

РАЦИОНАЛНА
МЕХАНИКА

!



Бор. І. Пушкін, прок



Рациональна
механіка

Продавачка
д: М. Мілоховіч,
Фар. Університет

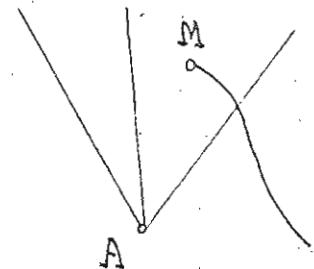
I yes

Увод.

Постматирањем промената које се овој нас уочавају дошли смо до појма времена. Јако свији промената неди би-
ло, и недисмо знали шта је то време.

Од свих промената које се у природи уочавају чака и најважне у ови промене дати и нами јер је то који удејстви губитак нашу живот. Ова промена постиче од привидног крејтанка сутња овој земље. Ну је промену губије од пактических ствари и то који. Свој живот уочавају. Напредујући у култури ставиш је још и једну другу промену на обзорју: ставиш је привидно крејтанке звезда који неда. Пактическим постматирањем ставиш је да је крејтанке звезде стварица јединим ефиром а ре-

шаке суница неправилно. Кретање звезда најчешћа је према томе једна природна јединица за мерење времена, па је звезданто најчешћи сати. Из тога кретања изведене су јединице времена, од којих су у механици употребљене секунду.

Основне величине са којима механика ближише чује се из Геометрије из које је и Механика настало. Ше величине: дужине, површине, затриме, углови, ... Неке су из наше представе простора. Геометрија истиче однос тих величине који се на њима изражава може чувајући свеши и на постоење међусобних положаја њединых тачака времена једном одабраном координатном систему. Не-


кај ће представљати математички један тачак координатног система. Отуда се положај тачке M одређује посебну ре-

ординацом која се тако узадеру да је тим координатама тачкај M је утврђено одређен. Ако су те координате константе, онда је положај тачке M у том систему стапен. Менјају ли се те координате, онда се менја и положај тачке према том систему, а веома да тачка избаци у том систему кретање. Геометријски месту положај са којима та тачка улази редом до координатије зовемо пукотинама или трајекторијом те тачке, коју неки у буџуће зовати подиглом тачком јер јој приписујем материјалне особине о којима неко детаљније пасније твориши. Но кретање подигле тачке везано је за једно извесно време. Истичивијем тога кретања у вези са временом и истичивијем услови за то регуларно кретање тачке M у координатном систему или услови за регуларно тирења тачке M у систему, то је предмет Механике ма-

материјалне тврдје. Како се сва материјална тврдја зависи од састављајућих је из материјалних тврдја, то се из механичке материјалне тврдје може извешти и механичка производното материјално тврдја. Зато ћемо тврдји са механичким материјалним тврдје.

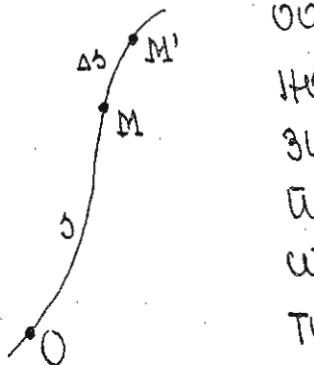
Механичка материјална тврдје.

Механичка стварије осим са темперијским величинама са још једном величином која се у темперији не утврђује: са временом, па се због тога може сматрати за једну првијорну темперију. Ако нам је пуштана којом се креће тврдина материјала, онда је посожај тврдиле материје и на њој аутикли одређен ако тако је познато условљање да је једна нејакија материјална тврдје да постане тврдје. При томе се тврдја тврденијуму утврђује која се спада на аутикли која су сматрана за позитивну а која за нејакију. Крећије тврдиле материје по

пукави биће одређено, ако у сваком током
моменту будемо познавали њен по-
 положај т.ј. ако нам дужина s буде
сама као функција времена. Време
које узимавати увек са t а дужину
са s које називамо превијетим пуком.
Зато ће једначина

$$s = f(t) \quad 1)$$

одређивати кретање тобиле шарке
по пукави. У времену t налази се једи-
не тобиле шарка у положају M ; у
времену $t + \Delta t$ које се време разликује



од времена t за једну је-
најну велчину Δt нала-
зиме се тобиле шарка у
положају M' које ће ог-
аштављати у O дистанци Δs
тада Δs представља дужи-
ну пукава MM' . Однос између
времена t , и превијетог пукава s , реци-
сан је једначином

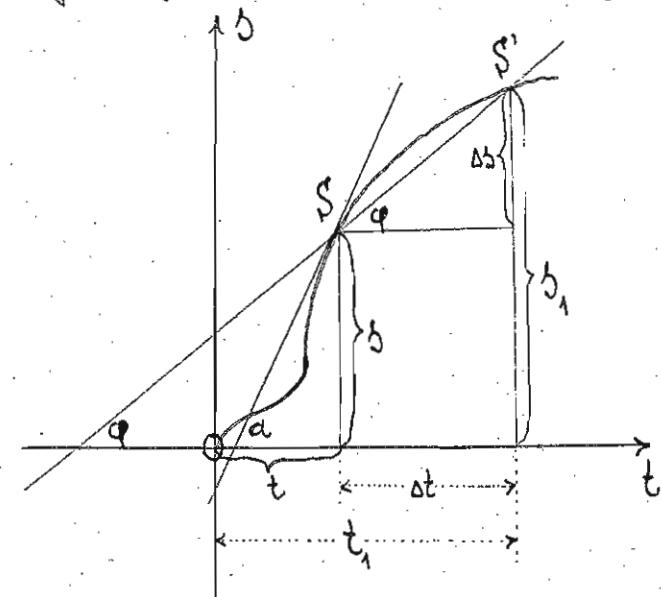
$$s_1 = f(t_1)$$

који нам ће једначина за свако t даје s ,

$$s + \Delta s = f(t + \Delta t)$$

Замислимо да смо једначину 1) Тра-
дигим представили т.ј. да смо оба-
брани један ортогонални координат-
ни систем, да смо на ову оси описа пре-
тихи дужине које одговарају времену

а на ординати
ће претежи ду-
жине које од-
говарају ду-
жини s . Пони-
жењу ли време
да бројимо
од почетка
коју се тобил-
е шарка на-
лази у шарки



О, онда је у времену $t=0: s=0$. Описа-
шарке S представља време t а ординат-
на ће испе шарке представљати одсто-
јање тобиле шарке у истом времену t .
Шарка покреће се свако промени

време т израчунати сужину s , па па тај начин добијамо трафику пре-
савају једначине 1) коју називамо ди-
јаграмом аудија.

Времену t , одговара преване-
ти аудију s . У времену Δt прећеју до-
бунта шака аудију прецишавањем сужи-
ном Δs . Кључнији

$$\frac{\Delta s}{\Delta t} = \frac{f(t+\Delta t) - f(t)}{\Delta t}$$

називамо средњом брзином шаке на
аудију M . Када нам је једначина 1) по-
зната, па томоћу ње једначине можемо
да израчунамо вредност њених кључни-
ја. За сваку вредност t и Δt можемо
прета израчунати средњу брзину.
Вредност њених кључнија прецишав-
ања је па уједињати шакеном чи-
на φ и f .

$$\frac{\Delta s}{\Delta t} = \varphi f$$

па зато можемо из уједињата обређи-
ти вредност ње средње брзине: и то

да ставимо S и S' , да израчунамо најбоље
те праве времена оси окојица; шакеном
тога најбоља даје нам средњу брзину.

Шака ће има вредност Δt да-
га? Онда се шака S' приближије шакији
 S , па се мене и чеш φ . Као се S' прибли-
жије бесконачно шакији S , онда права SS'
захвата шакуја шакеном па уједињи-
му у њој шакији S а кључнији $\frac{\Delta s}{\Delta t}$ збу-
зима. У том случају вредност тога, где
је а најбоље шакеном у шакији S времена
оси окојица. Шака се оптеријуја једином
више анализе израчунава обично

$$\lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta s}{\Delta t} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{f(t+\Delta t) - f(t)}{\Delta t} = \varphi f \quad 2)$$

па трајнија вредност кључнија $\frac{\Delta s}{\Delta t}$ је
то једното одређено величина, па се та
величина зове брзином тобиле шаке
у шакују M или у времену t . Јеви
спомени у једначини 2) називају се у
вишији математички облик: место

$$\lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta s}{\Delta t}$$

има се симболички

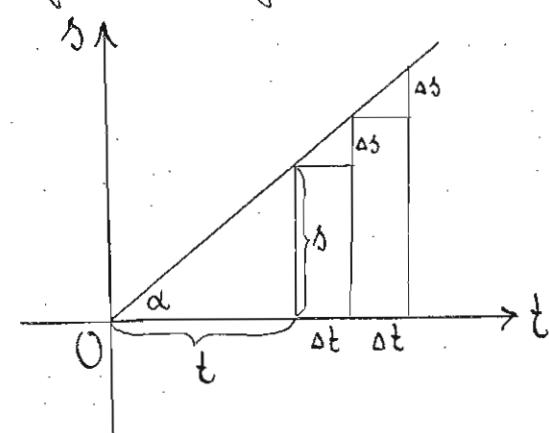
$$\frac{ds}{dt}$$

што се често израз зове диференцијални квадратни величине је у времену t . Ознатијимо ли брзину у тачки M са v , што је

$$v = \frac{ds}{dt}$$

а то значи да је брзина модулне тачке равна диференцијалном квадрату пучине времена.

Ако модулна тачка преводи у једнаким деловима времена једнаке величине, онда је спојом пучина једна права је



записана у том случају односно дају једнаким променама времена $Δt$ једнако променама пучине $Δs$, па је у овом случају бр-

зине у модулне тачке у сваком међусобном једнака

$$v = t \cdot a$$

де је a један константни чин. Ако је свакој тачки спојом односно другим чином a , а обе је он константни. онда можемо да сазивимо

$$v = c$$

де је c константа. Из претходног споја следи да је

$$s = t \cdot c$$

или

$$s = ct$$

3)

Ова једначина нам у овом случају представља једнакину преласка.

Крећиће материјалних тела или материјалних тачака бивају изазивана утицајима којих суштину не можемо одредити, али можемо одредити тела или системе оних која та преласка изазивају. Делава се да и овде тачка да на материјалну тачку дејствују тела која

ја иначе изазивату крепака, мати-
ријална ствари чак остаје у миру.
Онда велико да се ти утишавију ме-
ђусобно. Ако иштавију или да се спре-
же у равнотешку.

Принципи Механике

Механика је наука стегата на
искуству. Таја искуста почиње концеп-
тацијом у неколико основних принципа,
из којих се онда почиње сви затворени
Механически извештаји. Ти принципи не мо-
гу се употребити, жижов употреби у
сопственом искуству и у томе да ће
догадате у контроверзном случају ти са јед-
ним пресланjem објавом. Тим принципијама
може се узeti различити облици;
и то ће затворите Механике да едисри-
јујете из шире принципа, којима не-
мојте узети у правноме онакав облик
који им је облик дао велики осно-
ванији Механически Знанији.

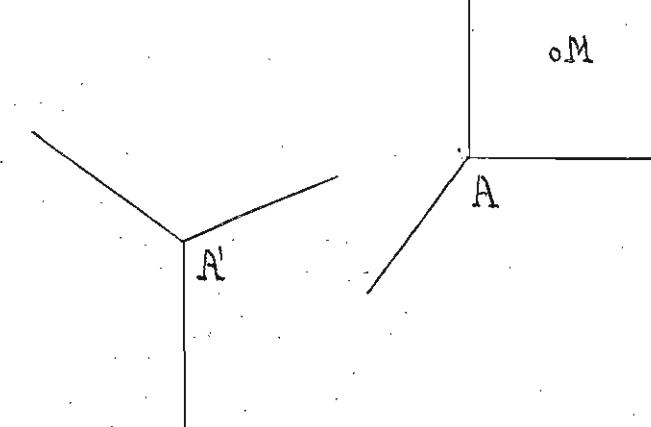
Први од тих принципа је
принцијални инерције и то са сформулацијом:

шемо овако: држе ли се чинијади који на материјалну масу дејствују у сваком положају ше током у равнотежи, то не се вида, ако се стави у кретање, кретањем праволинијском и једнаком брзином без престанка. Из овога приступа следи да ако се модулата маса не креће праволинијском и једнаком брзином, да се види чинијади који на њу дејствују не држе у равнотежи. Ше чинијаде које тешају једнако праволинијском кретање материјалне тачке било тиме да тешају њен правац или тиме да тешају њену брзину зовемо силом. Шта је сила ни незнамо, то је за нас само један појам који нам служи за патше и једноставније објашњавање механичке појаве. Погодан симе постепено је у овиме из усекања наше природе стаје.

Дејствује ли на материјалну масу више разних чинијада, то већимо да на њу дејствује један силом.

Сила. Материјалица је та система назива се резултантом а појединачни чинијади компоненте тога система. Сила је тајне чврсте промене става кретања материјалне тачке, а правац у којем би се кретање материјалне тачке када би само та сила на њу дејствовала и она се саогеће најизнена упути је правац силе. Величина промене кретања зависи од интензитета силе. Сила је према томе одређена ако знајемо њен правац и њену величину, ова је тајне једна управљена величина или величина.

До сада смо постарати кретање модулите масе M с обзиром на које оружије има систем A , а претпоставили smo да систем A не угасаваје у кретању.

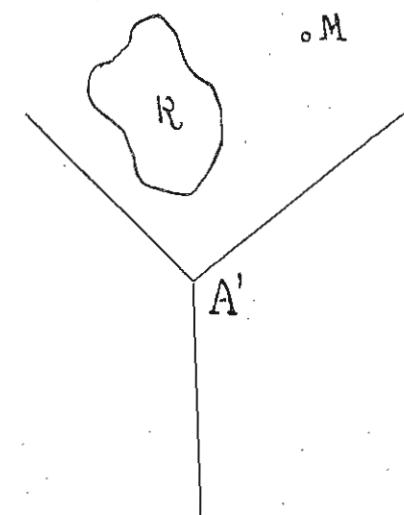


Ово се систем A креће према систему A' , отуда је очигледно да ће кретање мобилне тачке M с обзиром на систем A бити уједињено њено жељено кретање с обзиром на систем A' . То уједно кретање називамо релативним кретањем следећих двеју кретања мобилне тачке с обзиром на систем A и кретања система A с обзиром на систем A' . Велико тачкође да мобилна тачка учествује у оба ова кретања. Кретање мобилне тачке с обзиром на систем A назива се жељено кретање и привидним кретањем јер посматрају који учествује у кретању система A применије само то кретање. Што је је н.пр. кретање тела што спада споље из ових кретања: из кретања жељеног с обзиром на земљу и из кретања земљиног. Ово се кретање билој системи из ротирајуће земље било жеље осовине, жеље преносача било сујуца и преносача жељивог супстанције система. Постматравајући

у кретању земље билој систему је био кретање т.ј. кретање тела према земљи.

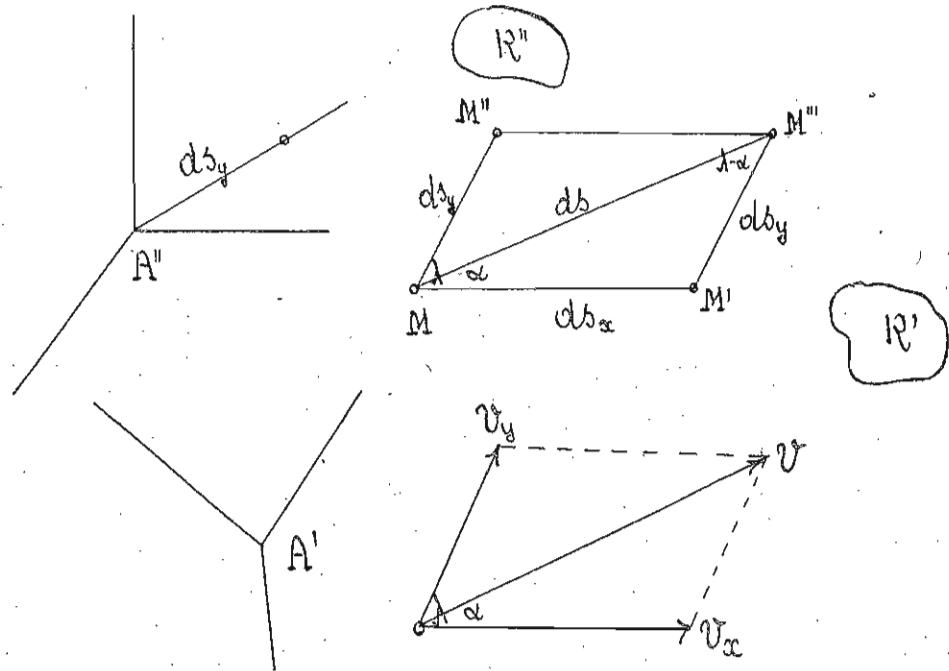
Постматравши ли кретање мобилне тачке M према систему тела K која су то кретање изазвала, то можемо да формулујемо уједно основни принцип механике који гласи:

Кретање мобилне тачке M која се назива у релативном привиду према систему тела K која су то кретање мобилне тачке изазвала зависи само од релативног поља мобилне тачке M према систему K, а то је независно од пропријетета поља која мобилне тачке M и систему K према којем друgom координатном систему A' . Овај принцип се зове принцип релативног кретања.



Према овом принципу је нпр. резултативно кретање тела што пада према земљи зависито само од резултативног апогоджаја тога тела према земљи, дакле од висине тога тела изнад земље и од географске ширине и т.д. и зависитост је од апогоджаја земље у сунчаном систему.

Према овом принципу тежеша да испуштају кретање тобиле тачке M изазвано од више различних система тела. Мобилна тачка M неће извади



у исјеку неких два кретања и то: ако учињам систем R' превођења би била у бескрайју малом интервалу времена од Δt у систему A бескрайју тачки тачки $M = dv/dt$ у овом систему. Систем A неће се налази у тиру. Потој учинијем система тела R'' превођења би тобилка тачка у исјеку неког интервалу времена од тачки $M = dv/dt$. Алијако када ће бити резултујуће кретање тобиле тачке. И то и те убедимо један атомски координатни систем A' који се креће истајући паралелан свиме поседним апогоджају исјеким кретањем којим би се кретала тобилка тачка у систему A потој јединим учинијем R'' . Шај систем A' неће превођи у исјеку Δt елементарне тачки dv/dt . Отуда се кретање тобиле тачке изазвано системом тела R'' у координатном систему A' не може приметити, и то се у том систему покажује само кретање тобиле тачке изазвано системом тела R' , па је то кретање према

Мако сас формулацијом првицију не зависију од поседујају геодинамичких системе \mathcal{M} времена геодинамичком систему \mathcal{M} . Мобилна тачка превалише времена што је у систему \mathcal{M} пуш M' , а како је и за то време систем \mathcal{M} сматрао за елементарнија ds_y , што ће се мобилна тачка на коју ишће превалао dt показати у поседују M који је што паралелограма $M'NM''M''$. Из паралелограма следије, дао дужину M'' означити са ds , па је

$$ds_x = \frac{\sin(\lambda - \alpha)}{\sin \lambda} ds$$

$$ds_y = \frac{\sin \alpha}{\sin \lambda} ds$$

Погодимо ли ове јединице са интервалом времена dt што добијамо

$$\frac{ds_x}{dt} = \frac{\sin(\lambda - \alpha)}{\sin \lambda} \frac{ds}{dt}$$

$$\frac{ds_y}{dt} = \frac{\sin \alpha}{\sin \lambda} \frac{ds}{dt}$$

Врема дефинишују брзите представља

диференцијални квонцијент

$$\frac{ds}{dt} = v$$

Брзину резултантне кретања, а диференцијални квонцијенти

$$\frac{ds_x}{dt} = v_x$$

$$\frac{ds_y}{dt} = v_y$$

Брзите компоненте кретања и зависних величина θ' углуското θ'' , па зато постовије јединице

$$v_x = \frac{\sin(\lambda - \alpha)}{\sin \lambda} v$$

$$v_y = \frac{\sin \alpha}{\sin \lambda} v$$

Ово су нам познате брзине v_x и v_y и њихови правци који су паралелни елементима пуша ds_x и ds_y , отуда ћемо добијати брзину v резултантне кретања као коначну и паралелограм брзина и узмети његову супадност. Зато можемо да кажемо да се брзите

настичномују до залогу праксеничкима.
Први од основних принципа
Механике је принцијл ације и реакције
који гласи: Сваки утицај F или ација-
ја материјалног тела M на материјал-
ну тачку M' праћен је увек утицајем
или реакцијом F' материјалног тела M'
на материјалну тачку M , па су ова
две утицаја једнака по пропорцијама
правцем. Примајући принцип једнака-
је сила којом д. пр. један тежак тела
принцијле свогу подлогу сили којом
адгрија принцијле теготи; сила којом
земља привлачи камен што пада јег-
нака је сили којом камен привлачи
земљу; сила којом сунце привлачи
земљу једнака је сили којом земља
привлачи сунце; сила којом један мат-
еријални тел привлачи други једнака
је сили којом овај други привлачи пр-
ви тол и т.д.

Из ових принципа изведенмо
све законе Механике.

Подела Механике.

Механика се чели у следећи
три главна одељка:

1º Кинематика која истичу-
је сва природна кретања материјалних
тела без обзира на сile које су та
кретања изазване. Ова се зове и
сферономијум, а може се назвати и
теоријом кретања.

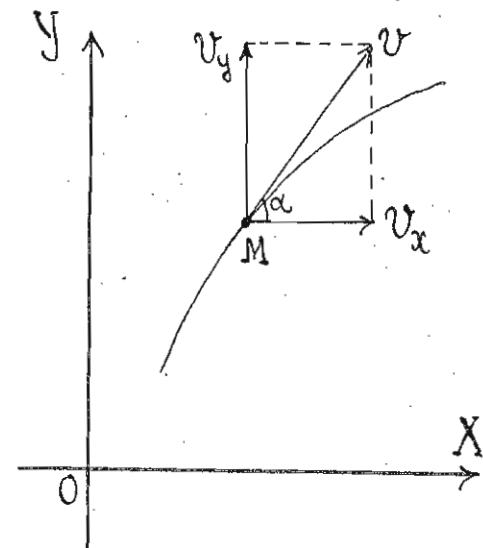
2º Силатика која истичује
све равнотешке силе и њихове ефек-
тиване.

3º Динамика која истичује
кретања материјалних тела у вези са
 силама које су та кретања изазване.

Ruhemotiv
Mauerpujante Mære

0. Дрзини.

Постапирају кретање тобиле
шагре која се креће у равни XY. О-
на спасује при што је гиту равну кри-
бу, а дрзина же-
на у променљи-
вом положају је
шагајећа па ту
криву. Рачави-
мо ту дрзину у
две ортогонал-
не координате
 v_x и v_y паралел-
не свака куфри-
найти система. Но рачавање мо-
ра се вршити до залону паралело-
гити, па је због тога



$$v_x = v \cos \alpha$$

$$v_y = v \sin \alpha$$

Itovo je

$$v = \frac{ds}{dt}$$

$$\cos \alpha = \frac{dx}{ds}$$

$$\sin \alpha = \frac{dy}{ds}$$

to je

$$v_x = \frac{ds}{dt} \cdot \frac{dx}{ds} = \frac{dx}{dt}$$

$$v_y = \frac{ds}{dt} \cdot \frac{dy}{ds} = \frac{dy}{dt}$$

Komponente brzine su vremena višem diferencijirani revolucionari koordinata u vremenu.

Ako modelirati kružna vlnu je jednu pravougraju kružnicu, onda možemo brzinu v računavati u tri komponente koje su vektorske sume v_x, v_y i v_z . Označimo li vektorom \vec{v} zanabavri sa osmim x sa (x, v) , tvo je

$$v_x = v \cos(x, v)$$

Označimo li vektorom \vec{v} zanabavri sa osmima y i v sa (y, v) , tvo gođujemo

$$v_y = v \cos(y, v)$$

$$v_z = v \cos(z, v)$$

Spasivo prethodno - nem može se gođujem da su ko-sinusni vektori na kružnici vektori u koordinatama x, y i z pravouglj brzine, zanabavri sa koordinatnim osama jednaki

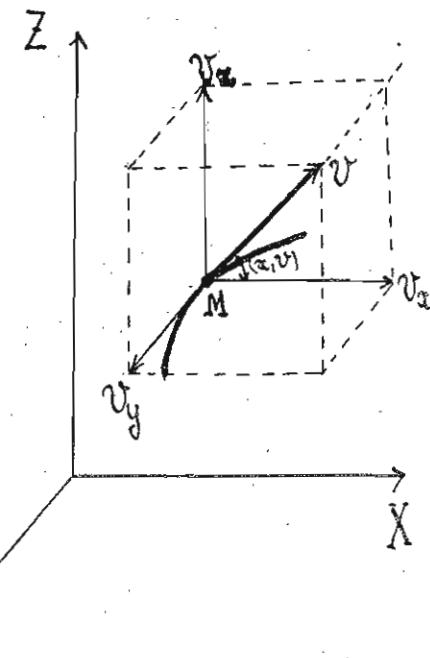
$$\cos(x, v) = \frac{dx}{ds}$$

$$\cos(y, v) = \frac{dy}{ds}$$

$$\cos(z, v) = \frac{dz}{ds}$$

to je

$$v = \frac{ds}{dt}$$



које је

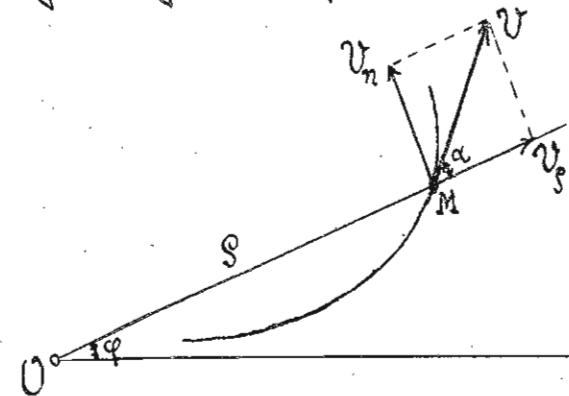
$$v_x = \frac{ds}{dt} \cdot \frac{dx}{ds} = \frac{dx}{dt}$$

$$v_y = \frac{ds}{dt} \cdot \frac{dy}{ds} = \frac{dy}{dt}$$

$$v_r = \frac{ds}{dt} \frac{dr}{ds} = \frac{dr}{dt}$$

И у оба су сличнију компоненте брзине јединаке диференцијалним извршењима извршеним по времену.

Ако мобилна тачка винесује равну кривљу, па којој је хватајући угао у топографским координатама, онда



који је v_r паралелан у правцу радиус-вектору OM , а друга компонента v_s имаји нормално на тују радиус-вектор. Што смо

за величину тих двеју компоненти. Озби-
гашко ли читао што да брзина v која има:
тира криву зависица са радиус-векто-
ром са s , то је

$$v_s = v \cos \alpha$$

$$v_n = v \sin \alpha$$

Када је време пребацивем

$$\gamma = \frac{ds}{dt}$$

$$\cos \alpha = \frac{ds}{ds}$$

$$\sin \alpha = s \frac{d\phi}{ds}$$

које

$$v_s = \frac{ds}{dt} \cdot \frac{ds}{ds} = \frac{ds}{dt}$$

$$v_n = \frac{ds}{dt} s \frac{d\phi}{ds} = s \frac{d\phi}{dt}$$

Брзина v_s зове се често пукта
брзина приступајује, а брзина v_n брзина
извршењајује. Диференцијални извр-
шењи

$$\frac{d\varphi}{dt} = \omega$$

даје нам брзину којом се мења вредност φ ;
зато се и назива чуповном брзином.

Ово радиус-вектор OM садије у јединицијама времена јединице
чупове, што је чуповна брзина константна.

Roberval-ова метода за

конструисају шантијенти на

равним кривима.

Још пре арионапаски инсимиће
западног рачуна нашао је Roberval,
а независно од њега и Bonuccelli меш-
ају за конструисају шантијенти на
равним кривима које настају крета-
њем тобиле шаке а које се састоје
у томе: кретање тобиле шаке ра-
шиља се у два континентална кре-
тиња, па се конструишу према запо-
дним кретања тобиле шаке који по-
десне брзине. Наша са шантијенти која
је доказана жижеви аракеловра-
ма даје резултујућу брзину, па пре-
ма томе и шантијенту пуштање. Ни не-

ио пречни негуникав стендитанских претка ове конструкције.

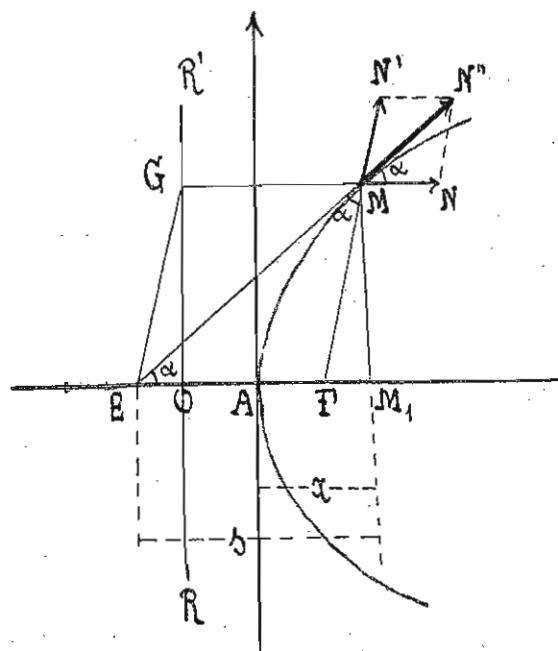
1. Случај: Парабола.

Основнији својство параболе је то да је свака квадратна тачка M једнако удаљена од жиже F и од директрисе RR' .

Зато је

$$FM = GM$$

па параболу можемо дефинисати као криву коју симетрије јединака тобилата тачка која се вреже тако да је увек једнако удаљена од F и од RR' .
Зато мора брзина MN' којом се тобилата тачка удаљује од жиже F бити једнака брзини MN којом се тобилата тачка удаљује од директрисе RR' . Пренесено ми према томе



из MN којом се тобилата тачка удаљује од жиже F бити једнака брзини MN' којом се тобилата тачка удаљује од директрисе RR' . Пренесено ми према томе

у правцу FM прометнућу дужину MN' а у правцу GM прометнућу дужину MN која је једнака првог α .

$$MN = MN'$$

па конструишео арапелурајући брзину MNM' , то је дуготина тачка паралелурама резултујућа брзина и уједно тачноста параболе. Из тога се следије

$$\cancel{N'MN} = \cancel{MNM'N} = d$$

Из тога следије

$$\cancel{FEM} = \cancel{FME} = \alpha$$

па зато

$$EF = FM = GM$$

Свијимо ми према томе тачке E и G , то је симетрија $EFMG$ ромбус и зато је

$$\cancel{GEO} = \cancel{MFM}$$

а из спољности трикутника GEO и MFM следије

$$EO = FM$$

Каш је из својства параболе

$$OA = AF$$

што из посledњих увеју једнакина следије

$$EO + OA = AF + F_1 M$$

или

$$EA = AM.$$

Дужина AM , назива се апсцисом тачке M . јер се обично координатни системи употребљавају да ће се апсциса тачка дати у смислу параболе. Дужина EM , назива се субапцисом, па зато из торњих речиција следи:

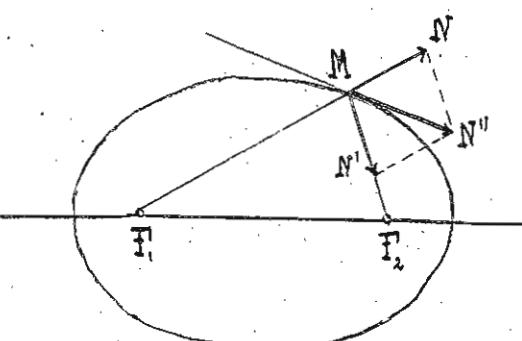
$$S = 2x$$

и.ј. субапциса параболе једнака је дубинију апсциси.

2. Случај: Елипса.

Збир огледовања $F_1 M + M F_2$ коначан је, па зато можемо да закажемо да

елипсу описује тобдилата тачка која се креће тако да у коничном сечењу је једнако удаљена од њеног другог жиже. У тој



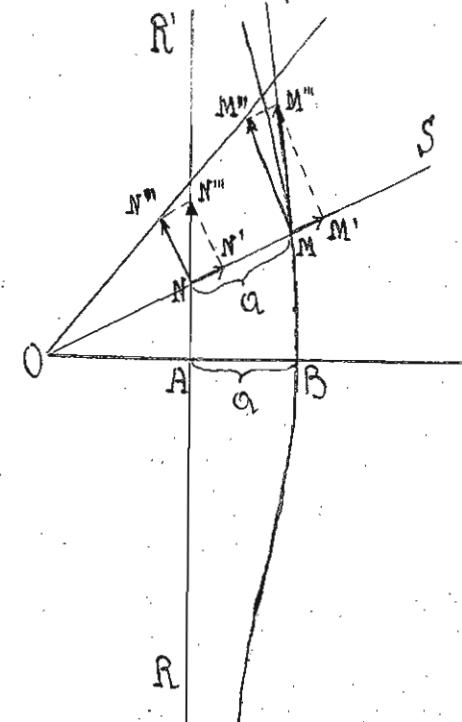
закажује да ћи збир огледовања остане константан. Ако се тобдилата тачка брзином MN' удаљује од жиже F_1 , то се тобдилата тачка брзином MN'' приближавају жижи F_2 . Резултат је брзина MN'' која је већа од брзина MN' приближавајући је коничним сеченим брзинама, па тобдилати удаљавају се. $NM F_2$. То је јединствено својство коничних сечених.

3. Случај: Ронхион.

Повучено ми из тачке O прашивому праву OM је једна сеје нормалу прашиву RR' , па пренесено ми на прашиву је једна пресека N коначното дужине

$$a = MN'$$

што темеђијује да се свих тачака M које је удаљене једнако од њене прашиве зове ронхион. Ми можемо замислити да ронхиону описује једна тобдилата



шака M која је бесконачна инваријабил-
но са једном другом инваријабилом шак-
ом N . Ове шаке крећу се по правују OS
која ротира око шаке O шаке, да
шака N испод нормалног дужи праве
 RR' . Шака M креће се даље увек у пра-
ви RR' , па тада је NN'' њена резултантна
брзина. Раставимо ову брзину у комп-
оненте, од којих једна шака у правују OS , а друга стави нормално на ње-
му. Питамо гравље не је компоненте бр-
зине у правују OS и нормално на туј
правују шаки друга инваријабилна шака
 M . У правују MS биће њена компо-
нентна брзина MM' једнака брзини NN' ,
јер суштинство шака M и N је даје увек
једнакано. Брзина MM' у правују нор-
малном на OS односно се време брзи-
ни NN'' као суштинства $OM:ON$ јер обе
инваријабилне шаке се без пресека-
ше по правују OS која ротира око
шаке O , па се јакове брзине нормал-
не на туј правују односно као суштин-
ство

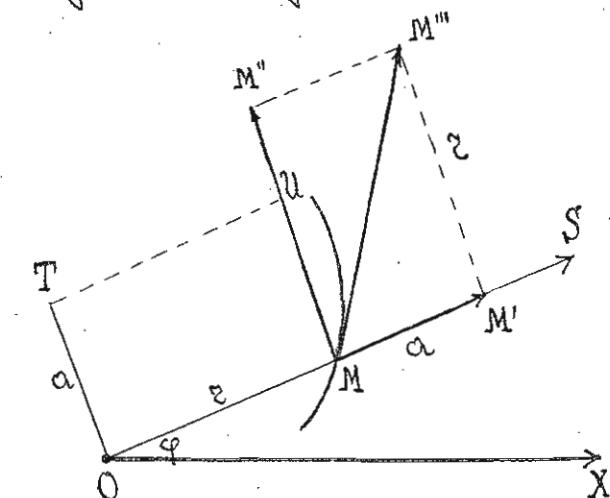
на ову шаку O . Саставимо ли компо-
ненте брзине MM' и NN' у резултантну
 NN'' , па тада она даје правују шакијен-
те у шаки M .

4. Слугај: Архимедова спирала

Овај постапаје на овуј шаки: по-
сунта шака
М креће се по
правују OS кон-
стантном бр-
зином

$$v=c$$

Зато је њено од-
стојање s од
шаке O је г-
лаво



$$s=ct$$

Ово сматрајмо да се у времену $t=0$
инваријабилна шака налази у шаки O , у исто
време док се инваријабилна шака креће по
правују OS , ротира око око шаке O кон-
стантном брзином ω , па је зато

$$\varphi = \omega t$$

Око претпоставило да се у времену $t=0$ брзина v_s покрета са осим 0m , с и ш а су дакле константе. Елиминишео ли из постедних двеју јединицама време t , то добијамо јединицу стварале

$$\frac{c}{\omega} \varphi$$

Односно ли константу

$$\frac{c}{\omega} = a$$

то је јединица стварале

$$s = ac$$

Брзина v_s којом се покрета тачка креће у правцу радиус-вектора јединица је c , а брзина v_n којом се покрета тачка креће нормално на тују правцу јединица је време превлађем

$$2 \frac{d\varphi}{dt} = \omega \omega$$

да је зато

$$\frac{v_s}{v_n} = \frac{1}{2} \frac{c}{\omega} = \frac{a}{2}$$

Претпоставио ли време што

$$M M' = a$$

$$M M'' = \omega$$

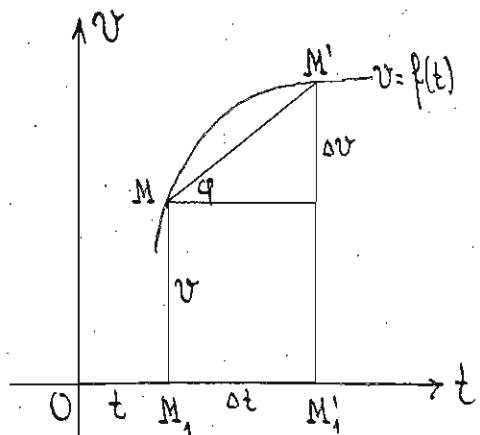
то дижатицама што привученима да је резултантну брзину, па време што и посматрану стварале. Зато се константе v_s и v_n обично чине $a : \omega$. Конструи-шео ли изнаш дужине OM привучених $OM'OM''$ који је једине привучени-ке $M'M''M'''$, то је дижатицама обеји пр-ви M' нормални на посматрану, па је зато M' дужина нормалне стварале, а OM дужина субнормале. Општа видимо да је као Архимедове стварале суб-нормална за све њене тачке константна.

Одјеџерација по промените у брзинама крећења.

Мобилна тачка идва се креће у једној правој тачкој да се њена брзина меняје континуално од тачке до тачке или од времена до времена. Зато се креће се њена брзина идва бидејући определjen јединицом

$$v = f(t)$$

Уколико темперијски представљавају тачке



јединиците у једној
системи координата
напоменутом систему од-
бирају сако према-
шава на сву висину
време а и на сву вр-
шину брзине. У

времену t идве мобилна тачка брзи-
ти у представљену ординатом M, M' , а
у времену $t + \Delta t$ идве мобилна тачка
брзину $v + \Delta v$ представљену ординатом
 M', M'' . У интервалу Δt је према томе при-
раштај брзите Δv , па квотијент $\frac{\Delta v}{\Delta t}$ на-
зиван је средњом одјеџерацијом мо-
билне тачке у интервалу Δt . Њој квоти-
јент је једнак

$$\frac{\Delta v}{\Delta t} = \text{тјдф}$$

Таја ће означава чимо што ће сечејши
ММ' заштвара са висином осовином.
Граница брзине тачка квотијент је.

$$\lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta v}{\Delta t} = \frac{dv}{dt} = p$$

Називамо одјеџерацијом мобилне
тачке у времену t . Најчешћа брз-
ине представљена је и тангенцијум
угао д што ће тангенција у тачки M
заштвара са висином осовине, па има
према томе јединицу и називену брз-
ину. Када је дино

која је

$$v = \frac{ds}{dt}$$

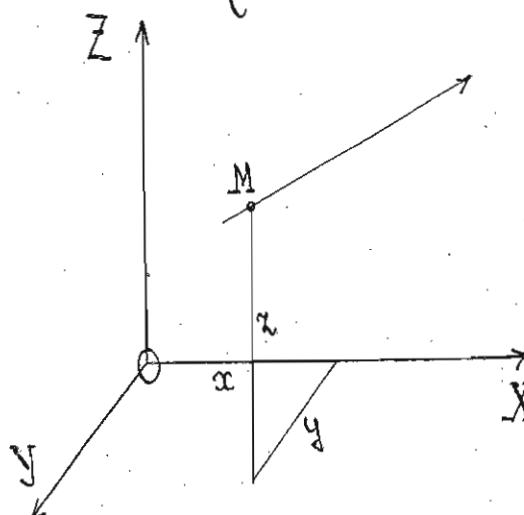
$$p = \frac{dv}{dt} = \frac{d^2s}{dt^2}$$

Друга операција је према томе јединица првом диференцијалном изводименту брзине по времену или другом диференцијалном изводименту пучине по времену.

Ове торње две јединиците појединично једното с другом по добијеној јединици

$$v dv = p ds$$

Мобилна тачка која се креће у првом реду заснована на координатним осама улове $(x, s), (y, s), (z, s)$.



Брзина која се увиђају М а у времену t

Нека буду v . Односије је првог диференцијалног

$$v_x = v \cos(x, s)$$

$$v_y = v \cos(y, s)$$

$$v_z = v \cos(z, s)$$

Тада v_x, v_y, v_z означавају компонентите брзине посебне тачке. Брзина v а према томе и компонентите брзине које се компонују међу њима. Правају креће се нека осове које су појединачно и.ј. улови $(x, s), (y, s), (z, s)$. Нека буду компоненти. Односијају диференцијацијом из торњих јединица по времену ове јединиците

$$\frac{dv_x}{dt} = \frac{dv}{dt} \cos(x, s)$$

$$\frac{dv_y}{dt} = \frac{dv}{dt} \cos(y, s)$$

$$\frac{dv_z}{dt} = \frac{dv}{dt} \cos(z, s)$$

Компоненти

$$\frac{dv}{dt} = p$$

Представљају им акуелерацију топоните масе; гравијенти

$$\frac{dv_x}{dt} = p_x$$

$$\frac{dv_y}{dt} = p_y$$

$$\frac{dv_z}{dt} = p_z$$

представљају гравијенте акуелерације. Зашто добијамо једначине

$$p_x = p \cos(\chi, \dot{\phi})$$

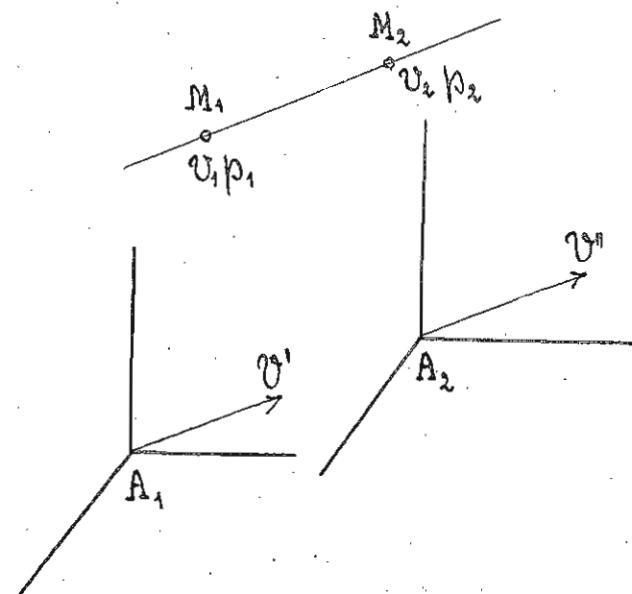
$$p_y = p \cos(\psi, \dot{\phi})$$

$$p_z = p \cos(\chi, \psi)$$

којеказују да се акуелерације састављају из истог залога који и брзине т.ј. из залога паралелограма.

Казали смо да ово има добијену тачку не дејствују нигде симе или ако се симе које не дејствују држе у равништву, да не се онда добијата тачка кретања у једној правиј гравитантом брзином. Свака

промена тог кретања има се приступији утицају једне симе. Привод у којем се тај утицај брзине је правају симе. Узимају сад да се подигла тачка кретање у једној правиј, па да на ту дејствује једна сима константне величине које приводи тачку у праву у којој се подигла тачка кретање. Онда не се утицај тве симе тангенцијални шиме да не се брзина подигне тачке тежини. У току коју M_1 стека подигта тачка има брзину v , а акуелерацију p_1 , а у току коју M_2 стека је тачка брзина v_2 а акуелерација p_2 . Записати сад један координатни систем A_1 који се крета брзином v парал



тим M_2 који се крета брзином v парал

некоја тобилитија шарка. Отуда ће брзина тобилите шарке у томе систему, да не релативна брзина тобилите шарке према систему A_1 , буди

$$v_i - v' = c$$

Ово је чисте релативна брзина тобилите шарке у покрету M_1 . Брзина v' којом се креће систем A_1 . Нека буде константна. Отуда је акумулација тобилите шарке у систему A_1 и у покрету M_1 једнака

$$\frac{dc}{dt} = \frac{d(v_i - v')}{dt} = \frac{dv_i}{dt} - \frac{dv'}{dt} = \frac{dv_i}{dt} = p_1$$

Одаберимо сад један други координатни систем A_2 који се креће паралелно тобилитија шарки брзином v' па је ове јединици

$$v_i - v'' = c$$

тада v'' нека буде константна. Отуда је брзина тобилите шарке у систему A_2 и у моменту када се шарка налази у покрету M_2 једнака

$$v_i - v'' = c$$

и акумулација у систему A_2 једнака је

$$\frac{dc}{dt} = \frac{d(v_i - v'')}{dt} = \frac{dv_i}{dt} = p_2$$

У систему A_1 има време што тобилите шарке у покрету M_1 брзину са акумулацију p_1 ; у систему A_2 има тобилите шарке у покрету M_2 брзину са акумулацију p_2 . Но када смо казали да на тобилите шарке дејствује једна константна сила, отуда је у ова два покрета брзина тобилите шарке и сила која на њу чини једнака у два два покрета, разликују се само својим просторним положајем, и тај ће чинити крећенje тобилите шарке. Зато ће у ова два покрета и акумулације p_1 и p_2 бити једнаке т.ј.

$$p_1 = p_2$$

Зато можемо да кажемо: Константна сила која дејствује на тобилите шарке даје овуј константну акумулацију.

Нека на тобилите шарке дејствује сила P . Отуда ће дати тобилитија шарке акумулацију p . Дејствује ли

једна друга сила \vec{P} исте величине, отуда ће и она према првому резултантном кретању дати тобилној тачки исту акелерацију \vec{p} . Када се акелерације сумирају по закону паралелнога, то ће се тобилна тачка кретати сајда са акелерацијом $2\vec{p}$. Сила $2\vec{P}$ дуж према томе тобилној тачки акелерацију $2\vec{p}$. Џо се може уочити и да сваки други број осим 2, да за тоја тостоји она једнакоста

$$\vec{P} = m\vec{p}$$

н.ј. сила је првобитно нанесена акелерацији. Фактор m је према томе независан од силе и акелерације, него зависи само од првобитне константне величине која ће се називати масом тобилне тачке, па се назива масом тобилне тачке.

Уочију ли на тобилну тачку где сила P_x и P_y константне величине то раздвојимо правца, то ће сила P_x дати тобилној тачки акелерацију

$$p_x = \frac{P_x}{m}$$

и сила P_y акелерацију

$$p_y = \frac{P_y}{m}$$

Оде ове

акелерације даће резултантну акелерацију \vec{p} која је дужином хомобон паралелнога, па је према томе одредена јединицом

$$\vec{p} = p_x \frac{\sin(x,y)}{\sin(y,z)}$$

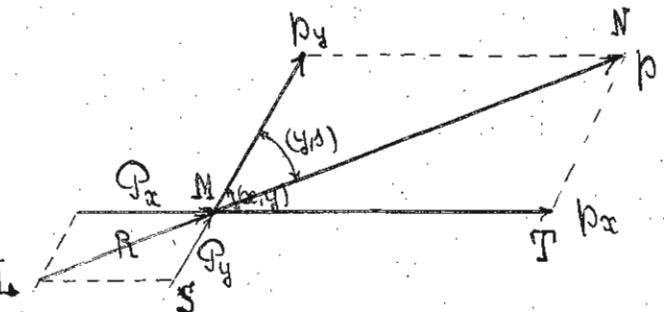
Помоћнико ли певу и честу ствари ове јединице са m то добијамо

$$mp = mp_x \frac{\sin(x,y)}{\sin(y,z)}$$

Мобилна тачка кретање се под утицајем сила P_x и P_y акелерацијом \vec{p} , а када је жеља маса m , то ће жељто кретање бити исто тачко као као да на њу дејствује сила

$$\vec{R} = mp$$

у правцу дужине M . Конструишео ли дужину L паралелнога што



да праве сине P_x и P_y , то из статистике торњих паралелних спадаје:

$$\frac{dS}{dM} = \frac{P_x}{P}$$

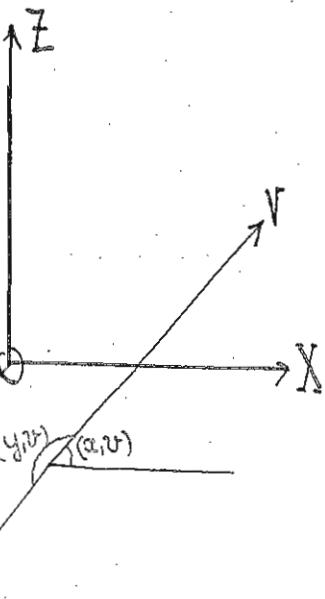
или

$$dM = \frac{dS}{P_x} \cdot P = \frac{P_x}{P} P = mP$$

Зато нам дужината dM представља сину P а од утицајем је ће се табилити шака исто шака кретања као и да је утицајем сине P_x и P_y . Шу сину P називају резултантом сина P_x и P_y , па видимо да је ова то величини и да сваке праве су представљене као дужине паралелних сина P_x и P_y . Зато можемо да кажемо: и сине се сматрају да заједно чине паралелна.

Теорија вектора.

Вектором смо назвали чије величине за коју одредбу није довољно само величина њихова него и њихова оријентација у простору. Преко величине и према величини и посебним условима за њихову оријентацију дефинише векторе на сподобите и везите. Сподобни вектори су шакви за коју је одредбу постредита њихова величина и њихова оријентација у простору, а који се могу паралелно са њим сећи произвршити повремено у простору. Зато не може један сподобни вектор бити одређен н.пр. са униктивим (x, v) , (y, v) већ је неколико права који заједно са координатним осама и са величином v шакав вектор можемо паралелну



самој седи појеришћи јер се шине токње три величине (x, v), (y, v) и v које су озређују не ме- навују.

У механици озређују се споменут величине обје- тој са три своје про-јекције на координатним осима. То

пројекције зову се и

координат-не

већине вектора.

Постоји ро-
тија вектор
итета биде-

МН; оноја су
величине ком-
понентне

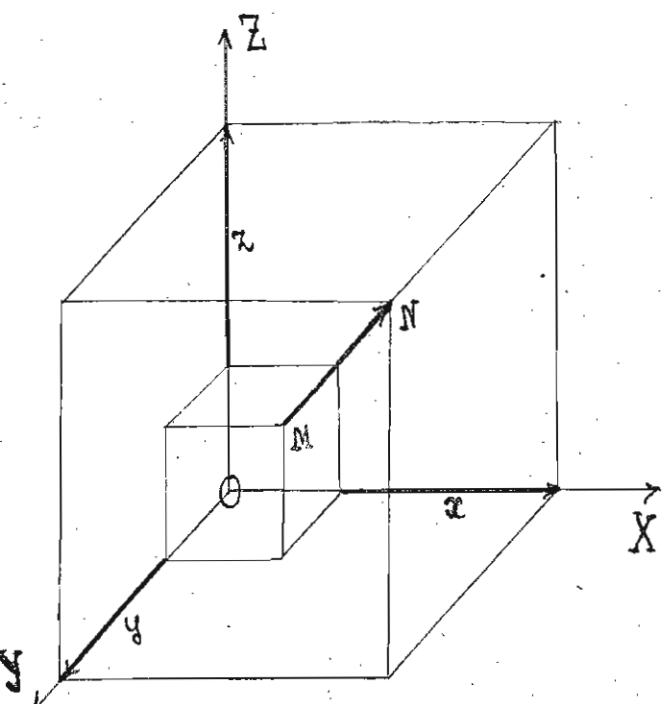
представља-

ње се којима х, у и z.

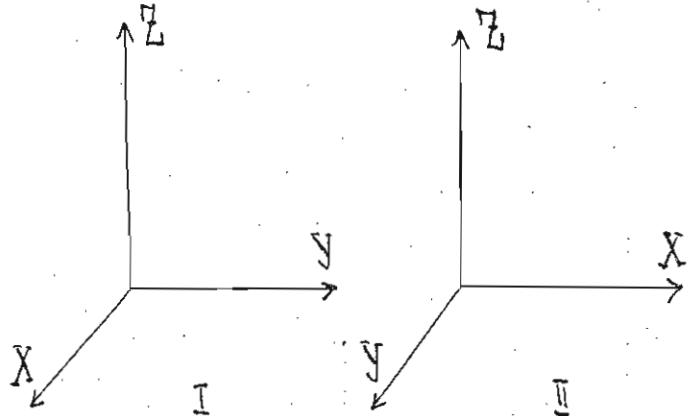
Којими си да изразити на-
зиваш шаке величине које су поступа-
оузређене једном једном реалном вред-
ношћу, јер звани не одговара начину
оријентација у простору, па је важно о-
дабрati изнад шака да се из њих по-
же да види која је величина величина
а која стапар. Зато се величини означа-
вaju обично тим скромним словима или ти-
које патинисим која се међу употреби,
а често јаки и масни патинисим сло-
вима.

Величине зовемо везаним ако
је њихова највећа шака а.ј. њихова
поглавна шака објеђена у простору и
ли ако је величина на једну праву. У
обод пругију предстајући да
да се та права подудара са правцем
величине, па зато можемо да кажемо
да у обод пругију величине може да
имаји то своју праву.

У механици материјалне



шаре имајући доспа само са спољашњим векторима јер је њихова материјална мозната - ова је постматрирана материјална шара - па је зато да одредбу шарови вектора Н.Пр. да одредбу сопствене која дејствује на једину материјалну шару, добијено мознавање ће их прију компонентама. Ни ћемо у аналитичкој механици да прецизније саземи вектор положаја његове три ортогоналне компоненте а.ј. једну његових пројекција на једини ортунападни координатни систем. При томе је важно да сметајемо следећи: у теоријској физици су се употребљавала две разне координате



Изашла је:
свртануски
(II) и енглески (I). Први употребљавају фронт-

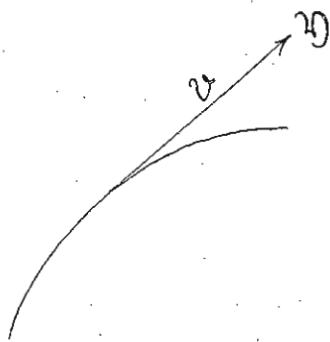
ијуз и други енглези. Немци се спрске и једини и другим. Тиме што је Maxwell-ова теорија електричности даје свејде усвојена, што се у тој теорији употребљава испуњиво епилески координатни систем, док се у анализитичној механици још од времена Lagrange-евих употребљава срвануски. Зато ћемо и мы у аналитичкој механици употребљавати срвануски, а у теоријској физици епилески координатни систем.

Трећа материјална шара као што су ју ауторијаски развилија шта јоја у једином су пређашњих уговора развили је склопна векторија

$$v = \frac{ds}{dt}$$

који је елементарни пут са којим смо за његову дужину као што је то у свом спретују једини склопни вектори; што је шара и елементарни временски

да јејта склопарта величина. Оно же-
ђућим пошто према брзите матери-
јалне шаке и за прављу у којем се ма-
теријална шака у постапајућем по-
менту креће, то оној добијамо ве-
личину брзите.



Према брзите v . Оно је
једна чија величина која сад-
ира пунаку мате-
ријалне шаке, која
је укупна јединка
брзити v и која је

матерела на ову струју пунак је пре-
ма којој се креће материјална шака.

Илијуперација као што смо
ју до сада дефинисали је склопарта ве-
личина. Илијуперација обраћеног прв-
ог је векторска величина, па ју зове-
мо вектором илијуперације, а често
пунак и украйнијој илијуперацијом. О
јоној вектору немоје значије тоборишти

Ми немоје даље од сада сваки
вектор \vec{P} је он сила, брзина, илијупе-

ријаја, ... предстајајући томоћу же-
тве при кретању: X, Y и Z . У увоју
смо можавали да се сме, брзите и илију-
перације сабирају помоћу заловна
параметрата, па је један од основ-
них принципа теорије вектора тај:

да се сви вектори сабирају по јоној
закону. Извесно ли време јоној да саде-

ремо два

вектора

\vec{P}_1 и \vec{P}_2 , па

немојо

вако са-

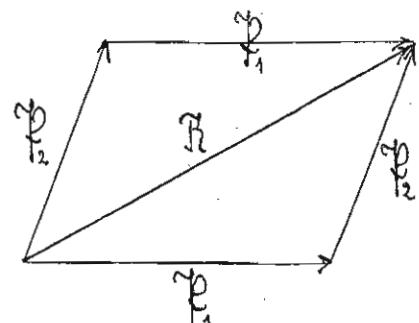
множени:

на крај-

\vec{P}_1

ну пунаку првог вектора најубежадено
можећи пунак другог, па можећи пунак
који првог се супјати са крајним пунаком
другог. Шаку добијену вектор \vec{R} ће прев-
стићиши збир или резултанту првих
дваку вектора. Јако најупражнију израже-
вамо овако

$$\vec{P}_1 + \vec{P}_2 = \vec{R}$$

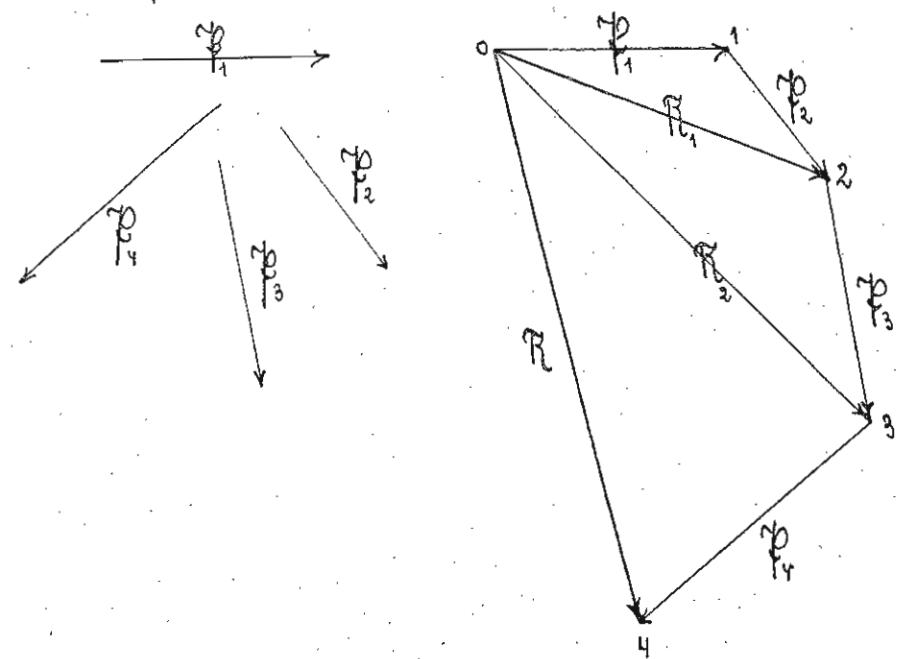


Трећија сирова у овој јединици називају да се венчите \vec{p}_1 и \vec{p}_2 не сабирају обично него векторима.

Резултант би био исти да смо то вектор \vec{p}_2 најовештали вектор \vec{p}_1 , затим додали јединицу.

$$\vec{p}_1 + \vec{p}_2 = \vec{p}_2 + \vec{p}_1$$

За сабирање вектора вакви члане је могући и вити заменик да и други обично сабирају.



Имато ли више вектора да саберемо н.пр. $\vec{p}_1, \vec{p}_2, \vec{p}_3, \dots$, да исти прво

сабрајемо прва два, добијеној резултантнији додамо трећи вектор, а ново добијеној резултантни додамо четврти и т.д. Из стога видимо да нам за познавање резултантне R није потребно познавање резултантна R_1, R_2, \dots , него смо могли резултантну R добити узимајући и да вектор \vec{p}_1 . Најовештејши вектор \vec{p}_2 , па овај најовештејши вектор \vec{p}_3 , и т.д. па најзад добијамо резултантну стапајући додатите векторе првог вектора са каснијом стапљом поспељујећи вектора. Јасно се можесто уверити да би резултант био исти ако променимо ред којим најовештејујемо векторе један на други.

Иако су вектори $\vec{p}_1, \vec{p}_2, \vec{p}_3, \dots$ симетрични, онда се последица 01234 зове асиметрична сирова.

За да означимо да су венчите x, y, z компоненте вектора \vec{p} учинићемо ову јединицу

$$\vec{p} = (x) + (y) + (z)$$

Затраже је да смо учинићемо знатне

Ова се обе којтичнене x, y и z имају вектори да саберу.

Два вектора \vec{f}_1 и \vec{f}_2 са којтичненама x_1, y_1, z_1 и x_2, y_2, z_2 су једнаки или еквивалентни, ако је

$$x_1 = x_2$$

$$y_1 = y_2$$

$$z_1 = z_2$$

Оти су једнаки и да првотивног правца и смисла тако је

$$x_1 = -x_2$$

$$y_1 = -y_2$$

$$z_1 = -z_2$$

Иначи ли да саберемо више вектора $\vec{f}_1, \vec{f}_2, \vec{f}_3, \dots$ којих су којтичнене $x_1, y_1, z_1, x_2, y_2, z_2, \dots$, онда постовије једнаките

$$\vec{f}_1 = (x_1) + (y_1) + (z_1)$$

$$\vec{f}_2 = (x_2) + (y_2) + (z_2)$$

$\dots \dots \dots$

$$\vec{f}_n = (x_n) + (y_n) + (z_n)$$

Саберемо ли све једнаките да узмемо их у обзор да и при векторском сабира-

њу можемо рец сабирати произвудито промените, па добијамо

$$\vec{F} = \vec{f}_1 + \vec{f}_2 + \dots + \vec{f}_n =$$

$$= (x_1) + (x_2) + \dots + (x_n) + (y_1) + (y_2) + \dots + (y_n) + (z_1) + (z_2) + \dots + (z_n)$$

Величине x, x_2, \dots, x_n идаку сада имају правијији симбол који је једну и ту су наше којтичнене величине, па их зато можемо сабрати као склопарне величине. Означимо им првом тачке збир свих ових којтичнената са X т.ј.

$$X = x_1 + x_2 + \dots + x_n$$

и тако исто

$$Y = y_1 + y_2 + \dots + y_n$$

$$Z = z_1 + z_2 + \dots + z_n$$

па добијамо

$$\vec{F} = (X) + (Y) + (Z)$$

т.ј. којтичнене x, y, z збира \vec{F} једнаке су збиру којтичнената појединачних вектора.

Ово јављено уочавајујемо у одговарајућој механици при сабирању

вертибра. Иначе ли н.пр. да претпоставимо резултантну силу $\vec{F}_1 \vec{F}_2 \dots \vec{F}_n$ којих су интензитети и.д. њихове компоненте величине $P_1 P_2 \dots P_n$ и које сине заједнице, а осима системе чинове $(x, P_1), (y, P_1), (z, P_1)$; $\dots (x, P_n), (y, P_n), (z, P_n)$, онда су истим чиновима и интензитетима те сине компоненте одређене. Компоненте тих сина јединице су

$$X = P_1 \cos(x, P_1) \quad Y = P_1 \cos(y, P_1) \quad Z = P_1 \cos(z, P_1)$$

$$\dots \dots \dots \dots \dots \dots$$

$$X_n = P_n \cos(x, P_n) \quad Y_n = P_n \cos(y, P_n) \quad Z_n = P_n \cos(z, P_n)$$

Означимо ли резултантну свих сина као R , жеј интензитети са R и чинове што их ова заједница са координатним осама са $(x, R), (y, R), (z, R)$, то су компоненте X, Y, Z те резултантне јединке

$$X = R \cos(x, R) \quad Y = R \cos(y, R) \quad Z = R \cos(z, R)$$

те компоненте јединке су архима пребројавем збиру компоненте сина $P_1 P_2 \dots P_n$, па онда добијамо све три јединице

$$X = R \cos(x, R) = P_1 \cos(x, P_1) + P_2 \cos(x, P_2) + \dots + P_n \cos(x, P_n)$$

$$Y = R \cos(y, R) = P_1 \cos(y, P_1) + P_2 \cos(y, P_2) + \dots + P_n \cos(y, P_n)$$

$$Z = R \cos(z, R) = P_1 \cos(z, P_1) + P_2 \cos(z, P_2) + \dots + P_n \cos(z, P_n)$$

У овим јединицама које су компоненте јединице обозначене све чинове десне стране, па када смо те чинове изразићемо, онда назнајемо и X, Y, Z , па када прибављем и сабирајем свих јединица добијамо сву јединицу

$$R^2 [\cos^2(x, R) + \cos^2(y, R) + \cos^2(z, R)] = X^2 + Y^2 + Z^2$$

Познато је ћиваво сопствените теореме да је збир квадрата који чине чинови што их производите првог заједника са координатним осама јединке јединице. Зато је

$$\cos^2(x, R) + \cos^2(y, R) + \cos^2(z, R) = 1$$

и да је зато

$$R = \sqrt{X^2 + Y^2 + Z^2}$$

На шај најим смо ћиванско определити величину R резултантне. Види још да определити чинове $(x, R), (y, R), (z, R)$ што их ћеј првог заједника са координатним

осава. Из претпоставке следије да су коси-
тице тих чланова једнаки

$$\cos(x, R) = \frac{x}{R}$$

$$\cos(y, R) = \frac{y}{R}$$

$$\cos(z, R) = \frac{z}{R}$$

имо

$$\cos(x, R) = \frac{x}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}}$$

$$\cos(y, R) = \frac{y}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}}$$

$$\cos(z, R) = \frac{z}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}}$$

Кадо су имао десете ствари ових једнакина
познате, што означавају и тројекте чланове,
тада је настапавање сина рачунски постап-
ку изведеното.

У Механици допустимо често у
примени да истичујемо положај једног
сина \vec{P} који је величина P према једном

шаки M . На тај начин изведен је у Меха-
ници \vec{M} који је у вези с то-
могајем сина \vec{P} пре-
ма шаки M . Тог ве-
личином моментна
сина \vec{P} с обзиром на
шаку M , коју величину симболом n
записавамо са

$$M_{(P)}^{(n)}$$

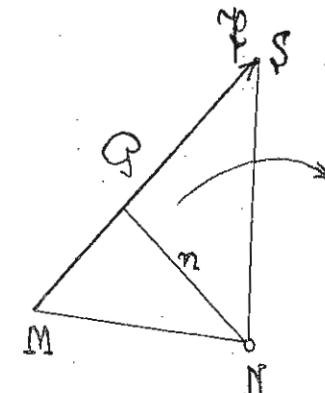
- погравдужевамо праодукт величине P са
дужином n

$$M_{(P)}^{(n)} = P \cdot n$$

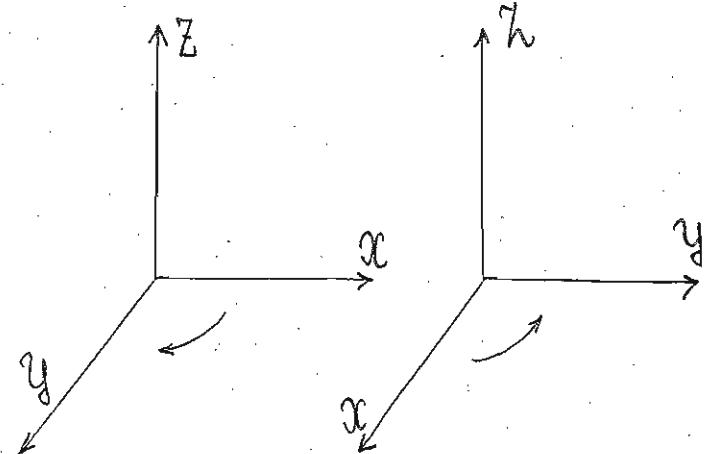
Тде је n -дужина шаке из шаке M на
правцу сина \vec{P} . Тај момент једнак је
према томе увећанујући добијене про-
јекције којета је база сина \vec{P} а врх шаке M .

$$M_{(P)}^{(n)} = 2 \operatorname{area} \triangle MSN$$

Помажнено ли чину у њеном правцу
произвудито, што се величина моментна
неће шиме променити. Но ми желимо

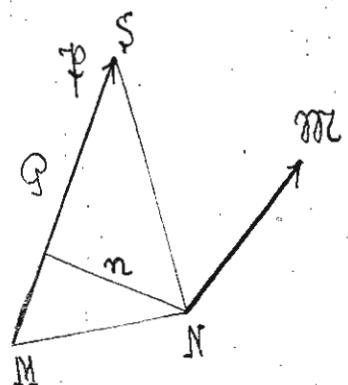


са моментом да изразимо више него што је током изразима дато; хвједи да одредимо и равнину троугла MMS и списао. У њему дејствује сила F . Ако сила F лежи у равнини списа, отуда нам је што одређена и равнинта троугла, па нам је само потребна јединица која ћемо момент да сматрамо тозитиван а као негативан. Четворици су је момент тозитиван отуда ако сила F заокреће ову шапче M у оном систему у којем следије кретање. Осе I налази координатни систем узимајући за посматрана страница осе I све



изједначим
погодим у то-
зитивну
страницу свеу
и ако је то
кретање то-
сматрамо
са тозитив-
но кретање

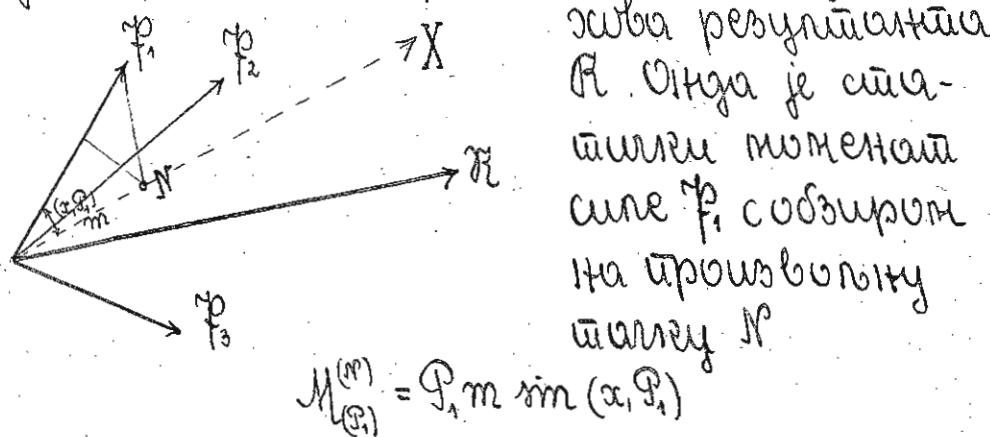
осе I . Зато ће у француском координатном систему списао заокрећи ако биши тозитиван ако кретање следије у оном спису као кретање склопаке на сајту; у енглеском координатном систему оне кретање тозитивано ако буде следовато у противном спису кретања склопаке на сајту. Ако ћемо даље моменат једите симе која дејствује у равнини списа сматрани тозитивним, ако ти сима буде заокрећана противно од списка кретања склопаке на сајту. Ако посматрати вектор ће лежи у равнини списа, отуда ће то симашки момент ће можемо изразити такођу једите склопаке векторе, јер као што смо пре казали ако то симашки троугла MMS да изразимо и равнину његову и списао заокрећења. Зато ће биши потребно да симашки момент преузимамо атому вектора M . Њај вектор M и да имамо ензиматски или чужаки



$M = 2 \text{ area } MNP$

Ug. j. jedinak je intenzitetu
Pベクトル \vec{p} тјакојеко
са вектором n ; тај вектор
имају нормалу на равни-
ти троугла MNP и наје-
рен је на ову нормалу те
равните са које посмат-
рију вектор \vec{p} завршени у тој највећем
смислу уг. у смислу склопљене на сецу.
Овим посматрају је вектор m посматран
одређен, а са њиме овеји одређене су рав-
нија троугла MNP , величина стварних
момената и смисло завршетака.

Десавује ли на материјалу пог-
реу M више сила $\vec{p}_1, \vec{p}_2, \dots$ па нека је же-
лована резултантна



$$M_{(R)}^{(m)} = P_1 m \sin(x, \vec{p}_1)$$

Чако је тајо стварни моменти сине
 \vec{p}_1 с обзиром на исту плоскост R

$$M_{(R)}^{(m)} = P_1 m \sin(x, \vec{p}_1)$$

Стварни сине моменти резултантне R
су

$$M_{(R)}^{(m)} = R m \sin(x, R)$$

Пројектујмо ли резултантну на праву
коју смо означили са X , то пројекција
те резултантне мора бити једнака зби-
ју пројекција појединих компонената уг.

$$R \sin(x, R) = \sum P_i \sin(x, \vec{p}_i)$$

Чако тајо збир пројекција на једну в-
су X која је нормала на осу X једнак
је пројекцији резултантне R уг.

$$R \sin(x, R) = P_1 \sin(x, \vec{p}_1) + P_2 \sin(x, \vec{p}_2) + \dots$$

Помоћу ли ову једначину са m то
делијамо

$$m R \sin(x, R) = P_1 m \sin(x, \vec{p}_1) + P_2 m \sin(x, \vec{p}_2) + \dots$$

или

$$M_{(R)}^{(m)} = M_{(\vec{p}_1)}^{(m)} + M_{(\vec{p}_2)}^{(m)} + \dots$$

или резултат: Стационарни моменти ре-
зултантне снаге које дејствују на ма-
теријалну тачку M једнак је збиру
стационарних момента појединачних конто-
нанака.

Стационарни моменти једне снаге
с обзиром на једну тачку M изгледава-
тима ако је та снага једнака нули или
ако тачка M лежи у правцу те снаге.
Када снага изгледава изван n . Одаберемо
да времена тоне тачку M у први ре-
зултантне, па ће моменти резултант-
те с обзиром на ту тачку изгледати
да због тежеша су већи: Због ста-
ционарних моментака снага које дејству-
ју на једну материјалну тачку с об-
зиром на произвониту тачку њихове
резултантне једнак је нули.

Ми смо дефинисали стационарни
моменти у његовом најширем значењу
кад вектор, па иако да је тај вектор
имао да представљају општији. Гас-
то је да ће за његову ограду бити

потребите при величине M . Пр. Код обејекти
који се уважују оса која је паралелна
с тачком M је једнака нули. Према што при-
ступимо извлачењу општијих из-
раза за те величине, доказаћемо
 следеће: Вектор M који је представљен
дужином M икона представља стационар-
ни момент.

Када вектор
има φ

представ-
љавају-
ћи га ду-
жином $M\$$

с обзиром
на тачку

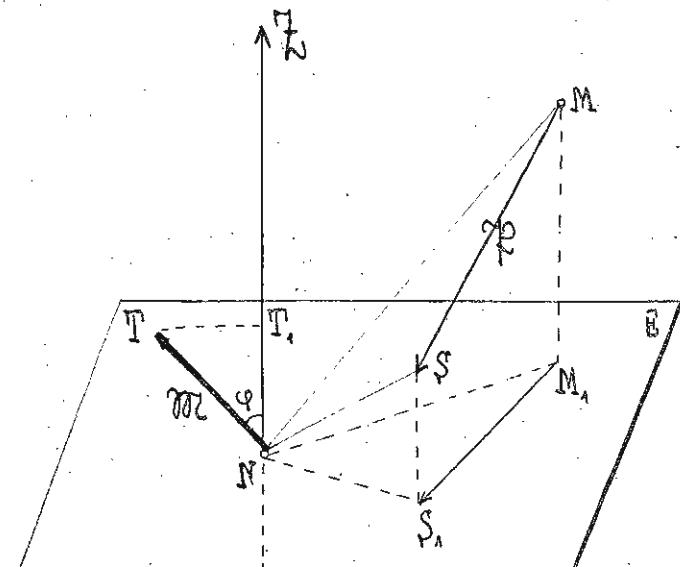
M . Зато

да је ду-
жина M

једнака

времена
представ-
љава-
њем

који



$$M = 2 \operatorname{area}(SIP)$$

Секујућа је вектор \vec{M} нормална на равнице које пресеца у тачкама M и S . Вектор \vec{M} је једнак вектору \vec{MS} заједно са равнином Евклидом који је нормалан на секујућу \vec{L} . Пројектујући вектор \vec{M} у равнице Σ и Ξ , пројекција је вектор \vec{MS} у равнице Σ и Ξ . Ако је вектор \vec{MS} једнака је пројекцији вектора \vec{MS} у равнице Σ и Ξ .

$$\text{area } \Sigma S_1 M_1 = (\text{area } MSN) \cos \varphi$$

Пројектујући вектор \vec{M} у секујућу \vec{L} једнака је:

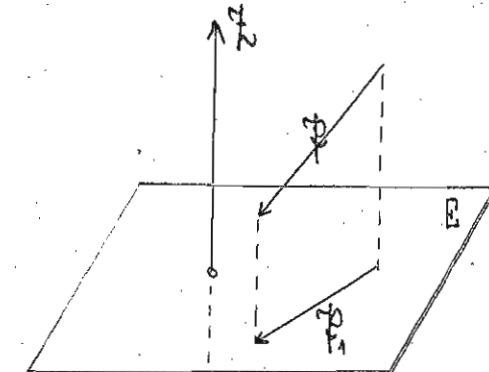
$$MT = MT \cos \varphi = 2 \text{area } MSN \cos \varphi =$$

$$= 2 \text{area } M_1 S_1 N$$

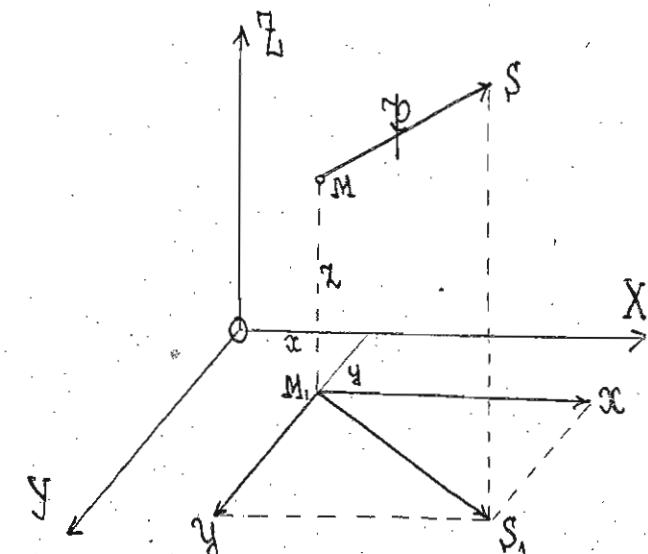
Компоненти вектора \vec{M} у пресеку секујуће \vec{L} једнака је пресеку две јединствене тровнице \vec{MSN} . Понадајући засновајући симетрију моментних вектора \vec{M} са секујућом \vec{L} , али да је једнака као што је пређашње стављајући моментну пројекцију вектора \vec{M} у равнице Σ и Ξ .

Секујућа је вектор \vec{L} перпендикуларна на равнице Σ и Ξ .

Потпуни пројекције правиле током определених којих је вектор \vec{M} . Ако је вектор \vec{P} пројектован у равнице Σ и Ξ посредством координатног система. Симетрији моментних пројекција са обзиром на тачку O где је комонентни \vec{L} вектора \vec{M} .



Пројектујући вектор \vec{P} у равнице Σ и Ξ посредством моментних вектора \vec{M} са обзиром на тачку O где је комонентни \vec{L} вектора \vec{M} . Иако



последику симетрии моментни пројекције вектора \vec{F} у равнику XY даје компоненту X вектора M . На тај начин добијамо све три компоненте вектора M а он је тада постапљују одређен.

У тачки M која има координате x, y, z дјелујући вектор \vec{F} предављен чвршћем M . Компоненте тога вектора су X, Y, Z . Тај вектор је време та же својј вектори и то свима скожају постапљују одређен. Питамо за симетрии моментни жетв с обзиром на тачку O и за компоненте вектора M . Ше компоненте се у симетријију механици обично називају са I, M и N . I је компонента вектора M у правцу X , M у правцу Y , а N у правцу Z . Компоненту у правцу X , долске вектору N добијамо ако пројектирамо вектор \vec{F} у равнику XY , а да изједно симетриији моментни ше пројекције с обзиром на тачку O . Пројекција вектора \vec{F} у равнику XY предављена је чврши-

ћем M_S . Компоненте те чвршће у равнику XY су X_U , па ће због симетрији моментни ше пројекције с обзиром на тачку O бити једнаке збиру симетријских моментних компоненти X_U . Симетрији моментни компоненте I с обзиром на тачку O једнаке је $-U_I$ јер ако I запада око тачке O у неизменном смислу. Симетрији моментни компоненте Y с обзиром на тачку O једнак је X_U . Због је

$$I = xU - U_I$$

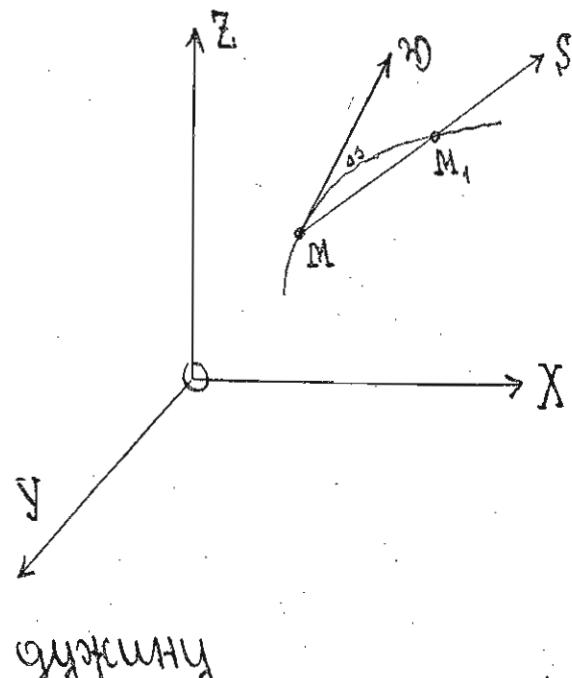
На исти начин добијамо и компоненте I и M вектора M ; па их можемо извести из првог једногаште чвршћем пермутацијом па добијамо

$$L = yZ - zY$$

$$M = zI - xL$$

Вектор брзине.

Мобилна тачка Икара винсује променљиву прометну тачку M . У времену t Икара се налази у положају M , а у



$$MS = \frac{\text{corda } MM_1}{\Delta t}$$

Онда називамо вектор MS вектором сред

времену Δt у положају M . Ова је удеље за време Δt преведена дужину

$\Delta s =$ пут MM_1 . Ставимо тачке M и M_1 једном правим да пресеком ће њу

већи вектор брзине у времену Δt ; јер ће тачката која крећући се шаком брзином у правцу MS стигла у тачку M_1 у исто време као и кад свака преводије крећућа то шаку MM_1 . Ако сада пустимо да време Δt бесмречно уважимо, онда се тачка M_1 приближује тачки M бесмречно, а вектор MS приспособљује шакастим у тачки M . Јасно је да једнак је

$$M = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\text{corda } MM_1}{\Delta t}$$

и називамо га већи вектор брзине у тачки M . Пројекција пута MM_1 на све координатне осове су, ако су x, y, z координатне тачке M , $\Delta x, \Delta y, \Delta z$ па је пут MM_1 једнак векторском збиру свих пројекција т.ј.

$$(MM_1) = (\Delta x) + (\Delta y) + (\Delta z)$$

Ове величине смо могли у званичнијем објекту да назовемо шаке да се шакају сматрати као вектори, па према њиме и векторски сабирати. Онда је време топчевим

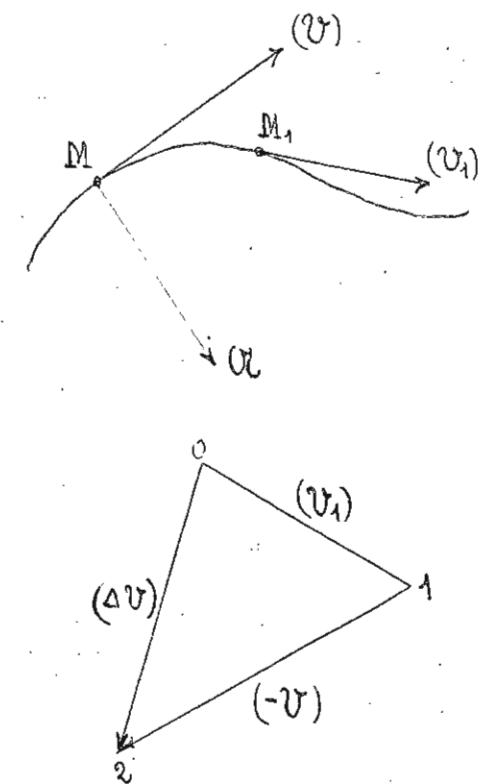
$$\begin{aligned} \vec{v} &= \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{(\Delta x) + (\Delta y) + (\Delta z)}{\Delta t} = \\ &= \left(\lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta x}{\Delta t} \right) + \left(\lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta y}{\Delta t} \right) + \left(\lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\Delta z}{\Delta t} \right) = \\ &= \left(\frac{dx}{dt} \right) + \left(\frac{dy}{dt} \right) + \left(\frac{dz}{dt} \right) \end{aligned}$$

Компоненте вектора брзине су времена
имејући пресекиваче квадрантима

$$\frac{dx}{dt}, \frac{dy}{dt}, \frac{dz}{dt}$$

Вектор дисперенције

Мобилна тачка идва са поседује
противоположну просторну који. У вре-
мену t идва се напо-
зи у положају M и
идва у том положају
има вектор брзине (v) .
Идју вектор шантира
пукнућу. У времену
 $t+\Delta t$ идва се напо-
зи мобилна тачка у по-
ложају M_1 и идва у
том положају има
вектор брзине (v_1) . Кога
штурништо вектор
се дисперенцијују
 $(v_1) - (v)$



и означимо ју са (Δv)

$$(v_1) - (v) = (\Delta v)$$

Приближкује ли се тачкај M , близоравној тачкају M тада се вектор (Δv) приближава нули, а тачкај равните које пропадају кроз њену тачку вектора датог тачкају равните пропадају са приближавају осциулацијом ровити у тачки M . Доделимо ли вектор (Δv) са стварајућим Δt тада добијамо нов вектор. Означимо га са v_1 . Нов вектор има неки према коју и вектор (Δv) јер смо да добијамо једном њени са стварајућим векторима која тежи исти ензимет вектора или и тек њени промене. Пречислимо тај вектор у тачки M .

$$v_1 = \frac{(\Delta v)}{\Delta t}$$

Иако ће сада вако се тачка M близоравној приближавати тачки M ! Вектор v_1 неће се вако приближавати нули јер је преузимајући једнотактим свеу векториста који се ове приближавају нули.

Зато ће се вектори са приближавати једном опредељеном вектору је то само поштоју и вектори, а тај вектор је називано вектором апсолутерације у тачки M , тада је време током

$$v = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} v_1 = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{(\Delta v)}{\Delta t}$$

Вектор (v) можемо расподелити у три ортогоналне компоненте тада је

$$(v) = \left(\frac{dx}{dt} \right) + \left(\frac{dy}{dt} \right) + \left(\frac{dz}{dt} \right)$$

Вектор (v_1) једини је

$$(v_1) = \left(\frac{dx}{dt} + \Delta \frac{dx}{dt} \right) + \left(\frac{dy}{dt} + \Delta \frac{dy}{dt} \right) + \left(\frac{dz}{dt} + \Delta \frac{dz}{dt} \right)$$

и је .

$$v_1 = \frac{(\Delta v)}{\Delta t} = \frac{(v_1) - (v)}{\Delta t} = \frac{\left(\Delta \frac{dx}{dt} \right)}{\Delta t} + \frac{\left(\Delta \frac{dy}{dt} \right)}{\Delta t} + \frac{\left(\Delta \frac{dz}{dt} \right)}{\Delta t}$$

а вектор v је

$$v = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} v_1 = \left(\frac{d^2x}{dt^2} \right) + \left(\frac{d^2y}{dt^2} \right) + \left(\frac{d^2z}{dt^2} \right)$$

Зато се вектор апсолутерације може

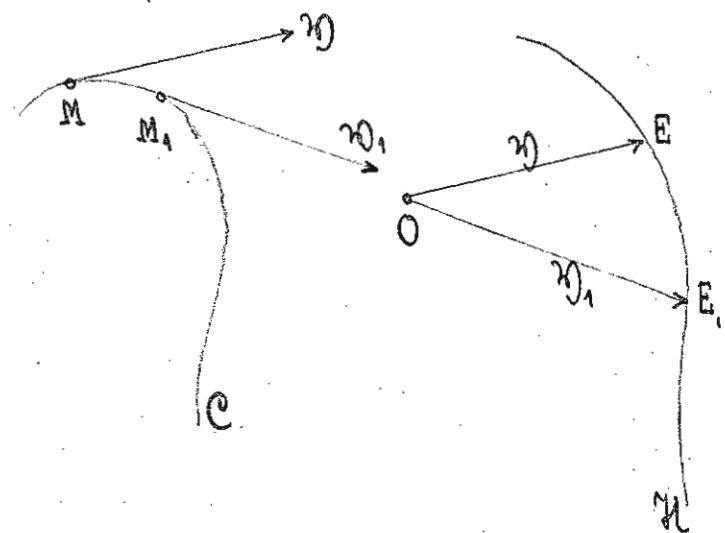
настанивши у три координатне паралелске осе на координатнији систем а које су једноге другим изводима координатни тобиле тиме по времену.

Ходорад

Hamilton је најсам број епелашњим Нарин третији века пр интегрираше тачку вектора државе на овај начин: Мобилна тачка која описује криву C . У токомјају M тежа има фазиту φ , у топотијају m фазиту φ_1 . О

даберимо у пристору једну Неш-муриту тају O , па пренесимо из неј таје векторе фазита

који их тобилна тачка редом једини



другим постизаје. Сви ти вектори брзине сачињавају једну константу брзину вектору, а прајже шанце тих вектора је и његове најближи вектори и који називамо Hamilton-овим ходотрасом.

Кад се тобилна шанца покажи у анижкују M у времену t , онда је означене у ходотрасу вектор v_t , а кад се напаји у анижкују M у времену $t+\Delta t$, онда је означене вектор $v_{t+\Delta t}$. Ми можемо замислити да сада се тобилна шанца креће у анижки C , да се у тој уоблајијују промените тобилна шанца v креће по ходотрасу M шанцу да вектор v_t који сада имају променљиву v са том променљивом влажи у сваком моменту вектор брзине тобилне шанце.

Прије сад јасно је да се брзином крећеју промените вектор брзине v . Вектор брзине промените шанце је означен је ω , па је он једнако времена промене

$$\omega = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{\omega(v_t, v_{t+\Delta t})}{\Delta t} = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{v_{t+\Delta t} - v_t}{\Delta t}$$

Овај израз не представља никакву вредност вектора који симболично називају тобилне шанце. Мада је било

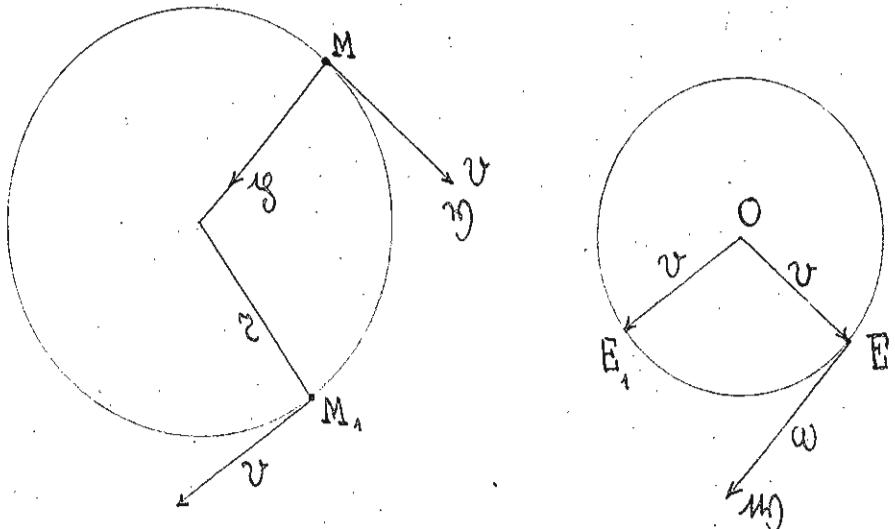
$$\omega = \lim_{\Delta t \rightarrow 0} \frac{v_{t+\Delta t} - v_t}{\Delta t}$$

Зато можемо да кажемо: вектор брзине промените шанце је у ходотрасу пресецима у сваком моменту вектор акулерације тобилне шанце.

Ако се тобилна шанца креће у једном првом константном брзином, онда се ходотрас, који што је то наше увиђени, рецимо на једну шанцу. Промените вектор брзина је нули; време кога брзина је нули и зато је акулерација тобилне шанце равна нули.

Прије сад за акулерацију тобилне шанце сада се виста креће у крутију једнаком брзином. Тобилна шанца кога се креће у крутију радиса је. У анижкују M кога има брзину v , па вектор брзине шанце креће

у том појезију. У појезију M и M_1 се појављају има нека обилна панка има неки интензитет



брзите v , која идва великим брзинама у обим појезију кружног, па великим брзинама у појезију M и M_1 иако јеј највећи ико са којима има интензитет. Брзина је променљива свуј интензитет или је променљива свуј правец. Константни су и ободници. Из тачке O ивицама великим v паралелно великим брзинама у тачки M ; добијамо тачку E . Тачку E , дубине која из тачке O ивицама великим v , паралелно великим брзинама у појезију

покажу M . Но иако су чврште тих великорада увек једнаке, то не ходије ради у обим појезију бити кружног радиуса r . У променљивом појезију подобиле тачке M односара појезију E симетричне. У том појезију има симетрична панка брзину која је интензитет ω , а та брзина нормална је на радиус OE . Када та брзина је представљена акцептацију подобиле тачке, то је акцептација у подобиле тачке нормална на шијејти гашење, чврше највећа према центру кружног. Зашто је чак да се симетрична тачка креће по ходницију једнаком брзином, јер због центарске симетрије имена имена разних да брзина симетричне тачке у једном месту ходниција буде другачија ико у другом. Зашто је интензитет ω великорада брзине и симетричне тачке константна или другим речима акцептација подобиле тачке има неки

интензитет, са кој се прави увек што мене да је у сваком положају највећег времена четири пута. Потојкоје оно не бити интензитет те акулуперације. Док мобилна тачка обиђе један пут око своје пукотине, душе обиђе фрикцијивну тачку један пут та ходујући. Време обилажења је веће и друге тачке једног пута и челик буде T . Интензитет брзи не мобилне тачке у пукотини је v ; он је константан, а тада што та мобилна тачка превали за време T једном је $2\pi l$, па је због тога

$$2\pi l = T \cdot v$$

фрикцијивна тачка обиђе засновано време ходујући. Интензитет њене брзине је ω ; он је константан; а ако што та фрикцијивна тачка у времену T превали једном је $2\pi l$, па је због

$$2\pi l = T \cdot \omega$$

Погодимо јединицу 2) са јединицом 1) па добијамо:

$$\frac{v}{\omega} = \frac{\omega}{v}$$

или

$$\omega = \frac{v^2}{l}$$

а то значи да је акулуперација могуће тачке једнога квадрату њене брзине подељено са радијусом пукотине.

Расишављање акулеграције у шаненцијални и нормални компоненти.

Свака прометна брзина, састављана је у промети интензитета брзине или у промети њених правца, изазива акулеграцију. Оштоти су кај једна брзина подизаће темп. у њој нај и сву интензитет и сви правци. У том случају знамо да величар акулеграције пежи у складу са њеној равни пучиће и да су њене компоненте у правцима координатних оса представљене другим диференцијалним координатним координантама по вредносту. Задају се, дају нам је по-

пожај подизаће темп. у аутомобилу одређен, извесни величар акулеграције на овај начин: Као је појаж подизаће подизаће одређен, онда су њевите координатне ове као функције времена

$$x = f_1(t)$$

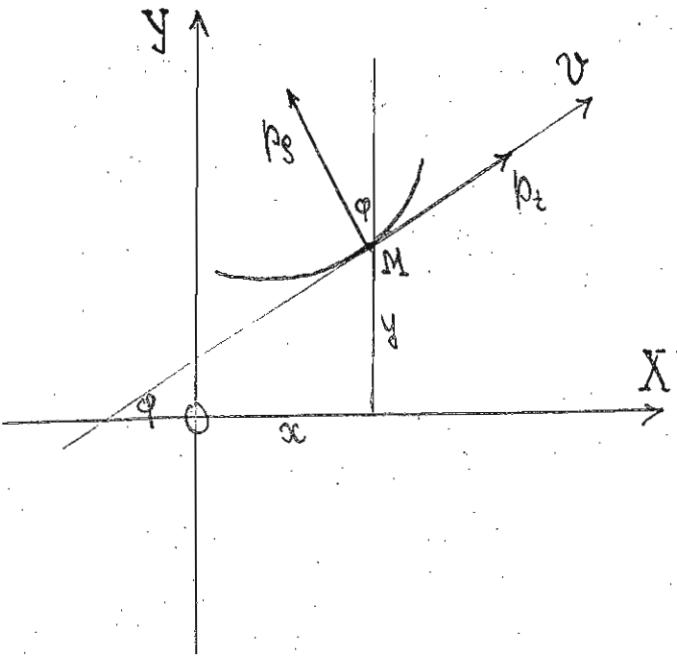
$$y = f_2(t)$$

$$z = f_3(t)$$

Диференцијирајући ове координате двадесет по времену, то добијамо ове три компоненте величара акулеграције који је пеше одређен.

Сасино оној је користије величар акулеграције расишавши у две нормалне компоненте, од којих једна пада у шаненцијалну пучиће, а друга стоји нормално на њу и пежи у складу са њеној равни. Оштоти за величине тих двеју компонентна величара акулеграције и претпоставимо да састојију бескрайно мали део пучиће пежују равнини да имају коор-

дискретног система, другим речима то-
покиши равнику xy нашеј система
у окружујућему равнику ствараје. Озна-
чимо ли са φ



чимо што та
швидкост је у
такви M за-
довођеца са в-
сом ϑ , то су
коначане
брзине једно-
ве.

$$\frac{dx}{dt} = v \cos \varphi$$

$$\frac{dy}{dt} = v \sin \varphi$$

Диспертишујујмо све изразе по времену
да добијамо

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \frac{dv}{dt} \cos \varphi - v \sin \varphi \frac{d\varphi}{dt}$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = \frac{dv}{dt} \sin \varphi + v \cos \varphi \frac{d\varphi}{dt}$$

или

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \frac{dv}{dt} \cos \varphi - v \frac{db}{dt} \frac{dq}{ds} \sin \varphi$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = \frac{dv}{dt} \sin \varphi + v \frac{db}{dt} \frac{dq}{ds} \cos \varphi$$

Знати да је

$$\frac{ds}{dt} = v$$

$$\frac{dq}{ds} = \frac{1}{S}$$

тога је S радијус кривите ствараје у тач-
ки M . Овој кривици наје радијус кривица, или
да S спредативна права радијус криви-
це, јер се наје равни xy повркана са
окружујућом равнином. Зато можемо
такође једначине коначане у облику

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \frac{dv}{dt} \cos \varphi - \frac{v^2}{S} \sin \varphi$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = \frac{dv}{dt} \sin \varphi + \frac{v^2}{S} \cos \varphi$$

Премесимо у праву коначане наје
које величине која је интензитет једнака

$$p_t = \frac{dv}{dt}$$

а у правцу нормалном на тачкену и по према кривинију страни пучине вектор који је шанчевшији

$$p_s = \frac{v^2}{R}$$

Составни су два вектора у резултанту, па називају компоненте x и y по резултанту. Према пређашњем па компоненте биће јединице збиру компонентама вектора p_t и p_s . Зато ће компоненте по резултанту бити представљене изразима

$$R_x = p_t \cos \varphi - p_s \sin \varphi$$

$$R_y = p_t \sin \varphi + p_s \cos \varphi$$

или

$$R_x = \frac{dv}{dt} \cos \varphi - \frac{v^2}{R} \sin \varphi = \frac{d^2x}{dt^2}$$

$$R_y = \frac{dv}{dt} \sin \varphi + \frac{v^2}{R} \cos \varphi = \frac{d^2y}{dt^2}$$

Компоненте R_x и R_y резултантне јединке су компонентама вектора олековраџије, а па се резултантна R

може расправити у векторе p_t и p_s , па можемо да кажемо: олековраџија једините шаке се у свакој тачки пучине расправити у две компоненте; једна од њих па да у правцу тачкене па се зове шанчевшијана компонента и има величину

$$p_s = \frac{dv}{dt}$$

друга од њих стави нормално на првог, лежи у осекулашној равници и па да према томе у правцу тачкеног радиуса кривиле пучине у постизрану јединку; једна је величина јединка

$$p_t = \frac{v^2}{R}$$

па се зове нормална компонента или једноју јединицу центрифугална компонента.

Мобилна шака изважа да се у постизраном току две олековраџије, па ико је једна маса m , па можемо замислити да су та крећа-

коа издавајата светла сила

$$P_t = m \frac{dv}{dt}$$

$$P_g = m \frac{v^2}{s}$$

Прву од тих сила зовемо шантиелни-јанитом а другу нормалном или цен-тријесијалном јер овај настанак да поче-ри подигнути шанцу у правцу радиуса кривите неје случајно. Џрба од тих сила дејствује у правцу шантиелне на-шанцу, па је узорак свакога менjanja брзине подигнуте шанце јер је пропорционална промена менjanju брзине.

Овој је шантиелнијанита једини-ћелна непрекидно равна нули

$$P_t = 0$$

онда је, као што је токре једначине спадају

$$\frac{dv}{dt} = 0$$

или

$$v = \text{const.}$$

а то значи да се подигнута шанца пре-

ће једнаком брзином.

Друга сила P_g узорак је свакога менjanja кривите путање јер је ин-верзно пропорционална радиусу кри-вите. Овој је тој сила непрекидно рав-на нули

$$P_g = 0$$

$$\frac{mv^2}{s} = 0$$

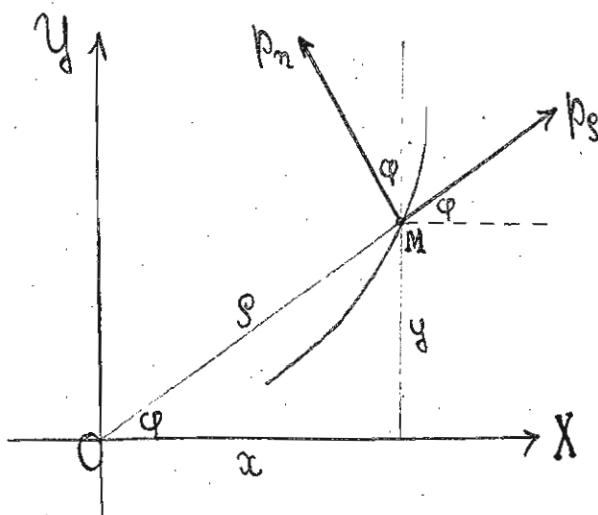
$$\frac{1}{s} = 0$$

$$s = \infty$$

Радиус кривите је бескрајан и то зна-чи да се подигнута шанца креће у јед-ној правцији.

Оријенеријација ако је тобилни тобилне шанце равна крива дати у сопарним координатама

Креће ли се тобилни шанса
у једној равној кривој датој у сопар-
ним координатама, то ће крећи се
тобилне шан-
це дате у са-
званим координатама



У том случају се симетрија тобилни

тобилне шан-
це бави у сва-
ривим моментима
познатим ако
будемо позна-
вали ξ и φ као
свртните вре-
мена t и.т.ј.

$$\xi = f_1(t)$$

$$\varphi = f_2(t)$$

расположеним оријенеријацијама тобилних шан-
ца у две компоненте, од којих прва
је паралелна у правцу радиус-вектору,
а друга је супротна нормално на тују
правцу. Није немо че оријенеријација об-
једињи се тај начин што немо орије-
неријацију тобилне шанце расположених
у две компоненте које имају правцу
помоћних оса X и Y , па ћемо видети
што две компоненте заменију се компонентама које имају правцу p_s и p_n .
Из стога следи

$$x = \xi \cos \varphi$$

$$y = \xi \sin \varphi$$

Двојасноруком диференцијацијом по вре-
мену добијамо компоненте оријенери-
ације. Иако прво

$$\frac{dx}{dt} = \frac{d\xi}{dt} \cos \varphi - \xi \sin \varphi \frac{d\varphi}{dt}$$

$$\frac{dy}{dt} = \frac{d\xi}{dt} \sin \varphi + \xi \cos \varphi \frac{d\varphi}{dt}$$

а уједно

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \frac{d^2s}{dt^2} \cos\varphi - \sin\varphi \frac{ds}{dt} \frac{d\varphi}{dt} - \frac{ds}{dt} \sin\varphi \frac{d\varphi}{dt} - \\ - g \cos\varphi \left(\frac{d\varphi}{dt} \right)^2 - g \sin\varphi \frac{d^2\varphi}{dt^2}$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = \frac{d^2s}{dt^2} \sin\varphi + \frac{ds}{dt} \cos\varphi \frac{d\varphi}{dt} + \frac{ds}{dt} \cos\varphi \frac{d\varphi}{dt} - \\ - g \sin\varphi \left(\frac{d\varphi}{dt} \right)^2 + g \cos\varphi \frac{d^2\varphi}{dt^2}$$

или

$$\frac{d^2x}{dt^2} = \left[\frac{d^2s}{dt^2} - s \left(\frac{d\varphi}{dt} \right)^2 \right] \cos\varphi - \left[2 \frac{ds}{dt} \frac{d\varphi}{dt} + s \frac{d^2\varphi}{dt^2} \right] \sin\varphi$$

$$\frac{d^2y}{dt^2} = \left[\frac{d^2s}{dt^2} - s \left(\frac{d\varphi}{dt} \right)^2 \right] \sin\varphi + \left[2 \frac{ds}{dt} \frac{d\varphi}{dt} + s \frac{d^2\varphi}{dt^2} \right] \cos\varphi$$

Причесмо да у правцу радиус-вектора па с једну акцијерацију која је јединка

$$p_s = \frac{d^2s}{dt^2} - s \left(\frac{d\varphi}{dt} \right)^2$$

а у правцу нормалном на први једну акцијерацију која је јединка

$$p_n = 2 \frac{ds}{dt} \frac{d\varphi}{dt} + s \frac{d^2\varphi}{dt^2}$$

да заметимо да ове две акцијерације са друге две па и при сваки који прави уса x и y , то не бити

$$p_x = p_s \cos\varphi - p_n \sin\varphi$$

$$p_y = p_s \sin\varphi + p_n \cos\varphi$$

Справнико да током једнократне то високо га је

$$p_x = \frac{d^2x}{dt^2}$$

$$p_y = \frac{d^2y}{dt^2}$$

Пошто знати да су акцијерације p_s и p_n еквивалентне акцијерацијама $\frac{dx}{dt}$ и $\frac{dy}{dt}$ (које дејствују у правцима уса) или обрнато акцијерације p_s и p_n су $\frac{dx}{dt}$ и $\frac{dy}{dt}$ које дејствују у правцима уса којима заметимо да акцијерацијама p_s и p_n које дејствују у правцима радиус-вектора и нормално на њих прави.

Када је

$$\frac{d}{dt} \left(s^2 \frac{d\varphi}{dt} \right) = 2s \frac{ds}{dt} \frac{d\varphi}{dt} + s^2 \frac{d^2\varphi}{dt^2} =$$

$$= S \left[2 \frac{d\varphi}{dt} \frac{d\varphi}{dt} + S \frac{d^2\varphi}{dt^2} \right]$$

што можемо изразити за ћије дају и то узимајући у обзир, па добијамо изразите ове

две једначине

$$p_S = \frac{d^2\varphi}{dt^2} - S \left(\frac{d\varphi}{dt} \right)^2$$

$$p_n = \frac{1}{S} \frac{d}{dt} \left(S^2 \frac{d\varphi}{dt} \right)$$

Ове две једначине ће нам дати пуну пребашти, осим што онда смо сила која дејствује на тобилни токови пропаси кроз једну стапку токови пропаси.

Ово је маса тобилне стапке m , отуда можемо замислити да је њено крећање обављано увека слично

$$P_g = m p_S$$

$$P_n = m p_n$$

у којих прва тада ће правити разлике величина. И.ј. пропаси стапку кроз току O , а другу стапку нормално на тују пропаси.

Приједба: Сино P_g и алејене разлију p_S не треба замислити као чист тријесеанитом сином и алејенерацијом у којима је било тобога у пропаси увену.

Радња

Coriolis и Poncelet увећи су у механицију додан број користних појама:

дјејствује ли на материјалну тачку M сила \vec{P} , па ако се она у бескрайју током времена dt покери за

\vec{P} бескрајно мало дужину
 ds

то називамо избраз

$$d\vec{t} = \vec{P} \cos(\vec{P}, \vec{s}) ds$$

елементарном радијум, где је (\vec{P}, \vec{s}) угао шта са заснова-ри прављен сила са први-

чим покерава. Ако је тај угао оштар, онда је жетв јесен чесног дознака, па је и радијум дознака; ако је тај угао ступ, онда је жетв јесен чесног непозната,

па је и елементарна радијум непозната. У првом случају називамо силу \vec{P} ин-крејитом, а у другом утиборитом.

Изразу за елементарну радијум можемо дати и овај облик:

$$d\vec{t} = \vec{P} \cdot \frac{ds}{dt} \cdot \cos(\vec{P}, \vec{s}) dt = \vec{P} v \cos(\vec{P}, \vec{s}) dt$$

$\vec{P} \cos(\vec{P}, \vec{s})$ предстаје већа пројекција силе у правцу шатора, да ћемо можемо да кажемо: елементарна радијум је дјеловајућа пројекција шатора ds са ко-нитејтим силе \vec{P} која таја у тој правцу шатора.

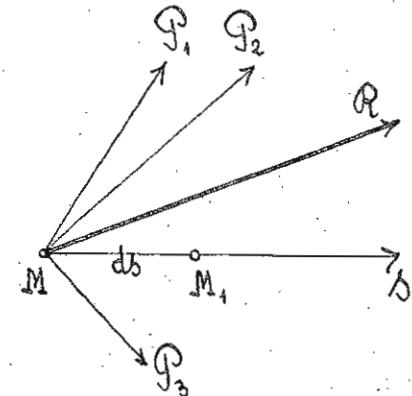
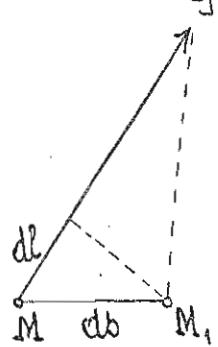
Дјејствује ли више силе $\vec{P}_1, \vec{P}_2, \dots$ на тај дигиту тачку, па избегну ли оне при томе шаторава M, M_1 , то је радијум прве си-ле јединице

$$ds [\vec{P}_1 \cos(\vec{P}_1, \vec{s})]$$

друге сile

$$ds [\vec{P}_2 \cos(\vec{P}_2, \vec{s})]$$

и т.д. тако да ће укупна елементарна



равња свих тих сина заједно бити

$$dI = [P_1 \cos(\varphi_1, s) + P_2 \cos(\varphi_2, s) + \dots] ds$$

Ово је R резултантна свих тих сина, отуда је жета компонентна у првому јединака збиру компонентних сина P_1, P_2, \dots у томе правцу т.ј.

$$R \cos(R, s) = P_1 \cos(\varphi_1, s) + P_2 \cos(\varphi_2, s) + \dots$$

Иако је знато

$$dI = R \cos(R, s) ds$$

Чиме обај израза добили су гаји да се прваки споменикарнију равњу коју извлаћа сина R ако дејствује на тобилну масу M а она се покери за величину $M\alpha$. Зато можемо да закажемо: Збир елементарних равња сина P_1, P_2, \dots јединак је споменикарнију равњу која ће резултантне R .

Означимо ли пројекцију тиме равња ds у првому сину са dl , то је

$$dl = \cos(\varphi, s) ds$$

имо

$$dI = P dl$$

Зато можемо да закажемо: Елементарнија равња јединака је произведујућем пројекцијом тиме равња у том првому,

равња јединака је произведујућем пројекцијом тиме и пројекције покерава у првому сину.

Ако има тобилну масу M која има координате x, y, z дејствује сина P која има компоненте X, Y, Z , па онда се може

имати што се

изводи из

што жели да

покери у по-

леву један

координате $x+dx$,

$y+dy$, $Z+dZ$, он-

да је спомен-

икарнија равња

сина P јединака

збиру еле-

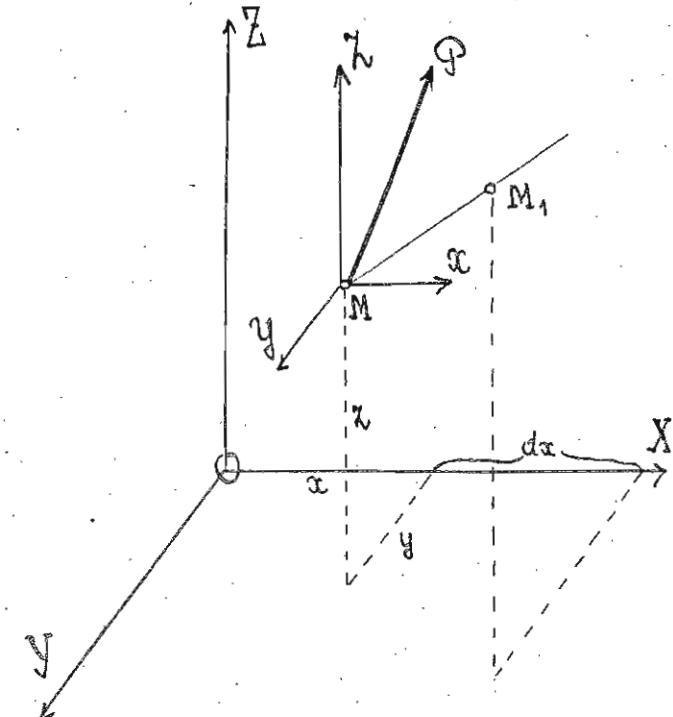
ментарних равња компонентних X, Y, Z .

Елементарна равња сина је јединака је

време пређашњем прваку ше сине са

пројекцијом тиме равња у том првому,

а то пројекција је јединака dx . Зато је



елементарна равница симе λ јединица
 λdx . На исти се начин може доказати
 да је елементарна равница симе λ јединица
 λdy , а симе λ : λdz . Зато ће еле-
 ментарна равница симе P бити јединица
 $d\lambda = \lambda dx + \lambda dy + \lambda dz$

Ово је сима нормалита на пра-
 вцу којерима, отуда ће једна елемен-
 тарна равница бити равна нули. Но то-
 же ћемо увидети и из овог израза јер је

$$d\lambda = P ds \left\{ \frac{x}{P} \frac{dx}{ds} + \frac{y}{P} \frac{dy}{ds} + \frac{z}{P} \frac{dz}{ds} \right\}$$

То је ds означава дужину MN . Означи-
 мо ли чинове што их симе P заштвара-
 са квадригитним осама са (x, P) , (y, P) ,
 (z, P) , а чинове што их дотирале MN ,
 заштвара са осама са (x, ds) , (y, ds) , (z, ds)
 ако квадиенти у пређашњој зајриви
 дају јединице штих чинова, па је

$$d\lambda = P ds \{ \cos(x, P) \cos(x, ds) + \\ + \cos(y, P) \cos(y, ds) + \cos(z, P) \cos(z, ds) \}$$

Преда му овај израз да буде раван

нули то мора бити или

$$P=0$$

или

$$ds=0$$

или израз у зајрвију јављају нули, а тој
 је једнак: $\cos(P, ds)$, докле

$$\cos(P, ds) = 0$$

а то значи да је првак симе P норма-
 лан на првак којерима ds .

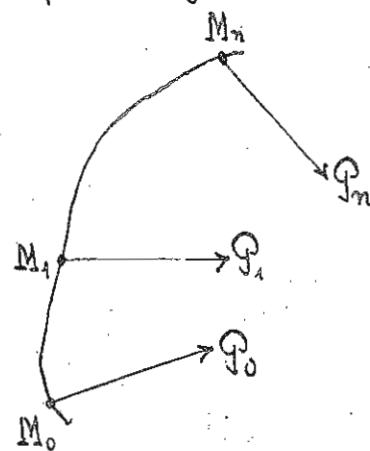
Мотијална разнова

Помери ли се тобилата тачка континуумом M_0, M_1, \dots, M_n , па ико-та њу дејствује сила која у апотокују M_0 има правцу и величину P_0 , у апотокују M_1 правцу и величину P_1, \dots у апотокују M_n правцу и величину P_n , отада називамо тра- нситу вредностим из- рава.

$$\lim \{ \overline{M_0 M_1} P_0 \cos(M_0 M_1, P_0) + \\ + \overline{M_1 M_2} P_1 \cos(M_1 M_2, P_1) + \dots \}$$

када елементарни тачкове $\overline{M_0 M_1}, \overline{M_1 M_2}, \dots$ бивају све мањи и мањи мотијалном разном

Ако су компоненте силе P у тим координатама X, Y, Z , па ће та мотијална

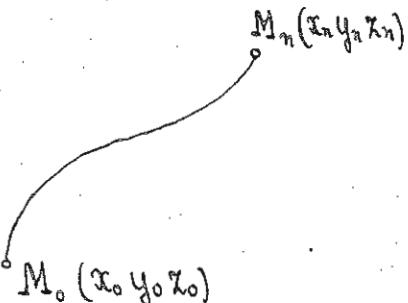


разнова према пређашњем битију једнака

$$A = \int_{M_0}^{M_n} (X dx + Y dy + Z dz)$$

Ако сила која дејствује на тобилу тачку зависи само од положаја ове тачке, отада је за одређене мотијалне разнове тврдено да сила која дејствује на тобилу тачку се не мења, па се изра- зујављење мотијалне разнове своди на про- блем темперије.

Нека је суштина мотијалне разнове; једначина која итера буде из- вршена амбигују јес- тији параметри g , дакле итера буде



$$x = \varphi(g)$$

$$y = \psi(g)$$

$$z = \chi(g)$$

1)

Погодитој тачки M_0 итера подијавара параметар g_0 тако да је

$$x_0 = \varphi(g_0)$$

$$y_0 = \Psi(g_0)$$

$$z_0 = \chi(g_0)$$

а тајки M са координатама x_n, y_n, z_n и нека уочићемо париментар g_n тако да је

$$x_n = \varphi(g_n)$$

$$y_n = \Psi(g_n)$$

$$z_n = \chi(g_n)$$

Рекли смо да сима која утиче на тоби-
нику шарку па време што се и неке координате x, y, z зависе од посажајућих тобините шар-
ке, па ће због тога бити

$$x = f_1(x, y, z)$$

$$y = f_2(x, y, z)$$

$$z = f_3(x, y, z)$$

Сматавши да у ове једначине вредностима, па можемо изразити x, y, z као функције од g , па добијамо

$$x = f_1(g)$$

$$y = f_2(g)$$

$$z = f_3(g)$$

Елементарна редњака јединица је оночоја

$$d\omega = I dx + Y dy + Z dz =$$

$$= f_1(g) \varphi'(g) dg + f_2(g) \Psi'(g) dg + f_3(g) \chi'(g) dg$$

Интегришемо ту облику израза даће нам ти-
пичну редњаку.

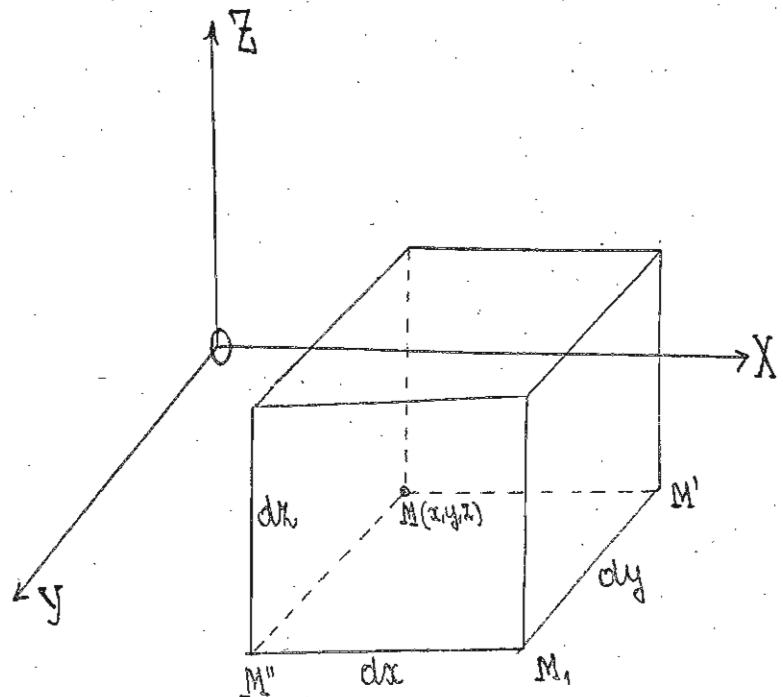
Помоћу сима којима успоменем
што је задовољену сима која утиче на
тобините шарке, па која зависи само од
посажајућих тобините шарке т.ј. за коју је

$$x = x(g)$$

$$y = y(g)$$

$$z = z(g)$$

да ће редњак коју шарка сима обављати
на тобините шарке да зависи од тобините
тобините шарке, па сима од неке посажај-
не и завршне шарке. У што снагају то-
ра даље па несависнији редњак од ти-
пичне шарке који је за сваки елементарни
простор, па исказујемо да тути простори
један паралелнијег бескрайју тачак
димензија. Стога тути паралелнијега
нека буду dx, dy, dz . Шарка M нека има



координате x, y, z .
Доведимо да је добијену штампу M у штампу M' преслој штампе M' , па израчунавају елементарну раз-

ну на овуј пучаку. На пучаку MM' дуласи само у обзор компоненте \mathcal{X} симе што чине на њубилу штампу, јер друге две компоненте су нормалне на пучаку MM' . У штампи M има симе компоненте \mathcal{X} вредности $\mathcal{X}(x, y, z)$, па ју можемо да представљамо малом пучаку MM' стапримо као константу; због то је разна на штампе пучаку била:

$$\mathcal{X}(x, y, z) dx$$

На пучаку MM' дуласи само у обзор компоненте \mathcal{Y} симе, јер су симе две компоненте

нормалне на пучаку. У штампи M' има симе компоненте \mathcal{Y} вредности $\mathcal{Y}(x+dx, y, z)$, па је због разње на пучаку MM' једнака

$$\mathcal{Y}(x+dx, y, z) dy$$

Због је разња на пучаку пучаку MM' једнака

$$dA_1 = \mathcal{X}(x, y, z) dx + \mathcal{Y}(x+dx, y, z) dy.$$

Доведимо да је њубилу штампу из штампе M у штампу M' , па тај поизвод је ју добијену прво у штампу M' па онда у штампу M . На пучаку MM' дуласи само у обзор компоненте \mathcal{Y} а та има у штампи M вредност $\mathcal{Y}(x, y, z)$. Због је разња на пучаку MM' једнака штој симе коју можемо сматрати константном на том пучаку помноженој са елементарним диф. и.ј.

$$\mathcal{Y}(x, y, z) dy$$

На пучаку MM' дуласи у обзор симе компоненте \mathcal{X} а њена је вредност у штампи M' једнака $\mathcal{X}(x, y+dy, z)$, па је због разња једнака

$$\mathcal{X}(x, y+dy, z) dx$$

Разња на пучаку MM' једнака је према

тако

$$dA_2 = Y(x,y,z) dy + I(x,y+dy,z) dx$$

Иако је захтев да резултат буде независити од координате x , тј. да за сваки елемент површи постоји однос

$$dA_1 = dA_2$$

да знати добијамо

$$[Y(x+dx,y,z) - Y(x,y,z)] dy = [I(x,y+dy,z) - I(x,y,z)] dx$$

или

$$\frac{Y(x+dx,y,z) - Y(x,y,z)}{dx} = \frac{I(x,y+dy,z) - I(x,y,z)}{dy}$$

или

$$\frac{\partial Y(x,y,z)}{\partial x} = \frac{\partial I(x,y,z)}{\partial y} \quad 1)$$

На исти начин можемо доказати да још сређена два усlova треба да су искључиви

$$\frac{\partial I(x,y,z)}{\partial y} = \frac{\partial Y(x,y,z)}{\partial z} \quad 1)$$

$$\frac{\partial I(x,y,z)}{\partial z} = \frac{\partial Y(x,y,z)}{\partial x} \quad 1)$$

Компоненте I, Y, Z сме требају бити

задовољавати ове услове.

Иако није једну производнију функцију

$$U = U(x,y,z)$$

координатама x, y, z , то је производнији диференцијалне функције једине

$$dU = \frac{\partial U}{\partial x} dx + \frac{\partial U}{\partial y} dy + \frac{\partial U}{\partial z} dz \quad 1)$$

Други парцијални диференцијалини извештајни функцији U задовољавају ове услове

$$\frac{\partial^2 U}{\partial x \partial y} = \frac{\partial^2 U}{\partial y \partial x}$$

$$\frac{\partial^2 U}{\partial y \partial z} = \frac{\partial^2 U}{\partial z \partial y} \quad 2)$$

$$\frac{\partial^2 U}{\partial z \partial x} = \frac{\partial^2 U}{\partial x \partial z}$$

Сматрајмо ли

$$x = \frac{\partial U}{\partial x}$$

$$y = \frac{\partial U}{\partial y}$$

$$z = \frac{\partial U}{\partial z} \quad 3)$$

јединагите 1) диференцијални облици однос

$$\frac{\partial u}{\partial x} = \frac{\partial u}{\partial y}$$

$$\text{или } \frac{\partial^2 u}{\partial x \partial y} = \frac{\partial^2 u}{\partial y \partial x}$$

$$\frac{\partial u}{\partial x} = \frac{\partial u}{\partial z}$$

$$\frac{\partial^2 u}{\partial y \partial z} = \frac{\partial^2 u}{\partial z \partial y}$$

$$\frac{\partial u}{\partial x} = \frac{\partial u}{\partial z}$$

$$\frac{\partial^2 u}{\partial z \partial x} = \frac{\partial^2 u}{\partial x \partial z}$$

Јединагите 3) најчешћи дате имена и јединаките 2); због то што сима заступљени услове 1) и 2) редом који овај дуже обављана не се зависију од ублика аптиче, ако се компоненте симе буду толико представљени као парцијални диференцијални квадратни једине имене дружење U по x, y, z због што то захтевају јединагите 3). Ако таква дружења постоји, онда ју називамо дружењем симе и именујемо једину вредност посматраном. Сматрајмо сима која дејствује на моделну тачку заступљавши свим условима датим вредноштима.

Уз јединагите 1) и јединагите 3) следије

$$dU = X dx + Y dy + Z dz$$

3)

а када је дато

$$dU = X dx + Y dy + Z dz$$

то је

$$dU = dJ$$

4)

Нека се моделна тачка kreće у простору па нека на ту же дестинације јединага сима P чије су координате X, Y, Z парцијални диференцијални квадратни јединије дружење U које јединија x, y, z

$$U = U(x, y, z)$$

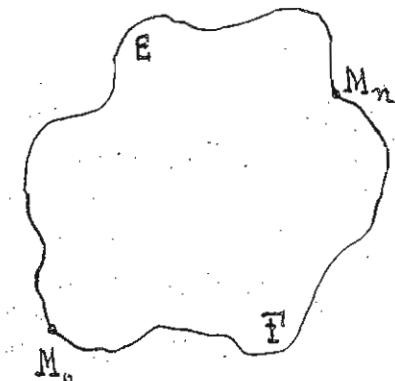
онда свакој тачки простора одговара јединија одређена вредност те дружење. Тиме има онај дружење која је у постоењу M . Вредности

$$U_0 = U(x_0, y_0, z_0)$$

и у постоењу M_n вредности

$$U_n = U(x_n, y_n, z_n)$$

Задато је моделу



шарку из топонима M у координати M_n , то ћемо рачнују вредност при том обављању и узимати интеграцијом јединице:

$$dA = dU$$

Дакле

$$\begin{aligned} U &= \int_{x_0, y_0, z_0}^{x_n, y_n, z_n} dU = \\ &= U(x_n, y_n, z_n) - U(x_0, y_0, z_0) = \\ &= U_n - U_0 \end{aligned}$$

Рачнају A зависи чак и од координате и крајње тачке а не зависи од стапања.

Из овог рачнују добијамо да су довођени шарки у координатама $M_n M_0$ или ако поставимо $M_0 F M_n$. Рачнају на оваку $M_n F M_0$ једначина је

$$A = \int_{x_0, y_0, z_0}^{x_n, y_n, z_n} dU = U_0 - U_n$$

Зато ће рачнају коју добијамо да су довођени шарки довођено из M_0 пресеј $F M_n$ симетрични у M_0 бити једнака

$$A + A' = 0$$

Следи: Рачнају њеднаките тачке на свакој заштићеној аутомобилу је нули.

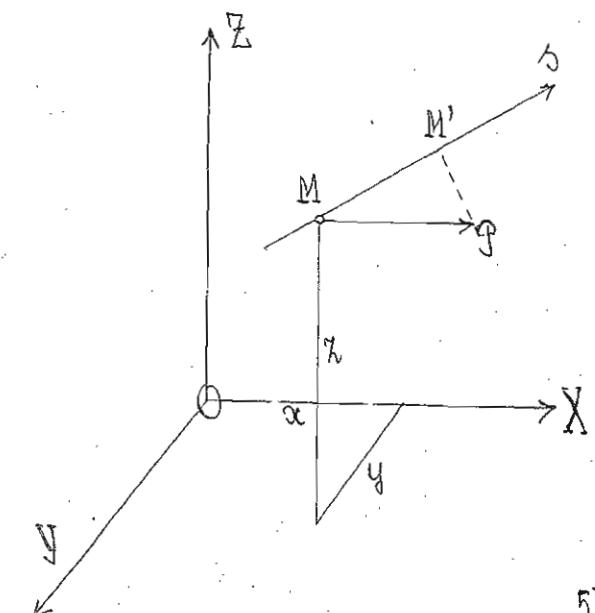
Показвамо смо да су парцијални диференцијални елементи фундације U и координатни јединици координатног система P у правцу њих координата. Потпуно сада јесте једнак парцијални диференцијални елементи фундације U и елементи да јесте привремена која заштићава са координатним осама угаове α, β, γ . Потпуно дакле може се применити фундација U ако се из шарке M помаже

имају у правцу привремене S за коју јединицу

$$M M' = ds$$

Из једнакости $3^*)$ следи да

$$\begin{aligned} \frac{dU}{ds} &= x \frac{dx}{ds} + \\ &+ y \frac{dy}{ds} + z \frac{dz}{ds} \end{aligned}$$



5)

$$\frac{dx}{ds} = \cos \alpha$$

$$\frac{dy}{ds} = \cos\beta$$

$$\frac{dx}{ds} = \cos\gamma$$

што ће први члан једначине 5) представљати пројекцију компоненте x у правцу s , други члан представљаће пројекцију компоненте y у правцу s , а трећи пројекцију компоненте z у истом правцу s ; једини резултат је члан једначине 5) представљаће пројекцију сине φ у правцу s . Зашто можемо да кажемо: изразијапти диференцијални квадратни функције U да елементарно даје нам пројекцију сине φ у правцу s као резултат.

Ако се прављују симетрије са правцем сине, отвара је

$$\cos\alpha = \frac{x}{\varphi}$$

$$\cos\beta = \frac{y}{\varphi}$$

$$\cos\gamma = \frac{z}{\varphi}$$

Означимо у овом случају елементарно да са dU , па из једначине 5) следи:

$$\frac{dU}{ds} = \frac{x^2 + y^2 + z^2}{\varphi} = \frac{\varphi^2}{\varphi} = \varphi$$

Онда: Изразијапти диференцијални квадратни функције U у правцу сине даје величину сине.

Нека на моделу имамо диференцијалне сине $\varphi_1, \varphi_2, \varphi_3, \dots$

од којих свака има своју функцију сине

$$U_1, U_2, U_3, \dots$$

а.ј. нека виске једначине

$$x_1 = \frac{dU_1}{dx}, \quad y_1 = \frac{dU_1}{dy}, \quad z_1 = \frac{dU_1}{dz}$$

$$x_2 = \frac{dU_2}{dx}, \quad y_2 = \frac{dU_2}{dy}, \quad z_2 = \frac{dU_2}{dz}$$

$$x_3 = \frac{dU_3}{dx}, \quad y_3 = \frac{dU_3}{dy}, \quad z_3 = \frac{dU_3}{dz}$$

и то је компоненте x, y, z резултатне

Р сима њих сима бити прејем-
жем једнаке

$$\begin{aligned} X &= X_1 + X_2 + X_3 + \dots = \\ &= \frac{\partial U_1}{\partial x} + \frac{\partial U_2}{\partial x} + \frac{\partial U_3}{\partial x} + \dots = \\ &= \frac{\partial(U_1 + U_2 + U_3 + \dots)}{\partial x} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} Y &= Y_1 + Y_2 + Y_3 + \dots = \\ &= \frac{\partial U_1}{\partial y} + \frac{\partial U_2}{\partial y} + \frac{\partial U_3}{\partial y} + \dots = \\ &= \frac{\partial(U_1 + U_2 + U_3 + \dots)}{\partial y} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} Z &= Z_1 + Z_2 + Z_3 + \dots = \\ &= \frac{\partial U_1}{\partial z} + \frac{\partial U_2}{\partial z} + \frac{\partial U_3}{\partial z} + \dots = \\ &= \frac{\partial(U_1 + U_2 + U_3 + \dots)}{\partial z} \end{aligned}$$

Симавши сим

$$U_1 + U_2 + U_3 + \dots = U$$

имо добијамо

$$X = \frac{\partial U}{\partial x}$$

$$Y = \frac{\partial U}{\partial y}$$

$$Z = \frac{\partial U}{\partial z}$$

функција U која је једнака збиру функција U_1, U_2, U_3, \dots тј да је збир функције сима резултатне.

Ервономичнија на површине

Рекли смо да је срушнавија и сушни срушнавија координатама x, y, z и.д.

$$U = U(x, y, z)$$

да називамо површину која је представљена јединицом

$$U(x, y, z) = C$$

тада C означава јединиј константу, ервономичнијем површином, јер је у свима тачкама поседује посебну јединицу и према томе и срушнавија има константна.

Јединији поседује посебне тачке које називамо и у обим облику

$$F(x, y, z) = U(x, y, z) - C = 0$$

Из општините теорије посматрајмо да су координати угаљка α, β, γ што их

имама поседује посебне залагаје са координатним осама јединици

$$\cos \alpha = \frac{\frac{\partial F}{\partial x}}{\sqrt{\left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)^2}}$$

$$\cos \beta = \frac{\frac{\partial F}{\partial y}}{\sqrt{\left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)^2}}$$

$$\cos \gamma = \frac{\frac{\partial F}{\partial z}}{\sqrt{\left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)^2}}$$

И то рекој је време пређашњем

$$\frac{\partial F}{\partial x} = \frac{\partial U}{\partial x} = x$$

$$\frac{\partial F}{\partial y} = \frac{\partial U}{\partial y} = y$$

$$\frac{\partial F}{\partial z} = \frac{\partial U}{\partial z} = z$$

тада x, y, z представљају координатне

не \varPhi

$$\varPhi = \sqrt{x^2 + y^2 + z^2}$$

која је увећана на модуларну стапку, а то је

$$\cos d = \frac{x}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}} = \frac{x}{\varPhi} = \cos(x, \varPhi)$$

$$\cos \beta = \frac{y}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}} = \frac{y}{\varPhi} = \cos(y, \varPhi)$$

$$\cos \gamma = \frac{z}{\sqrt{x^2 + y^2 + z^2}} = \frac{z}{\varPhi} = \cos(z, \varPhi)$$

Косинуси угаљка што их сина \varPhi захватају са координатним осама једнаки су косинусима угла што их нормале егзитентијалите твориште захватају са истим осама. Због тојежно да кажемо: сина \varPhi симетрија у свакој стапци а ресурса нормалите на егзитентијалите творишти.

Како је било

$$\frac{dU}{dn} = \varPhi$$

тоге незнатна елементарни у правцу

сина \varPhi , то је време овој јединици да
леви стрелка тозашивити и.ј. И заше
која је \varPhi тозашивито, а то значи да
функција И заше у тозашивитом
правцу сина \varPhi или другим речима: си-
на \varPhi интервала је на ову стрелку екви-
валентијалите твориште на којиј стрел-
ки функција И заше. Леву стрелку
твори израза којемо представљали
и као Трансверзални бредновати израза

$$\lim_{n=0} \frac{U_1 - U_2}{\Delta n}$$

тада су U_1 и U_2 бредновати функције и
на њема суседним егзитентијал-
ним твориштима а Δn одступајуће
тих творишта на чврстом месту. Ра-
које је тај израз раван \varPhi и.ј.

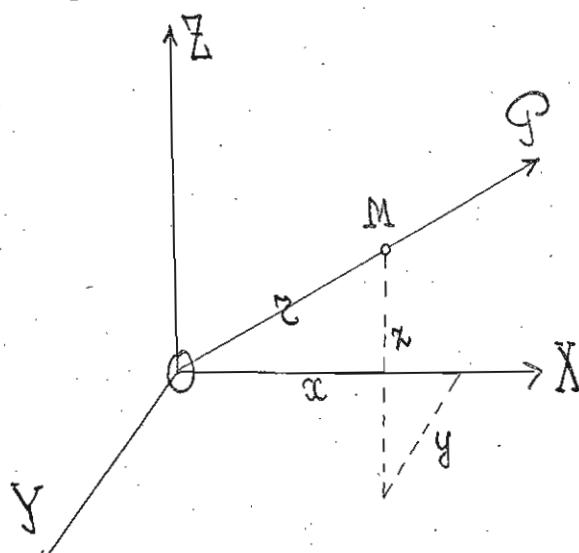
$$\lim_{n=0} \frac{U_1 - U_2}{\Delta n} = \varPhi$$

то је сина \varPhi штврзито првобуднијанда
одступајући тих творишта. Чогимо ли
време поме све суседне егзитентија-
лите твориште, то не сина \varPhi бити нај-

бечиа на оном месту тје су те две пасир-
шите најближе једна другој.

Симетријски спулци.

Нека на тоболиту шарнику чији је
средина P која пролази кроз шарнику O ко-
ја је само симетрија описаног је
тоболите шарнике од једног истиото
који су смештени за једнаки
да шарнику имају истијакији симет-
рији.



изведен чинило

$$\frac{\partial U}{\partial x} = x = \text{Par}_x(x, P) = F(z) \frac{x}{z}$$

Нека уде-
ре бидејуће

$$P = F(z)$$

1)

Тје је знати ог-
ашњије шарнике
ији су шарнике O ,
а вито је једнако

$$z^2 = x^2 + y^2 + z^2$$

2)

Двеја шарнике
што су раније

$$\frac{\partial U}{\partial y} = y = \text{Par}_y(y, P) = F(z) \frac{y}{z}$$

$$\frac{\partial U}{\partial z} = z = \text{Par}_z(z, P) = F(z) \frac{z}{z}$$

да ће

$$\begin{aligned} dU &= \frac{\partial U}{\partial x} dx + \frac{\partial U}{\partial y} dy + \frac{\partial U}{\partial z} dz = \\ &= \frac{F(z)}{z} (x dx + y dy + z dz) \end{aligned}$$

диференцијирају ли једнолиту 2) уво-
ђијамо

$$z^2 dz = 2x dx + 2y dy + 2z dz$$

Зато је израз у током је једнако

$$z^2 dz$$

да ће због што

$$dU = \frac{F(z)}{z} z^2 dz = F(z) dz$$

има

$$U = \int F(z) dz$$

Десета ствар је једнолите представ-
љава шарнике једну симетрију од z и пр.
 $\Phi(z)$

Зато можемо да ставимо

$$U = \Phi(z)$$

Еквивалентните творчиле бидејући у овом случају представљавају јединичном

$$U = \tilde{\Phi}(z) = \text{const.}$$

или ако обуј јединичну решетку по Σ

$$\Sigma = \text{const.}$$

што значи да су еквивалентните творчиле у овом случају кружне са центром у 0.

Ситијура

материјалне матре.

Услови за равнотежу са сврдле материјалне тачке.

Материјална тачка која се може спуштити да крене напаоци се оива у положају равнотеже али се све сине које чине на њу буду пунешаване ш.ј. ако резултантна сила се на буде равна нули. Означимо сиса X , Y , Z ортогоналне координате и ре-зултанте, ш.ј. је онапашени услов равнотеже изражен једначинама:

$$X=0$$

$$Y=0$$

$$Z=0$$

Ако резултантна сила која дејствују на материјалну тачку дери-вира са функције силе Π , ш.ј. она је

може њене компоненте преоставити да ли диференцијалне јевиците једне функције U тиме да је

$$x = \frac{\partial U}{\partial x}$$

$$y = \frac{\partial U}{\partial y}$$

$$z = \frac{\partial U}{\partial z}$$

онда ће остале три чланови за рачунове између било којих једначинама

$$\frac{\partial U}{\partial x} = 0$$

$$\frac{\partial U}{\partial y} = 0$$

$$\frac{\partial U}{\partial z} = 0$$

Ове једначине су уједно чланови да на шема месецу равнотеже (x,y,z) функција U дочирише свуја екстремна вредности.

Ово је посматрано тоље ако је њена вредност вр. ако U зависи само од x,y

$$U = U(x,y)$$

онда ће на шему које обједава једначинама 1) функција U имати свуј максимум ако је

$$\frac{\partial^2 U}{\partial x^2} \frac{\partial^2 U}{\partial y^2} - \left(\frac{\partial^2 U}{\partial x \partial y} \right)^2 > 0$$

а осим тога

$$\frac{\partial^2 U}{\partial x^2} < 0$$

функција U тиме на шему (x,y) дују минимуму вредности ако је

$$\frac{\partial^2 U}{\partial x^2} \frac{\partial^2 U}{\partial y^2} - \left(\frac{\partial^2 U}{\partial x \partial y} \right)^2 > 0$$

а осим тога

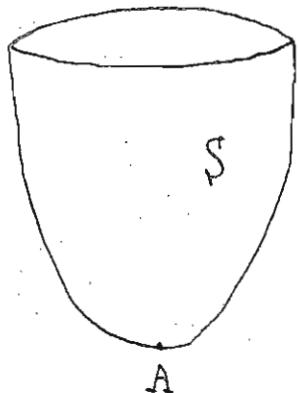
$$\frac{\partial^2 U}{\partial x^2} > 0$$

функција U неће имати ни максимума ни минимума ако постоји репулса

$$\frac{\partial^2 U}{\partial x^2} \frac{\partial^2 U}{\partial y^2} - \left(\frac{\partial^2 U}{\partial x \partial y} \right)^2 < 0$$

Постапајмо прво први случај ако у посматрану равнотеже функција U дочирише свуј максимум. Помери-мо ли према посматрану (x,y) координату

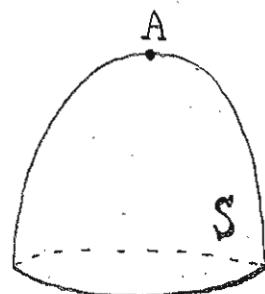
шарку бесконечно мало, то не сила која буде на њу у томе новом пољу жају дејствовања бити највећа пре него архим пољу (х.у), јер је и то што пре показали сила је највећа на ову страну. На њу функција сила ради, па кадо је у (х.у) максимум, па ће и сила бити највећа пре него шарки. Но све вако за сваки суседни пољај шарке (х.у). Зато ће тобилка шарка ако ју потерети бескрајно мало из пољаја (х.у), па ју аустини самој себи, бринути се у свој шарки пољу. Нај пољај биће пре томе пољај тобилке равнотеже. И пр. кадо се тобилка шарка налази у чинијарачкој стени суда \$, онда ће најнижи пољај \$ па ту суда бити пољај тобилке равнотеже. Потерети из тога пољаја и тобилка сама себи.



Лави у чинијарачкој стени суда \$, онда ће најнижи пољај \$ па ту суда бити пољај тобилке равнотеже. Потерети из тога пољаја и тобилка сама себи.

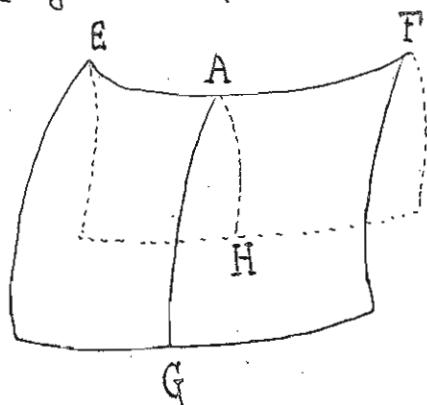
брка се ожеј у пољај \$.

Уогашо други случај када у пољају (\$.) функција \$ постизава свој минимум. Потерети ли сила тобилку из тога пољаја (\$.), то ће сила која на њу дејствује на овој пољају бити највећа највећа пољаја (\$.) јер је сила највећа на ову страну на коју функција сила ради. Зато ће тобилка шарка остављена у томе новом пољају самој себи удавити се из пољаја (\$.). Зато је месија (пољај где функција сила постизава минималну бреџност пољају надиле равнотеже). И пр. напаси ли се тешка тобилка шарка најнижи пољај \$, па ће и тобилка сама себи удавити се из пољаја (\$.).



Уогашо трећи случај када су до душе услови 1) задовољени, али када функција сила

У једној топоткију не долази до њене нормалности и минималну вредност. Отида да у оквиру тога топоткија (х,y) постоји једна област у којој је симетрија сима и таква да је у топоткију (х,y), па не се добија тачка штампа у тој области вранијим нападом топоткију (х,y), али не се уз топоткиј (х,y) нападом и друга област у којој је симетрија сима већа него у топоткију (х,y), па не се добија тачка штампа у тој области удављавајши сима од себе од топоткија (х,y). Нпр. на скупиниј обвршити има



није EF она се враћа у топоткију A, а штампа вуже низ јукоји се удављује од топоткија A.

Штампа тобилата штампа у топоткију A.

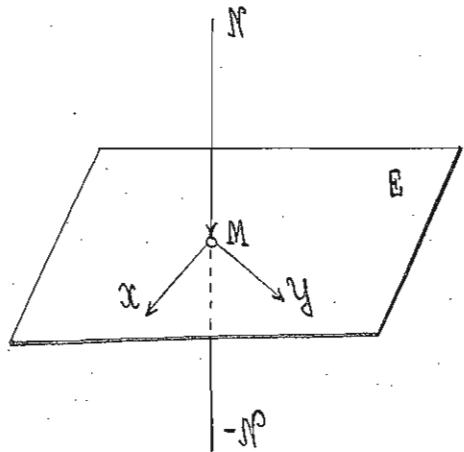
Штампа топоткију равнотеже који унутрашња штампа широком случају.

Штампа вуже ли-

није EF она се враћа

Марка ћезонија на обвршиту.

До сада смо претпоставили да је тобилата штампа у једној кретачици обвршиту симболија, али се често ствари дешава да је кретаче тобилате штампе веома за извесне услове. Џедан од тих услова је нпр. да је тобилата штампа присује да се креће у једној зиданој обвршити коју не може да остави али јој у кретачици у самој обвршити не стије никакве преграде на путу. Истичамо услове равнотеже у штамбом случају, а претпоставимо прво да је тобилата штампа присује да се креће по обвршити E. Тобилата штампа нека се напади у топоткију M. Онда једна сима K која је у једној топоткију нормална на равнику E неће бити у штампу да мо-



што утврђујем симетрију M у правцу x или у другом правцу y .

Чимо је то случај може се поделити шарнира на неподвижи на једној равнини, и то се налази на тај јединствених подвршици; онда можемо бесконачано мали дао подвршице у оквирни шарнире M стварајући дајући једне, па симетрије M која буде нормална на тај да ће бити у шарниру да поделити шарнире аутери из тога положаја.

Понекада се поделите шарнира налази у положају M у равнистежи, па знати да једна је равнина E или подвршица у оквирни дејствије на неком симетрији

билој шарнире аутери из положаја M . То следи из аксиоме симетрије с обзиром на шарнире M , јер имена збире не савршено симетрије тимељи разнота да се поделите шарнире аутери

№ 100 прописаних правца ($-M$), па да шо нијшта више симетрија симетрија M је симетрија $-M$ због њеног реалног или симетрији подвршице. Повећаво ли симетрију M , то ће се у истој мери повећати и симетрија. Иако си претпостављавамо да су сви шарници подвршице са којима имамо посни у рачунатој механици симетрију кружни, то претпостављавамо да и симетрија подвршице такве бити производи велики. У природи имају то случај већ једнога сваког шарнира има свогу тродимензију. Јасно је да ће симетрија подвршице подвршице највећи само на једну страну да подвршице. Иако и пр. поделите шарнире која се налази на подвршици једног кружни шарнира имају у шарниру да подвршице симетрији на окој страни на једној тој шарниру

формулацијом симетрији употребе за равнистежу поделите шарнире која је присује да се изреће то подвршице.

$$F(x, y, z) = 0$$

У токукају (x, y, z) су координати чланица
који се нормални на површину у тој
такои затвара са координатним о-
сама јединици, ако означимо са

$$\lambda = \frac{1}{\sqrt{\left(\frac{\partial F}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial F}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial F}{\partial z}\right)^2}}$$

обиме

$$\cos \alpha = \lambda \frac{\partial F}{\partial x}$$

$$\cos \beta = \lambda \frac{\partial F}{\partial y}$$

$$\cos \gamma = \lambda \frac{\partial F}{\partial z}$$

Односно једните нормале ће бити пра-
ћенијем на ту површину, па ако вен-
тику ту је витија или жетов интензи-
тет означимо са M , па су координатне
жетове паралелне са координатним о-
сама

$$M \cos \alpha = M \frac{\partial F}{\partial x}$$

$$M \cos \beta = M \frac{\partial F}{\partial y}$$

1)

$$M \cos \gamma = M \frac{\partial F}{\partial z}$$

ако у тиме токукају (x, y, z) дејствује
још и да јединицу тачке сим обе оштаре
аксе P сује су координате x, y, z , па
ће се јединица тачке називати у рав-
ношенији ако је збир координатних у
сва три правца координатних оса
раван тури π . ако буде било

$$x + M \frac{\partial F}{\partial x} = 0$$

$$y + M \frac{\partial F}{\partial y} = 0$$

$$z + M \frac{\partial F}{\partial z} = 0$$

2)

Из једначине 1) и једначине 2) можемо
одредити следеће четири неизвесне
кофицијенте:

$$P, x, y, z$$

и.ј. наци токукај равношесте јединице
такве и вентику витија површине.

Кад насе ту вентику M ће интре-
сје и то првакији токукај (x, y, z) , он-
да немо узети једначину 1) и сре-

две јединицe 3) када стечују из јединицe 2)

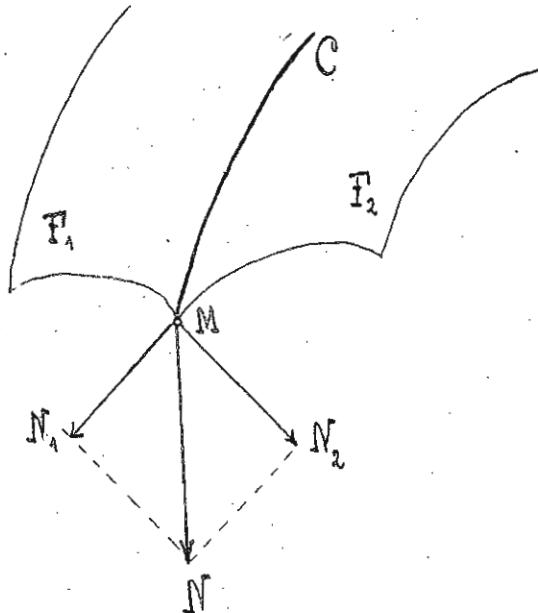
$$x : \frac{\partial f}{\partial x} = y : \frac{\partial f}{\partial y} = z : \frac{\partial f}{\partial z}$$

3)

Мобилна тачка везана за једну криву

Ово је мобилна тачка која при-
чиња да се креће по једној задатој
кривој, утица на спољно превлађивање си-
ла \vec{P} која буде стварања нормалног на-
помју кривој. Иако биши у смислу да
мобилну тачку обмери дуж ће криве,
јер посматрају симетрију елементарне криве може-
мо сточијати и као елементарне праве,
 па због симетрије обзиром на силу \vec{P} .
Нека тачка разлог да се мобилна
тачка покреће пре налево или на
десно. Зато не остварју криве биши увер-
ног на њу криву, а уз ову рав-
ниште да ће остварју буџе по величини
и по правцу једине силе \vec{P} .

формулацијата на координатите
и услове равнотеже. Једначината за
ве φ на која је
нормалта што
присилена да
се крне нека
бидејќи



нов пресел површината

$$F_1(x, y, z) = 0$$

и

$$F_2(x, y, z) = 0$$

У производниот споменаку M је нормала на
ве нормалата на тука криву, па да може
да јасно видимо у две компоненти N_1 и N_2
од којих је прва нормалата на површината
 F_1 , а друга на површината F_2 . Косинуси
членови што има нормалата прве површините

западира со координатите осама јеста-
ки се

$$\cos \alpha_1 = \lambda_1 \frac{\partial F_1}{\partial x}$$

$$\cos \beta_1 = \lambda_1 \frac{\partial F_1}{\partial y}$$

$$\cos \gamma_1 = \lambda_1 \frac{\partial F_1}{\partial z}$$

тога ќе

Ми можемо пре-
ми помошни
и сматрати

$$\lambda_1 = \frac{1}{\sqrt{\left(\frac{\partial F_1}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial F_1}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial F_1}{\partial z}\right)^2}}$$

Косинус членови што има нормалата на друга
тука површината западира со координатите
осама јеста-ки се

$$\cos \alpha_2 = \lambda_2 \frac{\partial F_2}{\partial x}$$

$$\cos \beta_2 = \lambda_2 \frac{\partial F_2}{\partial y}$$

$$\cos \gamma_2 = \lambda_2 \frac{\partial F_2}{\partial z}$$

тога ќе

$$\lambda_2 = \frac{1}{\sqrt{\left(\frac{\partial F_2}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial F_2}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial F_2}{\partial z}\right)^2}}$$

Оно у време кога M_1 и M_2 интензитети оба оптичка, па ће компоненте првог оптичка бити

$$\lambda_1 M_1 \frac{\partial F_1}{\partial x} ; \lambda_1 M_1 \frac{\partial F_1}{\partial y} ; \lambda_1 M_1 \frac{\partial F_1}{\partial z}$$

а компоненте другог оптичка

$$\lambda_2 M_2 \frac{\partial F_2}{\partial x} ; \lambda_2 M_2 \frac{\partial F_2}{\partial y} ; \lambda_2 M_2 \frac{\partial F_2}{\partial z}$$

Оно у положају M дејствују на тобилу тачку сила F чије су компоненте X, Y, Z па ће услови равнотеже у положају M бити изражети тако да збир свих компонената у сва три правца буде раван нули. Зато једначине

$$X + \lambda_1 M_1 \frac{\partial F_1}{\partial x} + \lambda_2 M_2 \frac{\partial F_2}{\partial x} = 0$$

$$Y + \lambda_1 M_1 \frac{\partial F_1}{\partial y} + \lambda_2 M_2 \frac{\partial F_2}{\partial y} = 0$$

$$Z + \lambda_1 M_1 \frac{\partial F_1}{\partial z} + \lambda_2 M_2 \frac{\partial F_2}{\partial z} = 0$$

представљају описане тачки критеријум

за равнотежу тобиле у тродимензионалном простору (x, y, z). Из једначина 1) и 2) могу се одредити сви неизвестни коштини: x, y, z, M_1 и M_2 и већ поменутају равнотеже и величина оптичка.

Условима за равнотежу тобиле тачке на заданој линији можемо, ако се могу израчунати тајни коштини диференцијали dx, dy и dz , даши и овај однос: Косинус углова што је тангенцијална криве у положају (x, y, z) затвара са координатним осама једнаки су:

$$\cos \alpha_1 = \frac{dx}{ds}$$

$$\cos \beta_1 = \frac{dy}{ds}$$

$$\cos \gamma_1 = \frac{dz}{ds}$$

2) Уколико ли је тобилу тачку сила F са компонентама X, Y, Z , па је косинус углова што је та сила затвара са координатним осама једнаки

$$\cos \alpha_2 = \frac{x}{\rho}$$

$$\cos \beta_2 = \frac{y}{\rho}$$

$$\cos \gamma_2 = \frac{x}{\rho}$$

Услов равнотешке је такј да првачу сине ρ стави нормалито на шангенити, а такј је услов аналогични изражен јединагином

$$\cos \alpha_1 \cos \alpha_2 + \cos \beta_1 \cos \beta_2 + \cos \gamma_1 \cos \gamma_2 = 0$$

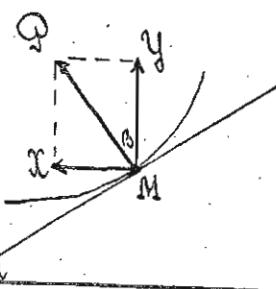
или обзиром на пређашње јединагине

$$x dx + y dy + z dz = 0 \quad 3)$$

Задовољавају ли координате x, y, z јединагину 3) то оне обраћују поседујују равнотешке.

Ако је крива линија равна кри-
ва, па њену равнину одаберемо за
равнину XY. Намет координатни систем
јединагине 3) добија облик

$$x dx + y dy = 0 \quad 3)$$



Значење јединагине 3)
следије из слике. У
појезију ће преда се
на ρ сини нормалити
на шангенити.

На шангенити ће криве

и.ј. мора бити

$$\alpha = \beta$$

а тада је

$$\operatorname{tg} \alpha = \frac{dy}{dx}$$

$$\operatorname{tg} \beta = \frac{x}{y}$$

$$\frac{dy}{dx} = \frac{x}{y}$$

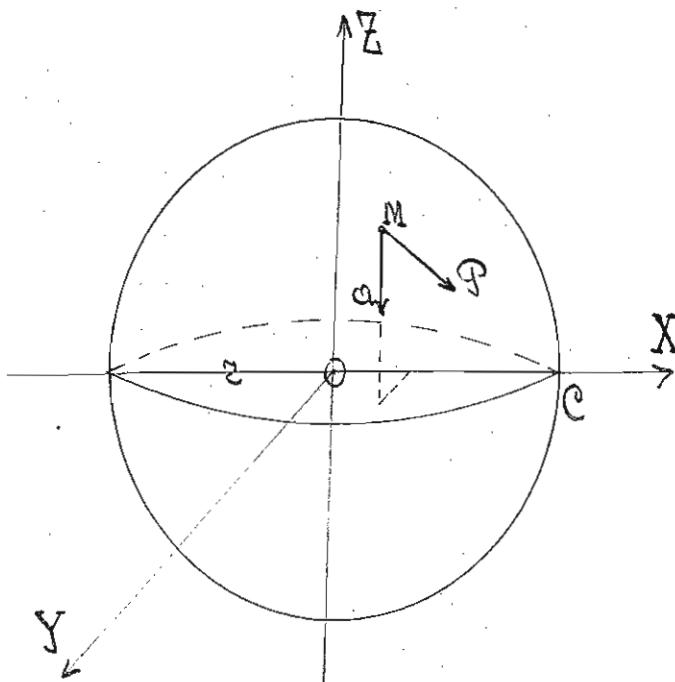
што је

из којег је услова следије јединагина 3).

Примери:

1. На купли ћадијса је напаси се
шестка материјална тачка тежиште. Ота је
приводијена су једне непомните тачке и обра-
чије куплије сопством инверзну промору-
нитном кубусу одстапања од те тачке. Нека
се наће на обршини купле систем о-
них крива на којима се јубилна тачка
у сваком посеку налази у равнотешки.

Непомните тачки имена буде С.
Отида је сина ρ којом ова приводни



Модулът на
нормалата
 $n(x,y,z)$ ѝ егнаже
ка

$$n = \frac{r}{\|r\|}$$

или ико 0-
значимо

$$\|r\| = R$$

оттога је

$$n = \frac{R}{R} \hat{r}$$

Коинчеси ют-

мба ико их правене сине \hat{r}
започвала са
координатите осами ѝ егнажати са

$$\hat{x} = \frac{\hat{r} - x}{R}$$

$$\hat{y} = \frac{y}{R}$$

$$\hat{z} = \frac{z}{R}$$

Запто са коинчесите сине \hat{r} ѝ егнажате

$$P_{\text{норм}}(x, \hat{r}) = R \frac{\hat{r} - x}{R^2}$$

$$P_{\text{норм}}(y, \hat{r}) = -R \frac{y}{R^2}$$

$$P_{\text{норм}}(z, \hat{r}) = -R \frac{z}{R^2}$$

На модулът на нормалата действува сен това же-
на шестита a у инцидентния правец все \hat{z} ;
запто са компонентите x, y, z резултантите
сина сюже действувају на модулът на нормалата
јегнажате

$$\hat{x} = R \frac{z - x}{R^2}$$

$$\hat{y} = -R \frac{y}{R^2}$$

$$\hat{z} = -R \frac{z}{R^2} - a$$

Елементни криви на сюже са модулът на
нормалата наливи у сваки нормалата у равни-
шети нюрају зачуванавати време пре-
помощем си си услов

$$dx + dy + dz = 0$$

И то је запто заметом

$$\frac{R}{R^2} [(z - x) dx - y dy - z dz] - a dx = 0$$

d је означаваше теголиста C и M , сюже имају

координате $C(z, 0, 0)$ и $M(x, y, z)$. Зато је

$$d^2 = (z-x)^2 + y^2 + z^2$$

та прсјачка јединица јубија облике

$$\frac{zdx - (xdx + ydy + zdz)}{[(z-x)^2 + y^2 + z^2]^2} = \frac{a}{R} dx$$

Овима условима морају даљински елементи прстене криве, која се симетрија налази на површини купе чија је јединица

$$x^2 + y^2 + z^2 = \xi^2$$

Елементни криве морају према овим даљинским и јединицама између јубијама диференцирањем јединица 2)

$$xdx + ydy + zdz = 0$$

што ће јединица 1) јубија имати облик

$$\frac{zdx}{[(z-x)^2 + y^2 + z^2]^2} = \frac{a}{R} dz \quad 3)$$

Именитоју ове јединице можемо да имамо, и други облици јер је он јединог изразу

$$\underbrace{[\xi^2 - 2\xi x + x^2 + y^2 + z^2]}_{\xi^2} = [\xi^2 - 2\xi x]^2 = 4\xi^2(z-x)^2$$

ако јединица 4) пресави у јединицу

$$\frac{dx}{(z-x)^2} = 4\xi \frac{a}{R} dz$$

1) Интеграција ове јединице даје

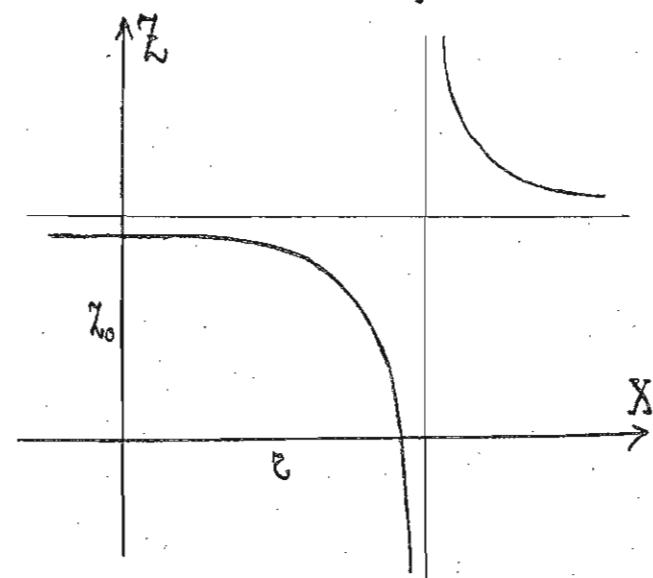
$$\frac{1}{z-x} = 4\xi \frac{a}{R} (z-z_0)$$

Тде је z_0 константа. Зато су јединиците криве највиша се подије јубија налази у равнотежи између ове јединице

$$\begin{aligned} x^2 + y^2 + z^2 &= \xi^2 \\ (z-x)(z-z_0) &= \frac{R}{4\xi a} \end{aligned} \quad 5)$$

Друга од ових јединица изједначава да су пројекције шеширија на купли у равници XZ хиперболе

$$\begin{cases} x=\xi \\ z=\infty \end{cases}$$



$$\begin{cases} z = z_0 \\ x = \infty \end{cases}$$

Задат је z_0 промиваша константа, па
имамо систем парних којији
са. Вртичанта којији имају асимптоту
је непомнита. Пратеће криве на површи
су криве у којима
површита која је одредила којији
а тендернији паралелни су и
пресека површиту које.

2° Материјална тачка којији a
весата је тачком којем претходију
О. Непомните са којетом a ; нека се на-
ђе систем оних површина на којима
се тобилна тачка a утицајем оних су-
ла напави у равнојеси.

Контур окојем је ће некаде на-
пави у тачки О; витка је тобилна тачка
у сваком свом поноћију привидно
којом a време тачки О. Означити ли
одушевљавање

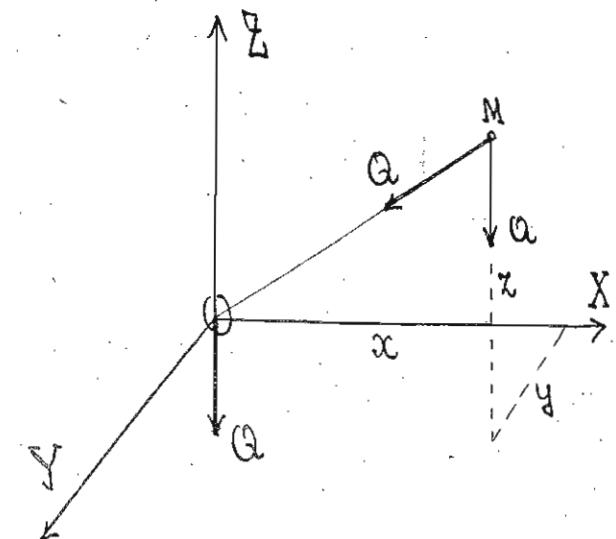
$$\overline{OM} = g$$

то су компоненте
које симе јед-
наке

$$-Q \frac{x}{s}$$

$$-Q \frac{y}{s}$$

$$-Q \frac{z}{s}$$



На тобилну тачку дјешавује сим тиста жеста
тежина a ; збогу су компоненте резултант-
не свих сима јединаке

$$x = -\frac{x}{s} Q$$

$$y = -\frac{y}{s} Q$$

$$z = -\frac{z}{s} Q - a$$

Површите на којима ће се тобилне тачке
тако да утицајем оних сима напави-
ти у равнојеси морају задовољавати
услов да је у свакој којији тачки ре-
зултантна сима нормална на површи-

It. Ako mi sile deriviraju od funkcije
cije suva, onda ne mi tvorište, kao
sto smo trebao, bili erbito-
nenjajte tvorište. Nekova je jed-
nacina

$$U = \text{const.}$$

ili u diferencijalnom obliku

$$dU = 0$$

ili vremena pređivanjem je

$$dU = \frac{\partial U}{\partial x} dx + \frac{\partial U}{\partial y} dy + \frac{\partial U}{\partial z} dz$$

ili

$$dU = X dx + Y dy + Z dz$$

Zato ne diferencijalna jednacina
tvorećih tvorišta bili

$$X dx + Y dy + Z dz = 0$$

Da možemo us poslednjih navedenih
formirati, da je vira

$$-\frac{Q}{g}(X dx + Y dy + Z dz) - a dx = 0$$

It. rastav je

$$x^2 + y^2 + z^2 = g^2$$

može

$$x dx + y dy + z dz = g ds$$

Zato imamo jednacinu

$$-Q ds = a dx$$

Ova se jednacina može uvrstiti i napisati je

$$-Q s = a(z - z_0)$$

gdje je z_0 konstanta, ili kvadriranjem

$$s^2 = \left(\frac{a}{Q}\right)^2 (z - z_0)^2$$

ili

$$x^2 + y^2 + z^2 = \left(\frac{a}{Q}\right)^2 (z - z_0)^2$$

Ovo je jednacina sistema tvorećih
tvorišta i ona sadrži u sebi proizvodnu
konstantu $\frac{a}{Q}$. Označimo

$$\frac{a}{Q} = m$$

to je presek tih tvorišta sa koordi-
natinom ravniom XZ predstavljen jed-
nacinom

$$x^2 + z^2 = m^2 z^2 - 2m^2 z_0 z + m^2 z_0^2$$

ili

$$x^2 + (1-m^2) z^2 + 2m z_0 z = m^2 z_0^2$$

Ova jednacina predstavlja konicu na-

Или:

ано је

$$m=1$$

или:

$$a = Q$$

онда је ивиј пресек паралелна; ано је
 $m < 1$.

или:

$$a < Q$$

онда је пресек енвига; ано је
 $m > 1$

или:

$$a > Q$$

онда је пресек хипербола.

Оитамура

материјалне марке.

Једноравнне кретања

Ужише ли на тобилу што су
сина представљена вектором \vec{r} које су
координате x, y и z , па означимо ли
вектори инцидентије тобиле шаре
са \vec{r} , па су координате шта вектора
время пређашњем

$$\frac{dx}{dt}, \frac{dy}{dt}, \frac{dz}{dt}$$

Означимо ли масу тобиле шаре са m ,
 па добивамо једначина

$$\vec{F} = m \vec{a}$$

Из ове векторске једначине следују сре-
гђене три независне једначине

$$m \frac{dx}{dt} = x$$

$$m \frac{dy}{dt} = y$$

$$m \frac{d^2 z}{dt^2} = F$$

Ове једначине зову се једначине кретања тобилите марке.

Означимо ли са τ вектор који је када тобилте марке, па је векторијелни облик једначине кретања

$$m \frac{d^2 \tau}{dt^2} = F$$

Определији кретање материјалне марке знати што су једначине кретања изразити је у координате x, y, z као функције времена. У то име творају једначине x, y, z било знатије и.ј. током знати утицајем неких сила креће се тобилка марка. Је величине току било функције времена следећег облика

$$x = f_1(x, y, z, x', y', z', t)$$

$$y = f_2(x, y, z, x', y', z', t)$$

$$z = f_3(x, y, z, x', y', z', t)$$

Ако t знати време а x', y', z' извоне да

времену. Комбинацијом једначина 1) и 2) добијамо према томе три диференцијалне једначине другог реда, па ће да има шестеро парних једначина сајакашући је себи шест првињских констаната и шестим следећим облицима

$$x = \varphi(C_1, C_2, C_3, C_4, C_5, C_6, t)$$

$$y = \psi(C_1, C_2, C_3, C_4, C_5, C_6, t)$$

$$z = \chi(C_1, C_2, C_3, C_4, C_5, C_6, t)$$

одакле ће

$$x' = \varphi'(C_1, C_2, C_3, C_4, C_5, C_6, t)$$

$$y' = \psi'(C_1, C_2, C_3, C_4, C_5, C_6, t)$$

$$z' = \chi'(C_1, C_2, C_3, C_4, C_5, C_6, t)$$

Потпујући да су њено посматране определене величине и.ј. условима кретања у једном узетом моменту

$$t = t_0$$

Ако нам је у том моменту знати положај тобилте марке и вектор је њене државе,

Онда су им познате свим којеће величине:

3a

$$t = t_0$$

$$x = x_0$$

$$y = y_0$$

$$z = z_0$$

$$\frac{dx}{dt} = v_x^0$$

$$\frac{dy}{dt} = v_y^0$$

$$\frac{dz}{dt} = v_z^0$$

Иако се

$$C_1 = \Phi_1(x, y, z, x', y', z', t)$$

$$C_2 = \Phi_2(x, y, z, x', y', z', t)$$

$$C_6 = \Phi_6(x, y, z, x', y', z', t)$$

4)

Све једначине или једначине иницијалне одлука у којима свака садржијава само једну константу, зову се први интегријани једначина кретања. Ако се шестарале имено, онда можемо одредити координате и кошеве извоге као функције времена.

Тде су v_x^0 , v_y^0 , v_z^0 које су већ броје у којемом моменту. Али имамо ћеши услова да их применимо на једначине 3) ако се ове који решити, онда ће им бити могуће одредити величине које су константе, као што су координате, кошеви и извога у времену. На шах најин добијамо све једначине

Изведено саја тачке осовите
штоа вектора квантитета крета-
ња. Једначинама кретања

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = \ddot{x}$$

$$m \frac{d^2y}{dt^2} = \ddot{y}$$

$$m \frac{d^2z}{dt^2} = \ddot{z}$$

можемо даши следећи облике

$$\frac{d}{dt} \left(m \frac{dx}{dt} \right) = \ddot{x}$$

$$\frac{d}{dt} \left(m \frac{dy}{dt} \right) = \ddot{y}$$

$$\frac{d}{dt} \left(m \frac{dz}{dt} \right) = \ddot{z}$$

Ове једначине назују се су диферен-
цијални квадратни који се наше вект-
ора квантитета кретања по време
једнаким којима резул-
татне сина које чини да тобилу
шару или да је диференцијални кво-

Вектор квантитета кретања

Ако је маса тобиле m ,
онда називамо вектором квантитета
кретања онак вектор који садијамо
ако вектор је брзите тобиле шаре
самојежимо са масом m , даје вектор.
 $\vec{m}\vec{v}$

Када је m сопствита величина, то ће
вектор $\vec{m}\vec{v}$ имати исти правци као
и вектор \vec{v} . Нако су компоненте
вектора \vec{v} биле времена преминим

$$\frac{dx}{dt}, \frac{dy}{dt}, \frac{dz}{dt}$$

то ће компоненте вектора квантит-
ета кретања бити

$$m \frac{dx}{dt}, m \frac{dy}{dt}, m \frac{dz}{dt}$$

изменати вектора квантитетите кретања по времену јединак резултантни сила

Овој се симе каде што су на мебиту што су држане у равнотежи и.ј. ако

$$x=0$$

$$y=0$$

$$z=0$$

онда следује из претходних резултата

$$m \frac{dx}{dt} = J$$

$$m \frac{dy}{dt} = B$$

$$m \frac{dz}{dt} = C$$

тога су J, B и C резултатите.

И остатичном моменту вектора квантитетите кретања обзиром на тој што су формулисани интересантите време каде немоје да су дружи променливачи. Овој се добија најка напави у положају (x, y, z) или ако је вектор који је положај r , онда

је остатични моменти вектора квантитета кретања тај јединак

$$M = [x \cdot m \cdot \omega] = m [x \cdot \omega] \quad 1)$$

Компоненте M_x, M_y и M_z тога остатични моменти бидеју време што се подједнаки терминалне стапацне израза

$$M = m \begin{vmatrix} i & j & k \\ x & y & z \\ \frac{dx}{dt} & \frac{dy}{dt} & \frac{dz}{dt} \end{vmatrix}$$

и.ј.

$$M_x = m \left\{ y \frac{dx}{dt} - z \frac{dy}{dt} \right\}$$

$$M_y = m \left\{ z \frac{dx}{dt} - x \frac{dz}{dt} \right\} \quad 2)$$

$$M_z = m \left\{ x \frac{dy}{dt} - y \frac{dx}{dt} \right\}$$

Ове резултате тоги смо видио најсамо употреби. Ако се једните за остатичне моменте. Диференцирајмо ове изразе по времену, добијамо

$$\frac{dM_x}{dt} = m \left\{ \frac{dy}{dt} \frac{dx}{dt} + y \frac{d^2x}{dt^2} - \frac{dx}{dt} \frac{dy}{dt} - z \frac{d^2y}{dt^2} \right\}$$

или

$$\frac{dM_x}{dt} = m \left(y \frac{d^2x}{dt^2} - z \frac{d^2y}{dt^2} \right)$$

a.f.

$$\frac{dM_x}{dt} = yz - zx$$

$$\frac{dM_y}{dt} = zx - xy$$
3)

$$\frac{dM_z}{dt} = xy - yx$$

Ове једначинеказују да су диференцијални квадратни геометријски моменти вектора квантитета кретања једнаки стапањима моменту сile \vec{F} која дејствује на тобилку коју обзиром на изорудитеље се.

До овог резултата долги су били и дуготрајије што је векторске аналисе: Из једначине 1) следије

$$\frac{dM_x}{dt} = m [yz] + m [xy] = [xm]g = [r \vec{p}] \quad 4)$$

Ова једначинаказује да је диференцијални квадратни моменти M у времену једнаки стапањима моменту силе \vec{F} обзиром на тачку O. Једначина 4)казује даље што и што једначине 3).

Ово сина \vec{F} која чини на моменту тачке пропаси кроз осу \vec{z} , отуда је њен стапањи момента обзиром на ту осу једнак нули; због је у том случају

$$xy - yx = 0$$

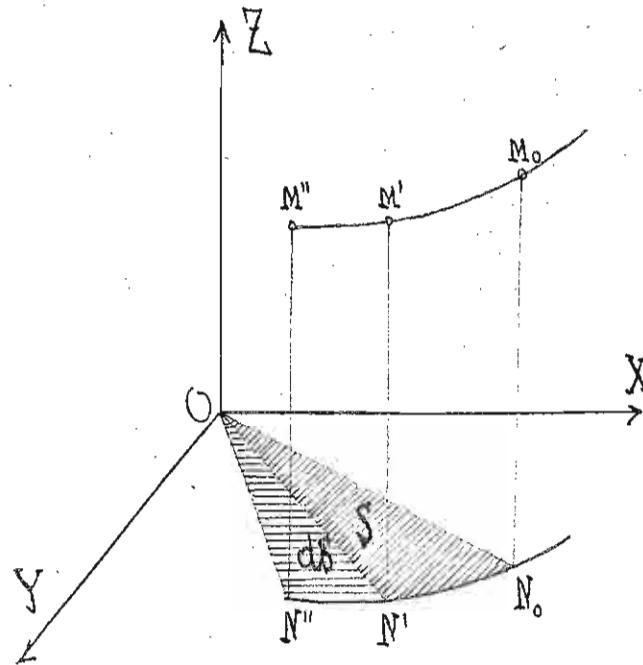
иа из постепене од једначине 3) следије

$$M_2 = C$$

Тако је C константа, па је због према једначини 2)

$$m \left(x \frac{dy}{dt} - y \frac{dx}{dt} \right) = C$$

Ова једначина има једно што се сматра темперијско значење. Модулна величина нека бације стапању $M_0 M$. У времену t_0 нека се тачка у положају M_0 ; у времену t у положају M' , а у време-



јејиту површина S , па ће та површина имати да је радиус вектор ваном у неком времену од то да ће бити предсетејвала површином S , док је у неком времену времена dt описао радиус вектор површину dS која је једнака површини дефинисанијим суженом прстену $ON'M''$. Ако су координате положаја M' : x, y, z , онда су координате пане N' : $x, y, 0$, а координате пане M'' : $x+dx, y+dy, 0$. Збога је површина тврдна прстена

да је $t+dt$ у положају M' . Пројектовано на плоскосту у равнику XY , то радиус вектор ON' описује при кретању ту бинке пане.

$$dS = \frac{1}{2} \begin{vmatrix} x & y \\ x+dx & y+dy \end{vmatrix} = \frac{1}{2} (x dy - y dx)$$

да је због тога

$$\frac{dS}{dt} = \frac{1}{2} \left(x \frac{dy}{dt} - y \frac{dx}{dt} \right) = \frac{1}{2} \frac{C}{m} = C,$$

где C , означава јединицу константу. Ова јединица указује да је брзина којом се нека површина S за време неколико кратких промене пане константна, а то значи да у случају када сима која утиче на радијалну пану пропади искапто кроз осу Z , да радијус вектор ON' описује у једнаким временама времена једнаке површине. Обрнуто: ако се радијална панка креће тако да пројектуја једнаки радијус вектора у равнику XY описује у једнаким временама времена једнаке површине т.ј.

Када је

$$\frac{1}{2} \left(x \frac{dy}{dt} - y \frac{dx}{dt} \right) = C$$

Онда следује диференцирањем све једногашине

$$\frac{dx}{dt} \frac{dy}{dt} + x \frac{d^2y}{dt^2} - \frac{dy}{dt} \frac{dx}{dt} - y \frac{d^2x}{dt^2} = 0$$

има

$$xm \frac{d^2y}{dt^2} - ym \frac{d^2x}{dt^2} = 0$$

има

$$xy - yx = 0$$

Последња једначинаказује да је сваки
момент сопствен φ која утиче
на добитну тачку сабирањем на осу z
једнак нули или да сва сопствена φ пра-
вљави непресцијално кроз осу z .

Центрирање сире.

Пролази ли сва φ која утиче
на добитну тачку сопствено кроз једну
непресцијалну тачку простира онда тачку
сопствену називамо центрираном сиром.

Сада бројимо ту непресцијалну тач-
ку простира за једнотну тачку која се
координатнијо систему; онда ће сваки
моментни φ сопствен сабирањем на
све три све битне једнате нули, јер сва
сопствене φ који нажају кроз све три
све. Зато ће бити

$$yz - zy = 0$$

$$zx - xz = 0$$

$$xy - yx = 0$$

и то ће због тога, према претходњем, по-
свакијанији једногашине

$$\frac{1}{2} \left(x \frac{dy}{dt} - y \frac{dx}{dt} \right) = C_1$$

$$\frac{1}{2} \left(y \frac{dx}{dt} - x \frac{dy}{dt} \right) = C_2$$

$$\frac{1}{2} \left(x \frac{dx}{dt} + y \frac{dy}{dt} \right) = C_3$$

Помножимо их прву од ових једначина са x , другу са y , трећу са y , па их садеримо, па добијамо

$$C_1x + C_2y + C_3y = 0$$

Ова једначинаказује да амплитуде тројице пажи у равници која пролази кроз тачките које су у координатној системи. Амплитуда тројице пажи према тачке у равници која пролази кроз центар сима и иницијални вектор бројте.

Из претходних једначина следије

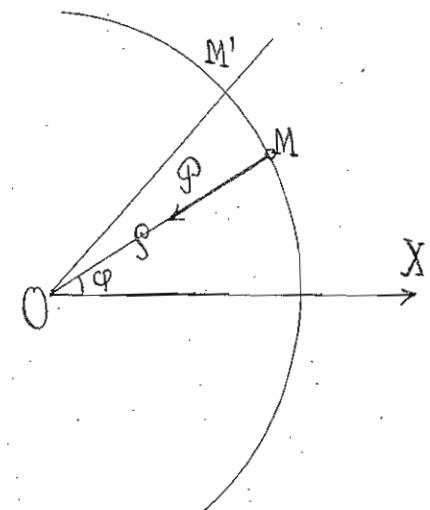
$$\frac{d\beta_x}{dt} = f$$

$$\frac{d\beta_y}{dt} = g$$

$$\frac{d\beta_z}{dt} = 0$$

- 5). где t, β, C значе временски део, а $\beta_x, \beta_y, \beta_z$ обршите што их пројекција радиус вектора у координатној равници Yz, ZX, XY означавају. Када пројекције радиус вектора у све три координатне равнице описују у једнаким временским временима једнаке тобриште, па не сам тај радиус вектор описивати у равници али се у једнаким временским временима једнаке тобриште. За овака резултантна тежишта једнакоставније ће бити: Одајемо равнику амплитуде за равнику спло. Честитар сима која буде O .

Кроз ту тачку O пропади симетрија сима φ која утиче на тројицу пажи. Означимо ли радиус-вектор са r и члан што та



он са произведеноја од избраном вектором \vec{x} и
равнини чијије знатворе са \vec{g} . Растави-
мо ги силу \vec{P} и компонентите P_x и P_y од
којих прва паѓа у правец радиус-ベк-
тора а друга има нормалото на тај
правец, тој је

$$P_n = 0$$

Извеси сија јединици

$$P_n = m \frac{1}{g} \frac{d}{dt} \left(g^2 \frac{d\varphi}{dt} \right)$$

и да је знатно

$$m \frac{1}{g} \frac{d}{dt} \left(g^2 \frac{d\varphi}{dt} \right) = 0$$

има

$$\frac{1}{2} g^2 \frac{d\varphi}{dt} = \text{const.}$$

Извеси на нејзинији кривини
тако се обично

$$MM' = ds$$

који радиус-бекетар винше у штијерба-
ни dt и.т.ј.

$$\frac{1}{2} g^2 d\varphi = ds$$

$$\frac{ds}{dt} = \text{const.}$$

и да је знатно

Нула сила

Узимај јединичите кривини

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = X$$

$$m \frac{d^2y}{dt^2} = Y$$

$$m \frac{d^2z}{dt^2} = Z$$

и да је након редукција на вектор

$$\begin{aligned} X dx + Y dy + Z dz &= m \left(dx \frac{d^2x}{dt^2} + dy \frac{d^2y}{dt^2} + dz \frac{d^2z}{dt^2} \right) \\ &= \frac{m}{2} dt \left(2 \frac{dx}{dt} \frac{d^2x}{dt^2} + 2 \frac{dy}{dt} \frac{d^2y}{dt^2} + 2 \frac{dz}{dt} \frac{d^2z}{dt^2} \right) \\ &= \frac{m}{2} dt \left[\frac{d}{dt} \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 + \frac{d}{dt} \left(\frac{dy}{dt} \right)^2 + \frac{d}{dt} \left(\frac{dz}{dt} \right)^2 \right] \end{aligned}$$

Одигра се овој

$$X dx + Y dy + Z dz = \frac{m}{2} dt \left[\left(\frac{dx}{dt} \right)^2 + \left(\frac{dy}{dt} \right)^2 + \left(\frac{dz}{dt} \right)^2 \right] =$$

$$= \frac{m}{2} d[v_x^2 + v_y^2 + v_z^2] =$$

$$= \frac{m}{2} d v^2 =$$

$$= d\left(\frac{mv^2}{2}\right)$$

Добили смо дарне једначину

$$xdx + ydy + zdz = d\left(\frac{mv^2}{2}\right)$$

Извраз

$$\frac{mv^2}{2}$$

зовемо живим цином тајности тачке, а након што рачна туже једначине представљамо елементарну разницу. Зато је

$$dv = d\left(\frac{mv^2}{2}\right)$$

однос: Диференцијал живе сине раван је елементарну разницу.

Крене ли се тајноста тачка из положаја M_0 у положај M , па шта ли ће првом положају брзину v_0 а у другом брзину v , то ће интеграција топ-

M_0

же једначине дати једначину

$$J = \frac{mv^2}{2} - \frac{mv_0^2}{2}$$

• Тада J означава тачкану разницу обављену тајнику M . Зато можемо да закључимо: Што виши тајнику једначина је премети живе сине.

Ми смо показали да је тачканска разница једначина што више промени срунчације сина између почетне и крајње тачке путање, па тако на постапајућу тачку дејствију сине које уеришују буј срунчације сина M , па ће тајнијати једначине

$$U - U_0 = \frac{mv^2}{2} - \frac{mv_0^2}{2}$$

Диференција живих сина што их тајноста тачка има у почетку и крајњу тачки путање једначина је диференцијалну вредност срунчације сина у тим тачкама.

Врати ли се тајноста тачка обављеним произвоним тајнијим у до-

житији појавијај или најрај у сењито-
шентујанту твориши ту жејитији појава.
да, отуда не биши

$$U = U_0$$

због тога

$$v = v_0$$

- Мобилна маса брзина се у сењито-
шентујанту твориши ту жејитији појо-
јава увек са ту жејитији брзином.

Проверију јаке сисе извени
дисто појави Велетурске Оналуже па
овој начин: Помножији ли једначину
крећија

$$F = m \frac{dv}{dt}$$

са једначином

$$dv = v dt$$

и то добијамо

$$F dv = m v dv = d\left(\frac{mv^2}{2}\right)$$

или интегријамо

$$\int F dv = \frac{mv^2}{2} - \frac{mv_0^2}{2}$$

Правогунијско крећије.

Учите ли па мобилну масу
једна сиса константног правца, па
онда ли инцијијанти вектор брзине
у правцу те сисе, па не се мобилна
маса крећији у томе правцу.

Локаз: Одељеримо правац и-
ле за осу X; онда су компоненте сисе
у правцима Y и Z равне нули, па због
тога добијају друге две једначине кре-
ћија. Ове једначине

$$m \frac{dy}{dt} = 0$$

$$m \frac{dz}{dt} = 0$$

1)

а касно и компоненте инцијијанских бр-
зина у правцима Y и Z изесавају, па
што сада за моментни $t=0$ ови услови:

за $t=0$

$$\frac{dy}{dt} = 0$$

$$\frac{dx}{dt} = 0$$

Интегрирајуја једначину 1) даје

$$\frac{dy}{dt} = C_1$$

$$\frac{dx}{dt} = C_2$$

Из узето по узору уравнение 2) да ћемо да константе C_1 и C_2 интегрирају дају

$$\frac{dy}{dt} = 0$$

$$\frac{dx}{dt} = 0$$

Потребна интегрирају свих једначина даје

$$y = y_0$$

$$x = x_0$$

Те су y_0 и x_0 константе. Ове једначинеказују да се тробилна тачка креће у праву која је паралелна оси x .

2)

Лаг у безгравитационом простору.

Сва тела у простору материје испуњене су тако што је познато тежи, сила која има вертикалан правец, материја је време дуне и даје свим телима исти атракцију. На сим предизвикнута је једначином

$$G = mg$$

Тде m означава масу тробиле тачке, а g је гравитацију која се на једином месту земље не мења са временом.

Нека тробилна тачка покреће своје покретне у равни O у времену $t=0$ и са почетком брзином $v=0$. Узето да правец силе и почетна поузданост према дуне, то је сима Φ једначина

$$G = +mg$$

ta je zavio jednogata kretanja

$$m \frac{d^2s}{dt^2} = mg$$

Integracija ove jednogata gaje

$$\frac{ds}{dt} = gt + C$$

Na rečeno je

$$s(t=0)$$

$$\frac{ds}{dt} = v(t=0) = 0$$

može

$$v = \frac{ds}{dt} = gt$$

Primjedba: integracija ove jednogata gaje

$$s = \frac{1}{2}gt^2 + C$$

Mjerimo li slijedi učinak na je

$$s(t=0)$$

$$s = 0$$

može

$$s = \frac{1}{2}gt^2$$

Verzurirana kretanja u lini.

Možnosti kretanja: kretanje u vrijemenu $t=0$ začinjeno slobodno kretanje verzurirano u lini s početnom brzinom $v=v_0$ i početno vrijeme od nule kretanje verzurirano u lini, tada je zbroj tih dva

$$s(t=0)$$

$$s = 0$$

Cilja G učinak učinak na
možnosti kretanje imat će oblik
prošivani početnim vrijednostima od s , tada
zavio moramo da dobijemo

$$G = -mg$$

ta jednogata kretanja dobija oblik

$$\frac{d^2s}{dt^2} = -g$$

Integracija ove jednogata gaje

$$v = \frac{ds}{dt} = -gt + C$$

ако применити иницијални услов дубијања

$$v_0 = 0$$

тада добијамо

$$v = v_0 - gt$$

или

$$\frac{ds}{dt} = v_0 - gt$$

Интеграција ове једначине даје

$$s = v_0 t - \frac{1}{2} g t^2 + C,$$

приметимо ли други иницијални услов што добијамо

$$C_1 = 0$$

тада добијамо

$$s = v_0 t - \frac{1}{2} g t^2 \quad 2)$$

Штавиши ли сад за време што та тобилота пада премда да се постигне до свог највишег положаја, што то време T добијамо из једначине 1) или ставивши

$$\text{за } t = T$$

$$v = 0$$

из тобилота пада има у тојме времету када се постигне највиши положај дубину H . Зато је

$$T = \frac{v_0}{g}$$

3)

1)

штавиши ли за висину падајући за тајни превојен у времету T , што та тобилота дубина има једначину 3) ставивши у једначини 2), а тобилота применити и поизнајти кинематичку једначину

$$vdv = pds$$

У нашем случају је

$$vdv = -gdv$$

ија интеграција даје

$$\frac{v^2}{2} - \frac{v_0^2}{2} = -gt$$

Висину L падајућа добијено ако у ову једначину ставимо

$$\text{за } t = L$$

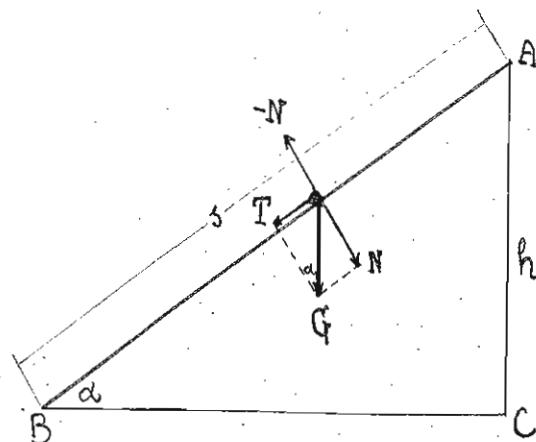
$$v = 0$$

Одсуца

$$L = \frac{v_0^2}{2g}$$

Лаг на првомј равници

Модулата маса треба да се најде да описује тешинуј првомј равници. Нека да су ће да је маса друга маса сира и да је збирске своје кретање да имајује брзином првога. Постављају да се користи кретања. Члан најдеса



прве равните
нека буде α . Ра-
ставимо тежи-
ну G по обеју ма-
се у обе равни-
ности: једну N
која се врши по-
мимо на равни-
ци и другу T

која врши у равнину. Равно је модулата

таква присићена да се креће по рав-
ници, да ће да су дејствовања равни-
ца општим - N који је једнак то први
и тоја равна компоненти N . Ако се сме
 N -и N сомнитивати се, да зато можемо
стапити да се таква снободно креће
поје јединим утицајем сне T . Зато ће
једначина кретања бити

$$m \frac{d^2 s}{dt^2} = T$$

И то је

$$T = G \sin \alpha = mg \sin \alpha$$

то једначина кретања добија облик

$$\frac{d^2 s}{dt^2} = g \sin \alpha$$

Интеграција ове једначине даје нам

$$\frac{ds}{dt} = v = g \sin \alpha \cdot t + C$$

И то је

$$3at = 0$$

$$v = 0$$

$$C = 0$$

то је

ta je

$$v = g \sin \alpha \cdot t$$

Поновна интерпратација ове једначине
даје

$$s = \frac{1}{2} g \sin \alpha \cdot t^2 + C_1$$

И то резултује

$$g \sin \alpha \cdot t = 0$$

$$t = 0$$

што је

$$C_1 = 0$$

такође

$$s = \frac{1}{2} g \sin \alpha \cdot t^2$$

- Модулата се шакаје креће шака као
кад би желао да извршија десну
суперпозицију и једнога

$$g \sin \alpha$$

Умножавањем чини са током умножи-
ти и ту акумулацију. На тај је на-
чин Галилеј уградио акумулацију
шаке.

Из кинематичке једначине

$$vdv = pds$$

која у нашем случају добија облик

$$vdv = g \sin \alpha \, ds$$

следише интерпретацијом

$$\frac{v^2}{2} - \frac{v_0^2}{2} = s g \sin \alpha$$

што

$$v = \sqrt{2g s \sin \alpha}$$

- Брзина коју модулата шака достигне
погодујући јој шаке је јој шаке В пре-
стрављенца је топљим испасом. Означи-
мо ли грешку

$$\Delta C = h$$

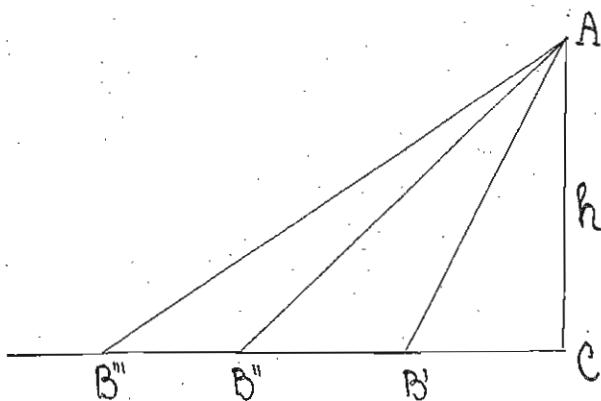
што је

$$h = s \sin \alpha$$

што

$$v = \sqrt{2gh}$$

- Брзина коју модулата шака достигне
погодујући јој првој равници јој шаке
је јој шаке В и то је шакова јој свог
верничи као кад би модулата шака
погодила верничију јој шаке је јој
шаке C. Кругли резултат: модулата шак-



која се извиђајући
по спирални
павничанима AB ,
 AB' , AB'' , ... до
стиче врх Y
шарницима B' , B'' ,
 B''' , ... исти др.

знату која је једнака $\sqrt{2gh}$.

Иако ни мобилна шарка по дијаметру AB пролази кроз ABC , то се време T што се треба да пређе из шарке A у шарку B израчунава време
превлачењем из једног
на друга.

$$s = \frac{1}{2} gt^2$$

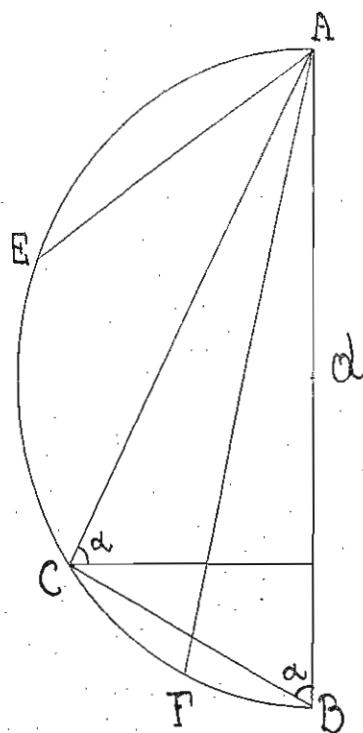
или ставимо
за $s = d$

$$t = T$$

затим

$$T = \sqrt{\frac{2d}{g}}$$

Иако ни мобилна шар-



која по шарнику AC , то се време T_1 , изразује изједначите 2) тако да у новј равници

$$\text{AC} = s$$

$$t = T_1$$

затим изједначите

$$s = \frac{1}{2} g \sin \alpha \cdot T_1^2$$

изједначе

$$T_1 = \sqrt{\frac{2 \frac{s}{\sin \alpha}}{g}}$$

Узас то је симетрија ширине равнице не једнака јер је шарнице у врху ABC , па је због тога

$$\frac{s}{\sin \alpha} = d$$

и тада

$$T_1 = \sqrt{\frac{2d}{g}} = T$$

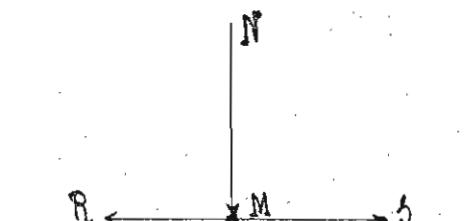
Мобилна шарка стиче време шарке у исто време у шарки C као и у шарки B , а иако је шарка C била први пут излази изједначује, то мобилна шарка стиче у исто време у све шарке пролазијући C, E, F, \dots иако шарка по спирални равничанима $\text{AC}, \text{AE}, \text{AF}, \dots$

О силама тјрња.

Бољини ли материјалну тобилку тачку која је приближно уравноточна у једној материјалној тачки ита хоризонталну подлогу, па се теком тобилке тачке покретава са општим подлогом, па се све симе које чине ита тобилку тачку држе у равнотешки. Овај се време поме норави, ако јој дато једну посебну брзину, па притисну и нервије кретати без престанка истиом брзином. Испустиво иако чим да им иницијални струјај, и то да не кретају тобилке тачке бити устроено као као да је кривица сима дејствовања ита јој у стиску притиском правцу кретања. Покрета сима постови у истини па се зове сима тјрња.

Ова пошто утицаја има материјална тачка ити подлога итију исконичну обично и оношено тачки, па се због тога уједно материјалне тачке зарију између уједно подлоге и тиме прете кретање. Coulomb је експерименталним путем истишио законе симе тјрња и дошао да ових закончака који ће бити описаној елемениту: сима тјрња дејствује у додирној површини притиском правцу кретања, па је притисак ита нормалном притиску ита додирну површину. Тај сима зависи од материјалних сасава тобилке тачке и подлоге, а не зависи од брзине ити од величине додирне површине.

Напави ли се тобилка тачка ита хоризонталној подлози па кретеши се у правцу s , па ће у притиском правцу кретања дејство вати ита јој сима тјрња R која је



противоручната нормална притисаку N тобиле шансе на подливу т.ј.

$$R = k N$$

коесфцијентот k зависи од материјал-
ниот сопствен стапа која се водирију и зо-
ве се коесфцијент на тренење.

Задисимо да смо добили чи-
му M шешите ќе појдат на маса рав-
нину истиота. Оттука
не сина тренка R бити
противоручната нормална притисаку N

$$R = k N =$$

$$= k G \cos \varphi$$

Добилу чику сите
не време прејдамјем

компоненти T која је јединка

$$T = G \sin \varphi$$

а когато се кршију односите сина R . У-
твдите че две силе T и R бидеју јед-
наке, оттука не кршије добиле шансе
ако јој дадоје јасну ознату брзину бити
јединка (униформитет). Мешавјем чику с

можемо да видиме, па ќе чија чија се
бити одреден јединичном

$$R = T$$

или

$$R G \cos \varphi = G \sin \varphi$$

или

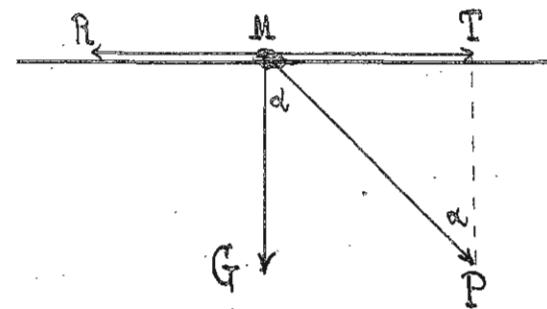
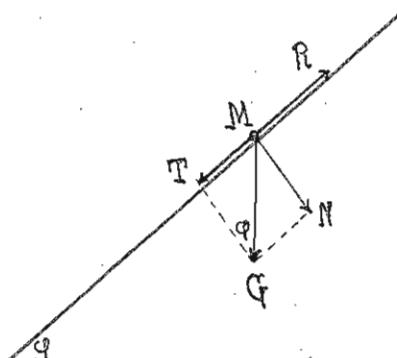
$$R = \tan \varphi$$

Ког дадените шанси чија истиота бидеју
равен коесфцијенту тренења, оттука не се
добиле шанса кршијти јединични бр-
зином. Чија чија се називаше честота тренења.

На добилу чику M која се на-
дави на хоризонталнија подлога неј-
силује жестка ше-
жница G и јединка
сина P која за-
штвара са G у-
голем d . Овој је $P = 0$

или веќта ма-

леко време φ јасно је да се добиле шанка
не кршији, па имајќи компресија која
да биде вештачка сила P па ќе се добиле
шанка шанси чија се кршије. Кршијте



модулите највеће изазива компонентна P сине ури

P , а ури је једнака.

$$T = P \sin \alpha$$

Поме се крећу више ури штранга R која је једнака

$$R = kN$$

То је N нормални притисак модулите штранге на његову, а што је једнак збиру сине G и вертикалне компоненте сине P т.ј.

$$N = G + P \cos \alpha$$

Модулата ће се оваква поседи крећати као да буде било

$$T = R$$

т.ј.

$$P \sin \alpha = R G + P \cos \alpha d$$

Реше је:

$$R = \tan \alpha$$

и то је нормална јединица која се

$$P \sin \alpha = G \frac{\sin \alpha}{\cos \alpha} + P \frac{\sin \alpha}{\cos \alpha} \cos \alpha$$

и то

$$P [\sin \alpha \cos \alpha - \sin \alpha \cos \alpha] = G \sin \alpha$$

$$P \sin (\alpha - \varphi) = G \sin \alpha$$

огледе

$$P = \frac{\sin \alpha}{\sin (\alpha - \varphi)} G$$

Вертикална сина P која је у ставку да покреће модулну штрангу зависи, па што се из претходне једначине види, од величине угла α , па што је јакина штранги преда да буде јака да ће сина P бити што мања т.ј. да устане свој минимум. Диференцијирајући из претходне једначине то α да добијамо

$$\frac{dP}{d\alpha} = - \frac{\sin \alpha \cos (\alpha - \varphi)}{\sin^2 (\alpha - \varphi)} G$$

P ће бити минимум ако обај израза буде раван нули

т.ј. ако буде

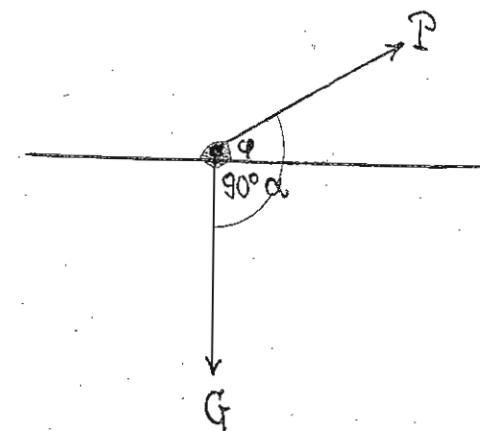
$$\cos (\alpha - \varphi) = 0$$

огледе

$$\alpha - \varphi = 90^\circ$$

и то

$$\alpha = 90^\circ + \varphi$$



Ми некој тренка што се са најмалвом снажном P отворетути тобилиту шарку, ако сина P буде засицарена са хоризонталним тегулитом чиме се.

О витору ваздуха.

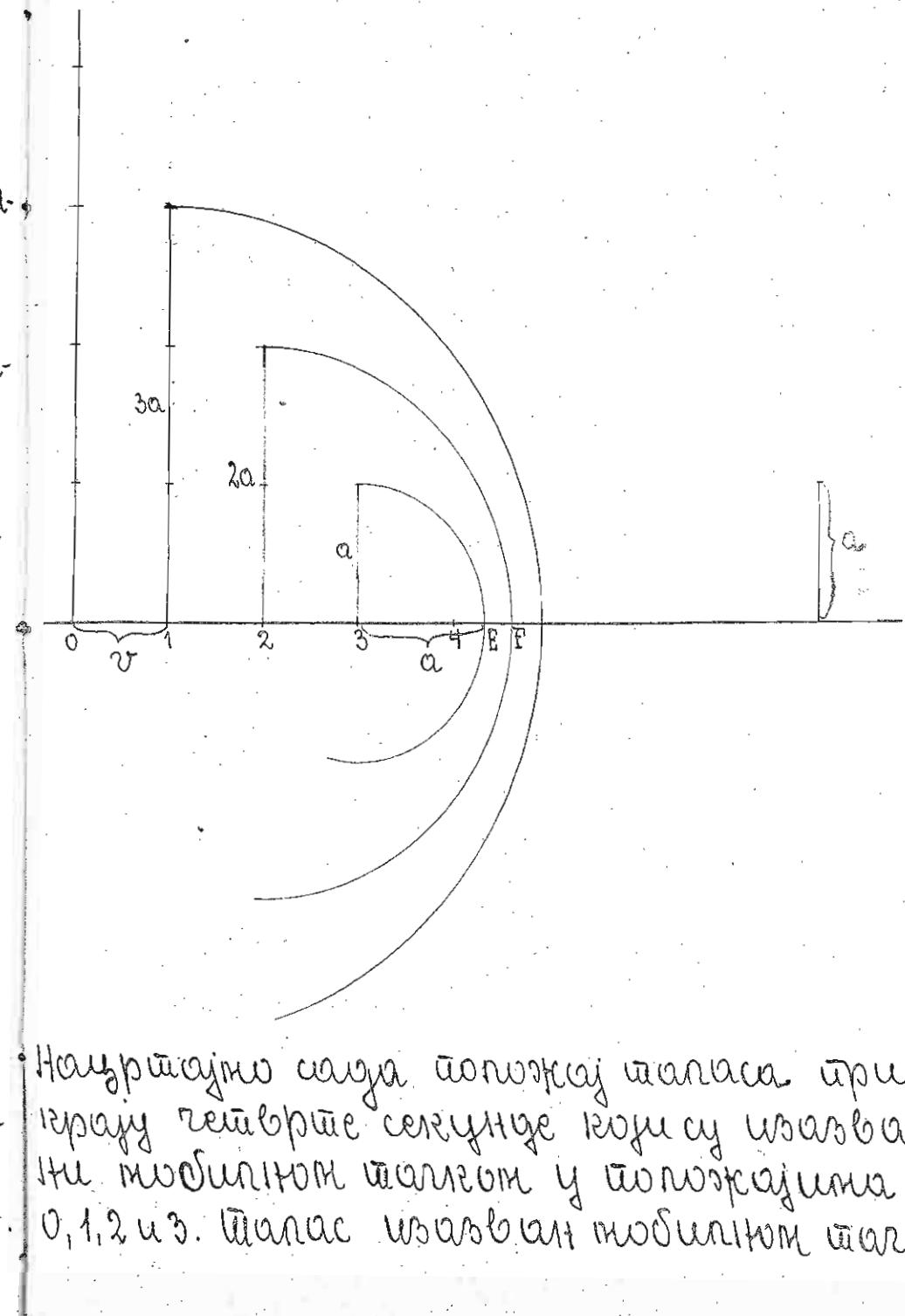
Седлка од вакуумих сина витора (реактивних сина) је витор који настави тобилито шено када се креће кроз ваздух. Јак витор је врло компликоване структуре. Он зависи у првом реду од праћењачких брзинах када се тобилито шено креће, од уснога тобилитог шена, од трајања и постојања творишића и од крећача тобилитог шена или власништва тежишта. Ми некој, искључи за сада у виду само крећаче тобилите шарке, усници у обзир да витор ваздуха зависи од брзинах када се тобилита шарка креће, па ћемо претпоставити да је јак витор првично искључије брзину брзине. У шарки је јак витор при мањим брзинама до до првих 200 м/ч

секунди првој оруженомај брзите; од 200 m да до 333 m првој оруженомај је то првији квадрату брзите; тога те брзите од 333 m пај се оштар дисконти. Иако тојаје тојаје објај: звукоти близуши тапаси шире се брзином од 333 m у секунди, ако то тоје креће тоје дистанци ше брзину, па ти тапаси морају да узимају испред тобилоте тапа; ако је брзина тобилоте тапа већа, онда настапа у спед тих тапаса зглушивање високих у окопите тобилоте тапа. Но иако најчешче објако увидети: Можната тапка идва се при крају прве, друге, треће, ... секунде тапаси у током којима 1, 2, 3, ... тапају да имају дужине

$$01 = 12 = 23 = \dots$$

представују брзину тобилоте тапе. Брзина звукова идва буде представљена дужином a , па идва буде

$$V < a$$



Најчешћији случај тапаса при крају генерације секунде који су изазвани тобилоте тапаси у током којима 0, 1, 2 и 3. Тапас изазвани тобилоте тап-

који се ова трансформа у јоножа-
ју 3 (на крају прве сечунде) размири-
о се при крају четврте сечунде до
шарке E , па је зато $3\varepsilon = a$. Тимак изаз-
ван при крају друге сечунде у јоножа-
ју 2 размирио се при крају четврте се-
чунде до шарке F па је $2f = 2a$ то значи
је $2\varepsilon = v < a$, па шарка F мора пешчанце
десно од шарке E . Ваздушни снопови
дате не сецуј, не перпендикулату и
моту се нудију грешаки.

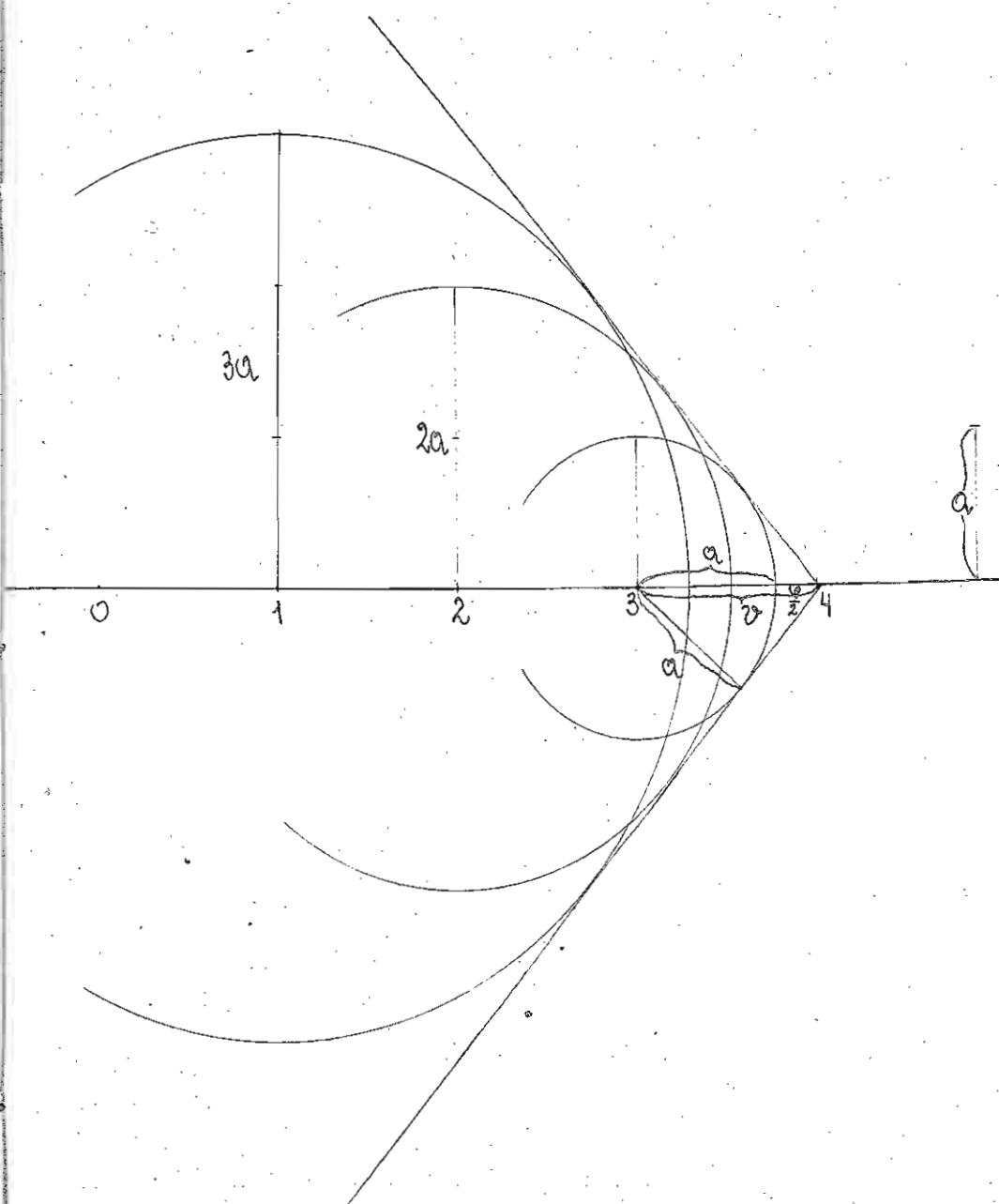
Ово је

$v > a$

онда нема дубини спреченој смрти, па
на који видимо да се у јонизацији најви-
је узак на брзју једнаку са сецу ваз-
душни шарови, па се дате међу-
сити перпендикулату. Као што из-
наде сподује тачнији узети

$$\sin \frac{\varphi}{2} = \frac{a}{v}$$

а узимај: што је брзина v велика толико је
штај јонизација омогући πf . Тимак се у шаровим



штај јонизација згушњавају збуни шарови.

Вертикални криви у ваздуху

Честојејије зајоне кривина трајните шанке докле вршише кривину у висини чврсту и обзир око ваздуха и претпоставимо да је тој обзир прошарује исклопни кривину брзине. Отуда се трајниту шанку називају обично:

$$G = mg$$

и око ваздуха

$$W = \rho v^2$$

Мобилна шанка која буде докола у моменту $t=0$ брзином $v=v_0$. Потој ће рачунати се дозволиво време T пре. Сила G највећа је уре; иако шанка и сила W заједно је јединична трајна шанка.

$$m \frac{dv}{dt} = -G - W$$

Коесцијенту R који супречује овој обзиру ваздуха током шанке други један облик. Овој обзиру је тим већи што је већа брзина трајните шанке, па ће свогајеје већије је брзине

$$v=c$$

тадај овој обзиру је највећи тежини трајните шанке, па ће се трајните шанке дистанцијама по брзину кривини у трајните шанке. Најбрзину с трајните изједначијте

$$G = \rho c^2$$

односно је

$$R = \frac{G}{c^2}$$

која је јединична кривина

$$m \frac{d^2s}{dt^2} = -G \left(1 + \frac{v^2}{c^2}\right)$$

или ако G заменимо

$$\frac{d^2s}{dt^2} = -\frac{c^2 + v^2}{c^2} g$$

Употребимо једначину

$$vdv = gds$$

тако је у нашем случају

$$v dv = -\frac{c^2 + v^2}{c^2} g ds$$

или

$$\frac{v dv}{c^2 + v^2} = -\frac{g}{c^2} ds$$

Одатле интегријум

$$\frac{1}{2} \log_{10} (c^2 + v^2) = -\frac{g}{c^2} s + C_1$$

Константу C_1 одредујемо условом

за $s=0$

$$v = v_0$$

и добије

$$\frac{1}{2} \log_{10} (c^2 + v_0^2) = C_1$$

и према томе тврди интеграл добија облик

$$2 \frac{g}{c^2} s = \log_{10} \frac{c^2 + v^2}{c^2 + v_0^2}$$

или одатле

$$s = \frac{c^2}{2g} \log_{10} \frac{c^2 + v_0^2}{c^2 + v^2}$$

што одредује константу s као функцију времена.

Ова једначина дозвољава нам да одредимо висину падања L . Највећију добијамо ако у предњој једначини ставимо

за $v=0$

$$s=L$$

Одсуца

$$L = \frac{c^2}{2g} \log_{10} \frac{c^2 + v_0^2}{c^2}$$

Употребимо сада једначину

$$p = \frac{dv}{dt}$$

даље у нашем случају

$$-\frac{c^2 + v^2}{c^2} g = \frac{dv}{dt}$$

или

$$dt = -\frac{1}{g} \frac{c^2}{c^2 + v^2} dv = -\frac{c}{g} \frac{d(v/c)}{1 + (v/c)^2}$$

Ова је једначина може директно интегрирати па је

$$t = -\frac{c}{g} \arctan \frac{v}{c} + C_2$$

или

$$\arctg \frac{v}{c} = -\frac{g}{c}(t - C_2) = \frac{g}{c}(C_2 - t)$$

или

$$\frac{v}{c} = \operatorname{tg} \left[\frac{g}{c} C_2 - \frac{g}{c} t \right] = \frac{\operatorname{tg} \frac{g}{c} C_2 - \operatorname{tg} \frac{g}{c} t}{1 + \operatorname{tg} \frac{g}{c} C_2 \operatorname{tg} \frac{g}{c} t}$$

Сага можемо одредити константу C_2 условом

$$3at = 0$$

$$v = v_0$$

таде

$$\frac{v_0}{c} = \operatorname{tg} \frac{g}{c} C_2$$

и тиме

$$v = c \frac{\frac{v_0}{c} - \operatorname{tg} \frac{g}{c} t}{1 + \frac{v_0}{c} \operatorname{tg} \frac{g}{c} t}$$

Ова једначинта дозвољава нам да одредимо тродноће покрета T јер и то смо у ставимо

$$\text{за } t = T$$

$$v = 0$$

и добијамо

$$\frac{v_0}{c} - \operatorname{tg} \frac{g}{c} T = 0$$

или

$$\frac{g}{c} T = \arctg \frac{v_0}{c}$$

или најав

$$T = \frac{c}{g} \arctg \frac{v_0}{c}$$

Сага да одредимо тају као функцију времена; за то немо употребити једначину

$$\frac{ds}{dt} = v$$

или у нашем случају

$$\frac{ds}{dt} = c \frac{\frac{v_0}{c} - \operatorname{tg} \frac{g}{c} t}{1 + \frac{v_0}{c} \operatorname{tg} \frac{g}{c} t}$$

или

$$ds = c \frac{\frac{v_0}{c} \cos \frac{g}{c} t - \sin \frac{g}{c} t}{\frac{v_0}{c} \sin \frac{g}{c} t + \cos \frac{g}{c} t} dt$$

Овај се израз може употребити истирањији јер коффицијенти не се промене са $\frac{g}{c}$

што је предишња диференцијалне-
нијела. Зато је

$$s = \frac{C^2}{g} \log \operatorname{nat} \left(\frac{v_0}{C} \sin \frac{g}{C} t + \cos \frac{g}{C} t \right) + C_3$$

Константу C_3 одредујемо из услова

за $t=0$

$$s=0$$

односно

$$C_3=0$$

имаје

$$s = \frac{C^2}{g} \log \operatorname{nat} \left(\frac{v_0}{C} \sin \frac{g}{C} t + \cos \frac{g}{C} t \right)$$

Рада тобилка шарка простирује
ши висину L може да сазна, отуда ће
баше за њу досадашње једначине пре-
шиља, јер сина G дејствује у правцу
пук (у којем се пук увек налази), доке
аозашивићу, а сина W дејствује као ре-
активна сила у противном правцу
креће се ш.ј. Нетешивићу. Зато је једна-
чина креће се у облику спулажу

$$m \frac{d^2 s}{dt^2} = G - W = G \left(1 - \frac{v^2}{C^2} \right)$$

или

$$\frac{d^2 s}{dt^2} = g \frac{C^2 - v^2}{C^2}$$

И ова ће се једначина спирално интегри-
ранији као у превијем случају. Ми
ћемо сада само интеграту наставиће не
брзину v , чистоти тобилка шарка
која се обраћа у посјеку овога
је било. Применимо ове једначине.

$$vdv = pds$$

или у нашем случају

$$vdv = \frac{C^2 - v^2}{C^2} g ds$$

или

$$\frac{vdv}{C^2 - v^2} = \frac{g}{C^2} ds$$

Интегрирајући ове једначине добије

$$-\frac{1}{2} \log \operatorname{nat} (C^2 - v^2) = \frac{g}{C^2} s + C_1$$

Када је

$$\text{за } s=0$$

$$v=0$$

што је

$$-\frac{1}{2} \log \operatorname{nat} C^2 = C_1$$

na zato

$$S = \frac{c^2}{2g} \log_{10} \frac{c^2}{c^2 - v_n^2}$$

Brzina v_n dobijamo ako u ovaj jednacini ih stavimo

$$v = v_n$$

$$S = L$$

na gorenje

$$L = \frac{c^2}{2g} \log_{10} \frac{c^2}{c^2 - v_n^2}$$

L je isto reze je bilo u prethodnom stupnju jer je to visina letenja, na tom uklonimo

$$\frac{c^2}{2g} \log_{10} \frac{c^2 + v_0^2}{c^2} = \frac{c^2}{2g} \log_{10} \frac{c^2}{c^2 - v_n^2}$$

umnozimo

$$\frac{c^2 + v_0^2}{c^2} = \frac{c^2}{c^2 - v_n^2}$$

Na obe jednacine stupnje

$$(c^2 + v_0^2)(c^2 - v_n^2) = c^4$$

umnozimo

$$v_n^2 = c^2 - \frac{c^4}{c^2 + v_0^2} = \frac{c^2 v_0^2}{c^2 + v_0^2}$$

ume

$$\left(\frac{v_n}{v_0}\right)^2 = \frac{c^2}{c^2 + v_0^2}$$

Na desnoj stranici ove jednacine su su
članovi pozitivni, pa je zato imen-
itično uvek veci od brojstvena. Zato
ume je

$$\left(\frac{v_n}{v_0}\right)^2 < 1$$

ume

$$\frac{v_n}{v_0} < 1$$

ume

$$v_n < v_0$$

Usporedom u vazduhu vrana se mobilita
manja. sa manjom brzinom leti
to mesto je dozeta verovatnito u vis.

Slag na cirkuloj ravnini

se uzme u obzir vijetvor vaziaca
u prezenje.

Na modinitu vanejce dejstvuje u vrem spriaj uve sine: komponenta T koete mehjiste G

$$T = G \sin \alpha$$

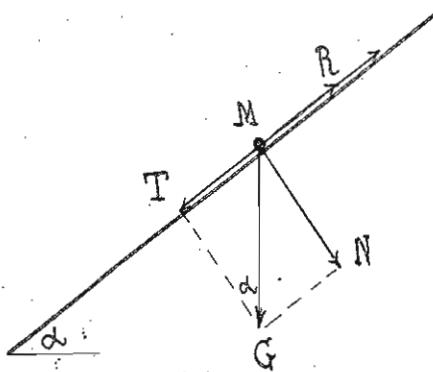
koja dejstvuje u smislu kretanja, gakne je pozitivno; vijetvor prezena

$$R = -kN$$

koju dejstvuje u smislu protivnom kretanju, gakne negativno. Kako je

$$N = G \cos \alpha$$

mo je



$$R = -kG \cos \alpha$$

Cem tista dejstvuje na modinitu vanejce vijetvor vaziaca W koji je jednake prema prethodnjem

$$W = -\frac{G}{c^2} v^2$$

I ovaj je vijetvor neaktivni. Zadnja kretanja modinitu vanee biće prema vome

$$m \frac{d^2 s}{dt^2} = mp =$$

$$= T + R + W =$$

$$= G (\sin \alpha - k \cos \alpha - \frac{v^2}{c^2})$$

$$G = mg$$

$$p = g (\sin \alpha - k \cos \alpha - \frac{v^2}{c^2})$$

Oznakomu mi sa q vanej prezena, mo je
 $k = \tan \alpha$

mo je zbroj vanej

$$p = g (\sin \alpha - \frac{\sin \alpha}{\cos \alpha} \cos \alpha - \frac{v^2}{c^2})$$

$$= g \left(\frac{\sin \alpha \cos \alpha - \sin \alpha \cos \alpha}{\cos^2 \alpha} - \frac{v^2}{c^2} \right)$$

има

$$p = g \frac{c^2 \frac{\sin(a-\varphi)}{\cos\varphi} - v^2}{c^2}$$

Означавамо ли

$$c^2 \frac{\sin(a-\varphi)}{\cos\varphi} = a^2$$

при чему је a јединица која има

дубину

$$p = g \frac{a^2 - v^2}{c^2}$$

Преко вредности којима је a равни-
кујемо три редка спуџаја:

1° ако је a^2 позитивно т.ј.

$$a^2 > 1$$

онда добијамо јединицу истог облика
која припада у отвореном ваздуху.

Интегрирајући те јединице смо већ
извршили.

2° ако је a^2 ненадимитивно т.ј.

$$a^2 < 1$$

онда можемо ставити

$$a^2 = -a_0^2$$

при чему је a_0^2 једини позитиван број,
и да интегрирајући има облик

$$p = -g \frac{a_0^2 + v^2}{c^2}$$

Ова јединица је иста као што смо ју
имали при вертикалном ходу у
ваздуху.

3° ако је

$$a=0$$

Овако немо се спуштајем са гравитацијом.

Онда је

$$p = -\frac{g}{c^2} v^2$$

Из јединице

$$vdv = p ds$$

спуштаје

$$vdv = -\frac{g}{c^2} v^2 ds$$

има

$$ds = -\frac{c^2}{g} \frac{dv}{v}$$

одакле интегријујем

$$s = -\frac{c^2}{g} \log|v| + C$$

Погодна форма подобиле је наје
буде v_0 т.ј.

$$3a \quad s=0$$

$$v=v_0$$

тако се константа C употребљава уз једначине

$$0 = -\frac{C^2}{g} \log \lnat v_0 + C$$

тако је

$$s = \frac{C^2}{g} \log \lnat \frac{v_0}{v}$$

На сваки начин је s употребљено као функција брзине. Ова једначинаказује да не мобилна маса доспева брзину $v=0$ за $s=\infty$.

Пријетимо сада једначину

$$\frac{dv}{dt} = p$$

тако је

$$\frac{dv}{dt} = -\frac{g}{C^2} v^2$$

или

$$dt = -\frac{C^2}{g} \frac{dv}{v^2}$$

Интеграција ове једначине дaje

$$t = \frac{C^2}{g} \cdot \frac{1}{v} + C_2$$

Када је $t=0$

$$3a \quad t=0$$

$$v=v_0$$

тако се константа C_2 употребљава уз једначине

$$0 = \frac{C^2}{g} \cdot \frac{1}{v_0} + C_2$$

тако стапа

$$t = \frac{C^2}{g} \left(\frac{1}{v} - \frac{1}{v_0} \right)$$

2)

Приједа да употребимо јом s као функцију од t . Тако можемо упити шије интеграције икош између једначина 1) и 2) експоненцијално v . Уз једначине 2) стављају

$$\frac{1}{v} = \frac{1}{v_0} + \frac{g}{C^2} t$$

или

$$\frac{v_0}{v} = 1 + \frac{g}{C^2} v_0 t$$

Споменик ни ову време тој у једнан-
ни 1) тој добијамо

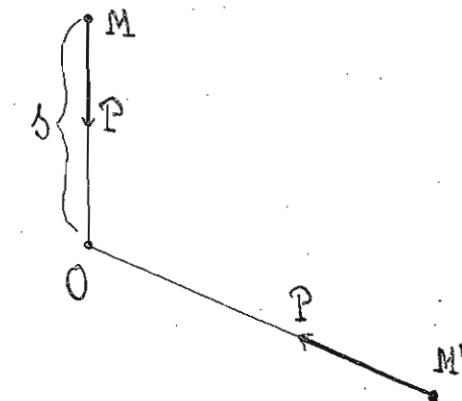
$$t = \frac{C^2}{g} \log \left(1 + \frac{g}{C^2} V_0 t \right)$$

3)

Шаумскогово кретање.

Правопонижјуће кретање нази-
вамо шаумскоговим ако подсилуј
шаке која је пуштена самој себи
прода увећано време да стигне
до шаке О коју називамо центром
шаумскоговине.

На малом се из-
које шаке кре-
тила. Њогите ли
подсилуја шака
своје кретање из-
ашаумскога М са
неколико брзин-



ном нула, то не ова, ако је привидно-
на од центра О са којим P предати његово
извесно време T да стигне у шаку О.

Ми захтевамо да и из сваке врсте другога
популација M тробинта шанка упркоси
да неко време T да смире у популацији
О и претпостављамо да сина P за-
виси само од односјака s тробините
шанке од центра О. Потом је каснија
мора да буде функција P од s па да
учини шанки у хронизму буде забележен
шеврема живе сине

$$\frac{mv^2}{2} - \frac{mv_0^2}{2} = \int_{s_0}^s P ds$$

Приеменета на обај спуцја добија, а и да
ко је s_0 односјаке иницијалног цент-
раја тробините шанке, однос

$$\frac{mv^2}{2} = \int_{s_0}^s P ds$$

јер смо разумели да тробинита шанка
започине своје кретање са иници-
јалном брзином v_0 . Означимо мора

$$\int_{s_0}^s P ds = -q(s)$$

и то можемо учинити јер смо разумели
да је сина P само функција од s , па

је и због тога вредност турнеје ини-
цијала шанке је иста функција од s .
Из турнеје следије да је

$$\int_{s_0}^s P ds = -q(s_0)$$

a

$$\int_{s_0}^s P ds = \int_{s_0}^s P ds - \int_{s_0}^{s_0} P ds = -q(s) + q(s_0)$$

Зато је

$$\frac{mv^2}{2} = q(s_0) - q(s)$$

$$v = \sqrt{\frac{2}{m}} \sqrt{q(s_0) - q(s)} = \frac{ds}{dt}$$

или

$$dt = \sqrt{\frac{m}{2}} \frac{ds}{\sqrt{q(s_0) - q(s)}}$$

Време што та тробинита шанка треда
да уђе из популације s_0 у шанку О за
коју је $s=0$ је време t_0

$$t_0 = \sqrt{\frac{m}{2}} \int_{s_0}^0 \frac{ds}{\sqrt{q(s_0) - q(s)}}$$

има неки променливији граници

$$J = -\sqrt{\frac{m}{2}} \int_0^{z_0} \frac{ds}{\sqrt{\varphi(z_0) - \varphi(s)}}$$

Синавни сага

$$\varphi(s) = \chi$$

$$\varphi(z_0) = \chi_0$$

Решито ли прву од ових једначина, то
ће бити 3 једнацница ог χ резултату

$$s = \psi(\chi)$$

има је

$$ds = \psi'(\chi) d\chi$$

Зато је

$$J = -\sqrt{\frac{m}{2}} \int_0^{\chi_0} \frac{\psi'(\chi) d\chi}{\sqrt{\chi_0 - \chi}}$$

Изведимо сага јединију и ту варацијади-
ну. И да синавимо

$$\chi = \chi_0 u$$

онда је

$$d\chi = \chi_0 du$$

и да торњи интеграл добија облик

$$J = -\sqrt{\frac{m}{2}} \int_0^1 \frac{\psi(\chi_0 u) \chi_0 du}{\sqrt{\chi_0 - \chi_0 u}}$$

Границе уви интеграла су оне жеље-
за $\chi=0$ $u=0$, а за $\chi=\chi_0$ $u=1$. Превежимо
изразу интегралом који увај облик

$$J = -\sqrt{\frac{m}{2}} \int_0^1 \frac{\psi(\chi_0 u) \sqrt{u}}{\sqrt{1-u}} du$$

Време J мора бити независно од торн-
тије интеграја. па зато торњи интеграл
мора бити независан од вредности χ_0
јер таја величината χ_0 зависи од торн-
тије интеграја s_0 . Зато мора торњи ин-
теграл диференцијирати по χ_0 бити раван
итуи и.f.

$$\frac{dJ}{d\chi_0} = -\sqrt{\frac{m}{2}} \int_0^1 \frac{\psi''(\chi_0 u) u \sqrt{\chi_0} + \frac{1}{2} \psi'(\chi_0 u) \frac{1}{\sqrt{\chi_0}}}{\sqrt{1-u}} du = 0$$

Синавимо ли за и превежимо вредности
које добијамо једначину

$$\int_0^1 \frac{\psi''(\chi) \frac{\chi}{\chi_0} \sqrt{\chi_0} + \frac{1}{2} \psi'(\chi) \frac{1}{\sqrt{\chi_0}}}{\sqrt{1-\frac{\chi}{\chi_0}}} \frac{d\chi}{\chi_0} = 0$$

или

$$\int_0^1 \frac{\psi''(\chi) \cdot \chi + \frac{1}{2} \psi'(\chi)}{\chi_0 \sqrt{\chi_0} \sqrt{1-\frac{\chi}{\chi_0}}} d\chi = 0$$

За овај израз бидеје решен и тули тора
који је изменитељи бити решен и тули и ј.

$$z \Psi''(z) + \frac{1}{2} \Psi'(z) = 0$$

или

$$\frac{\Psi''(z)}{\Psi'(z)} + \frac{1}{2} \cdot \frac{1}{z} = 0$$

или

$$\frac{\Psi''(z)}{\Psi'(z)} dz + \frac{1}{2} \frac{dz}{z} = 0$$

Ова се једначинта може уважи
трагашни и да даде

$$\log \operatorname{nat} \Psi'(z) + \frac{1}{2} \log z = C$$

или

$$\log \operatorname{nat} \sqrt{z} \Psi'(z) = C$$

или

$$\sqrt{z} \Psi'(z) = C$$

или

$$\Psi'(z) = \frac{C}{\sqrt{z}}$$

или

$$\Psi'(z) dz = \frac{C dz}{\sqrt{z}}$$

И ова се једначинта може уважи
шестраници и да добијамо

$$\Psi(z) = 2C\sqrt{z} + C_2$$

или

$$\Psi(z) = C_1 \sqrt{z} + C_2$$

Зато је $s=0$ онда и вредноста резултата $\Psi(z)$
изнесена је је

$$\text{за } s=0$$

$$\varphi(s) = 0$$

и обратито. Сматрамо у тораку једначину
 $z=0$, онда је према једначини $\varphi(s) = z$
и $s=0$, а према једначини $s = \Psi(z)$ и $\Psi(z)=0$
онда је знатно решење једначине

$$C_2 = 0$$

и то је

$$\Psi(z) = C_1 \sqrt{z}$$

или према пређашњем

$$s = C_1 \sqrt{z}$$

или

$$z = \frac{s^2}{C_1^2}$$

или

$$\varphi(s) = \frac{s^2}{C_1^2}$$

Иф кало је било

$$\int_0^s P ds = -\varphi(s)$$

то је

$$\int_0^s P ds = -\frac{s^2}{C_1^2}$$

Диференцирајући обуј једначину то ће да добијамо

$$P = -\frac{2}{C_1^2} s$$

Озетаком ли је могућивији геодризентан

$$\frac{2}{C_1^2} \text{ са } R^2$$

$$\frac{2}{C_1^2} = R^2$$

то је

$$P = -R^2 s$$

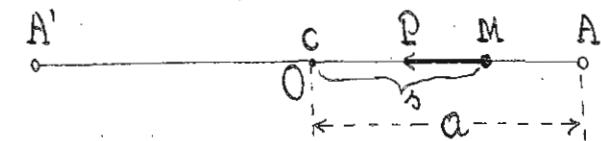
Онда: Кретање тобиле масе биће да
честично ако сила буде првобројнија
на уситујању је тобиле масе од цент-
тра 0. Ако сила и уситујање имају
противне вредности, а је меримо од цент-
тра, то ће сила P бити највећа пре-
ма центру. Сада неко чудо се чувајамо
са осадицама тога правописног кретања:

Гармоничне осадице.

Мобилна маса M икса буде
привлачена према центру 0 силој P
која је првобројнија уситујању
з тобиле

масе M

од центра
0 и.т.ј.



$$P = -R^2 s$$

Озетаком ли са т масу тобиле масе
који је геодризентан R^2 заменити
са геодризентаном mR^2

$$R^2 = mR^2$$

је је т увек могућиво, па је зато

$$P = -mR^2 s$$

а окупирања је

$$s = -R^2 s$$

Задеси ли тобилу маси у положају A

је гиту брзину од центра 0, па ће кретање
 тобиле шаре бити усмерено јер је
 симетрична променљиво стисну кре-
 тања. Услед тога ће брзина тобиле
 шаре у једном положају да се сади на
 нуку, па ће тобилка шаре обрнути
 правану своју кретања т.ј. кретати
 се према центру 0 и то убрзано, да
 у шару 0 доспите своду највећу бр-
 зину с. Промениши кроз положај 0 кре-
 тање ће тобиле шаре бити оствари-
 ти усмерено, па ће она у положају A' који
 нејки симетрично према положају A
 обрнути правану своју кретања пре-
 ма центру 0. Шаре ће тобилка шаре
 ће престанак осигурати да дужи-
 ћи A . Брзину с. између оних доспева-
 ће у шару 0 збого интензитетом осигу-
 равају; максимална осетљавка од и
 од A' тобиле шаре од шаре 0; дуже
 дужину а збого интензитетом осигу-
 равају; осетљавче ће једноти произво-
 лјот моментна збого енонизацијом.

Из једначине

$$v dv = pds$$

издвоји

$$vdv = - R^2 s ds$$

односне интеграцијом

$$\frac{v^2}{2} = - R^2 \frac{s^2}{2} + C$$

За шару A имамо

$$s = a$$

$$v = 0$$

Применимо ли ове једначине на торку
 једначину, то добијамо

$$0 = - \frac{R^2 a^2}{2} + C$$

односне

$$C = \frac{R^2 a^2}{2}$$

па је знатно

$$v^2 = R^2 (a^2 - s^2)$$

или

$$v = R \sqrt{a^2 - s^2}$$

У шару 0 је

$$s = 0$$

1)

$$v = c$$

Приложимо ли ове вредности на једначину 1), то добијамо

$$c = R\omega$$

2)

- Иницијални осцилације простирући се налазију у оквиру њеног објекта и обично трају више од једног циклуса.

Из једначине

$$v = \frac{ds}{dt}$$

следи

$$R\sqrt{\omega^2 - s^2} = \frac{ds}{dt}$$

или

$$dt = \frac{1}{R} \frac{ds}{\sqrt{\omega^2 - s^2}} = \frac{1}{R} \frac{d(s/a)}{\sqrt{1 - (s/a)^2}}$$

одакле интеграцијом

$$t = \frac{1}{R} \arcsin \frac{s}{a} + C$$

Поглављено ли време t да бројимо од почетка када тобилата шанца пролеће кроз шанцу 0, отуда је

$$\text{за } t=0$$

$$s=0$$

да замишљамо

$$C=0$$

да имамо једначину

$$t = \frac{1}{R} \arcsin \frac{s}{a}$$

3)

Време T што се тобилата шанца троји да, спушавши из шанце и вратићи у шанцу је и оствари се пунтик обрнути у шанцу и зовемо период осцилације. Из симетрије прелимина према шанци 0 следије, да је време што се тобилата шанца троји да из шанце 0 дође у шанцу је једнако $\frac{T}{4}$. Зато неки периоду T израчунати ако у претходној једначини ставимо

$$s=a$$

$$t=T/4$$

Отуда добијамо

$$\frac{T}{4} = \frac{1}{R} \arcsin 1 = \frac{1}{R} \frac{\pi}{2}$$

или одавде

$$T = \frac{2\pi}{\omega}$$

Изједначите 3) следије

$$Rt = \alpha \sin \frac{\theta}{a}$$

или

или

Изједначите 1) по добијамо

$$v = Ra \sqrt{1 - \sin^2 \theta t}$$

или

$$v = Ra \cos \theta t$$

Изједначите 5) која решава првобитног кретања показује да је је симетријска функција од t , па се зато дискатирало кретање зове хармоничко. Гасну спомену о основним обнов кретања посвећено посвети на овај налаз:

Ово дужите M' означило један круг којега је она дужина дијаметар, докле кружи са центром у O а са радијусом a .

4) Записујмо да је θ физичка величина за коју је у моменту $t=0$ своје кретање у точаку B , па

да се креће континуалном брзином c по сферерији

круга. Отуда ће се ова у моменту t налазити у положају M , па је дужина пута

$$BM = ct$$

или

односне

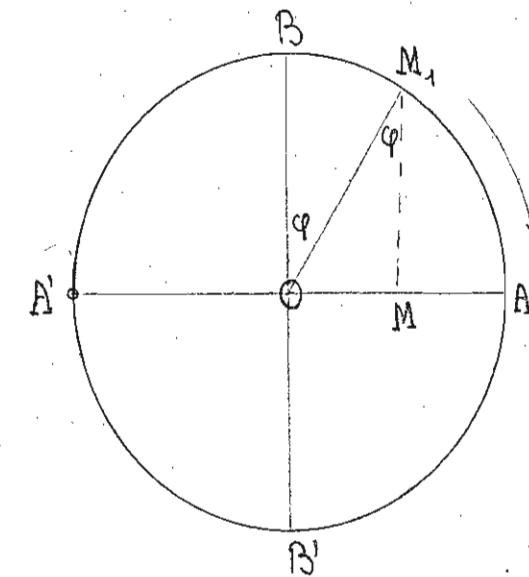
$$\theta = ct$$

$$\theta = \frac{c}{a} t$$

или према изједначени 2)

$$\theta = \omega t$$

Пројекција M је физичке величине у дужину M' која одговара вредности θ



$$\Omega M = a \sin \varphi = a \sin rt$$

а време једнако је 5)

$$\Omega M = 5$$

Пројекција M синусне пампе креће се време што је као постапања подијелена пампа која изврши хармоничну осцилацију, па нам пампу крећење синусне пампе даде јасну слику крећења подијелене пампе M . Модуларна пампа треба да обиђе једнократи вис периферних кружина 2π а време $\frac{2\pi a}{c}$ или

$$\frac{2\pi a}{c} = \frac{2\pi}{R} = T$$

Из претходне сличе следи да је укупно

$$\begin{aligned} MM_1 &= a \cos \varphi = \\ &= a \cos rt = \\ &= \frac{1}{R} ra \cos rt = \\ &= \frac{1}{R} V \end{aligned}$$

и то значи да је ордината MM' пропорционална брзини. Време што је нам током којег слича даде и рачуном којо се брзине

не подијелене пампе за време крећења. Увећавамо ли време t за већину T , онда добијамо

$$S = a \sin rt (t + T)$$

$$V = ra \cos rt (t + T)$$

или

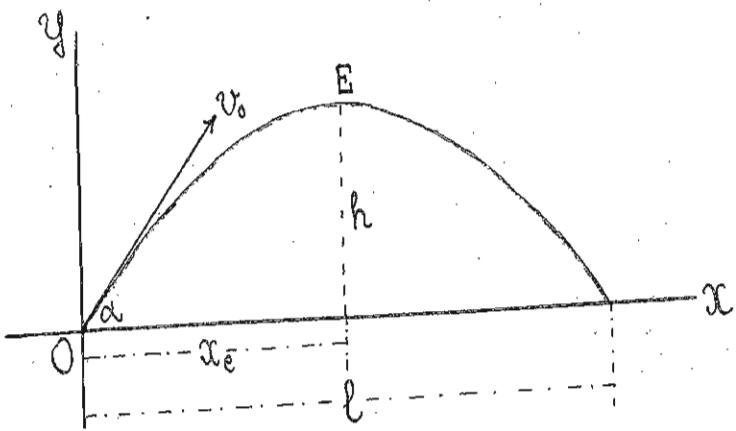
$$S = a \sin \left(rt + \frac{RT}{2\pi} \right) = a \sin rt$$

$$V = ra \cos \left(rt + \frac{RT}{2\pi} \right) = ra \cos rt$$

Зашто можемо да закажемо: први пут T што је ово време успеју да се утврдити највиши укупни утицаји (или највеће промене) крећења.

Руси хидану у беҙваз- дунном ароствору.

Баумо ли модилу шарку по-
гашином брзином v_0 шод чимд дно у
бис, то не модилна шарка кретане се



Ит. Осаберено ли шту равнину за равни
шту x , шарку O осалне модилна шарке
започиње свог кретане за поштину
шарку координатног система и што

жито оу ў вертикално, то не је
шарке кретане модиле шарке бини

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = 0$$

$$m \frac{d^2y}{dt^2} = -mg$$

јер на модилу шарку дејствује само
шестка mg ; ова је највећа времена до-
ре, а Нема компоненте x .

Из прве једначине следије

$$\frac{d^2x}{dt^2} = 0$$

осалне инциркуацијом

$$\frac{dx}{dt} = C_1$$

$\frac{dx}{dt}$ претставља брзину модиле шарке
у правцу x , а та је у инциријашком
моменту јединага

$$v_0 \cos \alpha$$

осалне

$$\left. \frac{dx}{dt} \right\}_{t=0} = v_0 \cos \alpha$$

Када времена превалилој једначини о-

акоје извршено за време затавот
измена, тој е

$$\frac{dx}{dt} = v_x = v_0 \cos \alpha$$

Изразот на иницијалната орбита

$$x = v_0 t \cos \alpha + C_2$$

Итога е

$$\text{за } t=0$$

$$x=0$$

тој е

$$C_2=0$$

Итога е

$$x = v_0 t \cos \alpha$$

Изразите за остатоките
измена

$$\frac{d^2y}{dt^2} = -g$$

огледи иницијалната

$$\frac{dy}{dt} = -gt + C_3$$

у иницијалниот момент $t=0$ је брзината

$$\left. \frac{dy}{dt} \right|_{t=0} = v_0 \sin \alpha$$

иа је здрав

$$C_3 = v_0 \sin \alpha$$

итога

$$\frac{dy}{dt} = v_y = v_0 \sin \alpha - gt$$

3)

Иницијална иницијална обе једините
гравитација

$$y = v_0 t \sin \alpha - \frac{1}{2} gt^2 + C_4$$

Итога е

$$\text{за } t=0$$

$$y=0$$

иој е

$$C_4=0$$

Итога е

$$y = v_0 t \sin \alpha - \frac{1}{2} gt^2$$

4)

Брзината y у променливото
измена сеја је јединијата

$$v^2 = v_x^2 + v_y^2 =$$

$$= v_0^2 \cos^2 \alpha + v_0^2 \sin^2 \alpha - 2v_0 g t \sin \alpha + g^2 t^2 =$$

$$= v_0^2 (\cos^2 \alpha + \sin^2 \alpha) - 2gt [v_0 t \sin \alpha - \frac{1}{2} gt^2]$$

горе

$$v^2 = v_0^2 - 2gy$$

5)

Единочно ли је једначина

2) и 4) време t , што је једначине 2) опадају

$$t = \frac{x}{v_0 \cos \alpha}$$

да је

$$y = x \tan \alpha - \frac{1}{2} g \frac{x^2}{v_0^2 \cos^2 \alpha}$$

Ово је једначина параболе са верти-
калном осом која је критична према
оси.

Највиша тачка те параболе
нека буде тачка E са координатама
 x_E и y_E . Време T што та тачка тра-
ка пређе да биде у тој тачки је звено
време амплитуде. То време можемо од-
редити из једначине 3) или у њу ста-
вимо

$$t = T$$

$$v_y = 0$$

који је тачки E највећа се тачка висе

у вису, па је хоризонталан посматрај.
Зато је

$$0 = v_0 \sin \alpha - gT$$

или

$$T = \frac{v_0 \sin \alpha}{g} \quad (6)$$

Координате тачке E добијамо ако у
једначинама 2) и 4) ставимо зат време
из (6). На тај начин добијамо

$$x_E = \frac{v_0^2 \sin \alpha \cos \alpha}{g} = \frac{v_0^2}{2g} \sin 2\alpha$$

$$y_E = \frac{v_0^2 \sin^2 \alpha}{g} - \frac{1}{2} \frac{v_0^2 \sin^2 \alpha}{g} = \frac{v_0^2}{2g} \sin^2 \alpha$$

Дужину E која је једнака $2x_E$ зовемо
допуном амплитуде. Ова је према тиме
једначина:

$$l = 2x_E = \frac{v_0^2 \sin 2\alpha}{g}$$

Питају сада којим чином ба-
са близини трајекторији тачке E да ће
буде максимум. У то име диферен-
цирају l са α и ставимо једначину

$$\frac{dl}{d\alpha} = \frac{2v_0^2 \cos 2\alpha}{g} = 0$$

• учи

$$\cos 2d = 0$$

огледне

$$2d = 90^\circ$$

учи

$$d = 45^\circ$$

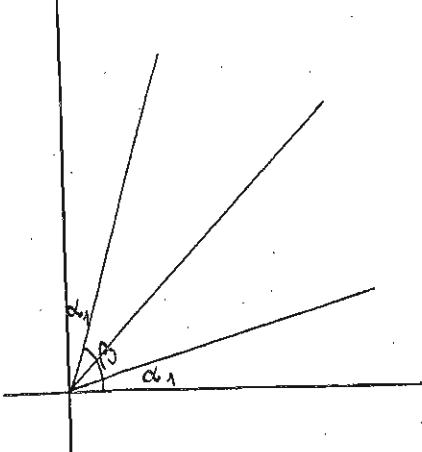
ако синтакса тог којим чврлом d преда близини тобилиту шарти, па да доспите једноту задату датиту l_1 , то тво d изражаваш из једнаките

$$l_1 = \frac{v_0^2 \sin 2d}{g}$$

Ова једнаканта има два корена, јер ако је један корен $2d$, онда је други корен и $2\beta = \pi - 2d$, или

$$\beta = \frac{\pi}{2} - d,$$

Из овоге следије да иницијални вектори брзите затварају исти чврве са правом која је италонеканта тог 45° према хоризонту.



Балистичне криве.

Едриктивната струја тобилите токове формеле које зове се балистичне криве. То је овалне облик криве коју описује тобилита шарка тог чвршијем шеше и оштара ваздуха. Ни немо се забележи да се теоријом тих криви и иницијални облик струја: први спуштај када је оштар ваздух први променити брзите тобилите токове и други спуштај када је оштар ваздух први променити јевандрати брзите. У ствари је, када што си већ стометуши, тај оштар ваздух искључује пропре.

зином т.ј. брзину која је оваква ре-
зултант

$$mg = Rv$$

ија је чакне

$$W = mg \frac{v}{c}$$

Једначине кретања тобиле
шаре су ове

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = -W \cos \varphi = -mg \cos \varphi \frac{v}{c}$$

$$m \frac{dy}{dt} = -G - W \sin \varphi = -mg - mg \sin \varphi \frac{v}{c}$$

Кадо је

$$\cos \varphi = \frac{dx}{ds}$$

$$\sin \varphi = \frac{dy}{ds}$$

то једначине кретања добијају о-
блик овакв: прва од њих добија облик

$$\frac{d^2x}{dt^2} = -\frac{g}{c} v \frac{dx}{ds} = -\frac{g}{c} v \frac{dx}{dt} \cdot \underbrace{\frac{dt}{ds}}_v =$$

$$= -\frac{g}{c} \frac{dx}{dt}$$

1. Случај:

Однос ваздуха је пренорми-
стички брзини тобиле шаре т.ј.

$$W = Rv$$

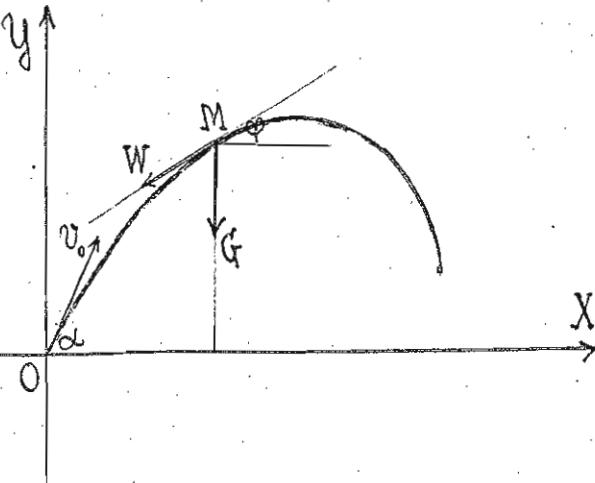
На тобилу шаре чисте чакне ти-
ка G у истиот виду пребија се. У
и однос ваздуха W у пребију тан-
генције на ту-

шару при-
пливно спису
кретања. Зем-
љита шарка је

$$G = mg$$

Место које при-
честити R је

ведини овог чисту брзину с коју које су
тобиле шаре донела једнолик оп-



unu

$$\frac{\frac{d(\frac{dx}{dt})}{dx}}{\frac{dt}{dt}} = -\frac{g}{c} dt$$

ogorene mnenje poznajem

$$\log \frac{dx}{dt} = -\frac{g}{c} t + C_1$$

unu

$$\frac{dx}{dt} = C e^{-\frac{g}{c}t}$$

$$t=0$$

$$\frac{dx}{dt} = v_0 \cos \alpha$$

ta je zanem

$$v_0 \cos \alpha = C$$

ta vnyaga

$$\frac{dx}{dt} = v_0 \cos \alpha e^{-\frac{gt}{c}}$$

Ogabge mnenje poznajem

$$x = -\frac{c}{g} v_0 \cos \alpha e^{-\frac{gt}{c}} + C_2$$

tu rane je

$$3a t=0$$

$$x=0$$

ta je

$$0 = -\frac{c}{g} v_0 \cos \alpha + C_2$$

ta vnyaga

$$x = \frac{c}{g} v_0 \cos \alpha \left(1 - e^{-\frac{gt}{c}}\right) \quad 1)$$

Zryta segnarnita kretanja gaje

$$\begin{aligned} \frac{d^2y}{dt^2} &= -g - g \frac{v}{c} \frac{dy}{dt} = -g - g \frac{v}{c} \underbrace{\frac{dy}{dt}}_{\frac{du}{dt}} \frac{dt}{ds} = \\ &= -g - \frac{g}{c} \frac{du}{dt} \end{aligned}$$

unu

$$\frac{d(\frac{dy}{dt})}{dt}$$

$$-g - \frac{g}{c} \frac{du}{dt} = dt$$

Ogabge mnenje poznajem

$$-\frac{c}{g} \log \left(-g - \frac{g}{c} \frac{du}{dt}\right) = t + C_3$$

unu

$$g - \frac{g}{c} \frac{du}{dt} = C e^{-\frac{gt}{c}}$$

За

је

и да јадре

$$t=0$$

$$\frac{dy}{dt} = v_0 \sin \alpha$$

$$-g - \frac{g}{c} v_0 \sin \alpha = C$$

и према томе

$$\frac{g}{c} \frac{dy}{dt} = -g + (g + v_0 \sin \alpha) e^{-\frac{g}{c} t}$$

има

$$\frac{dy}{dt} = -C + (C + v_0 \sin \alpha) e^{-\frac{g}{c} t}$$

Одакле имамо интеграцијом

$$y = -Ct - \frac{C}{g} (C + v_0 \sin \alpha) e^{-\frac{g}{c} t} + C_1$$

За $t=0$ је $y=0$ и да је

$$0 = -\frac{C}{g} (C + v_0 \sin \alpha) + C_1$$

и према томе

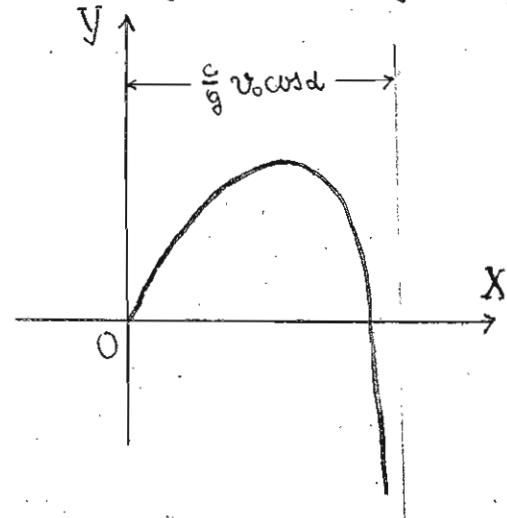
$$y = -Ct + \frac{C}{g} (C + v_0 \sin \alpha) (1 - e^{-\frac{g}{c} t})$$

Иако смо одредили и да је x функција времена t и што решени

проблем кретања. За свако прво већио време t одреджен је према томе појединачно табулате табеле. Једногаште 1) и 2) дату нам и једногашту пукотине које се т сматра као параметар. У наставком између тих једногашта може се и споменути t .

Из турних једногашта следије још једна интересантна ободна карактеристика криве. Док се је тапишеја парадона промесана у дејствијанијости и.ј. за $t=\infty$ довољно је $x=\infty$, док је је y обон спречију за $t=\infty$

$$x = \frac{C}{g} v_0 \sin \alpha$$



- а то значи да билојшита крива има 2) једну вертикалну асимптоту и да појединачно табела не може пречи хоризонталну пукотину $\frac{C}{g} v_0 \sin \alpha$.

2º Случај:

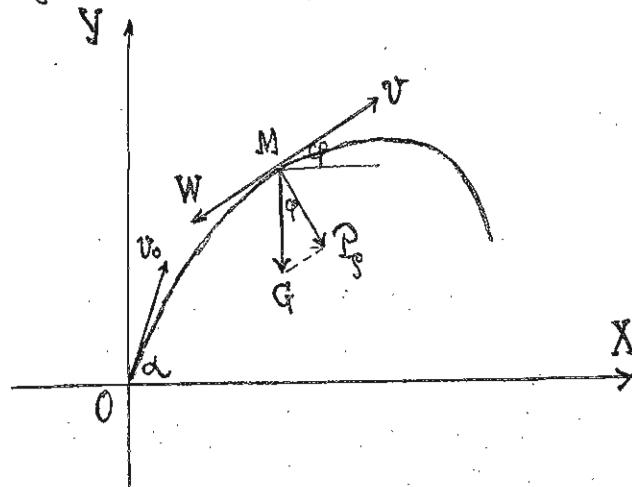
Однос вељући је првијорујући начин извршавају брзине телојима
које су и.ј.

$$W = Rv^2$$

Увејући овеји месије које се испољавају
када које се испољавају са којима

$$W = mg \frac{v^2}{c}$$

У обум случају када бити могуће



проверавши да
је већинајују
једначина
јеретака
тако да ће
бидети х и у
који се испољавају
које су и.ј.,
али немојемо

што можије дубине добијену поједијела
да испољавају природу кретања и у-
своје аутије на свај начин: прва
једначина кретања била ће

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = -W \cos \varphi = -mg \frac{v^2}{c} \cos \varphi$$

или

$$\frac{d\left(\frac{dx}{dt}\right)}{dt} = -\frac{g}{c} v^2 \cos \varphi$$

И то је

$$\frac{dx}{dt} = v \cos \varphi$$

које дубијамо

$$\frac{d(v \cos \varphi)}{v \cos \varphi} = -\frac{g}{c} \underbrace{v dt}_{ds} = -\frac{g}{c} ds$$

односно. интегрирајујом

$$\log v \cos \varphi = -\frac{g}{c} s + C$$

или

$$v \cos \varphi = C e^{-\frac{g}{c} s}$$

Када је за

$$s = 0$$

$$v \cos \varphi = v_0 \cos \alpha$$

то је знато

$$v_0 \cos \alpha = 0$$

и то ставља

$$v \cos \varphi = v_0 \cos \alpha e^{-\frac{gs}{c}}$$

Другу једначину коренама и бискојији користи притежни, али тежко добити јединију једначину кретања када узимамо у обзир даје окоју $\dot{\theta}$ увећ шантилизован, па време то не ће ућише на цензорираност Ротацију P_f . Знато ће цензорирана ротациона P_f зависити само од масе G и угаона брзина v_0 .

$$P_f = G \cos \varphi = m v \cos \varphi$$

И то је

$$P_f = m \frac{v^2}{s}$$

тје s означава радиус кривите, па го дјелимо једначину

$$\frac{v^2}{s} = g \cos \varphi$$

и то

$$v^2 = g \cos \varphi \cdot s = g \cos \varphi \frac{ds}{d\varphi}$$

и да обзиром на једначину 1) имамо

$$v^2 = \frac{v_0^2 \cos^2 \alpha}{e^{-\frac{2g}{c}s}} = \frac{v_0^2 \cos^2 \alpha}{\cos^3 \varphi} e^{\frac{2g}{c}s}$$

или да смо обу времеосци ставити у предложену једначину, па добијамо

$$v_0^2 \cos^2 \alpha \frac{d\varphi}{\cos^3 \varphi} = g e^{\frac{2g}{c}s} ds$$

или

$$\frac{d\varphi}{\cos^3 \varphi} = \frac{g}{v_0^2 \cos^2 \alpha} e^{\frac{2g}{c}s} ds \quad 2)$$

У овој једначини су варијабиле φ и s ; оне су одвојене, па је знато интегрирајући ове једначине мозгана. Џон интегријом некијо да добији јединију једначину криве тј. x као функцију од y , и то некијо ће јединију φ као функцију од s . Слободно да неће сматрате да имамо

$$\begin{aligned} \int \frac{d\varphi}{\cos^3 \varphi} &= \int \frac{\sin^2 \varphi + \cos^2 \varphi}{\cos^3 \varphi} d\varphi = \\ &= \int \frac{d\varphi}{\cos \varphi} + \int \sin \varphi \operatorname{tg} \varphi \sec^2 \varphi d\varphi \end{aligned}$$

Приложимо интегрирању
ита други начин, на ознаките

$$\sin \varphi = u$$

$$\operatorname{tg} \varphi \sec^2 \varphi d\varphi = dv$$

Иако је

$$du = \cos \varphi d\varphi$$

$$v = \frac{1}{2} \operatorname{tg}^2 \varphi$$

а време је гравитација

$$\int u dv = uv - \int v du$$

добијамо

$$J = \int \frac{d\varphi}{\cos \varphi} + \frac{1}{2} \sin \varphi \operatorname{tg}^2 \varphi - \int \frac{1}{2} \operatorname{tg}^2 \varphi \cos \varphi d\varphi =$$

$$= \int \frac{d\varphi}{\cos \varphi} + \frac{1}{2} \frac{\sin^2 \varphi}{\cos^2 \varphi} - \frac{1}{2} \int \frac{\sin^2 \varphi}{\cos \varphi} d\varphi =$$

онко заменитмо

$$\sin^2 \varphi = 1 - \cos^2 \varphi$$

имамо

$$= \frac{1}{2} \int \frac{d\varphi}{\cos \varphi} + \frac{1}{2} \frac{1 - \cos^2 \varphi}{\cos^2 \varphi} + \frac{1}{2} \underbrace{\int \cos \varphi d\varphi}_{\sin \varphi} =$$

$$= \frac{1}{2} \int \frac{d\varphi}{\cos \varphi} + \frac{1}{2} \frac{\sin \varphi + \cos \varphi}{\cos^2 \varphi}$$

$$J = \frac{1}{2} \int \frac{d\varphi}{\cos \varphi} + \frac{1}{2} \frac{\sin \varphi}{\cos \varphi}$$

Интегрирајмо сваки интегрант

$$J_1 = \int \frac{d\varphi}{\cos \varphi} = \int \frac{d\varphi}{\sin(\frac{\pi}{2} - \varphi)}$$

Сликајмо

$$\frac{\pi}{2} - \varphi = t$$

Иако је

$$J_1 = - \int \frac{dt}{\sin t} = - \int \frac{dt}{\sin^2 \frac{t}{2} \cos \frac{t}{2}} =$$

$$= - \int \frac{\sec^2 \frac{t}{2} dt}{\tan \frac{t}{2}} = - \log \left| \tan \frac{t}{2} \right| =$$

$$= - \log \left| \tan \left(\frac{\pi}{4} - \frac{\varphi}{2} \right) \right|$$

Зато је

$$J = \frac{1}{2} \frac{\sin \varphi}{\cos \varphi} - \frac{1}{2} \log \left| \tan \left(\frac{\pi}{4} - \frac{\varphi}{2} \right) \right|$$

Иако је већа интегрант је гравитације 2)

$$\frac{1}{2} \frac{\sin \varphi}{\cos^2 \varphi} - \frac{1}{2} \log \left| \tan \left(\frac{\pi}{4} - \frac{\varphi}{2} \right) \right| = \frac{1}{2} \frac{c}{v_0^2 \cos^2 \varphi} \frac{c^{2/3}}{c^{2/3}} + C$$

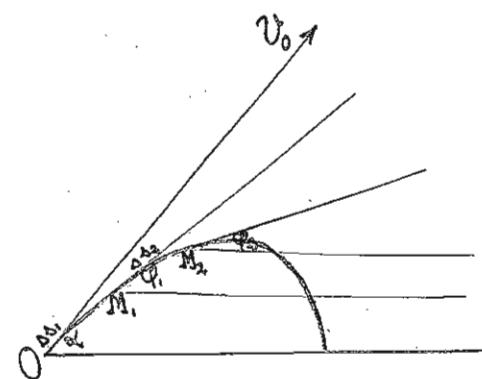
Задатак 5: $\varphi = 0$ и $\varphi = \alpha$ иако имамо

$$\frac{1}{2} \frac{\sin \varphi}{\cos^2 \varphi} - \frac{1}{2} \log \left| \tan \left(\frac{\pi}{4} - \frac{\varphi}{2} \right) \right| = \frac{1}{2} \frac{c}{v_0^2 \cos^2 \alpha} + C$$

та је зато

$$\frac{1}{2} \frac{\sin \varphi}{\cos^2 \varphi} - \frac{1}{2} \frac{\tan \alpha}{\cos^2 \alpha} + \frac{1}{2} \log \tan \frac{\pi}{4} - \frac{\alpha}{2} = \\ = \frac{1}{2} \frac{c}{v_0^2 \cos^2 \alpha} \left(e^{\frac{2 \alpha}{c}} - 1 \right)$$

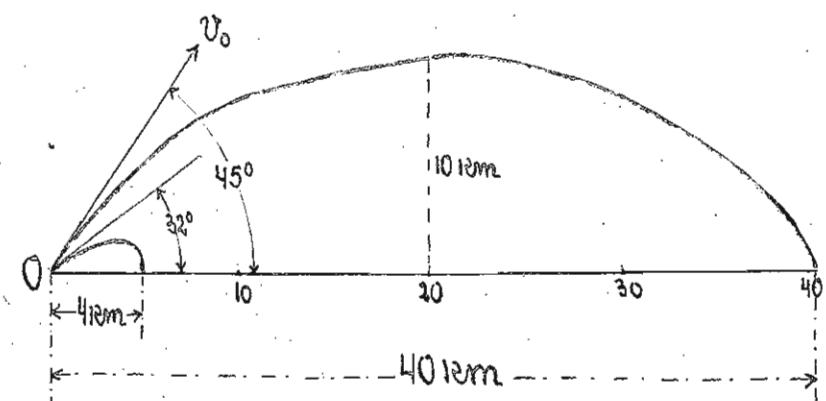
Што смо добили чини да је сума срцијају у обзир. Што је чини највећа је прећашњом једначином дати је сума срцијаја дужих пута у покрету балистичког криву конструисаних на овај начин: За $s=0$ је $\varphi=\alpha$. Ако тестирајемо то



суме елементарних срцијаја. Из прећашње једначине покрету сада изражујемо чини φ , који објавара дужине пута s_1 , s_2 и s_3 чини покрету конструисаним

ондје следећи елементарни криве M_1, M_2 изједињају се у дужину s_2 . Сада можемо изразити чини φ_2 који објавара дужине пута $(s_1 + s_2)$, а томе ће се конструисати овако један елементарни криве M_2, M_3 . На овај начин можемо постепено конструисати чинију криву која је у савари заменета почињном O, M_1, M_2, \dots . Што су саврате овога почињнога криве тиме је конструисана шартија.

Следећа слика представља шартију (тапијејеву параболу) и савар-



шартију (балистичку криву) булећи дистанције из шартије почињном брзином

$$v_0 = 620 \frac{m}{sec}$$

ЦЕНТИРАЛНЕ СИЛЕ

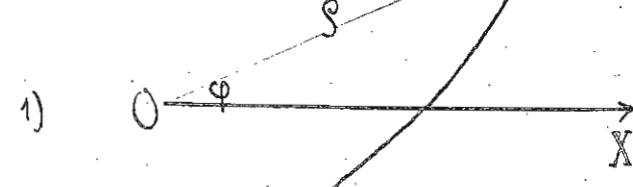
Дефиницију центрираних сила већ смо формулисали. Његовами смо шакође да не душима подсиле таласе која се креће по употребијем центриралне силе ћелије равните која пропази кроз центар силе. Зато ћемо по равните обадраћи за равните ХУ које је координатни систем, па ћемо све пропеле тихи решенији помоћу где је координате. Центар силе обадраћено је као за тогеји тачки који су координатни систем. Још је проконзидије месно ортоцентричних координатних употребљивијим табаре. Центар силе обадраће се за њу.

Расправљавши ли брзину у центротене v_s и v_n од којих прва тада ће

јеравију радиус-вектора а друга стави нормално на тоје правцу, па смо доказали следеће једначине:

$$v_s = \frac{ds}{dt}$$

$$v_n = s \frac{d\varphi}{dt}$$



Исто су шако симетрије подсиле таласе у тима свима правцима којије једначинама

$$p_s = \frac{d^2s}{dt^2} - s \left(\frac{d\varphi}{dt} \right)^2$$

$$p_n = \frac{1}{s} \frac{d}{dt} \left(s^2 \frac{d\varphi}{dt} \right)$$

И то јеако је сила центрирала, то је симетрија p_n стављено једнака нули

$$p_n = 0$$

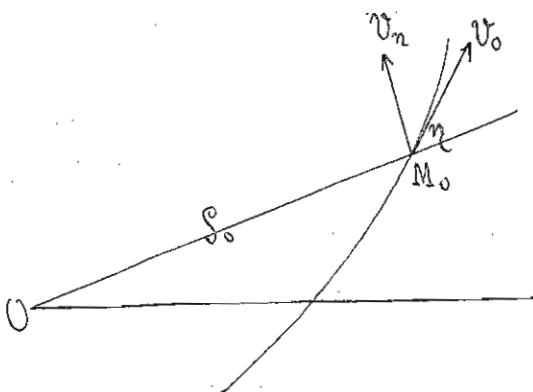
па из тога услова следије једначина

$$s^2 \frac{d\varphi}{dt} = 0$$

2)

која изражава принциј покојности.

Константама је једначине 2). можемо одредити да ће нам је познато термине у једноје први извештају током моменту $t=t_0$ и.ј. да ће нам је у том моменту тојак топотај и правци кретања посиле шарке. У томе моменту тела буде радиус-вектор r_0 и брзина v_0 , а чији ће



да је поједно начинима у облику

$$\left\{ s \left(s \frac{d\varphi}{dt} \right) \right\}_{t=t_0} = c$$

И то како је према једначини 1)

$$s \frac{d\varphi}{dt} = v_n$$

а брзина v_n у употребом моменту је

$$v_n = v_0 \sin \eta$$

да величине брзине залавира са радиус-вектором тела буде η . Једначина 2) мора посматрати и за тај момент,

да тада посматрати једначину

$$s_0 v_0 \sin \eta = c$$

Брзина у посиле шарке која је једначином

$$v^2 = v_g^2 + v_n^2 = \\ = \left(\frac{ds}{dt} \right)^2 + s^2 \left(\frac{d\varphi}{dt} \right)^2$$

3)

Из једначине 2) следије да је

$$\frac{d\varphi}{dt} = \frac{c}{s^2}$$

да сличним ли објектима у једначини 3) то ће дубијати

$$v^2 = \left(\frac{ds}{dt} \right)^2 + \frac{c^2}{s^2}$$

4)

На овај начин смо изразили брзину v као функцију од s и врт. Ноу поједно изразити и као функцију од s и од φ и.ј. као функцију топотаја, јер из једначине 2) следије

$$\frac{1}{dt^2} = \frac{1}{ds^2} \frac{c^2}{s^4}$$

Сада је да и већност уједињујемо

$$v^2 = \left(\frac{ds}{d\varphi}\right)^2 C^2 + \frac{C^2}{s^2} = \\ = C^2 \left[\frac{1}{s^2} + \frac{1}{s^4} \left(\frac{ds}{d\varphi} \right)^2 \right]$$

И то је

$$\frac{ds}{d\varphi} = - \frac{1}{s^2} \frac{ds}{d\varphi}$$

што је

$$\frac{1}{s^4} \left(\frac{ds}{d\varphi} \right)^2 = \left(\frac{ds}{d\varphi} \right)^2$$

Иако је знатно

$$v^2 = C^2 \left[\left(\frac{ds}{d\varphi} \right)^2 + \frac{1}{s^2} \right] \quad 5)$$

Потребна је да сме разделим да је диференцијални јакиве симетрије и елементарнији резултат. т.ј.

$$d\left(\frac{mv^2}{2}\right) = dt$$

И нашеј спречавју шта је елементарна

резултат је да симетрија симетрија је у правцу радиус-вектора и тоју узимамо тозашњији ако увећава радиус-вектор

т.ј. ово је најприметнија симетрија, и пројектује $M_1 M_1'$ елемент на линија $M_1 M_1'$. Ако је $M_1 M_1'$ реал

што се знатно десеријито манипулира, што је $M_1 M_1' = ds$

и да знатно унапређује једначину

$$\frac{m}{2} d(v^2) = P ds \quad 6)$$

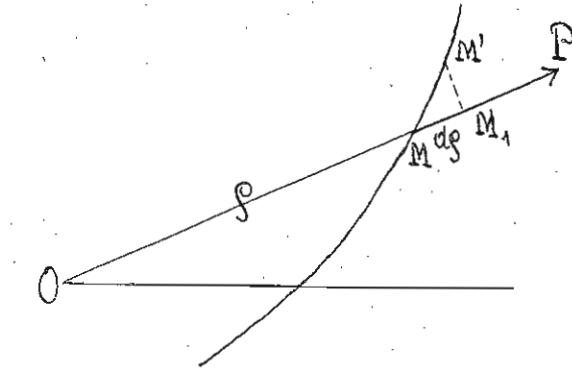
Из једначине 6) следи

$$\frac{m}{2} \frac{d(v^2)}{dt} = P \frac{ds}{dt}$$

или обзиром на једначину 4)

$$\frac{m}{2} \frac{d}{dt} \left[\left(\frac{ds}{dt} \right)^2 + \frac{C^2}{s^2} \right] = P \frac{ds}{dt}$$

или ово диференцијалну изведену ћемо



$$\frac{m}{2} \left[2 \frac{ds}{dt} \frac{d^2 s}{dt^2} - 2 \frac{\dot{s}^2}{s^2} \frac{ds}{dt} \right] = \varphi \frac{ds}{dt}$$

или

$$m \frac{d^2 s}{dt^2} - \frac{m \dot{s}^2}{s^3} = \varphi$$

Ову једначину можемо написати и у облику

$$m \frac{d^2 s}{dt^2} = \varphi + m \frac{\dot{s}^2}{s^3}$$

7)

7*)

Иако ова одређује кретање тобиле тачке по радиус-вектору. Тобилата се више креће по радиус-вектору што ће када би ита кој сим симе φ дејствујана јединија симе $m \cdot \frac{\dot{s}^2}{s^3}$ на кретање центра и која настани да тобилу тачку удаши и.ј. да радиус-вектор тврђа.

Из једначине 6) следије

$$\frac{m}{2} \frac{d(\dot{s}^2)}{d\varphi} = \varphi \frac{ds}{d\varphi}$$

или обзиром ита једначину 5)

$$\frac{m}{2} C^2 \frac{d}{d\varphi} \left[\left(\frac{ds}{d\varphi} \right)^2 + \frac{1}{s^2} \right] = \varphi \frac{ds}{d\varphi}$$

или ако извршимо диференцијацију

$$\frac{m C^2}{2} \left[2 \frac{d \frac{1}{s}}{d\varphi} \frac{d^2 \frac{1}{s}}{d\varphi^2} - 2 \frac{1}{s^3} \frac{ds}{d\varphi} \right] = \varphi \frac{ds}{d\varphi}$$

или

$$m C^2 \left[-\frac{1}{s^2} \frac{ds}{d\varphi} \frac{d^2 \frac{1}{s}}{d\varphi^2} - \frac{1}{s^3} \frac{ds}{d\varphi} \right] = \varphi \frac{ds}{d\varphi}$$

или

$$\varphi = - \frac{m C^2}{s^2} \left[\frac{1}{s} + \frac{d^2 \frac{1}{s}}{d\varphi^2} \right]$$

8)

Ова је једначина зове Binet-ова.

Пријато сага још за услове када ће тобилота тачка задржати исто однос ујасне од четири симе и.ј. Када ће отисивати крт. У то време ће определито да и иницијални вектор близиће бузе нормалан ита радиус-вектор, а то значи да ће и бузе једнак $\frac{\pi}{2}$:

$$\gamma = \frac{\pi}{2}$$

или

$$C = S_0 V_0 \sin \frac{\pi}{2} = S_0 V_0$$

Једначина 7*) одређује ита кретање ита радиус-вектору, па ако тобилата та-

Ка описује круг, то значи да се овај
не креће по радиус-ベктору или да
је једна страна јединага ћелија $\frac{C}{r}$ равна
нули т.ј.

$$P + m \frac{C^2}{r^3} = 0$$

или односом на првачину јединага за
за C и односом на то да је P константни
то (које јединага шанце описује круг) т.ј.

$$P = \text{const} = P_0$$

добијамо

$$P + m \frac{v_0^2}{r^2} = 0$$

Од свију случаја централних
силе најважнија су ове две:

1º круг је сила првочинанта једин-
ствујућима шанце од центра, и

2º круг је изврзно првочинанта
квадрату шанце јединога.

Са једним стручњачким случајем пр-
вога случаја давши смо се; то је било пра-
воподног хармоничног кретања. Истин-
ствено сада оштији случај круг је кре-
тење криволинијско.

Челник је нека привремена же-
дитију шанцу која је првочин-
анта јединога је јединога од
центра т.ј.

$$P = -k^2 mr$$

Иницијални положај јединога же-
да буде M_0 ,

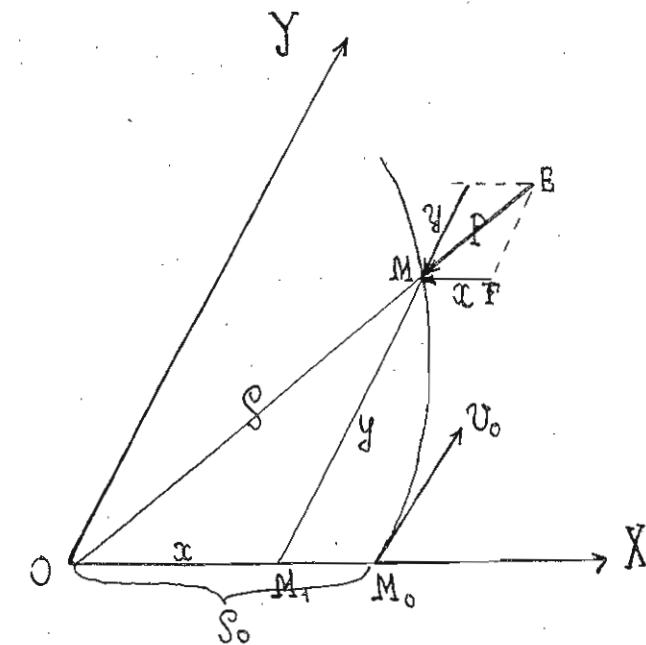
четврт ради-
ус-ベктор r_0 ,

ベктор ши-
чулите дре-
не v_0 буде v_0 ;

он не мора
бити норма-
лан на r_0 . По-
вучимо кроз
шанцу O ара-
генију са ве-
зором v_0 па узадеримо ју за осу Y и имамо

координатни систем. Растављамо ли-
чију P у компоненте P_x и P_y паралелне

са координатним осама, то следије из
споменутог првога



координатним осама, то следије из
споменутог првога

$$\Delta MET \sim \Delta OMM$$

je

$$\frac{x}{P} = \frac{x}{s}$$

$$\frac{y}{P} = \frac{y}{s}$$

na je zato

$$x = \frac{x}{s} P = -R^2 m x$$

$$y = \frac{y}{s} P = -R^2 m y$$

na jednake krejanja

$$m \frac{d^2 x}{dt^2} = x$$

$$m \frac{d^2 y}{dt^2} = y$$

odnosno

$$m \frac{d^2 x}{dt^2} = -R^2 m x$$

$$m \frac{d^2 y}{dt^2} = -R^2 m y$$

ima

$$\frac{d^2 x}{dt^2} + R^2 x = 0$$

$$\frac{d^2 y}{dt^2} + R^2 y = 0$$

2)

Obe jednake vlasti imaju iste karakteristike. Jednostavno je zadovoljiva pri ovom uzbodu. Rešenje je $x = e^{rt}$.

$$x = e^{rt}$$

je

$$\frac{dx}{dt} = rx$$

$$\frac{d^2 x}{dt^2} = r^2 x$$

Sedamko nisu obe vrijednosti u jednostavno

1) no he ova dosta zadovoljstva ako je
 $r^2 + R^2 = 0$

Ova jednostavna kada gde je koeficijent

$$\gamma_1 = +iR$$

$$\gamma_2 = -iR$$

na su zato karakterizirati iste vrste jednostavne 1)

$$x = e^{irt}$$

$$x = e^{-irt}$$

Ода ова пасцифичарна штијерна по-
жење симјено у виши и даљи вријеме може
да произведе константама C_1 и C_2 .
да садржио. Зато је виши штијер
једначине 1)

$$x = C_1 e^{i\omega t} + C_2 e^{-i\omega t}$$

Применимо ли Euler-ове обрасце то ви
дјуј

$$\begin{aligned} x &= C_1 (\cos \omega t + i \sin \omega t) + C_2 (\cos \omega t - i \sin \omega t) = \\ &= (C_1 + C_2) \cos \omega t + i(C_1 - C_2) \sin \omega t \end{aligned}$$

Заменимо ли производне константе
 C_1 и C_2 са другим па ставимо

$$C_1 + C_2 = C'_1$$

$$i(C_1 - C_2) = C'_2$$

то виши штијер једначине 1) доби-
ја облик

$$x = C'_1 \cos \omega t + C'_2 \sin \omega t$$

На начин нашејмо и ви-
ши штијер једначине 2) који има
исти облик као 1).

$$y = C'_3 \cos \omega t + C'_4 \sin \omega t$$

4)

Виши још одредни константе
 C'_1, C'_2, C'_3 и C'_4 . У тује сјорху испуњеном
се иницијалним условима

$$\text{за } t=0$$

$$x = f_0$$

па је збјо

$$f_0 = C'_1$$

Диференцијацијом једначине 3) добијамо

$$\frac{dx}{dt} = -R C'_1 \sin \omega t + R C'_2 \cos \omega t$$

Ми расправљавамо брзите у константите
од којих прва тачка у правцу осе X а
друга у правцу осе Y. У иницијалном
моменту је величар брзите паралелан
оси Y, па је збјо константен у прав-
цу осе X једнака нули т.ј.

$$\text{за } t=0$$

$$\frac{dx}{dt} = 0$$

Применимо ли овај чинов на прваку
једначину то добијамо

$$0 = R C'_2$$

Иако смо узредили изразите C_1 и C_2 па штавим једначине 1) има облик

$$x = \beta_0 \cos \omega_0 t$$

5)

На начин који узредујемо изразите C_3 и C_4 .

$$\text{за } t=0$$

$$y = 0$$

имаје облик кој је једначину 4)

$$C_3' = 0$$

Диференцијацијом једначине 4) добијамо

$$\frac{dy}{dt} = -R C_3' \sin \omega_0 t + R C_4' \cos \omega_0 t$$

а то је

$$\text{за } t=0$$

$$\frac{dy}{dt} = v_0$$

имаје

$$v_0 = R C_4'$$

$$C_4' = \frac{v_0}{R}$$

Зато је штавим једначине 2)

$$y = \frac{v_0}{R} \sin \omega_0 t$$

6)

Из једначине 5) и 6) следије

$$\frac{x}{\beta_0} = \cos \omega_0 t$$

$$\frac{y}{\frac{v_0}{R}} = \sin \omega_0 t$$

Овој обе једначине квадрирају па саберемо добијамо

$$\left(\frac{x}{\beta_0}\right)^2 + \left(\frac{y}{\frac{v_0}{R}}\right)^2 = 1$$

7)

а то значи да је тачка тобиле наређена.

Раг би сина φ добијала међулицу што, отуда би било

$$\varphi = \pm \sqrt{\omega_0^2 - \frac{v_0^2}{R^2}}$$

ш.ј. иако бисмо тек често доследијет R^2 да ставимо $-R^2$. Отуда би у једначини 7) други члан добио несавитан знак, па би тачка тобиле што ће била хипербола.

Запамте изразите R можемо на овај начин узредити: Из једначине 5) и 6) следије да пројекције

модулите шанце на координантите се извлачаха хармоничните осцилације. Пото-

модулите шанце је споменаа као иницијални дигаметрија s_0 и $\frac{v_0}{R}$. У иницијалном моменту започиње модулата шанца свог кретања у M_0 . По излагајују једно времена за које је

$$\pi t = \frac{\pi}{2}$$

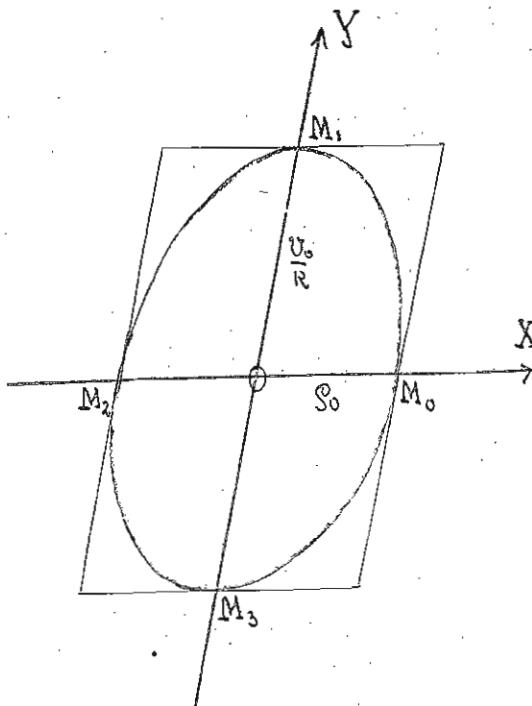
да ће x да има изједначите 5) следије да бити нули т.ј. модулата шанца не се налази у положају M_1 . Да изкажемо једно времена за које је

$$\pi t = \pi$$

да ће, да има изједначите 5) следије

$$x = -s_0$$

т.ј. модулата шанца не се налази у



положају M_2 . Када је оба други дводимензионални објекти су први, то ће модулата шанца требаји исто током време да биде из M_0 у M_1 којико та треба да биде из M_1 у M_2 и због симетрије исто током времена времена којико треба да пребиђе једностављено M_2M_3 и M_3M_0 . Означавши ли времена током време што ћа модулата шанца треба да остане стабилу спомену као T , и назовемо ли то време првојакон кретању, то ће модулата шанца требаји да из шанце M_0 биде у шанцу M_1 време $\frac{T}{4}$. Постојају M_1 одговарају дате оби услови:

$$t = \frac{T}{4}$$

$$x = 0$$

Сматрајмо ли ове вредностима у једначини 5), то добијамо

$$0 = s_0 \cos \pi \frac{T}{4}$$

или

$$\frac{\pi T}{4} = \frac{\pi}{2}$$

Одатле је

$$R = \frac{2\pi}{f}$$

Зато једначинама 5) и 6) можемо да иммо обе облике

$$x = g_0 \cos \frac{2\pi}{f} t$$

$$y = \frac{v_0 f}{2\pi} \sin \frac{2\pi}{f} t$$

У једначине 8) видимо да када је

$$t = 0, \frac{T}{4}, \frac{2T}{4}, \frac{3T}{4}, \dots$$

да је

$$x = g_0$$

и.ј. након времена nT , где је n један чев број, доспивања x свују амплитуду вредност. Након тога времена врши се даље тобије тачка у први положај. Зато се T зове период, а g_0 амплитуда.

И једначини 9) можемо да иммо облике као једначини 8) јер је

$$\sin d = -\cos \left(\frac{\pi}{2} + d \right)$$

и то мислено једначину 9) написати у облику

$$y = -\frac{v_0 f}{2\pi} \cos \left(\frac{2\pi}{f} t + \frac{\pi}{2} \right) =$$

$$= -\frac{v_0 f}{2\pi} \cos \frac{2\pi}{f} \left(t + \frac{T}{4} \right)$$

Шалено добијамо обе једначине

$$x = g_0 \cos \frac{2\pi}{f} t.$$

$$y = -\frac{v_0 f}{2\pi} \cos \frac{2\pi}{f} \left(t + \frac{T}{4} \right)$$

У доспивања свује максималне вредности када је

$$t = \frac{T}{4}, 1\frac{1}{4}T, 2\frac{1}{4}T, \dots$$

а што значи да у добија свује максималне вредности за једну четвртину периоде касније него x . Зато велико да се оба хармонична крејтанја у правцу x и y разликују за фазу од четвртице периода.

Крејтанje тобије тачке може по према томе сматрати као спојено крејтанje од два хармонична крејтанја у правцима x и y , од којих прво кре-

шане има амплифиду (или штамзи-
ти) g_0 , а друго амплифиду $\frac{v_0}{2\pi}$. Ова
кремашка имају истију периоду T , а
разе им се разликују за четвртичу
периоду.

У теоријском физици често
шта се сматраје прео кинематским
проблемом да се сматраве све или ви-
ше шакавих хармоничких осцилациј-
ја, па неко примера ради показа-
ши да се шакава кремашка сматрава-
ју и одредити пуштају табиле
шакаве које је желео кремашке резул-
тант свају хармоничких осцилациј-
ја у првачима X и Y које узимамо
шакава нормално један на други.

1. Пример.

Модулата шакава извада у прав-
чима X и Y обе осцилације

$$x = a \cos \frac{2\pi}{T} t$$

$$y = b \cos \frac{2\pi}{2T} t = b \cos \frac{\pi}{T} t$$

На овима да су амплифиде оба кре-
машка са иви, да је првога првог кре-
машка T а другога $2T$ и.ј. друго кремаш-
ке има два пута већу периоду него
прво. Фазе оба кремашка не разлику-
ју се, јер у истом моменту $t=0$ уочи-
шавају оба кремашка свогу ампи-
лифиду бројност. Горњим једначинама
је кремашке пошто су дређено јер у
сваком моменту то знајемо популар-
нијима шакаве. Пишемо само за јед-
нагашу шакаве табиле шакаве. У то
име вика из горњих једначина ели-
минисани t . Из тонијетријске јед-
нагаше

$$\omega^2 \frac{d}{2} = \frac{1 + \cos d}{2}$$

$$\cos d = 2 \omega^2 \frac{d}{2} - 1$$

да је преста штој једногаши

$$x = a \left(2 \cos^2 \frac{\pi}{T} t - 1 \right) = a \left[2 \frac{y^2}{b^2} - 1 \right]$$

име

$$x+a = 2 \frac{a^2}{b^2} y^2$$

или

$$y^2 = \frac{b^2}{2a^2} (x+a)$$

Модулата тангенса винесе време шоме
деглу параболу.

2. Пример.

Нека винеси тангенса другото кре-
тичка дуже два пъти величина на кривата
првото, или нека прво кривите заостри-
ж за сферу на четвъртия свод танги-
де и.т.г.

$$x = a \cos \frac{2\pi}{T} \left(t - \frac{T}{4} \right)$$

$$y = b \cos \frac{\pi}{T} t$$

Другото кривите заостришава своду импли-
циру у времето $t=0$, а прво у времето
 $t=\frac{T}{4}$. Пишаймо съда за юденални тан-
гите. Имато

$$x = a \cos \left(\frac{2\pi}{T} t - \frac{\pi}{2} \right) = a \cos \left(\frac{\pi}{2} - \frac{2\pi}{T} t \right) =$$

$$= a \sin \frac{2\pi}{T} t =$$

$$= 2a \sin \frac{\pi}{T} t \cos \frac{\pi}{T} t =$$

$$= 2a \cos \frac{\pi}{T} t \cdot \sqrt{1 - \cos^2 \frac{\pi}{T} t}$$

$$x = 2a \frac{y}{b} \sqrt{1 - \frac{y^2}{b^2}}$$

или же заснов

или

или

$$b^2 x = 2ay \sqrt{b^2 - y^2}$$

$$b^4 x^2 = 4a^2 y^2 (b^2 - y^2)$$

Овој е једначината за тангенса модулата

Re. За $x=0$ до-

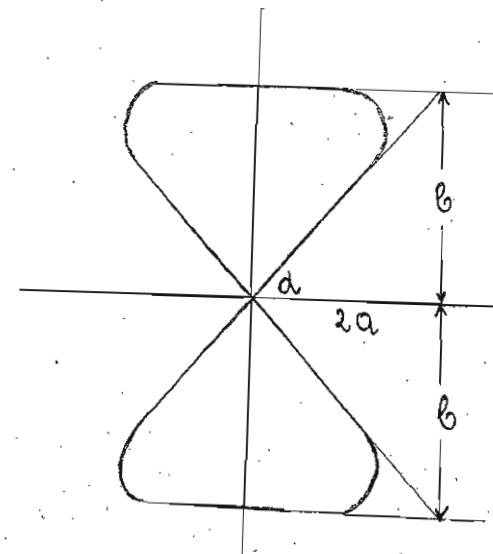
бижамо:

$$y = \pm 0 \text{ и } \pm b$$

За $y=0$ имамо

$$x = \pm 0$$

По знати да
криви със съ-
същите коорди-
нати и оси X
имато и оси Y



тако у током текућег гашања $b^2 - u^2$ ста-
вимо b^2 , па добијамо

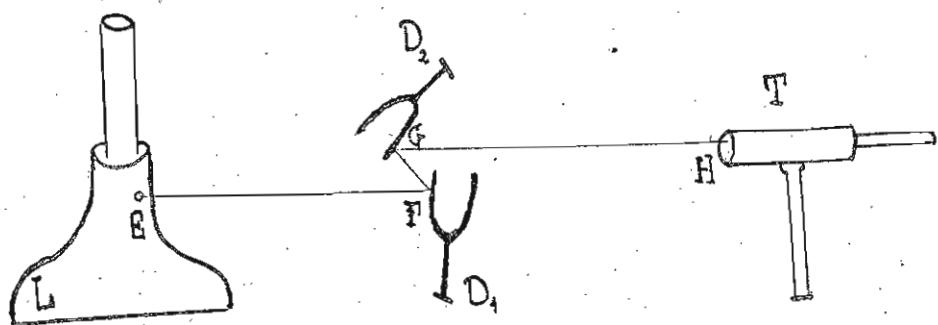
$$b^2 x^2 = 4a^2 u^2$$

или

$$\frac{u}{x} = \pm \frac{b}{2a}$$

Из овог за тако у током елеменатне криве замениши са две прве пред-
стављајте током једнолинијом. Крива
не има ни оближ преуже спире.

Lissajous је описао прес-
остављао обаве акустичне токе које настају
саслушавањем чврсу хармоничних ос-
цијација. Дужиновите осцилаторије
хармонички. Комбинујући чврсу
постављајући њиме разни-



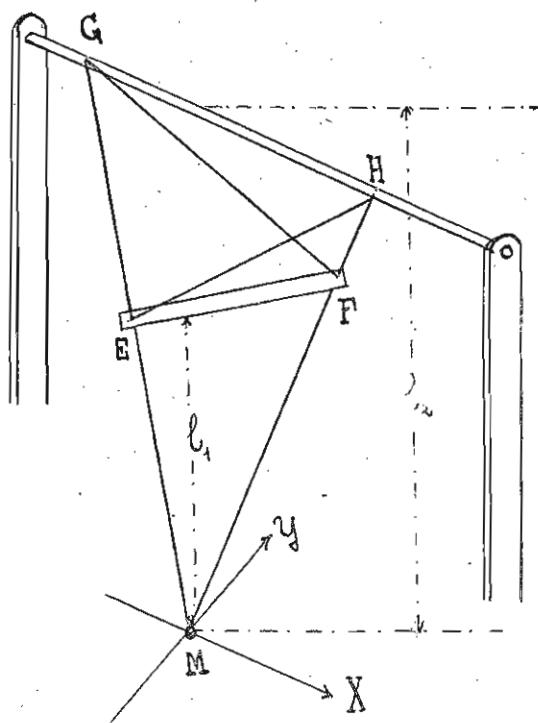
очијаше и спроводи (спроводи виси-
ну топла), којима се могу ставити различите
фазе, састављају се најразноврсније по-
слане. Из овоге Γ издаваји свећни зрак
 E , чијако F удара на једно стопило
прислано на дужиновиту D_1 , који ствари
вертикално. Кадај овај дужиновон звук,
отуда се рефлектируји зрак F у топера
у вертикалној равни хармонички.
Кадај зрак удара у тако D_2 на друго
једно стопило прислано на јед-
ном хоризонталном дужиновиту D_2 .
Кадај овај дужиновон звук, а онда се
рефлектируји зрак G у хоризонтал-
ној равни хармонички. Кадај оба ду-
жиновита звуке заједно, отуда тако
 H издава обе осцијације да описује
једну спиру која се зове Lissajous-ова
спирала. Ова се посматра у глобину T .

Обаве Lissajous-ове спирале
можу се извести и помоћу заправеју-
ће папире. Кадај то обешено је помоћу
жича $E\bar{H}$ и $F\bar{H}$ па си $E\bar{F}$, па доле

може да осигурује у правцу ℓ нормал-

но на ту осу, па
је дужинта крати
на тим осигура-
њуја l_1 . Оса EF
обештећена је и то-
могу једини GE ,
 GF , HE и HF на
осу GH , па мо-
же осигурава-
ни нормалито
на ту осу (се
 EF и GH укрећу-
ју се и нормал-

итоме убедити да се пешице ставља-
у произвољној посебности. Насе се та-
ко што и две крећачке равни обе-
ди. Кратито ће сасвим престајати
да једну дисају - обу физичку.



(не су једна на другу). Осигуравајујом
еко се оне укреће се кратито у правцу
 Y , па је дужинта кратито у том прав-
цу l_2 . Кратито извади укупне у неки
мак да се осигуравају: прву у правцу ℓ
са дужином кратито l_1 , а другу у
правцу Y са дужином кратито l_2 . Ова
дужинта кратито зависе и пешице
од једног крећачка, па се може преста-

Проблем да се нађе сила која је узимана узимања.

Нека се реши следни проблем:
Мобилна тачка отисује праву укупно која је једначина у еуклидским координатама

$$s = f(q)$$

Када радиус вектор отисује једнаке површине у једнаким интервалима времена т.ј.

$$s^2 \frac{dq}{dt} = C$$

Нека се нађе сила \vec{P} која изазива то кретање мобилне тачке.

Из једначине 2) следи да је

$$\frac{d}{dt} \left(s^2 \frac{dq}{dt} \right) = 0$$

а то значи да је

$$p_n = 0$$

т.ј. сила \vec{P} пропаси константно кроз туor координатне системе или сила \vec{P} је центрирана сила. Зато броји за њу Винет-ова једначина

$$P = -\frac{mC^2}{s^2} \left[\frac{1}{s} + \frac{d^2 \frac{1}{s}}{dq^2} \right] \quad (3)$$

Зато што може се сматрати да ћемо бисто из једначине 1) и 3), чо што решење није уједноствено. Ми можемо из оих једначина елиминирати s , можемо елиминирати и q или само један израз за s и q . Решење овакве ствари онда уједноствено ако утврдимо да сила P зависи или само од s или само од q .

Узимамо овуј специјалан случај: мобилна тачка отисује коничан процес т.ј. једначина је 1) у овом случају

$$s = \frac{b}{1 + \varepsilon \cos q} \quad (4)$$

Овој еуклидски једначине конични

аресека. У њу ће означавати пољинту параметра, а је нумерички експлоратор. Ако је $\varepsilon = 0$, онда је једини пресек узрт; ако је $\varepsilon < 1$, онда је он спаша; ако је $\varepsilon = 1$, онда је парабола; и ако је $\varepsilon > 1$ хипербола. Треба читате да нађемо центричнију симетрију која објасава уважавање модулне тачке, па третијавимо да је она симетрија само функција која објасава модулне тачке од центра и не зависи од угла φ . Ако зетамо да је средиште симетрије обзиром на ту тачку следије, да симетрија може бити само функција објасавајућа φ , јер нема никаквој разлогу да се она симетрија у једном правцу узртјује манифестира и то у другом. Високо нам читате из једнога из 1^{*)} и 3^{*)} епитета око угла φ . Из једнога из 1^{*)} следије

$$\frac{1}{s} = \frac{1}{p} + \frac{\varepsilon}{p} \cos \varphi \quad 4)$$

дискретизацијом имамо

$$\frac{d^1 s}{d\varphi} = -\frac{\varepsilon}{p} \sin \varphi$$

$$\frac{d^2 s}{d\varphi^2} = -\frac{\varepsilon}{p} \cos \varphi \quad 5)$$

Суштински ли вредностима 4) и 5) у једначина 3) то добијамо

$$P = -\frac{m C^2}{s^2} \cdot \frac{1}{p}$$

или ико суштински јединици

$$\frac{C^2}{p} = \mu$$

даје

$$P = -\frac{\mu m}{s^2} \quad 6)$$

- Симетрија у једном правцу узртјује манифестира и то у другом. Високо нам читате из једнога из 1^{*)} и 3^{*)} епитета око угла φ . Из једнога из 1^{*)} следије

Гребеначе модулите шарке која

се присилена да се стапи на
заданој табрици.

Ако је модулата шарка присилена да се стапи на табрици

$$f(x, y, z) = 0 \quad 1)$$

отуда знамо во сокакото, да не ќе на модулите шарке се им шарите када се склопуваат још останатите табрици који ќе увек нормалан ќе табриците и који ќе увек бројто величија да присиле модулите шарке да се табриците склопате. Иако останатите табрици не сметаат тие шарки, да изординаците модулите шарке x, y, z заподобуваат увек једнаките 1). При шуме ние предвидујме претпоставките да ќе табрицата и модулата има

да се менува, и тоа се може употреби да облик табрице зависи и од времето. У шуме не спуштајте једнаките табриците бити

$$f(x, y, z, t) = 0 \quad 1)$$

и ваква останатите табрици се подготвени да у постапките моментите заподобуваат модулата шарка једното 1*).

Нормалата табрица заснована на координатите осите употреба који се јасни

$$\cos \alpha = \frac{\frac{\partial f}{\partial x}}{\sqrt{(\frac{\partial f}{\partial x})^2 + (\frac{\partial f}{\partial y})^2 + (\frac{\partial f}{\partial z})^2}}$$

$$\cos \beta = \frac{\frac{\partial f}{\partial y}}{\sqrt{(\frac{\partial f}{\partial x})^2 + (\frac{\partial f}{\partial y})^2 + (\frac{\partial f}{\partial z})^2}}$$

$$\cos \gamma = \frac{\frac{\partial f}{\partial z}}{\sqrt{(\frac{\partial f}{\partial x})^2 + (\frac{\partial f}{\partial y})^2 + (\frac{\partial f}{\partial z})^2}}$$

Задача ој компонентите на нормалните силија

$$N^x \cos \alpha$$

$$N^y \cos \beta$$

$$N^z \cos \gamma$$

Око сепа тачка има податоци што се делијују симетрија и не се даду резултантни R иже са компонентите X, Y и Z, ако не је дадено исклучување податоке што се даде

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = X + N^x \cos \alpha$$

$$m \frac{d^2y}{dt^2} = Y + N^y \cos \beta$$

$$m \frac{d^2z}{dt^2} = Z + N^z \cos \gamma$$

и тоа вредноста

$$\frac{N^2}{\sqrt{\left(\frac{\partial f}{\partial x}\right)^2 + \left(\frac{\partial f}{\partial y}\right)^2 + \left(\frac{\partial f}{\partial z}\right)^2}} = \lambda$$

је дадено исклучување што се однесува

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = X + \lambda \frac{\partial f}{\partial x}$$

$$m \frac{d^2y}{dt^2} = Y + \lambda \frac{\partial f}{\partial y}$$

$$m \frac{d^2z}{dt^2} = Z + \lambda \frac{\partial f}{\partial z}$$

2)

Из једначината 2) и једначините 1) или 1*) може да се одредати X, Y и Z и величината λ . Чувствувајќи се дека је једначината со бројките представљена во једначината 1*). Овој диференцирање во једначината со бројките, добијамо

$$\frac{\partial f}{\partial x} \frac{dx}{dt} + \frac{\partial f}{\partial y} \frac{dy}{dt} + \frac{\partial f}{\partial z} \frac{dz}{dt} + \frac{\partial f}{\partial t} = 0$$

Диференцирање на овај јединицитет, имамо

$$\frac{\partial^2 f}{\partial x^2} \left(\frac{dx}{dt} \right)^2 + \frac{\partial^2 f}{\partial x \partial t} \frac{d^2x}{dt^2} + 2 \frac{\partial^2 f}{\partial x \partial y} \frac{dx}{dt} \frac{dy}{dt} +$$

$$+ 2 \frac{\partial^2 f}{\partial x \partial z} \frac{dx}{dt} \frac{dz}{dt} + 2 \frac{\partial^2 f}{\partial x \partial t} \frac{dx}{dt} + \frac{\partial^2 f}{\partial y^2} \left(\frac{dy}{dt} \right)^2 +$$

$$+ \frac{\partial^2 f}{\partial y \partial t} \frac{dy}{dt} + 2 \frac{\partial^2 f}{\partial y \partial z} \frac{dy}{dt} \frac{dz}{dt} + 2 \frac{\partial^2 f}{\partial y \partial t} \frac{dy}{dt} +$$

$$+ \frac{\partial^2 f}{\partial z^2} \left(\frac{dz}{dt} \right)^2 + \frac{\partial^2 f}{\partial z \partial t} \frac{d^2z}{dt^2} + 2 \frac{\partial^2 f}{\partial z \partial t} \frac{dz}{dt} + \frac{\partial^2 f}{\partial t^2} = 0 \quad 3)$$

Самоубавување је јединицитет 3) бидејќито и за

$$\frac{d^2x}{dt^2}, \frac{d^2y}{dt^2}, \frac{d^2z}{dt^2}$$

који можемо да једначиме 3) изразити
1) и ставити у једначинама 2) које
ће нам представити једначине пре-
тварања.

Претварање Мобилне тачке на задатој криви.

Ово је мобилна тачка прису-
ствата да се креће на једној криви које
однос може да зависи и од времена,
то шту криву можемо сматрати као
песак увеју авбршита

$$f_1(x, y, z, t) = 0$$

$$f_2(x, y, z, t) = 0$$

да захтевамо да мобилна тачка остане
на једној и на другој авбршици.
Онда ће време претварањем њене једна-
чице претвара чиме ће овуј однос

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = x + \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial x} + \lambda_2 \frac{\partial f_2}{\partial x}$$

$$m \frac{d^2y}{dt^2} = y + \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial y} + \lambda_2 \frac{\partial f_2}{\partial y}$$

$$m \frac{d^2z}{dt^2} = \ddot{z} + \lambda_1 \frac{\partial f_1}{\partial z} + \lambda_2 \frac{\partial f_2}{\partial z}$$

Из горжих уравнений якои се одредили величине x, y, z, λ_1 и λ_2 :

Кретање мобилне тачке

ако на њу не дејствује нира-
рова сопствена сила.

Ако на мобилну тачку не дејствује нирарска сопствена сила, онда је

$$x = y = z = 0$$

иа из једначине 2) види смо да пре свега добијамо обе једначине

$$m \frac{d^2x}{dt^2} = \lambda \frac{\partial f}{\partial x}$$

$$m \frac{d^2y}{dt^2} = \lambda \frac{\partial f}{\partial y}$$

$$m \frac{d^2z}{dt^2} = \lambda \frac{\partial f}{\partial z}$$

1)

На мобилну тачку дејствује време струе

ако нормални вектор творише, а када
се подврата точка креће да творише
ко је тај вектор кроз нормалу на тај
вектор, а то значи да је тачка движе-
на сопственом путу

$$\dot{P}_t = 0$$

или

$$m \frac{dv}{dt} = 0$$

Интеграција ове једначине даје

$$v = \text{const.}$$

или

$$v = c$$

тје с означава једини константни. Мобил-
на се точка креће према томе да то-
творише перпендикуларно на константном
брзином с која је јединог вектора ини-
цијалног брзини.

Из једначине

$$v = \frac{ds}{dt}$$

следи

$$c = \frac{ds}{dt}$$

$$\frac{1}{dt} = c \frac{1}{ds}$$

Следивши ову вредност за dt у јед-
начине 1) то добијамо

$$\frac{d^2x}{ds^2} = \frac{1}{mc^2} \frac{\partial f}{\partial x}$$

$$\frac{d^2y}{ds^2} = \frac{1}{mc^2} \frac{\partial f}{\partial y}$$

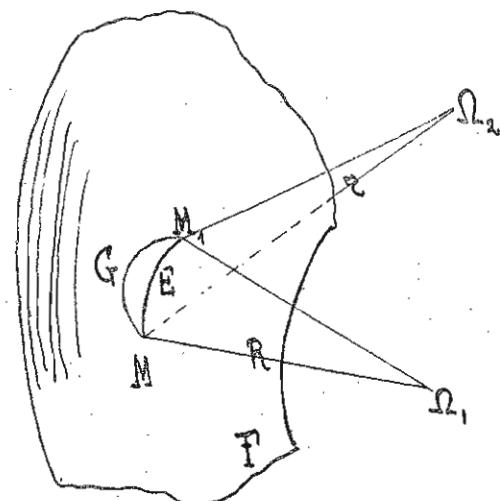
$$\frac{d^2z}{ds^2} = \frac{1}{mc^2} \frac{\partial f}{\partial z}$$

2)

Ове једначине изражавају Тенделријево
својство путање а којима интеграција
је даје путању. Чети овај вектор има-
ју диференцијалне једначине Тенделес-
ких линија на творише 1) или 1*); што
значи да се мобилна точка креће по
тенделеским линијама творише. За се мобил-
на точка креће по тенделеским ли-
нијама творише можемо без обзира на
једначине 2) употребити овај начин:
на мобилну точку дејствује само

напор тврдите. Шај је нормалан на тачку и једнак центричнији сила која дејствује на тачку. Шантијијарска сила равна је нули. Но токоманисто пре да центрична сила неки у осигуравању равното путовање, па кадо је нормална на тачку која ће да буде у правцу првог радиуса кривите путање. Та сила је нормална на тврдите, да због чијеви су закључка да први радиус кривите путање мобилне тачке тајда увек у нормалу асистирајући тврдите.

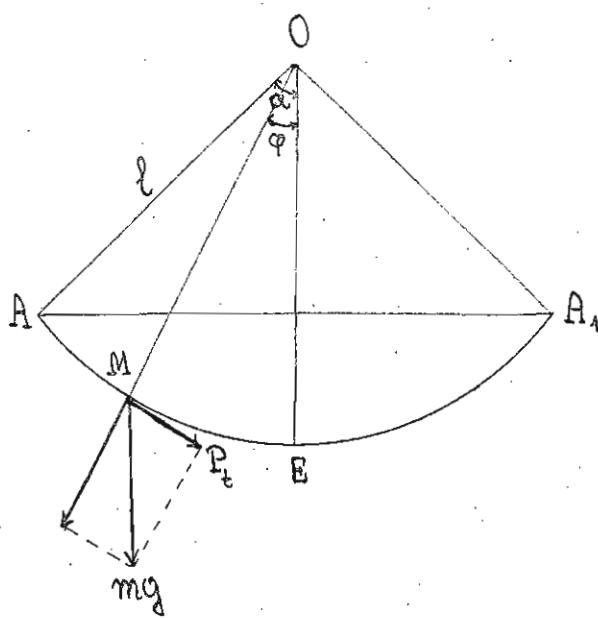
Следећа представљају један чеко асистирајући тврдите, НЕМ, спремијући тај путање. Та је путања шака завидета да први радиус кривите ше путање R симбол нормал-



но на тврдите. Поводимо између тачака M и M₁ једну другу криву МОМ₁; онда ће та крива имати други радиус кривите Ω који се неће подударити са нормалом тврдите. Шај радиус Ω биће мањи од R , јер од свих радиуса кривите у шаки M највећи је први радиус кривите. Елементарни НЕМ, има спреманце од свих посебних елементарних кривица које их можемо добући између тачака M и M₁. Највећи радиус кривите ће значи да је НЕМ, најкраћи пут између тачака M и M₁, а то је својство теодолитске линије. Путања мобилне тачке подудари се са теодолитском линијом тврдите на којој се она креће.

Дејноставно решење

Мобилна тачка нека буде при-
вршћена на постолјум који дужине
е који је обележен са тачком O. Потерета
из којојкаја равнотеже E у што кајт
та приступају са



сама себи, мобилна не се шар-
ка крећеши па на
вертикалном
нуку FEA. Ово
не узимају об-
зир ширење који
се о тачки O
и ширење вазду-
ха, па не мобилна тачка приступају из тачке P_t и било

који тачки приступи се у тачки P_t, која

пеки у истој хоризонтали са тачком
P. Но следује већ и из тога да су екви-
лиентијалне равнице хоризонталне,
 па се мобилна тачка враћа у екви-
лиентијалну равницу која је кроз
такву да се истом брзином која је деј-
ствују тачки. Чима $\text{NEO} = d$

$$\neq \text{NEO} = d$$

и наставимо да анализујемо члан. Вари-
јабилни члан EOM означава са с

$$\neq \text{EOM} = \varphi$$

и наставимо да анализујемо.

У априорију M дејствује и на
мобилну тачку жеста тежина па и оп-
шти обраште или општији који
анализовано и да пучаки мобилне
таке у којој је мобилна тачка присту-
пала да се креће. Зато не приступи-
јата сила P_t која дејствује на моб-
илну тачку M било

$$P_t = -mg \sin \varphi$$

Зато - Зато што сила сила представља да у-

масију $m\ddot{\varphi}$. Равн је

$$P_t = m \frac{d\dot{\varphi}}{dt}$$

што је

$$\frac{d\dot{\varphi}}{dt} = -g \sin \varphi$$

1)

Односно су са тимом 3 уравненије ЕМ,

што је

$$s = l \varphi$$

a

$$v = \frac{ds}{dt} = l \frac{d\varphi}{dt}$$

и употреба врсте

$$\frac{d\dot{\varphi}}{dt} = l \frac{d^2\varphi}{dt^2}$$

Сада имамо ову вредност у једначини

1) што добијамо

$$\frac{d^2\varphi}{dt^2} + \frac{g}{l} \sin \varphi = 0$$

2)

Ово је диференцијална једначина која има; њена иницијална вредност је да је φ равна функцији времена и одређује је сајамом моментних вредности табаните

такође. Из токне једначине срећује, ако ју помножимо са $2 \frac{d\dot{\varphi}}{dt}$

$$\frac{d(\frac{d\dot{\varphi}}{dt})^2}{dt} + 2 \frac{g}{l} \sin \varphi \frac{d\varphi}{dt} = 0$$

или

$$d(\frac{d\varphi}{dt})^2 + 2 \frac{g}{l} \sin \varphi d\varphi = 0$$

или иницијалном

$$(\frac{d\varphi}{dt})^2 - 2 \frac{g}{l} \cos \varphi + C = 0$$

За маху и минимум

$$\varphi = \alpha$$

$$\frac{d\varphi}{dt} = 0$$

и добијамо

$$-2 \frac{g}{l} \cos \alpha + C = 0$$

што је

$$(\frac{d\varphi}{dt})^2 = 2 \frac{g}{l} (\cos \alpha - \cos \varphi)$$

Одабре срећује

$$dt = \frac{1}{\sqrt{2} \frac{g}{l}} \frac{d\varphi}{\sqrt{\cos \varphi - \cos \alpha}}$$

Ваша супремуми зитаке коректа. Погрешиту током времена чујем смо да сада се може користити што је у антиципацијом током времена, да сада према томе време ради сада члан φ . Зато је већа ТОР-квадратни изрази други зитак - тај је

$$dt = -\frac{1}{\sqrt{2}} \sqrt{\frac{l}{g}} \frac{d\varphi}{\sqrt{a\varphi - a^2}}$$

Сматрамо

$$1 - \cos\varphi = x$$

$$1 - \cos\vartheta = a$$

и то кордитамо диференцијацијом прве једначине

$$\sin\varphi d\varphi = dx$$

оглавне

$$d\varphi = \frac{dx}{\sqrt{1 - \cos^2\varphi}}$$

што кордитамо

$$dt = -\frac{1}{\sqrt{2}} \sqrt{\frac{l}{g}} \frac{dx}{\sqrt{1 - \cos^2\varphi} \sqrt{a - x}}$$

Из једначине 3) следи

$$2 - x = 1 + \cos\varphi$$

тако је знатно

$$\begin{aligned} 1 - \cos^2\varphi &= (1 - \cos\varphi)(1 + \cos\varphi) \\ &= x(2 - x) \end{aligned}$$

Што је једначина 4) добија однос

$$dt = -\frac{1}{\sqrt{2}} \sqrt{\frac{l}{g}} \frac{dx}{\sqrt{2 - x} \sqrt{ax - x^2}}$$

и то

$$dt = -\frac{1}{2} \sqrt{\frac{l}{g}} \frac{dx}{\sqrt{1 - \frac{x}{2}} \sqrt{ax - x^2}}$$

Време T што се користи за то да се
преда једна из једначина 4) је

$$T = 2 \int_a^0 dt = -2 \int_0^a dt$$

Знатно је

$$T = \sqrt{\frac{l}{g}} \int_0^a \frac{dx}{\sqrt{1 - \frac{x}{2}} \sqrt{ax - x^2}}$$

Раскинуто израз

$$\begin{aligned} 4) \quad \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{x}{2}}} &= \left(1 - \frac{x}{2}\right)^{-\frac{1}{2}} = \\ &= 1 + \frac{1}{2} \frac{x}{2} + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4} \left(\frac{x}{2}\right)^2 + \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6} \left(\frac{x}{2}\right)^3 + \dots \end{aligned}$$

да знатно имамо

$$I = \sqrt{\frac{a}{g}} \int_0^a \left\{ 1 + \frac{1}{2} \frac{x}{2} + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4} \left(\frac{x}{2}\right)^2 + \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6} \left(\frac{x}{2}\right)^3 + \dots \right\} \frac{dx}{\sqrt{ax - x^2}}$$

Означимо

$$\int_0^a \frac{x^n dx}{\sqrt{ax - x^2}} = J_n$$

да је

$$I = \sqrt{\frac{a}{g}} \left\{ J_0 + \frac{1}{2} \left(\frac{1}{2}\right) J_1 + \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4} \left(\frac{1}{2}\right)^2 J_2 + \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6} \left(\frac{1}{2}\right)^3 J_3 + \dots \right\} \quad 5)$$

За штитехране J_n можемо извести и једној
рекурзивној једначини на овај начин:

$$J_n = \int_0^a \frac{x^{n-1} x dx}{\sqrt{ax - x^2}}$$

Слиједио са да

$$ax - x^2 = u$$

и то добијамо диференцијацијом

$$adx - 2x dx = du$$

имамо

$$x dx = \frac{1}{2} adx - \frac{1}{2} du$$

Затим је

$$J_n = \int_0^a \frac{x^{n-1} \left(\frac{1}{2} adx - \frac{1}{2} du \right)}{\sqrt{ax - x^2}} =$$

$$= \frac{1}{2} a \int_0^a \frac{x^{n-1} dx}{\sqrt{ax - x^2}} - \frac{1}{2} \int_0^a x^{n-1} \frac{du}{\sqrt{u}}$$

Овај поступак можемо развијати
довољно барујући диференцијације,
јесли имамо означимо

$$x^{n-1} \text{ да је } u$$

$$\frac{du}{\sqrt{u}} \text{ " } dv$$

имамо је

$$du = (n-1) x^{n-2} dx$$

$$v = 2\sqrt{u}$$

имамо је

$$\int x^{n-1} \frac{du}{\sqrt{u}} = 2\sqrt{u} x^{n-1} - 2(n-1) \int \sqrt{u} x^{n-2} dx$$

Затим је

$$J_n = \frac{1}{2} a \int_0^a \frac{x^{n-1} dx}{\sqrt{ax - x^2}} - \sqrt{ax - x^2} x^{n-1} +$$

$$+ (n-1) \int_0^a x^{n-2} \sqrt{ax - x^2} dx$$

Почетни израз можемо развијати
поступком који је да комбинујемо и разделимо
из $\sqrt{ax - x^2}$, тај да ће разделимо и добијамо
штитехрана. На овај начин добијамо

$$J_n = \int_0^a \frac{x^n dx}{\sqrt{ax-x^2}} =$$

$$= \frac{1}{2} a \int_0^a \frac{x^{n-1} dx}{\sqrt{ax-x^2}} - \left\{ \sqrt{ax-x^2} x^{n-1} \right\}_0^a +$$

$$+ a(n-1) \int_0^a \frac{x^{n-1} dx}{\sqrt{ax-x^2}} - (n-1) \int_0^a \frac{x^n dx}{\sqrt{ax-x^2}}$$

Из ове једноравните можемо известили, ако пренесем постепено члан на небу спротивујући, сређеној регуларизацији једноравни

$$n \int_0^a \frac{x^n dx}{\sqrt{ax-x^2}} = \frac{2n-1}{2} a \int_0^a \frac{x^{n-1} dx}{\sqrt{ax-x^2}}$$

Ова је једноравнита регуларизована једноравница која нам даје могућност да члан J_n изразимо помоћу члана J_{n-1} , па тада једноравница даје

$$J_n = \frac{2n-1}{2n} a J_{n-1}$$

Макар можемо помоћу ове једноравните изразити све гранове сечије 5) помоћу члана J_0 који је

$$J_0 = \frac{1}{2} a J_0$$

$$J_2 = \frac{3}{4} a J_0 \quad J_1 = \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4} a^3 J_0$$

$$J_3 = \frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6} a^5 J_0$$

И да 3-ти једноравница 5) добија облик

$$J = \sqrt{\frac{e}{g}} \left\{ 1 + \left(\frac{1}{2}\right)^2 \frac{a}{2} + \left(\frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}\right)^2 \left(\frac{a}{2}\right)^2 + \left(\frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6}\right)^2 \left(\frac{a}{2}\right)^3 + \dots \right\} J_0$$

Ваша нам само да израчунамо икви-тран J_0 . Он је

$$J_0 = \int_0^a \frac{dx}{\sqrt{ax-x^2}}$$

Решав је

$$ax - x^2 = \frac{a^2}{4} - \left(x - \frac{a}{2}\right)^2$$

имо је

$$J_0 = \int_0^a \frac{dx}{\sqrt{\frac{a^2}{4} - \left(x - \frac{a}{2}\right)^2}} = \int_0^a \frac{d\left(\frac{x - \frac{a}{2}}{\frac{a}{2}}\right)}{\sqrt{1 - \left(\frac{x - \frac{a}{2}}{\frac{a}{2}}\right)^2}} =$$

$$= \left\{ \arcsin \frac{x - \frac{a}{2}}{\frac{a}{2}} \right\}_0^a =$$

$$= \arcsin 1 - \arcsin(-1) = \frac{\pi}{2} - \left(-\frac{\pi}{2}\right) = \pi$$

Затим је

$$T = \pi \sqrt{\frac{E}{g}} \left\{ 1 + \left(\frac{1}{2}\right)^2 \frac{a}{2} + \left(\frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}\right) \left(\frac{a}{2}\right)^2 + \left(\frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6}\right) \left(\frac{a}{2}\right)^3 + \dots \right\}$$

Усјединачите 3) следује

$$\frac{a}{2} = \frac{1 - \cos d}{2} = \sin^2 \frac{d}{2}$$

и то замислимо

$$T = \pi \sqrt{\frac{E}{g}} \left\{ 1 + \left(\frac{1}{2}\right)^2 \sin^2 \frac{d}{2} + \left(\frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4}\right)^2 \sin^4 \frac{d}{2} + \left(\frac{1 \cdot 3 \cdot 5}{2 \cdot 4 \cdot 6}\right)^2 \sin^6 \frac{d}{2} + \dots \right\} \quad (6)$$

Овуј јединичну тачку је Euler, па серија ће јединичне координате брзо брзо је и да падне. Зато је добијено да јединични се симе са првим члановима те серије.

Брзину подијите шарке израчунати ћемо симболом $\dot{\varphi}$ који је време.

$$d\left(\frac{mv^2}{2}\right) = dt$$

Тога dt означава елементарну разницу времена разног израчунати на овуј тачки: на модулну шарку утишити обе криле: шарка $m g$ и оптерен тежина M . Ова врата

суша увеће је потпомогнута на аутомобилу, па је знатно је већа елементарна разница редова редова. Важи да ће да израчунати симе елементарну разницу времена, а тије го-

дијамо на овуј тачки симе сушу потпомогнута са пројекцијом елементарне аутомобиле у првом симе. Шта пројекција једнака је, симе осу Z напечати вертикалну gone, да ће то је знатно

$$dt = mg dx$$

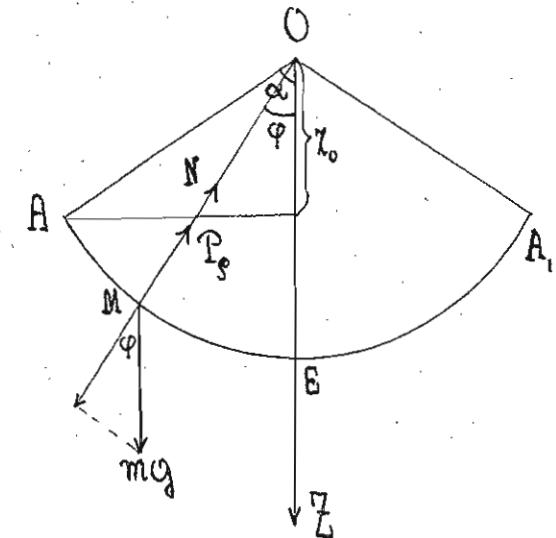
и то

$$d\left(\frac{mv^2}{2}\right) = mg dx$$

Интегријујући добијамо

$$v^2 = 2gx + C$$

Озимамо да симе елементарне t са x_0 то је



$$\text{за } \gamma = \gamma_0$$

$$v = 0$$

$$0 = 2g\gamma_0 + C$$

$$v^2 = 2g(\gamma - \gamma_0)$$

$$\gamma = l \cos \varphi$$

$$\gamma_0 = l \cos d$$

$$v^2 = 2gl (\cos \varphi - \cos d)$$

$$v = \sqrt{2gl} \sqrt{\cos \varphi - \cos d}$$

Означимо ли држину тајнице
које у најнижем положају је са C , па
ћemo с тајницом да се у горњију држину
помести

$$\text{за } \varphi = 0$$

$$v = C$$

т.ј.

$$C = \sqrt{2gl} \sqrt{1 - \cos d}$$

Потисак који ћемо имати је утицај
тајнице. Модулна вредност је тада

напави у положају M у кружу којега
је радиус једнак је држином v . За-
имо на тој дејствују једна центриче-
шанта сила

$$P_s = \frac{mv^2}{l}$$

7)

На центрическата сила највећа је
преко центру O . Остације P ко-
ра према што биши тајни велики да
изазове ту центрическу силу. Од
центра дејствује компонентна шеће
која је једнака

8)

$$mg \cos \varphi$$

И због остатка P мора биши тајни ве-
лики да изазове успротивљења што
већ компоненте буде једнака центри-
ческој сили т.ј.

$$P - mg \cos \varphi = \frac{mv^2}{l}$$

и

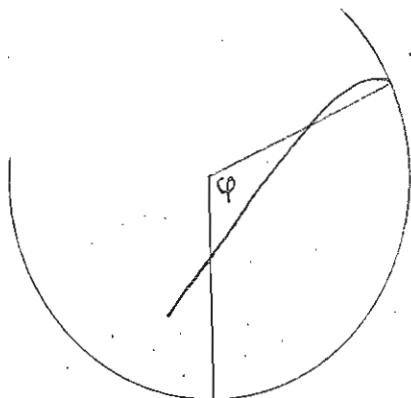
9)

$$P = mg \cos \varphi + \frac{mv^2}{l} =$$

$$= mg (\cos \varphi + 2 \cos \varphi - 2 \cos d) =$$

$$= mg(3\cos\varphi - 2\sin\varphi)$$

Ово је симетрично тјело које је најверније према центру. Ако тобилка тачка буши о коничу, то тај конич удаје само једнотактни симетријски тјелу. Он може да извади симетријски тјелу према центру, или не може да извади симетријски тјелу која би била највернија овог центра. Зато ће бити у оном случају најављено.



У тачки F у којој ће тачка знати тј. у тачки F која има вредност φ ће је $\dot{\varphi} = 0$

или

$$\omega\varphi = \frac{2}{3}\omega\alpha$$

остављена би тобилка тачка тјелу да су стапала со спиралом.

Ако су стапали тјелу осцилација тачке теште да се синус колебање заменије са синус колебањем, онда су

осцилација јединица 2) добија облик у облику

$$\frac{d^2\varphi}{dt^2} + \frac{g}{l}\varphi = 0 \quad 1)$$

Допитојши ли ову јединицу пево и десно са $2d\varphi$, тај је можемо написати у облику

$$d\left(\frac{d\varphi}{dt}\right)^2 + 2\frac{g}{l}\varphi d\varphi = 0$$

или интеграцијом

$$\left(\frac{d\varphi}{dt}\right)^2 + \frac{g}{l}\varphi^2 + C = 0$$

Када је $\varphi = d$ онда је $\frac{d\varphi}{dt} = 0$ па је због

$$0 + \frac{g}{l}d^2 + C = 0$$

или

$$\left(\frac{d\varphi}{dt}\right)^2 = \frac{g}{l}(d^2 - \varphi^2)$$

Одабре стекује

$$dt = \sqrt{\frac{l}{g}} \frac{d\varphi}{\sqrt{d^2 - \varphi^2}}$$

или увидимо

$$t = \sqrt{\frac{l}{g}} \int \frac{d\varphi}{\sqrt{d^2 - \varphi^2}} =$$

$$= \sqrt{\frac{l}{g}} \arcsin \frac{\varphi}{d} + C$$

Za $t=0$ je $\varphi=d$ tada je zato

$$0 = \sqrt{\frac{l}{g}} \frac{\pi}{2} + C$$

ime

$$t = \sqrt{\frac{l}{g}} \left[\arcsin \frac{\varphi}{d} - \frac{\pi}{2} \right]$$

Preradjevanje osiguranjuje dubijato
ako u jednacini 2) stavimo

za $\varphi=-d$

$$t = T$$

Zato je

$$T = \sqrt{\frac{l}{g}} \left[\underbrace{\arcsin(-1)}_{-\frac{3\pi}{2}} - \frac{\pi}{2} \right]$$

ime

$$T = \pi \sqrt{\frac{l}{g}}$$

Uo jednacine 2) steguje
 $\arcsin \frac{\varphi}{d} = \frac{\pi}{2} + \sqrt{\frac{g}{l}} t$

ime

$$\frac{\varphi}{d} = \sin \left(\frac{\pi}{2} + \sqrt{\frac{g}{l}} t \right)$$

ime

$$\varphi = -d \cos \sqrt{\frac{g}{l}} t$$

4)

Moemo smo izrazili vektorsku koordinatu vremena i tame resenii problem kreiranja: za dane početne vreme i kota pogonjaj moshite tame.

Uo jednacini 4) mojemo odrediti i brzinu moshite tame. Ota je jednacina

$$v = l \frac{d\varphi}{dt}$$

ime

$$v = ld \sqrt{\frac{g}{l}} \sin \sqrt{\frac{g}{l}} t$$

5)

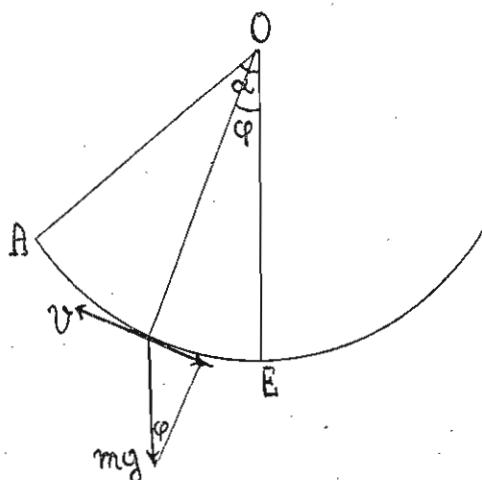
Brzinu s u najvisoj tame je
dubijato ako u ovoj jednacini stavimo
 $t = \frac{T}{2}$. Izane

$$C = ld \sqrt{\frac{g}{l}}$$

6)

Равното кривулаторно движение.

Разочи смо да је сила везура при маленим брзинама пропорционална брзини, па кога немо третијавши да генито има малку брзину то немо узети да је сила W пропорционална брзини v. Кога се тобијина панка креће тако да се чини да кривува онај дејствијују противнију правују таја кретања сила W и константна шефка $m \sin \varphi$. Зато је тајнијујујују сила симајаја крећија



онда дејствујују противнију правују таја кретања сила W и константна шефка $m \sin \varphi$. Зато је тајнијујујују сила симајаја крећија

$$P_t = -mg \sin \varphi - W$$

Разочи смо да је

$$W = kv$$

Уведемо ли местно координатна који брзину с кога је сила везура је симајаја крећија $m \sin \varphi = k v$

да добијамо

$$W = mg \frac{v}{c}$$

Зато је

$$P_t = -mg \left(\sin \varphi + \frac{v}{c} \right)$$

Дискретизацијата крећија крећија биће време током

$$m \frac{dv}{dt} = P_t$$

или

$$\frac{dv}{dt} = -g \sin \varphi - \frac{g}{c} v$$

И то разочи је

$$v = l \frac{d\varphi}{dt}$$

а овако

$$\frac{dv}{dt} = l \frac{d^2\varphi}{dt^2}$$

и то добијамо, ако ове вредностима ставимо у једначину

$$\frac{d^2\varphi}{dt^2} + \frac{g}{l} \sin\varphi + \frac{g}{c} \frac{d\varphi}{dt} = 0$$

Ако се овакви чланови извадимо тада можемо осигуравати да покажемо симес чији је замениши увећа са симесом чијом, односно током једначине добија овај облик

$$\frac{d^2\varphi}{dt^2} + \frac{g}{c} \frac{d\varphi}{dt} + \frac{g}{l} \varphi = 0$$

1)

Симесимо у ову једначину

$$\varphi = e^{rt}$$

односно је

$$\frac{d\varphi}{dt} = r e^{rt}$$

$$\frac{d^2\varphi}{dt^2} = r^2 e^{rt}$$

Једначине 1) биће према тиме заступљене

поста овој једначини 2) биће заступљена на оби реверситету једначину

$$r^2 + \frac{g}{c} r + \frac{g}{l} = 0 \quad 2)$$

Из ове једначине добијамо да је

$$r = -\frac{g}{2c} \pm \sqrt{\frac{g^2}{4c^2} - \frac{g}{l}}$$

Члан под кореном је позитиван али је

$$\frac{g^2}{4c^2} > \frac{g}{l}$$

или ако је

$$\frac{gl}{4} > c^2$$

Применимо ове две вредности под кореном т.ј. извадимо складниор $\Gamma-1$ преуз кореном, па ће једначина 2) имати ова два коренка

$$r_1 = -\frac{g}{2c} + i \sqrt{\frac{g}{l} - \frac{g^2}{4c^2}}$$

$$r_2 = -\frac{g}{2c} - i \sqrt{\frac{g}{l} - \frac{g^2}{4c^2}}$$

Симесимо ову

$$\frac{g}{l} = a^2$$

$$\frac{g}{2c} = b$$

и да су корене једначине 2)

$$z_1 = -b + i\sqrt{a^2 - b^2}$$

$$z_2 = -b - i\sqrt{a^2 - b^2}$$

Са ова два корена можемо склопити виши интегрирани једначине 1) који не бу-
димо једначине

$$\varphi = C_1 e^{z_1 t} + C_2 e^{z_2 t}$$

или

$$\varphi = e^{-bt} \{ C_1 e^{i\sqrt{a^2 - b^2} t} + C_2 e^{-i\sqrt{a^2 - b^2} t} \}$$

Применимо ли Euler -ове обрасце то до-
бивамо

$$\varphi = e^{-bt} \{ C_1 \cos \sqrt{a^2 - b^2} t + i C_1 \sin \sqrt{a^2 - b^2} t + C_2 \cos \sqrt{a^2 - b^2} t - i C_2 \sin \sqrt{a^2 - b^2} t \}$$

Сместимо ли решење C_1 и C_2 у новим
коначним члановима тада ће

$$C_1 + C_2 = d,$$

$$i(C_1 - C_2) = 0$$

то добијамо

$$\varphi = e^{-bt} \{ C_1 \cos \sqrt{a^2 - b^2} t + C_2 \sin \sqrt{a^2 - b^2} t \}$$

да јесмо одредили коначане C_1 и C_2
образујући још израз

$$\begin{aligned} \frac{d\varphi}{dt} &= e^{-bt} \{ -C_1 \sqrt{a^2 - b^2} \sin \sqrt{a^2 - b^2} t + \\ &+ C_2 \sqrt{a^2 - b^2} \cos \sqrt{a^2 - b^2} t - C_1 b \cos \sqrt{a^2 - b^2} t - \\ &- C_2 b \sin \sqrt{a^2 - b^2} t \} \end{aligned}$$

или

$$\frac{d\varphi}{dt} = e^{-bt} \{ [C_2 \sqrt{a^2 - b^2} - C_1 b] \cos \sqrt{a^2 - b^2} t - \\ - [C_1 \sqrt{a^2 - b^2} + C_2 b] \sin \sqrt{a^2 - b^2} t \} \quad 4)$$

Решење је ново одредено ита обај налаза:
смислимо је једначину 3)

$$\text{за } t = 0$$

$$\varphi = d$$

а је једначину 4)

$$\text{за } t = 0$$

$$\frac{d\varphi}{dt} = 0$$

Онда добијамо

$$d = C_1$$

$$0 = C_2 \sqrt{a^2 - b^2} - C_1 b$$

Из обе једначине следи

$$C_1 = d$$

$$C_2 = d \frac{b}{\sqrt{\alpha^2 - b^2}}$$

Из једначине 3) следије онда

$$\varphi = e^{-bt} \left\{ d \sin \sqrt{\alpha^2 - b^2} t + d \frac{b}{\sqrt{\alpha^2 - b^2}} \cos \sqrt{\alpha^2 - b^2} t \right\}$$

што је и вредност која се користи у једначини 4) по добијању

$$\begin{aligned} \frac{d\varphi}{dt} &= -e^{-bt} \left[d \sqrt{\alpha^2 - b^2} + d \frac{b^2}{\sqrt{\alpha^2 - b^2}} \right] \sin \sqrt{\alpha^2 - b^2} t = \\ &= -d e^{-bt} \frac{\alpha^2}{\sqrt{\alpha^2 - b^2}} \sin \sqrt{\alpha^2 - b^2} t \end{aligned}$$

Брзина покрета шарке биће равна нули, као што из једначине 6) следије, за $t=0$ и онда за сваку вредност T која буде

$$\sqrt{\alpha^2 - b^2} T = \pi l$$

иско шарку и за сваку вредност nT , јеј ће онда

$$\sqrt{\alpha^2 - b^2} nT = n\pi l$$

Зитом ће φ бити друга осцилација и да ће две осцилације које је једначини. Осцилације су извиром.

Из претходних једначина сре-

дије да је

$$T = \frac{\pi}{\sqrt{\alpha^2 - b^2}} = \frac{\pi}{\sqrt{\frac{g}{l} - \frac{b^2}{4c^2}}}$$

Када ће бити описано базујући отпор
би други члан тог кореном описан, али
било је прву осцилацију добити

$$\sqrt{\frac{l}{g}}$$

- израз који смо већ извени. Због описане
по базујућа бива измените знаки, па
због тога прву осцилацију већа. Описа: описан
базујућа увекава прву.

Прије када ће бити друга
осцилација, ако је прва била d . Ту
ћемо сматрати да ће бити из једначине
5) ако у њој ставимо

$$\varphi = d_1$$

$$t = T = \frac{\pi l}{\sqrt{\alpha^2 - b^2}}$$

На тај начин добијамо

$$d_1 = -d_0 e^{-bt}$$

7)

Следећа осцилација ће

$$d_2 = +d_0 e^{-2nT}$$

а једино бисто је да што неких да смо ставили

$$t = 2T$$

Прека амплитуда јединака је

$$d_3 = -d_0 e^{-3nT}$$

$$d_n = \pm d_0 e^{-nT}$$

Кад што видимо амплитуде вишије у темпериској промесци. Ус јединако 4) може

$$\frac{d_n}{d_0} = e^{-nT}$$

или овако

$$\log_{10} d_n - \log_{10} d_0 = -nT$$

или

$$f_0 = \frac{\log_{10} d_0 - \log_{10} d_n}{nT}$$

Везувана ће збоге се нормализовани диференцијали; он се може и експоненцијално обраћати. Иако смо да измеримо

7)

амплитуду и н-му амплитуду и избрисано време nT извеје неки између којих

Кад смо тако обрађени константни б, отуда изједначите

$$\frac{g}{2C} = b$$

можемо обрађити константну с извеја која даје нашу вредност

$$C = \frac{g}{2b}$$

Математичка крива за снажнији метод.

Нека се реши овај проблем: Нека се одреди вертикална крива у којој тежина материјалног тачка па дајући динамика у једини стапаку тешку тачку M на криви да танак у којој тешки остваре своје кретање.

Задатак ће подигнута тачка свог кретање у тачки M, то ће тешку брзину у тачки M определити помоћу динамике M опре-

$$d\left(\frac{mv^2}{2}\right) = dt$$

Елементарната равнота динамике је

$$dt = -mg dx$$

јер је dx пројекција елементарног пута

на правцу симетрије

- овој знати је симетрија утвђује висину x . Зато имамо

$$d \frac{v^2}{2} = -g dx$$

или остатне интегрирајући

$$\frac{v^2}{2} = -gx + C$$

Када је за $x = x_0$, $v = 0$ тада је

$$0 = -gx_0 + C$$

или

$$v^2 = 2g(x_0 - x)$$

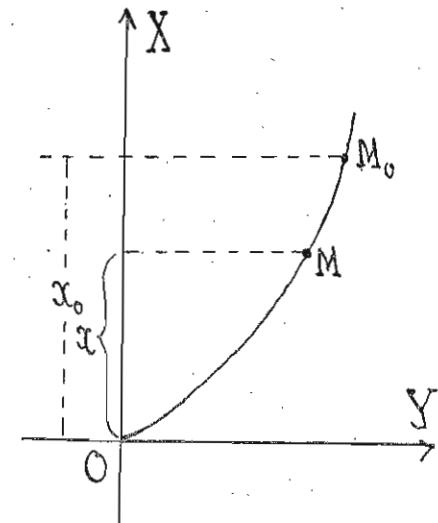
или

$$v = \sqrt{2g(x_0 - x)} = \frac{ds}{dt}$$

Остатне је

$$dt = \frac{1}{\sqrt{2g}} \frac{ds}{\sqrt{x_0 - x}}$$

Време T што ћа тобилата тачка преба да из динамика M дође у динамику O добијамо ако током једногашину икве-



Тривијално између граница x_0 и 0. У тврђави
коју је доказану методом са првим кораком
знате - јер неко суптилно ће тврдити да
што Γ па се збаци са рачуном пре-
местом умножује на $\int_0^x \frac{ds}{\sqrt{x_0-s}}$. Оваја

$$\Gamma = -\frac{1}{\sqrt{2g}} \int_{x_0}^0 \frac{ds}{\sqrt{x_0-s}}$$

има

$$\Gamma = \frac{1}{\sqrt{2g}} \int_0^{x_0} \frac{ds}{\sqrt{x_0-s}}$$

који би нам доказала била ознатка,
онда бисмо могли изразити Γ као
функцију од x

$$s = q(x)$$

па бисмо имали

$$\Gamma = \frac{1}{\sqrt{2g}} \int_0^{x_0} \frac{q'(x) dx}{\sqrt{x_0-x}}$$

Или захтевамо да Γ буде независно од
 x_0 и збаци неко, пре то што ће за-
хтев тајематички формулацијом, у-
казујући x_0 из границе интегрирања тј.
стивши

$$x = x_0 u$$

па добијамо

има

$$dx = x_0 du$$

$$\Gamma = \frac{1}{\sqrt{2g}} \int_0^1 \frac{q'(x_0 u) x_0 du}{\sqrt{x_0 - x_0 u}}$$

има

$$\Gamma = \frac{1}{\sqrt{2g}} \int_0^1 \frac{q'(x_0 u) \sqrt{x_0} du}{\sqrt{1-u}}$$

Такође бисмо независносто од x_0 па збаци
такође бисми

$$\frac{d\Gamma}{dx_0} = 0$$

две

$$\frac{d\Gamma}{dx_0} = \frac{1}{\sqrt{2g}} \int_0^1 \frac{q''(x_0 u) u \sqrt{x_0} + \frac{1}{2} q'(x_0 u) \frac{1}{\sqrt{x_0}}}{\sqrt{1-u}} du = 0$$

Именито тако бисми симиларитету
и ; збаци добијамо

$$q''(x_0 u) u \sqrt{x_0} + \frac{1}{2} q'(x_0 u) = 0$$

има

$$x q''(x) + \frac{1}{2} q'(x) = 0$$

Из ове једначине следи

$$\frac{\varphi''(x)}{\varphi'(x)} = -\frac{1}{2x}$$

или интегрирајмо

$$\log \varphi'(x) = -\frac{1}{2} \log x + \log C = \\ = \log \sqrt{\frac{C}{x}}$$

т.ј.

$$\varphi'(x) = \frac{C}{\sqrt{x}}$$

Решу је дну

$$\varphi'(x) = \frac{db}{dx}$$

да имамо

$$db = C \frac{dx}{\sqrt{x}}$$

ири

$$\sqrt{1+y'^2} dx = C \frac{dx}{\sqrt{x}}$$

односно

$$1 + \left(\frac{dy}{dx}\right)^2 = \frac{C^2}{x}$$

ири

$$\left(\frac{dy}{dx}\right)^2 = \frac{C^2-x}{x}$$

ири

$$dy = \sqrt{\frac{C^2-x}{x}} dx$$

Ово је диференцијална једначина трапезне криве; жу треба да интегришемо. Умножимо обејах

$$y = \int \sqrt{\frac{C^2-x}{x}} dx$$

или ово под интегрираном дружиште и уменшиште коринчјак са $\sqrt{C^2-x}$ добијамо

$$y = \int \frac{C^2-x}{\sqrt{C^2x-x^2}} dx =$$

$$= \int \frac{\frac{C^2}{2}-x}{\sqrt{\left(\frac{C^2}{2}\right)^2-(x-\frac{C^2}{2})^2}} dx + \int \frac{\frac{C^2}{2}}{\sqrt{\left(\frac{C^2}{2}\right)^2-(x-\frac{C^2}{2})^2}} dx$$

$$= -\frac{1}{2} \sqrt{\left(\frac{C^2}{2}\right)^2-(x-\frac{C^2}{2})^2} + \frac{C^2}{2} \arcsin \frac{x-\frac{C^2}{2}}{\frac{C^2}{2}} + C$$

ири

$$y = -\sqrt{C^2x-x^2} - \frac{C^2}{2} \arcsin \left(\frac{2x}{C^2} - 1 \right) + C$$

Погрешак извршилакој системе лежи на самој криви, али је знатно да $x=0$ и $y=0$ а због тога

$$c = \pi$$

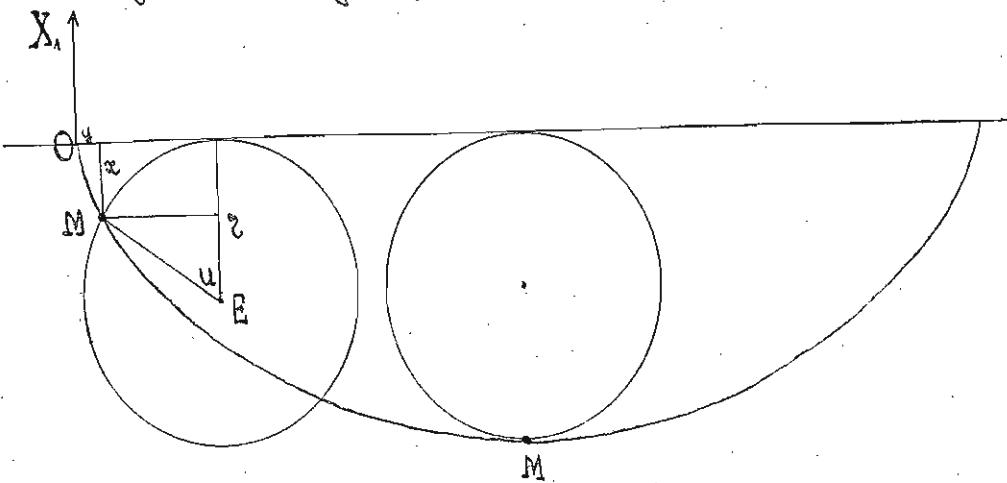
а оној угао

$$y = -\sqrt{c^2 x - x^2} - \frac{c^2}{2} \arccos\left(\frac{2x}{c^2} - 1\right) + \pi$$

Променити је прављају све у и померити га за члан π . Отида ће бити у новом систему

$$y = \sqrt{c^2 x - x^2} + \frac{c^2}{2} \arccos\left(\frac{2x - c^2}{c^2}\right)$$

Ова једначина представља нам прваке-
ту криву. Ота је једначина циклоиде
којој нема сличности са њеним увери-
тим: циклоида је крива коју описује



једна точка периферије кружца који се крета по једној прямци. Оно је криви који описује своје кретање у точки O тај да је

центаром у апофизи ε , отуда ће јасно да
која се пре написана у апофизи ε и-
мећи следеће изоравните

$$x = -(2 - 2 \cos u) = -2 + 2 \cos u$$

$$y = 2u - 2 \sin u$$

На тој смо начин извештајну једначицу уз-
рође параметру параметру u . Ако желе-
мо у њој симболизују је x да бива из-
међу тога две једначине експлицит-
ни параметар u . Из прве једначине
следи:

$$\cos u = \frac{x+2}{2}$$

односно је

$$u = \arccos \frac{x+2}{2}$$

$$\sin u = \sqrt{1 - \cos^2 u} = \sqrt{1 - \frac{(x+2)^2 + 2^2}{4}} = \frac{1}{2} \sqrt{-x^2 - 2x}$$

Зато је

$$y = 2 \arccos \frac{x+2}{2} - \sqrt{-x^2 - 2x}$$

Самоуко радијус кривија

$$\varepsilon = \frac{c^2}{2}$$

шоје

$$y = \frac{c^2}{2} \arccos \frac{2x + c^2}{c^2} - \sqrt{x^2 - c^2} x$$

Уведемо ли трансформацију координати
ног система ш.ј. ставимо ли место x
ново x_1 ,

$$x = x_1 - c^2$$

и то добијамо

$$y = \frac{c^2}{2} \arccos \frac{2x_1 - c^2}{c^2} + \sqrt{c^2 x_1 - x_1^2}$$

Када смо дружиону корену тогли дати знате
+ што видимо да је ова једначинта идентич-
на са једначином паутињскога крива
коју смо извени. Паутињскога крива
је преска проме за дужу циклону.

Својство паутињскога цик-
лоне носио је Huyghens. Кружнијо
који има паутињскога ће време што ће

добијати шакаја преда-
да његовији то кружу
пајде у најнижу шак-
реје зависи као што

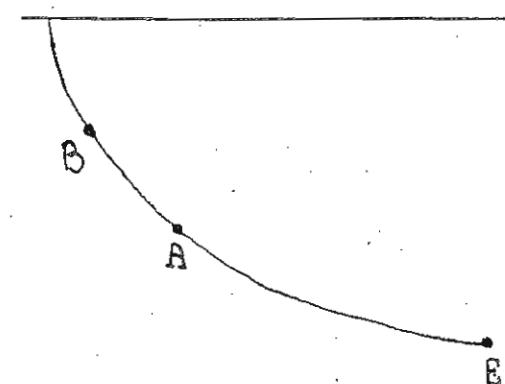
смо показали од антициклије, чланке уз

шакеите шаке t . Шта зависиши од антици-
клије је за мале антициклије неће бити
ништа, што само у том случају иначе да
захтавамо да се кружнијо кривијо може
примењивати за перене времена. Изис-
кива је постапа паутињскога. Јасно
и моделита

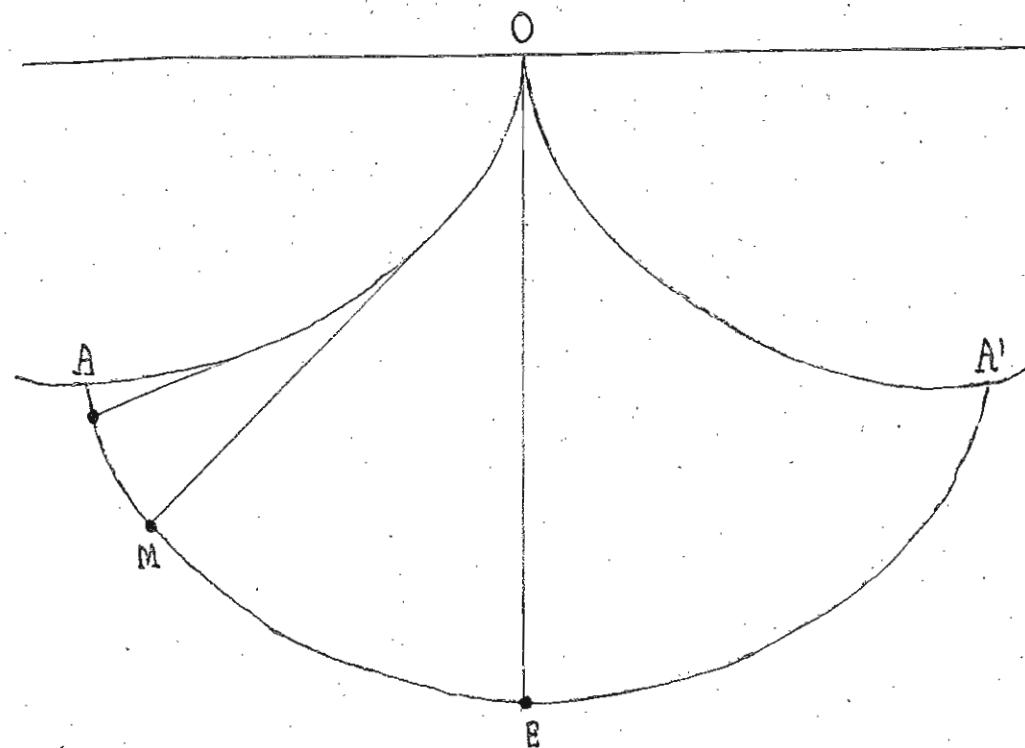
шакаја по цик-
лони, што не
сита требаши
шако паутињско
време да саки-
те из паутиња-
ја ту је јасно

ко са треба да саките из које друже
шаке B у паутињај E .

Својство да је еволута цикло-
не овеји циклоне да применено је Huy-
ghens за конкавногу циклону
који кривија. Иако ли две првите цик-
лоне Ој и Ој' једину кружу врсте и
да ће има конкавноста два кривија
циклионе нормално на равнију спире,



и да обесимо ли на криву ОЕ вогн има



дужину лука од или од' шешију кутнију, па ставимо ли ју у крецаше, то не се кривију обавијати ово купиндре од и од' шака да не купинија је висива-ти еволвентију торњих купиндија, а то је очен, јеко што из теорије купин-дије следије, једна купиндија која им је кривију руџенита. Зато не крива и М и А' коју висије подигнута је

било очен купиндија. Модилта ће се јошко кретати по купиндији; жето креташе биће шпациохрото; трајаше осцилација биће независно од амплитуде.

Проблем бројач истопротоне

Нека се реши овај проблем: две тачке A и B које не леже у истој вертикалнији али и у истој хоризонталнији, нека се стави јединији вертикалном кривом шаром да табилити тачка, затим тачкији се је кретање у табилити и са брзином нула, затим се кретајући се по табу криви за најкраће време у табилити B. Та крива неће бити права што садаја A и B; крива је дугуше најкраћи пут између тачака A и B, али табилити тачка по утицајем тежак не превазиђа га за најкраће време.

Моделита тачка нека затвори све своје кретање у табилити A. Ко-

на брзина у табилити табилити. А израчунате се пре-
ко пређашњем из
теорије жиже си-
ле која је обје
состава

$$d\left(\frac{mv^2}{2}\right) = -mgdx$$

или

$$v^2 = -2gx + C$$

За $x_0 = x$ и $v = 0$ даје

да

$$C = 2gx_0$$

Зато је

или

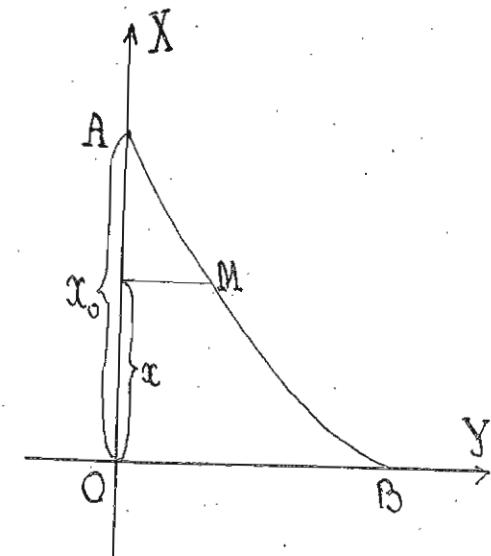
$$v^2 = 2g(x - x_0)$$

$$v = \sqrt{2g} \sqrt{x - x_0} = \frac{ds}{dt}$$

или

$$t = -\frac{1}{\sqrt{2g}} \int \frac{ds}{\sqrt{x - x_0}}$$

Време што ћа табилити тачка преби да у табилити A дође у табилити B јединије је



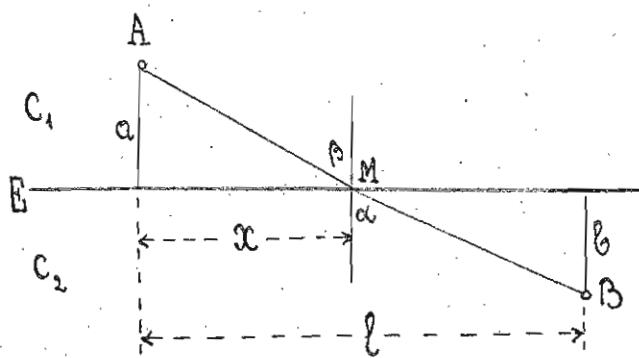
$$T = -\frac{1}{\sqrt{2g}} \int_{x_0}^x \frac{ds}{\sqrt{x-x_0}}$$

Горње једначине имају знатно што да ће време раше x уочида. Зато је

$$T = \frac{1}{\sqrt{2g}} \int_{x_0}^{x_0} \frac{ds}{\sqrt{x-x_0}} = \frac{1}{\sqrt{2g}} \int_{x_0}^{x_0} \frac{\sqrt{1+y'^2}}{\sqrt{x-x_0}} dx$$

Иако је проблем времена тачке обав: Важи одредити у којој функцији од x што ће време T , даље да временом током штогаје, буде минимум. Ово је усновни проблем варијацијског рачуна. Ми ћемо током овог проблема решити којо што се је решио Johann Bernoulli. Он се при томе користио драматичним методом да све тачке, пропуштиши кроз једну тачку, бију тачаке

који се за најкраће време стижу из једне тачке у другу тачку y .



другу тачку B . Експреса буде трајница двију тачака. У првом се подијели тачака креће брзином c_1 , а у другом брзином c_2 . Иако се нађе тачка M тако да задовољава овај услов да је при током брзинама око A и B превијет у најкраћем времену. Време T што са све тачки траја да превији око A је минимум.

$$T = \frac{M}{c_1} + \frac{MB}{c_2} = \\ = \frac{1}{c_1} \sqrt{a^2+x^2} + \frac{1}{c_2} \sqrt{b^2+(l-x)^2}$$

Важи одредити x тачаке да T буде минимум. Зато:

$$\frac{dT}{dx} = \frac{1}{c_1} \frac{x}{\sqrt{a^2+x^2}} - \frac{1}{c_2} \frac{l-x}{\sqrt{b^2+(l-x)^2}}$$

или

$$\frac{dT}{dx} = 0$$

а иако је

$$\frac{x}{\sqrt{a^2+x^2}} = \sin \beta$$

$$\frac{l-x}{\sqrt{c_1^2 + (l-x)^2}} = \sin \alpha$$

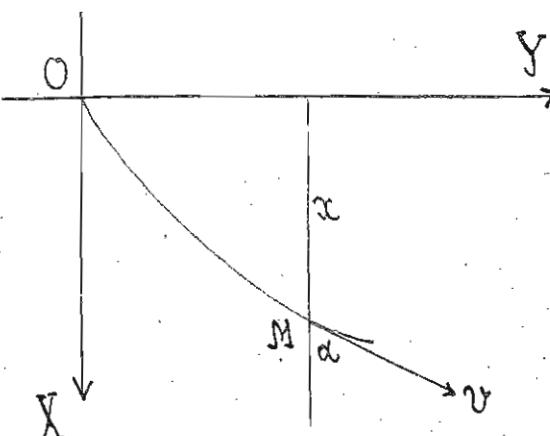
што добијамо

$$\frac{\sin \beta}{c_1} = \frac{\sin \alpha}{c_2} = R$$

За сопствено посебни течини у коме се светлост тече брзином c_2 , иако што је течина тече у једном са светлостији тече брзином c , то су вредности

$$\frac{\sin \alpha}{c} = R$$

Враћамо се сада када смо објавили релацију за светлост коју ћемо користити у овом проблему бројасићемо. Затошње ли је добијена тачка своје кретање



у о абрзином нула, то је према првију жиће симе жела брзина v у тачки M једна

$$v = \sqrt{2g}x$$

Замислимо сада да имамо један међум гравитација се течишица тече са x што је је течишица дати јединицом

$$G = \frac{c_1}{\sqrt{2gx}}$$

Узеши ли у тиме да је простију један светлосни зрак, то ће брзина ширења светлости бити искључиво пропорционална течишици, па ће брзина ширења светлости за односу x бити једнака

$$v = \frac{R_1}{G} = \frac{R_1 \sqrt{2gx}}{c_1}$$

или иако ознатимо

$$\frac{R_1}{c_1} = 1$$

то је

$$v = \sqrt{2gx}$$

Брзина ширења светлости биће за односу x од које симе само зависи чиста падба гравири брзина је добијене тачке која зависи само од односу x . Но ре-

ко смо пре доказвали да се светини
шири ширину да за најкраће време дос-
леда у сву чару, то иначе само да
истичемо коришћење светини у обли-
ку тегуљку, па не имамо никаква
светини који сућују подните шар-
ке, па тоја за најкраће време
стиче у шаре и у шару B. Доказвали
мо решавају

$$\frac{\sin d}{c} = R$$

Где с једни брзину ширења светини.
Ако брзина светини јединица ће тада
брзина подните шаре, па је због

$$\sin d = RV$$

И то иако је

$$\sin d = \frac{dy}{ds}$$

a

$$V = \frac{ds}{dt} = \sqrt{2gx}$$

и то јестивији јединица

$$\frac{dy}{ds} = R\sqrt{2gx}$$

или

$$\frac{dy^2}{ds^2} = 2R^2 gx$$

или тако је

$$ds^2 = dx^2 + dy^2$$

и то је

$$dy^2 = 2gR^2 x dy^2 + 2gR^2 x dx^2$$

или

$$(1 - 2gR^2 x) dy^2 = 2gR^2 x dx^2$$

Означимо

$$2gR^2 = C^2$$

и то је

$$dy = \sqrt{\frac{C^2 x}{1 - C^2 x}} dx$$

или

$$dy = C \sqrt{\frac{x}{1 - C^2 x}} dx$$

Уведимо нову координату

$$x_1 = 1 - C^2 x$$

и то је

$$x = \frac{1 - x_1}{C^2}$$

и то је због

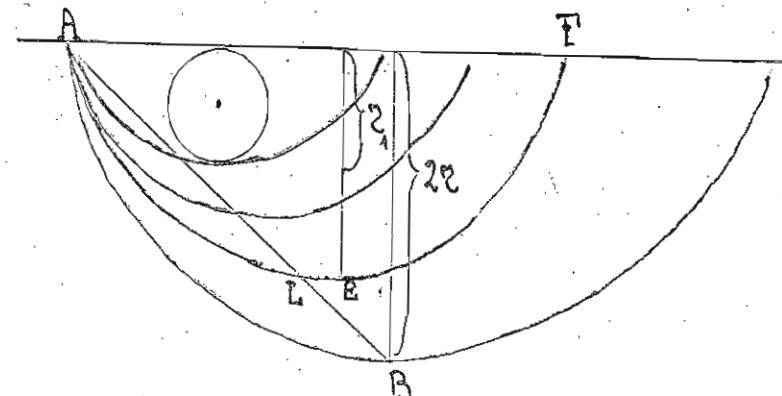
а оној

$$dx = -\frac{1}{c^2} dx_1$$

$$dy = \frac{c}{c^2} \sqrt{\frac{1-x_1}{x_1}} dx_1$$

Ово је диференцијална једначина
шрафтете криве. Ота је идентична са
диференцијалном једначином тачко-
сточности, па кадо смо доказали да
је шрафтесточната крива циклонида, то
следи да ће и брахисточната бити
циклонида. Важи даље између
шамака A и B дајући једнак пулс
циклониде које је одређен прса кри-
зом тачака и пропаси кроз шамку A.
Шреда одобравши ову циклониду која
пропаси кроз шамку B. Важи даље
дали радиус крuga који заступљава-
ни сваке кретање у шамки A биосу-
је шамку циклониду да ова пропаси
кроз шамку B. У то име дослужиће-
мо се са решењем да су све цикло-
ниде међу једном сличне и да се овдје

који радиус кругова једини су оне из-
веште. Када
струјаш-
то једину
произво-
ђу чијево-
шту AEF
која има
радиус r_1 .



тија циклонида која се праћу AB у шам-
аку E. Отида ће радиус r оне циклониде.
Када пропаси кроз шамку B следовати
из решење

$$\frac{r}{r_1} = \frac{AB}{r_1}$$

и.j.

$$r = \frac{AB}{r_1} r_1$$

На ову начин можемо извести радиуси свих
циклонида који пропаси кроз шамку B.
Ово је проблем решен.

Уређаје модул не падре на ротационој површини ако на њу не утичу некакве силе.

Ми смо већ доказали да ако се тобилна тачка креће по једној променљивој површини без утицаја какве стопиле симе и то само узимајући иницијалне брзине, да не онда хвата брзина

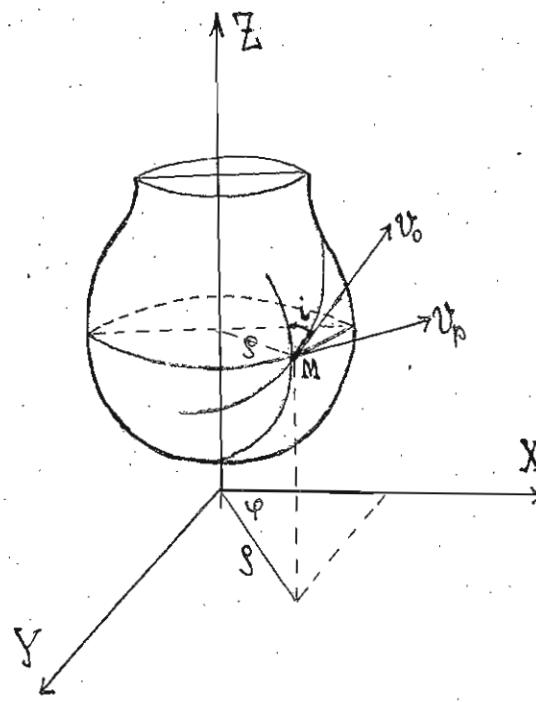
$$v = \frac{ds}{dt} = v_0 \quad 1)$$

било којим начинима и да не се тобилна тачка креће по тајдеским линијама којима контролише површине. Овајају површине је једната сима која утиче на тобилну тачку, а тој је овајају нормалан на површину. Но због је у

нашем случају тобилна ротација, то ће тоја овајају сима осу ротације површине и ректанични увељују једните терцијале. Ми смо пре доказали да у случају када има тобилну тачку која дејствује сима која се симанто једну нормалу праву пресека, да онда радиус-вектор пројекције тобилне тачке на једнују равницу нормалној на ту праву симује у једномим деловима времена једнаке површине. Означимо ли време тачке са φ тој радиус-вектор пројекције тобилне тачке, а са r угао којима је тачка, тајкоји једначина

$$r^2 \frac{d\varphi}{dt} = c \quad 2)$$

Ово је модулна тачка M , ако осу ротације површине узмемо за осу Z имате координатни систем, то ће за пројекцију M важити једначина 2). При томе знај φ па-



каде и радиус
направленог вектора
на којем се
назију подсигма
шарка. Овакве
ротирајуће површине доде-
нам подсигмом да су
деноје геодезичку
шару терију-
јака

$$z = f(s)$$

Одакле је ротирајућа површина дата
изразом

$$z = f(s)$$

или

$$s = \Psi(z)$$

Геодезичке 1) и 2) предстајају нам
једначине кривина, па описују за
пукану подсигму шаре. У то име бава-
ју се ових геодезичких изразити s
који функцију од φ , јер у том случају

познајемо пројекцију азимута подсиг-
ме пукане на равницу XY, а кад ту
пројекцију познајемо, онда познајемо
и саму пукану. Бави се неке изрази-
ти s као функцију од φ . Из стога
следи да је

$$x = s \cos \varphi$$

$$y = s \sin \varphi$$

а према пређашњем

$$z = f(s)$$

Уједно имамо 1) због облика пукане,
да за свака постоеју релације

$$ds^2 = dx^2 + dy^2 + dz^2$$

да немојемо изразити пос-
тупну пређашњих геодезичких подсигми s
у φ . Из тих геодезичких следи

$$dx = \cos \varphi \, ds - s \sin \varphi \, d\varphi$$

$$dy = \sin \varphi \, ds + s \cos \varphi \, d\varphi$$

$$dz = f'(s) \, ds$$

$$ds^2 = \cos^2 \varphi \, ds^2 - 2 \sin \varphi \cos \varphi \, s \, ds \, d\varphi + s^2 \sin^2 \varphi \, d\varphi^2$$

$$dy^2 = \sin^2 \varphi \, ds^2 + 2 \sin \varphi \cos \varphi \, s \, ds \, d\varphi + s^2 \cos^2 \varphi \, d\varphi^2$$

$$dz^2 = f'^2(s) \, ds^2$$

Зато је

$$ds^2 = dg^2 + g^2 d\varphi^2 + f'(g) dg^2 = \\ = g^2 d\varphi^2 + [1 + f'(g)] dg^2$$

Из једначине 1) следије да је

$$ds^2 = v_0^2 dt^2$$

Зато је

$$g^2 d\varphi^2 + [1 + f'(g)] dg^2 = v_0^2 dt^2$$

Из једначине 2) следије да је

$$dt^2 = \frac{1}{c^2} g^4 d\varphi^2$$

Изаје знатио

$$g^2 d\varphi^2 + [1 + f'(g)] dg^2 = \frac{v_0^2}{c^2} g^4 d\varphi^2$$

има око симетрију

$$\frac{v_0}{c} = \frac{1}{R}$$

што је

$$\left[\frac{g^4}{R^2} - g^2 \right] d\varphi^2 = [1 + f'(g)] dg^2$$

огледле је:

$$d\varphi = \frac{1}{g} \sqrt{\frac{1 + f'(g)}{\frac{g^2}{R^2} - 1}} ds$$

Интеграција ове једначине даје

$$\varphi = \int \frac{1}{S} \sqrt{\frac{1 + f'(g)}{\frac{g^2}{R^2} - 1}} dg + C$$

Што је смо добили да је дружењу
од f' , или обрнато, да ћемо ова једна-
чина даје времена што једначину
пушта. Ова садржава у себи да је
произвалајући константе R и C . Ако се
мена R меня се и облике криве; а-
ко се мене C , онда се облике криве не
мена, и то се ова завршети само да
један угао $d\varphi$ који одговара пру-
жену константу C .

Елементарни пут да мериди-
јана једнаје је

$$ds = \sqrt{dx^2 + dy^2} = \sqrt{1 + \left(\frac{dx}{dy}\right)^2} dy = \\ = \sqrt{1 + f'^2(x)} dx$$

а када је једначини меридијана може-
мо x заменити са g што је

$$ds = \sqrt{1 + f'(g)} dg$$

Зато диференцијална једначина промене добија и ову облику

$$d\varphi = \frac{1}{S} \frac{dS}{\sqrt{\frac{S^2}{R^2} - 1}}$$

Затвара ли се у шарниру M добијене шарнице са периодичном путом i , то је компонента пута дрзите U_p која тада у оквиру једнога

$$U_p = U_0 \sin i$$

а то дрзита једнака је дрзити прокрецивању M у равници XY , дате

$$U_p = S \frac{d\varphi}{dt}$$

Из једначине 2) следи да је

$$S \frac{d\varphi}{dt} = C$$

и то зато

$$\rho U_p = C$$

$$\rho U_0 \sin i = C$$

или

$$U_0 \sin i = \frac{C}{\rho}$$

или време премаштима ознакама

$$U_0 \sin i = R$$

где R означава једну константу. Ова једначина изражава једну темпериску осовину путање или једну темпериску осовину тајдеске линије ротирањштој површини. Овај казује да тајдеска линија затвара у свима шарницима ротирањште површине чије су осинуси иверзито претворишнати односују постапајуће шарнице од све ротирањште површине. Ова се једначина зове Clairaut - ова једначина.

