

Кинетичка енергија крутог тела

У сопственом систему референце кин. енергија крутог тела једнака је нум. μ односу на лабораторијски сис.

$$T^{(0)} = \frac{1}{2} \sum_{\alpha} m_{\alpha} v_{\alpha}^2 = \frac{1}{2} \sum_{\alpha} m_{\alpha} (\vec{v}_{\alpha} + \vec{\omega} \times \vec{r}_{\alpha})^2 = \frac{1}{2} \left(\sum_{\alpha} m_{\alpha} v_{\alpha}^2 + \sum_{\alpha} m_{\alpha} \vec{v}_{\alpha} \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_{\alpha}) + \frac{1}{2} \sum_{\alpha} m_{\alpha} (\vec{\omega} \times \vec{r}_{\alpha})^2 \right)$$

$$T^{(0)} = \frac{1}{2} m v_A^2 + m \vec{v}_A \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_C) + \frac{1}{2} \sum_{\alpha} m_{\alpha} (\vec{\omega} \times \vec{r}_{\alpha})^2$$

ротациона кинетичка енергија

$$T^{rot} = \frac{1}{2} \sum_{\alpha} m_{\alpha} (\vec{\omega} \times \vec{r}_{\alpha})^2 = \frac{1}{2} \sum_{\alpha} m_{\alpha} (\vec{\omega} \times \vec{r}_{\alpha}) \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_{\alpha}) = \frac{1}{2} \sum_{\alpha} m_{\alpha} (\vec{\omega}) \cdot [\vec{r}_{\alpha} \times (\vec{\omega} \times \vec{r}_{\alpha})] = \frac{1}{2} \vec{\omega} \cdot \sum_{\alpha} m_{\alpha} [\vec{r}_{\alpha} \times (\vec{\omega} \times \vec{r}_{\alpha})] =$$

→ координате се осоводина
 где је $(\vec{A} \times \vec{B}) \cdot \vec{C} = \vec{A} \cdot (\vec{B} \times \vec{C})$

$$\frac{1}{2} \vec{\omega} \cdot \left[\sum_{\alpha} m_{\alpha} r_{\alpha}^2 \vec{\omega} - \sum_{\alpha} m_{\alpha} \vec{r}_{\alpha} (\vec{r}_{\alpha} \cdot \vec{\omega}) \right] = \frac{1}{2} \vec{\omega} \cdot \left[\left(\sum_{\alpha} m_{\alpha} r_{\alpha}^2 \right) \vec{E} - \sum_{\alpha} \{ m_{\alpha} \vec{r}_{\alpha} \vec{r}_{\alpha} \} \vec{\omega} \right] = \frac{1}{2} \vec{\omega} \cdot \mathbf{J}^{(A)} \cdot \vec{\omega}$$

Ако јединични вектор уједне дрзине крутог тела (јединични вектор пренутице ове ротације која уједно крузи кроз λ) означава са \vec{u} имати

$$T^{rot} = \frac{1}{2} \omega \vec{u} \cdot \mathbf{J}^{(A)} \cdot \omega \vec{u} = \frac{1}{2} I_{uu} \omega^2$$

Напомињемо је

$$T^{(0)} = \frac{1}{2} m v_A^2 + m \vec{v}_A \cdot (\vec{\omega} \times \vec{r}_C) + \frac{1}{2} \vec{\omega} \cdot \mathbf{J}^{(A)} \cdot \vec{\omega}$$

Кинетичка енергија транслаторног кретања.

Кинетичка енергија коју тело има услед своје унутрашње ротације и ротације (једнак је нум. ако је сопственом систему смештен у ц.м.)

Кинетичка енергија ротационе око осе која пролази кроз центар сопственог штејера

Теорема импулса за круто тело

Теорема импулса $\frac{d\vec{P}}{dt} = \vec{K}^{ext}$ (уз узимање у одзир да је за круто тело $\vec{P}^{(0)} = m(\vec{v}_A + \vec{\omega} \times \vec{r}_C) = m\vec{v}_C$) за круто тело у лабораторијском систему референце добијена одмах

$$m \frac{d\vec{v}_C}{dt} = \vec{K}^{ext}$$

\vec{K}^{ext} је резултативна свих спољашњих акцилних сила и свих додешних реакција.

Теорема, моментима и кривога тела

$$\left(\frac{d\vec{L}^{(0)}}{dt}\right)_0 = \vec{M}_{(0)}^{ext} \quad (*)$$

где је

$$\vec{M}_{(0)}^{ext} = \sum_a \vec{r}_a \times \vec{K}^{ext} = \sum_a (\vec{r}_A + \vec{r}_a) \times \vec{K}^{ext} = \vec{r}_A \times \vec{K}^{ext} + \vec{M}_{(A)}$$

резултујући моменти свих спољашњих активних сила и спољашњих реакција у односу на тачку O лабораторијског система референце. Индекс A у последњем изразу показује да се резулујући моменти рачуна у односу на тачку A координатног система референце.

Тачка на левој страни једнакости може се написати на следећи начин: (водећи рачуна да је $\vec{L}^{(0)} = m\vec{r}_A \times \vec{v}_c + m\vec{r}_c \times \vec{v}_A + J^{(A)} \cdot \vec{\omega}$)

$$\left(\frac{d\vec{L}^{(0)}}{dt}\right)_0 = \left[\frac{d}{dt}(m\vec{r}_A \times \vec{v}_c)\right]_0 + \left[\frac{d}{dt}(m\vec{r}_c \times \vec{v}_A)\right]_0 + \left[\frac{d}{dt}(J^{(A)} \cdot \vec{\omega})\right]_0 =$$

$$= m\vec{v}_A \times \vec{v}_c + m\vec{r}_A \times \frac{d\vec{v}_c}{dt} + m\left(\frac{d\vec{r}_c}{dt}\right)_0 \times \vec{v}_A + m\vec{r}_c \times \frac{d\vec{v}_A}{dt} + \left[\frac{d}{dt}(J^{(A)} \cdot \vec{\omega})\right]_0$$

$\vec{v}_c = \vec{v}_A + \vec{\omega} \times \vec{r}_c$
 $m \frac{d\vec{v}_c}{dt} = \vec{K}^{ext}$
 $- m\vec{v}_A \times \left(\frac{d\vec{r}_c}{dt}\right)_0 =$ *компонента $\vec{\omega}$*
 $= -m\vec{v}_A \times \left[\left(\frac{d\vec{r}_c}{dt}\right)_A + \vec{\omega} \times \vec{r}_c\right]$
дет се \vec{r}_c не поменутел.
у огу. на A

$$\left(\frac{d\vec{L}^{(0)}}{dt}\right)_0 = m\vec{v}_A \times (\vec{v}_A + \vec{\omega} \times \vec{r}_c) + \vec{r}_A \times \vec{K}^{ext} - m\vec{v}_A \times (\vec{\omega} \times \vec{r}_c) + m\vec{r}_c \times \frac{d\vec{v}_A}{dt} + \left[\frac{d}{dt}(J^{(A)} \cdot \vec{\omega})\right]_0 =$$

$$= \vec{r}_A \times \vec{K}^{ext} + m\vec{r}_c \times \frac{d\vec{v}_A}{dt} + \left[\frac{d}{dt}(J^{(A)} \cdot \vec{\omega})\right]_0$$

Убрисамо обичне једнакости и (x x) и (x x):

$$\vec{r}_A \times \vec{K}^{ext} + m\vec{r}_c \times \frac{d\vec{v}_A}{dt} + \left[\frac{d}{dt}(J^{(A)} \cdot \vec{\omega})\right]_0 = \vec{r}_A \times \vec{K}^{ext} + \vec{M}_{(A)}^{ext}$$

$$\left[\frac{d}{dt}(J^{(A)} \cdot \vec{\omega})\right]_0 = \vec{M}_{(A)}^{ext} - m\vec{r}_c \times \frac{d\vec{v}_A}{dt}$$

Ова јна и теорема илустрира $m \frac{d\vec{v}_c}{dt} = \vec{K}^{ext}$ гојд
 шест скаларних једнакости (колико има, обично слободне)
 показује се укупни импулс и моментим импулса могу изра
 зити као линеарне функције временских извода генералса
 них координата кривога тела, у торним једнакостима функци
 ну највише глји изводи генералсаких координата по
 времену, тако да се ова једнакости могу иреинтерпрети
 као диференцијалне једнакости времена кривога тела.

Из једначина

$$m \frac{d\vec{v}_c}{dt} = \vec{K}_{ext}$$

$$\left(\frac{d\vec{l}^{(0)}}{dt} \right)_0 = \vec{M}_{(0)_{ext}}$$

се види да је за одређене кретања кружног тела и његово разлагање на транслаторно и ротационо кретање могуће разликовати случајеве (уколико се за пол одреде ц.м.)

1. $\vec{K}_{ext} \neq 0, \vec{M}_{ext} = 0$ - тело се креће транслаторно, ако у тачном тренутку није ротирало око осе која пролази кроз ц.м. (Ако је у поз. тренутку имало угаону брзину она се одржава.) резултат је $\omega = 0$
2. $\vec{K}_{ext} = 0, \vec{M} \neq 0$ - тело ротира са угаоним убрзањем око транслаторне осе која пролази кроз центар маса, а центар маса мирује или се креће константном брзином
3. $\vec{K}_{ext} \neq 0, \vec{M} \neq 0$ - центар маса се креће убрзано и тело ротира са угаоним убрзањем око центра маса

Уколико је кружно тело у равнотежи, резултати свих сила и свих момената сила у односу на бол морају бити једнаке нули.

Кретање кружног тела око некокретне осе

Принципно кретање кружног тела је комо су две тачке фиксиране („летачица“ осе). Ове тачке дефинишу осу око које се тело креће и није су две тачке некокретне. Потпуно је једна од тачака на осе одређена за бол лабораторијског и собичног уређаја. (у лабораторијској и собичној). Овако избор уређаја под условом да одмах изабера $x_A(t)=0, y_A(t)=0, z_A(t)=0, \theta(t)=0$. По томе да је са φ угла које додељују јединичне векторе са φ лад. и собичн. осима у угаоне брзине у ова два система. Јавља комбинација угла $\varphi + \theta$. Међутим моментални $\varphi = 0$ и слободно да се лабораторијски уређај креће у собичном једном ротационом, иако да је ротирање кружног тела око фиксне осе одређено само једном временом $\varphi = \varphi(t)$ а собични систем координата је једнако нули.

У овом случају изабера момената имбула глави

$$\left[\frac{d}{dt} (J^{(A)} \vec{\omega}) \right]_0 = \vec{M}_{(A)_{ext}}$$

Устаљујемо најпре $J^{(A)} \cdot \vec{\omega}$

$$J^{(A)} \cdot \vec{\omega} = \begin{pmatrix} J_{xx}^{(A)} & J_{xy}^{(A)} & J_{xz}^{(A)} \\ J_{yx}^{(A)} & J_{yy}^{(A)} & J_{yz}^{(A)} \\ J_{zx}^{(A)} & J_{zy}^{(A)} & J_{zz}^{(A)} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \omega_x \\ \omega_y \\ \omega_z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} J_{xx}^{(A)} & J_{xy}^{(A)} & J_{xz}^{(A)} \\ J_{yx}^{(A)} & J_{yy}^{(A)} & J_{yz}^{(A)} \\ J_{zx}^{(A)} & J_{zy}^{(A)} & J_{zz}^{(A)} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ \varphi \end{pmatrix}$$

Иако момент импулса моментно промена се:

$$\dot{M}^{(A)} \cdot \vec{\omega} = I_{\xi\xi}^{(A)} \dot{\psi} \vec{e}_\xi + I_{\eta\xi}^{(A)} \dot{\psi} \vec{e}_\eta + I_{\zeta\xi}^{(A)} \dot{\psi} \vec{e}_\zeta$$

Применом диференцирања овог израза по времену добија се (водећи рачуна о томе да је $(\frac{d\vec{e}_i}{dt}) = \vec{\omega} \times \vec{e}_i$ и да се \vec{e}_ζ не мења са временом иј. да је колико год са $\vec{\omega}$):

$$I_{\xi\xi}^{(A)} \ddot{\psi} \vec{e}_\xi + I_{\eta\xi}^{(A)} \ddot{\psi} \vec{e}_\eta + I_{\zeta\xi}^{(A)} \ddot{\psi} \vec{e}_\zeta + I_{\xi\xi}^{(A)} \dot{\psi} (\vec{\omega} \times \vec{e}_\xi) + I_{\eta\xi}^{(A)} \dot{\psi} (\vec{\omega} \times \vec{e}_\eta) = \dot{M}_{(A)}^{ext}$$

Полноумно скаларно ову једнакост са \vec{e}_ζ иако да се добија:

$$I_{\zeta\xi}^{(A)} \dot{\psi} = \dot{M}_{(A)}^{ext} \cdot \vec{e}_\zeta$$

- диференцијална ј.п.о.
 кретања крутог тела око
 непокретне осе

$I_{\zeta\xi}^{(A)}$ је момент инерције резултат гравитације у односу на ову осу
 $\dot{M}_{(A)}^{ext}$ је резултативни момент свих спољашњих акцилних сила и свих својих реакција

$$\dot{M}_{(A)}^{ext} = \sum_a \vec{e}_a \times \vec{k}_{ext} = \sum_a \vec{e}_a \times \vec{F}_{ext} + \sum_a \vec{e}_a \times \vec{R}_{ext}$$

(Спољашње реакције се јављају као последица деловања механизма безе који одређују да деловања осе се јављају као кретања) ако непокретне тачке обележимо са B и B':

$$\begin{aligned} \dot{M}_{(A)}^{ext} &= \sum_a \vec{e}_a \times \vec{F}_{ext} + \vec{e}_B \times \vec{R}_{ext} + \vec{e}_{B'} \times \vec{R}_{ext} = \\ &= \sum_a \vec{e}_a \times \vec{F}_{ext} + \vec{AB} \cdot \vec{e}_B \times \vec{R}_{ext} + \vec{AB'} \cdot \vec{e}_{B'} \times \vec{R}_{ext} \end{aligned}$$

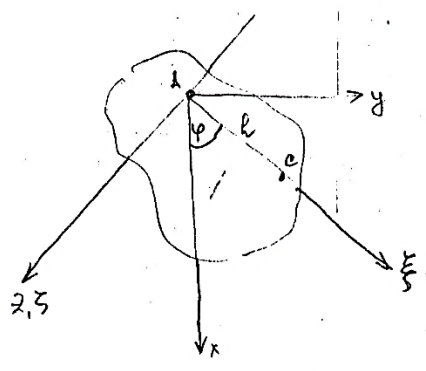
Ако полноумно горњу ј.п.у скаларно са \vec{e}_ζ добија се:

$$\dot{M}_{(A)}^{ext} \cdot \vec{e}_\zeta = \left(\sum_a \vec{e}_a \times \vec{F}_{ext} \right) \cdot \vec{e}_\zeta$$

Из г.п. је кретање крутог тела око непокретне осе брзи се да маса или инерционим кретању одговара момент инерције или ротационом кретању (декле момент инерције представља меру отпора који тело пружа свакој промени своје кретања или ротационом кретању. Сили или инерционим кретањем одговара момент силе у односу на ову ротацију или ротационом кретању.

Физичко кретање

Круто тело које се може одржавати без истрева око непокретне хоризонталне осовине у хоризонталној равни земље или земљиној осе или осе инерције кроз центар маса.



Продемо је полове обј. унутрашњим у ову тачку осе обртања на у којој је осе све вертикална раван која пролази кроз ц.м. Ако се х оса оријентисше вертикално а ξ хоризонтално кроз ц.м.

Ако га је $\vec{S}_c = l \vec{e}_\xi$ јер је l растојање ц.м. од осе обртања

$$\sum \vec{r}_\alpha \times \vec{F}_\alpha^{ext} = \sum \vec{r}_\alpha \times (m_\alpha g \vec{e}_x) = -g \vec{e}_x \times \sum m_\alpha \vec{r}_\alpha = -m g \vec{e}_x \times \vec{e}_c = -m g l (\vec{e}_x \times \vec{e}_\xi)$$

Ако га је

$$(\vec{M}_{(A)}^{ext} \cdot \vec{e}_\zeta) = (\sum \vec{r}_\alpha \times \vec{F}_\alpha^{ext}) \cdot \vec{e}_\zeta = -m g l (\vec{e}_x \times \vec{e}_\xi) \cdot \vec{e}_\zeta = -m g l \vec{e}_x \cdot (\underbrace{\vec{e}_\xi \times \vec{e}_\zeta}_{-\vec{e}_\eta}) = m g l (\vec{e}_x \cdot \vec{e}_\eta)$$

Из $\theta=0, \varphi=0$ је $\vec{e}_x \cdot \vec{e}_\eta = -\sin \varphi$ ако га је:

$$(\vec{M}_{(A)}^{ext} \cdot \vec{e}_\zeta) = -m g l \sin \varphi$$

Након овога диференцијална једначина кретања кружног тела око фиксне осе у размакнутом случају добија облик:

$$I_{SS}^{(A)} \ddot{\varphi} = -m g l \sin \varphi \Rightarrow \ddot{\varphi} + \frac{m g l}{I_{SS}^{(A)}} \sin \varphi = 0$$

Ова јуа је стобаленица једначина $\ddot{\varphi} + \frac{g}{R} \sin \varphi = 0$ кој маатематичког клајна. Величина $R^* = \frac{I_{SS}^{(A)}}{m l}$ је клајна дужине маатематичког клајна и назива се регулована дужина физичког клајна.

У случају осцилаторног кретања период осцилације одређен је изразајем

$$T = 2\pi \sqrt{\frac{I_{SS}^{(A)}}{m g l} \left[1 + \left(\frac{1}{2}\right)^2 k^2 + \left(\frac{1.5}{2.4}\right) k^4 + \dots \right]} \quad k = \sin \frac{\alpha}{2}$$

за α мало
 $T = 2\pi \sqrt{\frac{I_{SS}^{(A)}}{m g l}}$

α - максимална амплитуда

Кретање крутог тела око непокретне тачке

Упутно - круто тело које се креће тако да му је једна тачка, уобичајена. Најчешће користи се тај тачку узети за пол и лабораторијског и сопственог инерцијалног а. за све собачне осе инерцијалног узети главне осе инерције у односу на тај пол. Тада је $x_A = 0, y_A = 0, z_A = 0$ тако да према одређеним $\psi(t), \theta(t)$ и $\varphi(t)$. У пол слугују теорема поменута или друга за круто тело се своди на:

$$\left[\frac{d}{dt} (J^{(A)} \cdot \vec{\omega}) \right]_0 = \vec{M}_{ext}^{(A)} - m \vec{e}_x \times \frac{d\vec{v}_A}{dt} \quad \text{јер је } \vec{v}_A = 0$$

Обде је

$$J^{(A)} \cdot \vec{\omega} = \begin{pmatrix} I_1^{(A)} & 0 & 0 \\ 0 & I_2^{(A)} & 0 \\ 0 & 0 & I_3^{(A)} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \omega_1 \\ \omega_2 \\ \omega_3 \end{pmatrix} = I_1^{(A)} \omega_1 \vec{e}_x + I_2^{(A)} \omega_2 \vec{e}_y + I_3^{(A)} \omega_3 \vec{e}_z$$

где су ω_1, ω_2 и ω_3 пројекције угловне брзине на главне осе инерције к. т. на фиксирани тачку (индексима 1, 2, 3 је напоменуто да је без о пројекцијама угловне брзине на главне осе инерције у односу на фиксирани тачку. диференцирањем по времену ($\frac{d\vec{e}_i}{dt} = \vec{\omega} \times \vec{e}_i$) добија се:

$$\left[\frac{d}{dt} (J^{(A)} \cdot \vec{\omega}) \right]_0 = I_1^{(A)} \dot{\omega}_1 \vec{e}_x + I_2^{(A)} \dot{\omega}_2 \vec{e}_y + I_3^{(A)} \dot{\omega}_3 \vec{e}_z + I_1^{(A)} \omega_1 (\vec{\omega} \times \vec{e}_x) + I_2^{(A)} \omega_2 (\vec{\omega} \times \vec{e}_y) + I_3^{(A)} \omega_3 (\vec{\omega} \times \vec{e}_z)$$

$$\vec{\omega} = \omega_1 \vec{e}_x + \omega_2 \vec{e}_y + \omega_3 \vec{e}_z$$

$$\vec{\omega} \times \vec{e}_x = \omega_2 \vec{e}_y - \omega_3 \vec{e}_z; \quad \vec{\omega} \times \vec{e}_y = \omega_3 \vec{e}_z - \omega_1 \vec{e}_x; \quad \vec{\omega} \times \vec{e}_z = \omega_1 \vec{e}_x - \omega_2 \vec{e}_y$$

добија се:

$$\left[\frac{d}{dt} (J^{(A)} \cdot \vec{\omega}) \right]_0 = [I_1^{(A)} \dot{\omega}_1 - (I_2^{(A)} - I_3^{(A)}) \omega_2 \omega_3] \vec{e}_x + [I_2^{(A)} \dot{\omega}_2 - (I_3^{(A)} - I_1^{(A)}) \omega_3 \omega_1] \vec{e}_y + [I_3^{(A)} \dot{\omega}_3 - (I_1^{(A)} - I_2^{(A)}) \omega_1 \omega_2] \vec{e}_z$$

Након тога пројектовањем на осе сопственог инерцијалног добија се:

$I_1^{(A)} \dot{\omega}_1 - (I_2^{(A)} - I_3^{(A)}) \omega_2 \omega_3 = (\vec{M}_{ext}^{(A)} \cdot \vec{e}_x)$	- диференцијалне једначине кретања звезде. (Операторе диференцијалне једначине)
$I_2^{(A)} \dot{\omega}_2 - (I_3^{(A)} - I_1^{(A)}) \omega_3 \omega_1 = (\vec{M}_{ext}^{(A)} \cdot \vec{e}_y)$	
$I_3^{(A)} \dot{\omega}_3 - (I_1^{(A)} - I_2^{(A)}) \omega_1 \omega_2 = (\vec{M}_{ext}^{(A)} \cdot \vec{e}_z)$	

(добијене ј-не су диф. ј-не за одређивање Ојлерових углова - може се показати скаларним произвоном израза за угловну брзину да су ове ј-не гласно међу, да су инварианте по $\vec{\psi}, \vec{\theta}, \vec{\varphi}$ и да се бо њима могу решити тако да, принцип класичне каузалности није нарушен пројекцијом Ојлерових углова.)

Датуми су познате акционе силе и брзи услови из облика
 динамична могу се наћи решења у облику $\varphi = \varphi(t), \theta = \theta(t)$ и
 $\psi = \psi(t)$. За криву у координатном систему Z шпеле (шпелка, шпел-
 2) брзиња су шпел проблема у којима се поклапају
 -не могу идентифицирати:

а) Ојлеров проблем (шпелка шпел убрзања у ц.м. шпел
 је постоје сила Z шпеле у односу на убрзања шпелу
 единак нули, симетрија шпелу је произвољна)

б) Лагранжев проблем (симетрија шпелу је шпелка шпелу у
 ц.м. на убрзања шпелу је произвољна, ц.м. се налази на
 динамичке симетрије шпелу) - шпелка симетрична шпелу
 убрзањем шпелу.

в) Лагранжев проблем (симетрија шпелу је у односу
 убрзања шпелу је произвољна, шпелу $I_1 = I_2 = 2I_3$, ц.м.
 налази у екваторијалној равни симетрија)

Ојлеров проблем кретања шпелу

Задржати се на специјалном случају када је кретање
 динамички симетрично у односу на Z шпелу, шпелу када
 $I_1 = I_2$. Шпелу се налази у координатном систему Земљине шпеле
 убрзања у центару масе. Шпелу је

$$\vec{M}_{ext} = \sum \vec{r}_2 \times \vec{F}_{ext} = \sum \vec{r}_2 \times (m_2 \vec{g}) = -\vec{g} \times \sum m_2 \vec{r}_2 = -\vec{g} \times \vec{r}_c = 0$$

у убрзању шпелу је координатно постоје симетрично
 система a у којој шпелу је у ц.м. шпелу је $\vec{r}_c = 0$)
 у шпелу случају Ојлерове једначине шпелу

$$I_1 \dot{\omega}_1 - (I_1 - I_3) \omega_2 \omega_3 = 0$$

$$I_1 \dot{\omega}_2 - (I_3 - I_1) \omega_3 \omega_1 = 0$$

$$I_3 \dot{\omega}_3 = 0 \Rightarrow \omega_3 = c = const.$$

Умножењем резултата последње јне у шпелу и диференцирање
 шпелу шпелу јне шпелу се

$$I_1 \ddot{\omega}_1 - (I_1 - I_3) c \dot{\omega}_2 = 0$$

Из прве јне је $\dot{\omega}_2 = \frac{I_3 - I_1}{I_1} \omega_1 c$ шпелу је

$$\dot{\omega}_1 = \frac{I_1 - I_3}{I_1} c \frac{I_3 - I_1}{I_1} \omega_1 = -\left(\frac{I_3 - I_1}{I_1}\right)^2 c^2 \omega_1$$

односно:

$$\ddot{\omega}_1 + \kappa^2 \omega_1 = 0, \quad \kappa = c \frac{I_3 - I_1}{I_1}$$

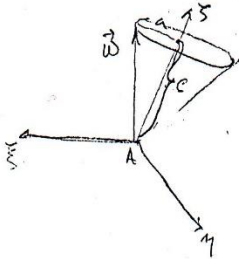
Један парциларни интеграл ово је је

$$\omega_1 = a \cos \kappa t$$

а из шпелу је је

$$\omega_2 = \frac{I_1 \dot{\omega}_1}{c(I_1 - I_3)} = -\frac{I_1 a \kappa}{c(I_1 - I_3)} \sin \kappa t = a \sin \kappa t$$

Према томе закључујемо да је уједначена угаоне брзина по z осу симетрична величина а по ξ и η равни обичајне круге полупречника а са, кружном фреквенцијом κ . Кретање је ипакве природе да угаона брзина равномерно ротира око осе симетрије кружног тела - регуларна прецесија, ипакве случај је при ротацији Земље око z осе дејство гравитационог сила закључај је да угаона брзина Земље не доклања са z -осом симетрије већ ротира око z -осе.

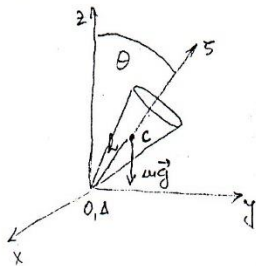


Посматрамо из лабораторијског система референце и осе динамичке симетрије и уједначено по осе ротирање ротирају константном угаоном брзином ψ око z -осе.

Лагранжев проблем шпуре

Према да су истајвени услови:

- 1) Шпуре је у хомогеном бољу Земљине шпуре
- 2) Елипсоид инерције за фиксираним тачку је ротациони ($I_1 = I_2 \neq I_3$) ипак да шпуре поседује осу динамичке симетрије
- 3) Центар маса шпуре налази се на осу динамичке симетрије



Фиксирана тачка се одабере за пол и лабораторијског и сопственог система референце z -оса се одабере ипак да се базира са осом динамичке симетрије шпуре.

$$\vec{c} = h \vec{e}_z$$

Резултујући поменити саобра-

них активалних сила је

$$\vec{M}_{(A)}^{ext} = \sum \vec{r}_i \times \vec{F}_i^{ext} = \sum \vec{r}_i \times (-m_i g \vec{e}_z) = -g \left(\sum m_i \vec{r}_i \right) \times \vec{e}_z = -m g h \vec{e}_z \times \vec{e}_z$$

$$\vec{M}_{(A)}^{ext} = m g h \vec{e}_z \times \vec{e}_z$$

Проекције овог момента (које ипакде учествују у Ојлерове j -на) на осе сопственог шпуре су:

$$(\vec{M}_{(A)}^{ext} \cdot \vec{e}_z) = m g h (\vec{e}_z \times \vec{e}_z) \cdot \vec{e}_z = -m g h \vec{e}_z \cdot (\vec{e}_z \times \vec{e}_z) = -m g h \vec{e}_z \cdot \vec{e}_\eta = 0$$

$$= m g h \cos \varphi \sin \theta$$

$$(\vec{M}_{(A)}^{ext} \cdot \vec{e}_\eta) = m g h \vec{e}_z \cdot (\vec{e}_z \times \vec{e}_\eta) = -m g h \sin \varphi \sin \theta$$

$$(\vec{M}_{(A)}^{ext} \cdot \vec{e}_\xi) = m g h (\vec{e}_z \times \vec{e}_\xi) \cdot \vec{e}_\xi = 0$$

$$\vec{e}_\eta = (-\sin \varphi \cos \theta \vec{e}_x + \cos \varphi \sin \theta \vec{e}_y + \cos \varphi \cos \theta \vec{e}_z)$$

$$\vec{e}_\xi = \sin \varphi \vec{e}_x + \sin \varphi \sin \theta \vec{e}_z$$

Παραγωγή εξισώσεων γ-ης (για $I_1 = I_2$)

$$\begin{aligned} I_1 \dot{\omega}_1 - (I_1 - I_3) \omega_2 \omega_3 &= M_{ext} \cdot \vec{e}_F = mgh \cos \varphi \sin \theta \\ I_1 \dot{\omega}_2 + (I_1 - I_3) \omega_1 \omega_3 &= M_{ext} \cdot \vec{e}_\eta = -mgh \sin \varphi \sin \theta \\ I_3 \dot{\omega}_3 &= 0 \end{aligned}$$

Η 3η εξίσωση γ-ης σε φασματικό: $\omega_3 = \text{const} = \dot{\psi} + \dot{\varphi} \cos \theta$ (*)

Η 1η και 2η εξίσωση πομπουκνικα ει ω_1 α. $\dot{\varphi}$ και ω_2 θα σε εαδε φασματικα σε:

$$\begin{aligned} I_1 (\omega_1 \dot{\omega}_1 + \omega_2 \dot{\omega}_2) &= mgh \sin \theta (\omega_1 \cos \varphi - \omega_2 \sin \varphi) = mgh \dot{\theta} \sin \theta \\ \frac{d}{dt} \left[I_1 \left(\frac{1}{2} \omega_1^2 + \frac{1}{2} \omega_2^2 \right) \right] &= \frac{d}{dt} (mgh \cos \theta) \end{aligned}$$

αφαιρου

$$\frac{d}{dt} \left[I_1 \left(\frac{1}{2} \omega_1^2 + \frac{1}{2} \omega_2^2 \right) \right] = - \frac{d}{dt} (mgh \cos \theta) \Rightarrow \frac{d}{dt} \left[\frac{1}{2} I_1 (\omega_1^2 + \omega_2^2) + mgh \cos \theta \right] = 0$$

Ορατωτε η

$$\frac{1}{2} I_1 (\omega_1^2 + \omega_2^2) + mgh \cos \theta = E - \frac{1}{2} I_3 \omega_3^2 \quad (E \text{ η ε φασματικα μεχ. εν.})$$

Ολο η επιθεσηλ επιρριη. Ακο ζαλενω ω_1^2 u ω_2^2 (ου εαδε φασματικα σε

$$\frac{1}{2} I_1 (\dot{\theta}^2 + \dot{\varphi}^2 \sin^2 \theta) + mgh \cos \theta = E - \frac{1}{2} I_3 \omega_3^2 \quad (**)$$

Ηα οαη ηαλη φασματικα εφ ερβα φβα επιθεσηλ (** u (***) ηερσθη ηερσθηλ ηηρη επιθεσηλ φασματικα αακο κωτο σε βα ηερσθηλ ηολασηλ επιθεσηλ φασματικα ηηρη πομπουκνικα σε ω φ α ηηρη. σε $\cos \theta$ θα σε αακο φασματικα ηηρη επιθεσηλ

$$I_1 (\dot{\omega}_1 \sin \varphi + \dot{\omega}_2 \cos \varphi) - (I_1 - I_3) \omega_2 (\omega_1 \sin \varphi - \omega_2 \cos \varphi) = 0 \quad (***)$$

Ηρη κεινω:

$$\begin{aligned} \frac{d}{dt} (\dot{\psi} \sin \theta) &= \frac{d}{dt} [(\dot{\varphi} \sin \theta) \sin \theta] = \sin \theta \frac{d}{dt} (\dot{\varphi} \sin \theta) + \dot{\varphi} \sin \theta \cos \theta \dot{\theta} = \\ &= \sin \theta [\dot{\omega}_1 \sin \varphi + \dot{\omega}_2 \cos \varphi + \omega_1 \cos \varphi \dot{\varphi} - \omega_2 \sin \varphi \dot{\varphi}] + \dot{\varphi} \dot{\theta} \sin \theta \cos \theta = \\ &= \sin \theta (\dot{\omega}_1 \sin \varphi + \dot{\omega}_2 \cos \varphi) + \dot{\varphi} (\omega_1 \cos \varphi - \omega_2 \sin \varphi) \sin \theta + \dot{\varphi} \dot{\theta} \sin \theta \cos \theta = \\ &= \sin \theta (\dot{\omega}_1 \sin \varphi + \dot{\omega}_2 \cos \varphi) + \dot{\varphi} \dot{\theta} \sin \theta + \dot{\varphi} \dot{\theta} \sin \theta \cos \theta = \\ &= \sin \theta (\dot{\omega}_1 \sin \varphi + \dot{\omega}_2 \cos \varphi) + \dot{\theta} \sin \theta (\dot{\varphi} + \dot{\varphi} \cos \theta) = \\ &= \sin \theta (\dot{\omega}_1 \sin \varphi + \dot{\omega}_2 \cos \varphi) + \dot{\theta} \sin \theta \omega_3 \end{aligned}$$

Ηρη κεινω οαη ηαλη φασματικα (***) πομπουκνικα ει ηηρη φασματικα σε:

$$\begin{aligned} \omega_1 &= \dot{\theta} \cos \varphi + \dot{\varphi} \sin \theta \sin \varphi \\ \omega_2 &= -\dot{\theta} \sin \varphi + \dot{\varphi} \sin \theta \cos \varphi \\ \omega_3 &= \dot{\psi} + \dot{\varphi} \cos \theta \\ \Rightarrow \omega_1 \cos \varphi - \omega_2 \sin \varphi &= \\ \dot{\theta} \cos^2 \varphi + \dot{\varphi} \sin \theta \sin \varphi \cos \varphi - & \\ - \dot{\theta} \sin^2 \varphi + \dot{\varphi} \sin \theta \cos \varphi \sin \varphi &= \\ \dot{\theta} (\cos^2 \varphi - \sin^2 \varphi) &= \dot{\theta} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} \dot{\psi} &= \frac{1}{\sin \theta} (\omega_1 \sin \varphi + \omega_2 \cos \varphi) \\ \dot{\varphi} \sin \theta &= \omega_1 \sin \varphi + \omega_2 \cos \varphi \\ \frac{d}{dt} (\dot{\varphi} \sin \theta) &= \frac{d}{dt} (\omega_1 \sin \varphi + \omega_2 \cos \varphi) = \\ &= \dot{\omega}_1 \sin \varphi + \omega_1 \dot{\varphi} \cos \varphi + \dot{\omega}_2 \cos \varphi - \\ &\quad - \omega_2 \dot{\varphi} \sin \varphi \end{aligned}$$

$$I_1 \sin \theta (\dot{\omega}_1 \sin \varphi + \dot{\omega}_2 \cos \varphi) - (I_1 - I_3) \omega_3 \sin \theta (\omega_2 \sin \varphi - \omega_1 \cos \varphi) = 0 \Rightarrow$$

$$-\underbrace{(\omega_1 \cos \varphi - \omega_2 \sin \varphi)}_{\dot{\theta}}$$

$$I_1 \sin \theta (\dot{\omega}_1 \sin \varphi + \dot{\omega}_2 \cos \varphi) + (I_1 - I_3) \omega_3 \sin \theta \dot{\theta} = 0$$

односно

$$I_1 \sin \theta (\dot{\omega}_1 \sin \varphi + \dot{\omega}_2 \cos \varphi) + I_1 \omega_3 \sin \theta \dot{\theta} - I_3 \omega_3 \sin \theta \dot{\theta} =$$

$$I_1 \left[\sin \theta (\dot{\omega}_1 \sin \varphi + \dot{\omega}_2 \cos \varphi) + \dot{\theta} \sin \theta \omega_3 \right] - I_3 \omega_3 \sin \theta \dot{\theta} = 0$$

$$\frac{d}{dt} (\dot{\psi} \sin^2 \theta) - \frac{d}{dt} (I_3 \omega_3 \cos \theta)$$

иј: $\frac{d}{dt} [I_1 \dot{\psi} \sin^2 \theta + I_3 \omega_3 \cos \theta] = 0$ односно

$$I_1 \dot{\psi} \sin^2 \theta + I_3 \omega_3 \cos \theta = L_2 = \text{const}$$

Ово је интеграл 2-компонентне моментна импулса (као се
 и може очекивати јер је \vec{M}^{ext} ортогонално на еволути
 гравитационог осе \rightarrow уз $\left(\frac{d\vec{L}^0}{dt}\right) = \vec{M}^{\text{ext}}$ \rightarrow за $(M^{\text{ext}})_z = 0 \Rightarrow L_2^{(0)} = \text{const}$)

Из ове једначине се одређује $\dot{\psi} = \frac{L_2}{I_1 \sin^2 \theta} - \frac{I_3 \omega_3 \cos \theta}{I_1 \sin^2 \theta}$

и то се убрсава у интеграл енергије тако да се
 елементарно пронађе диференцијална једначина за $\dot{\theta}(\theta)$

$$\dot{\theta} = \sqrt{\frac{2}{I_1} \left(E - \frac{1}{2} I_3 \omega_3^2 - mgh \cos \theta \right) - \frac{(L_2 - I_3 \omega_3 \cos \theta)^2}{I_1^2 \sin^4 \theta}}$$

Ова једначина раздваја компоненте али доводи до Војер-
 ширасовог елементарног интеграла и тежино се не изра-
 чавају елементарним функцијама.

Овај $\dot{\theta}$ -иј можемо записати и на следећи начин:

$$\dot{\theta} = \sqrt{\frac{2(E - \frac{1}{2} I_3 \omega_3^2)}{I_1} \sqrt{1 - f(\theta)}}$$

где је

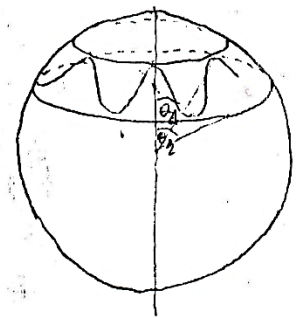
$$f(\theta) = \frac{mgh}{E - \frac{1}{2} I_3 \omega_3^2} \cos \theta + \frac{L_2}{2 I_1 (E - \frac{1}{2} I_3 \omega_3^2)} \frac{\left(1 - \frac{I_3 \omega_3}{L_2} \cos \theta\right)^2}{\sin^2 \theta}$$

Крећаше ће бити могуће само у оном интервалу
 где је $\sqrt{1 - f(\theta)} \geq 0$ иј: где је $f(\theta) \leq 1$ (у градивном
 $\dot{\theta}$ би било имагинарно што је физички бесмислено.
 $f(\theta)$ је непрекидна и диференцијабилна у интервалу
 $(0, \pi)$ и има вертикалне асимптоте за $\theta = 0$ и π .

Елементарни интеграл
 $\int R(x, \sqrt{ax^2 + bx + c}) dx$
 $\int R(x, \sqrt{ax^4 + bx^3 + cx^2 + dx + e}) dx$
 не могу се изражити елемен-
 тарним функцијама

У интервалу она мора имати један минимум ако је $f(\theta) \leq 1$ сигурно задовољено у интервалу главо. $\theta_1 \leq \theta \leq \theta_2$. Према томе динамичка оса,

ошације латантневе ште заклапа са гравијем земљине ене угло θ који осцилује између вредности θ_1 и θ_2 . ако кретање динамичке осе је увијачија а кретање елоцијне ште је псеудо-регуларна прецесија



Ако се θ_1 и θ_2 поклапе псеудо-регуларна прецесија прелази у регуларну - у случају да је кинетичка енергија ште много већа од потенцијалне - код ште које дозо ротирају.

Слободно кретање кружног тела

Код таквог кретања најудачније је пол собеиве нос штејета узети у ц.м. ($\vec{r}_c = 0$) и за осе овог штејета узети главне централне осе инерције. Потог кретање је посебно

$$m \frac{d\vec{r}_c}{dt} = \vec{K}^{ext} \quad ; \quad \left[\frac{d}{dt} (\gamma^{(c)} \vec{\omega}) \right]_0 = \vec{M}^{ext}_{(c)}$$

Прва у лабораторијском систему има пројекције

$$m \ddot{x}_c = K_x^{ext} \quad , \quad m \ddot{y}_c = K_y^{ext} \quad ; \quad m \ddot{z}_c = K_z^{ext}$$

и то су диференцијалне једначине за одређивање кретања центра маса у лабораторијском систему референце

Пројектовањем ште на осе собеиве штејета добијају се једначине за слободну ротацију (рота-ција) око собеиве осе)

$$\begin{aligned} I_1^{(c)} \dot{\omega}_1 - (I_2^{(c)} - I_3^{(c)}) \omega_2 \omega_3 &= (\vec{M}_{(c)}^{ext} \cdot \vec{e}_1) \\ I_2^{(c)} \dot{\omega}_2 - (I_3^{(c)} - I_1^{(c)}) \omega_3 \omega_1 &= (\vec{M}_{(c)}^{ext} \cdot \vec{e}_2) \\ I_3^{(c)} \dot{\omega}_3 - (I_1^{(c)} - I_2^{(c)}) \omega_1 \omega_2 &= (\vec{M}_{(c)}^{ext} \cdot \vec{e}_3) \end{aligned}$$

Линеарни хармонијски осцилатор

Хармонијско осциловање - кретање тачкице под дејством привлачне силе пропорционалне растојању од центарца $\vec{F} = -k\vec{z}$. Може бити линеарно или раванско (једнодимензионално или димензионално)

Линеарни хармонијски осцилатор брши својо хармоничко осциловање ако на њега не дејују никакве друге силе:

$$m\ddot{x} = -kx$$

$$\ddot{x} + \omega^2 x = 0$$

$$\omega^2 = \frac{k}{m}$$

ω - собствена фреквенција

Карактеристична је

$$\lambda^2 + \omega^2 = 0$$

$$\lambda_{1,2} = \pm i\omega$$

За комплексно бројење је

$$a = \alpha + i\beta = \rho(\cos\varphi + i\sin\varphi) = \rho e^{i\varphi}$$

Опште решење ове линеарне диференцијалне једначине са константним коефицијентима је:

$$x(t) = C_1 \cos \omega t + C_2 \sin \omega t$$

или

$$x(t) = A \cos(\omega t + \delta)$$

$$A = \sqrt{C_1^2 + C_2^2}$$

$$\operatorname{tg} \delta = -\frac{C_2}{C_1}$$

амплитуда осциловања

погодна фаза осциловања

Константе интеграције могу се одредити из почетних услова ($t=0, x=x_0, \dot{x}=\dot{x}_0$)

$$x_0 = A \cos \delta$$

$$\dot{x}_0 = -A \omega \sin \delta$$

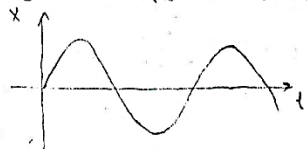
$$\operatorname{tg} \delta = -\frac{\dot{x}_0}{x_0 \omega}$$

$$\delta = \arctan\left(-\frac{\dot{x}_0}{x_0 \omega}\right) =$$

$$= \arctan\left(-\frac{x_0 \omega}{\dot{x}_0}\right)$$

$$\omega^2 x_0^2 + \dot{x}_0^2 = A^2 \omega^2 \Rightarrow A = \frac{1}{\omega} \sqrt{\omega^2 x_0^2 + \dot{x}_0^2}$$

Заступа брши осцилаторно кретање по синусном закону уз амплитуду A и $-A$.



Период осциловања је време за које заступа поново дође у исто исто положај или за које се фаза промени за 2π .

$$\omega(t + T) + \delta - (\omega t + \delta) = 2\pi$$

$$T = \frac{2\pi}{\omega}$$

Видимо да период осциловања не зависи од амплитуде (од почетних услова) - особина изохронности.

Пошенијал хармонијект еиле је $U = \frac{1}{2} kx^2 = \frac{1}{2} m\omega^2 x^2$
 је зукјина енергија хармонијекот осцилатора:

$$E = \frac{1}{2} m \dot{x}^2 + \frac{1}{2} m \omega^2 x^2 = \frac{1}{2} m \omega^2 A^2$$

Пошто су m , ω и A у конкретном случају константе
 то је $E = \text{const}$. Иако да томе, релација изгана
 кои одржава механике енергије (зукјина механика енергија
 система пропорционална је квадрату амплитуде).

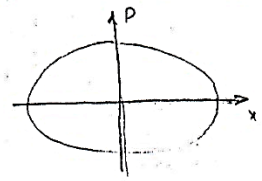
Из горе једнакне се (дељењем са $\frac{1}{2} m \omega^2 A^2$) добија

$$\left(\frac{\dot{x}}{\omega A}\right)^2 + \left(\frac{x}{A}\right)^2 = 1 \quad \text{или уз } \rho = m \dot{x}$$

$$\frac{x^2}{\frac{2E}{m\omega^2}} + \frac{p^2}{2mE} = 1$$

Од где закључујемо да је форма пројекторнија
 инкарно хармонијекот осцилатор елиса са полусом

$$a = \sqrt{\frac{2E}{m\omega^2}} \quad b = \sqrt{2mE}$$



Линеарни хармонијект осцилатор у ошторној средини

Код ошторних средина може се узети да је сила
 посто пропорционална брзини кретања и односу на
 средњу (иако елије је када је брзина зестиче у
 односу на средњу мала, значајно мала од брзине звука у
 средини, а иу великим брзинама оштор постоје оштор
 нелинеарне еводрине). У том случају је

$$m \ddot{x} = -kx - \gamma \dot{x} \quad , \quad \ddot{x} + 2\beta \dot{x} + \omega^2 x = 0 \quad \left[2\beta = \frac{\gamma}{m} ; \omega^2 = \frac{k}{m} \right]$$

(β карактеристичне брине ; β и ω имају димензије $H_2 = S^{-1}$)
 Карактеристична једнакна горе једнакне је

$$\lambda^2 + 2\beta\lambda + \omega^2 = 0 \quad \lambda_{1,2} = -(\beta \pm \sqrt{\beta^2 - \omega^2})$$

иако да у зависности од λ и β можемо разли
 ковају при томе кретање

а) $\omega > \beta$ - слабо пригушење. Иако је $\beta^2 - \omega^2$ нег.
 иако иа је $\lambda_{1,2} = -\beta \pm i\omega^*$ $\omega^* = \sqrt{\omega^2 - \beta^2}$

$$x(t) = c_1 e^{-(\beta+i\omega^*)t} + c_2 e^{-(\beta-i\omega^*)t} \Rightarrow$$

$$x(t) = e^{-\beta t} (c_1 e^{i\omega^* t} + c_2 e^{-i\omega^* t})$$

Пошто је на основу Ојлерове формуле $e^{i\theta} = \cos \theta + i \sin \theta$
 то је

$$c_1 e^{i\omega^* t} + c_2 e^{-i\omega^* t} = (c_1 + c_2) \cos \omega^* t + i(c_1 - c_2) \sin \omega^* t$$

или еквивалентно:

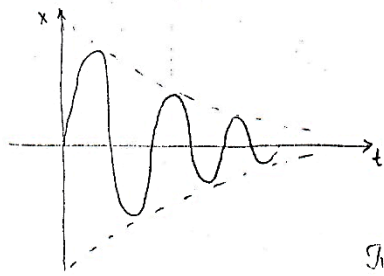
$$\begin{aligned} c_1 e^{i\omega^* t} + c_2 e^{-i\omega^* t} &= \\ &= c_1 \cos \omega^* t + i c_1 \sin \omega^* t + \\ &+ c_2 \cos \omega^* t - i c_2 \sin \omega^* t \end{aligned}$$

$$C_1 + C_2 = A \cos \delta \quad i(C_1 - C_2) = -A \sin \delta$$

однако се добија:

$$x(t) = C_1 e^{-\beta t} \cos \omega^* t + C_2 e^{-\beta t} \sin \omega^* t = A e^{-\beta t} \cos(\omega^* t + \delta)$$

Ово представља квасиосцилације (кваси- или непериодично) осцилације се схватају као осциловање са фреквенцијом $\omega^* = \sqrt{\omega^2 - \beta^2}$ (чије је основна фреквенција ω веће је измештање а због отапања средине) и амплитудом која се смањује по експоненцијалном закону $A(t) = A e^{-\beta t}$. β је коэффициент пружања



$$T^* = \frac{2\pi}{\omega^*} = \frac{2\pi}{\sqrt{\omega^2 - \beta^2}}$$

је квазипериод - време за које је вредност $\cos(\omega^* t + \delta)$ истиа.

Примедимо да је

$$T^* = \frac{2\pi}{\omega} \frac{1}{\sqrt{1 - \frac{\beta^2}{\omega^2}}} = \frac{T}{\sqrt{1 - \frac{\beta^2}{\omega^2}}}$$

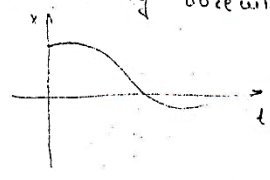
(где је T период простог - хармонијског - осциловања) јаким је отапањем средине мање је поредбењу са амплитудом еластичности то је

$$T^* = T \left[1 + \frac{1}{2} \left(\frac{\beta}{\omega} \right)^2 - \dots \right] - \text{отапање средине повећава период осциловања збогине и по прорачуна квадратичног односа } \frac{\beta}{\omega}$$

б) $\omega < \beta$ - јако пружање. Пит је $\beta^2 - \omega^2 > 0$ па су оба решења $\lambda_{1,2}$ реална и негативна (β је веће од нуле па је $\beta > \sqrt{\beta^2 - \omega^2}$ и $\lambda_{1,2} \neq -\beta \pm \sqrt{\beta^2 - \omega^2} < 0$). Пит експоненцијално је решење

$$x(t) = C_1 e^{-(\beta - \sqrt{\beta^2 - \omega^2})t} + C_2 e^{-(\beta + \sqrt{\beta^2 - \omega^2})t}$$

Ово је збир две експоненцијално опадајуће функције времена иако да кретање нема осцилаторни карактер ети је асепериодично. За $t \rightarrow \infty$ тешкоћа се зауставља равнотежном положају. При томе она или не пролази или само једном не пролази кроз равнотежни положај што зависи од почетних услова.



$$\begin{aligned} & (C_1 + C_2) \cos \omega^* t + i(C_1 - C_2) \sin \omega^* t \\ &= A \cos \delta \cos \omega^* t - A \sin \delta \sin \omega^* t \\ &= A (\cos \delta \cos \omega^* t - \sin \delta \sin \omega^* t) \\ &= A \cos(\omega^* t + \delta) \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} (1 \pm x)^{1/2} &= 1 \pm \frac{1}{2} x + \\ &+ \frac{1 \cdot 3}{2 \cdot 4} x^2 \mp \dots \end{aligned}$$

- 1) $\omega = 0$ - критично криву \dots $\omega = 0$
 2) је $\lambda_{1,2} = -\beta$. Обичне решење има

$$x(t) = C_1 t e^{-\omega t} + C_2 e^{-\omega t} = e^{-\omega t} (C_1 t + C_2)$$

обгг: за $t \rightarrow \infty$ $x(t) \rightarrow 0$ као код јаког дмгумена
 и до гмгумен закони.

Линеарни хармонички осцилатор са бременојном силом

у том случају је гмф. јна кривола

$$m\ddot{x} = -kx - z\dot{x} + F(t); \quad \ddot{x} + 2\beta\dot{x} + \omega^2 x = f(t); \quad f(t) = \frac{1}{m} F(t)$$

(1) је бременојна сила која зависи од времена.

додјена једначина је линеарна и нехомогена (иже реше се додја када се обичне решењу хомогеног дела додја јно, док које, јжео партикуларно решење). Партикуларно решење и јне обично криволае суштински зависе од криво. $f(t)$.

Критично осциловање. Резонанца. - Ог интереса је када дмгумена слодо (или одређене) а бременојна сила проузичаа фазикуларне времена.

Неко је $f(t)$ јжео бременојна ф.ја времена са фрек. Ω . Тада је

$$\ddot{x} + 2\beta\dot{x} + \omega^2 x = A_1 \cos \Omega t + B_1 \sin \Omega t \quad (*)$$

Партикуларно решење можемо допремити у облику

$$x_p(t) = Q_1 \cos \Omega t + R_1 \sin \Omega t$$

где је $\dot{x}_p(t) = -Q_1 \Omega \sin \Omega t + R_1 \Omega \cos \Omega t$

$$\ddot{x}_p(t) = -Q_1 \Omega^2 \cos \Omega t - R_1 \Omega^2 \sin \Omega t$$

уврстимо ово у (*)

$$Q_1 \Omega^2 \cos \Omega t - R_1 \Omega^2 \sin \Omega t - 2\beta Q_1 \Omega \sin \Omega t + 2\beta R_1 \Omega \cos \Omega t + \omega^2 Q_1 \cos \Omega t + \omega^2 R_1 \sin \Omega t = A_1 \cos \Omega t + B_1 \sin \Omega t$$

Узјучинавањем коефицијената уз $\cos \Omega t$ и $\sin \Omega t$ и левој и десној страни јже једначине додја се:

$$A_1 = -Q_1 \Omega^2 + 2\beta R_1 \Omega + \omega^2 Q_1 = (\omega^2 - \Omega^2) Q_1 + 2\beta \Omega R_1$$

$$B_1 = -R_1 \Omega^2 - 2\beta Q_1 \Omega + \omega^2 R_1 = -2\beta \Omega Q_1 + (\omega^2 - \Omega^2) R_1$$

За обој систем једначина је

$$\Delta = (\omega^2 - \Omega^2)^2 + 4\beta^2 \Omega^2, \quad \Delta_1 = (\omega^2 - \Omega^2) A_1 - 2\beta \Omega B_1$$

$$\Delta_2 = 2\beta \Omega (A_1 + (\omega^2 - \Omega^2) B_1)$$

На овој месту се додја до је $Q_1 = \frac{\Delta_1}{\Delta}, R_1 = \frac{\Delta_2}{\Delta}$

Ако τ_i k - обична
 корен карактеристичне
 f -не онда су $x e^{\tau_i t}$
 $x^2 e^{\tau_i t}, \dots, x^{k-1} e^{\tau_i t}$ такође
 решења гмф. јне "

Резултат је:

$$x_p(t) = \frac{(\omega^2 - \Omega^2)A_1 - 2\Omega\beta B_1}{(\omega^2 - \Omega^2)^2 + 4\Omega^2\beta^2} \cos \Omega t + \frac{2\Omega\beta A_1 + (\omega^2 - \Omega^2)B_1}{(\omega^2 - \Omega^2)^2 + 4\Omega^2\beta^2} \sin \Omega t$$

Иако га, обично решење има облик:

$$x(t) = Ae^{-\beta t} \cos(\omega^*t + \delta) + \frac{(\omega^2 - \Omega^2)A_1 - 2\Omega\beta B_1}{(\omega^2 - \Omega^2)^2 + 4\Omega^2\beta^2} \cos \Omega t + \frac{2\Omega\beta A_1 + (\omega^2 - \Omega^2)B_1}{(\omega^2 - \Omega^2)^2 + 4\Omega^2\beta^2} \sin \Omega t$$

Обично интересан хомогени
једначине - собствене
осцилације (у обичним
случајевима су притишчене)

принудне осцилације (осци-
ловање фреквенцијом принудне
силе Ω)

Собствене осцилације су значајне само у почетку ($t \leq \frac{1}{\beta}$)
(када фактор $e^{-\beta t}$ не утиче знатно на смањење амплитуде)
функције (за $t \gg \frac{1}{\beta}$) амплитуда собствених осцилација
постепе занемарљива. Закле након дovolно дугог вре-
мена од почетка деловања пореметачне силе, линеарни
хармонички осцилатор врши само принудно осциловање

Кретање при $t \leq \frac{1}{\beta}$ - прелазни режим осциловања

Кретање при $t \gg \frac{1}{\beta}$ - установити (стационарни) режим осци-

Поседно је интересантна ситуација када је
 $\omega = \Omega$ (фреквенција принудне силе једнака собственој
фреквенцији осцилатора). Тогда горње обичне решење виста-
је:

$$x(t) = Ae^{-\beta t} \cos(\omega^*t + \delta) + \frac{1}{2\omega\beta} [-B_1 \cos \omega t + A_1 \sin \omega t]$$

Обо се решење након неке прелазног режима ($t \leq \frac{1}{\beta}$)
(када је $Ae^{-\beta t} \cos(\omega^*t + \delta) \approx 0$) своди на (вредну ради на
о томе да је $\cos(\omega t - \frac{\pi}{2}) = \cos \omega t \cos \frac{\pi}{2} - \sin \omega t \sin \frac{\pi}{2} = -\sin \omega t$
 $\sin(\omega t - \frac{\pi}{2}) = \sin \omega t \cos \frac{\pi}{2} + \cos \omega t \sin \frac{\pi}{2} = \cos \omega t$);

$$x(t) = \frac{1}{2\omega\beta} [A_1 \cos(\omega t - \frac{\pi}{2}) + B_1 \sin(\omega t - \frac{\pi}{2})]$$

Поседно је β мало (када се о слабо притишченим осцилаци-
јама) амплитуда ових осцилација је врло велика а ично
во фази качи вање у односу на пореметачну силу је $\frac{\pi}{2}$.
По је смање везаности.

Ако је обично средње занемарљив ($\beta = 0$) обичне решење
има облик

$$x(t) = A \cos(\omega t + \delta) + \frac{1}{\omega^2 - \Omega^2} [A_1 \cos \Omega t + B_1 \sin \Omega t]$$

у у случају да је $\omega = \Omega$ амплитуда постепе бесконачна.
И поседно је обично резултат. У овом случају исправно ка-
ко решење има облик притишчен у облику

$$x_p = t(Q_1' \cos \omega t + R_1' \sin \omega t)$$

Уни земља се коефицијенти Q_1' и R_1' одређују као у претходном случају.

Понао се за $\omega = \Omega$ ($\beta = 0$) збоја оштрих решења облика:

$$x(t) = A \cos(\omega t + \delta) + \frac{t}{2\omega} \left[A_1 \cos(\omega t - \frac{\pi}{2}) + B_1 \sin(\omega t - \frac{\pi}{2}) \right]$$

Уз ова се види да у том случају кретање к.о. уредљиво су суперпозиција хармонијског осциловања на одговарајућој фреквенцији ω и једног осц. кретања са истом фрекв. али сја. амплитудом расте са временом и за $t \rightarrow \infty$ ова амплитуда постаје бесконачна.

Уколико поремећајна сила није право бериодична ф.ј.н. времена, већ бериодична са периодом $P \rightarrow$ развја се у ред γ који се најављују право бериодичне ф.ј.н. времена са осцил. фреквенцијом $\Omega = \frac{2\pi}{P}$.

$$\ddot{x} + 2\beta \dot{x} + \omega^2 x = \sum_{n=0}^{\infty} [A_n \cos(n\Omega t) + B_n \sin(n\Omega t)]$$

а) партикуларно решење се израва у облику

$$x_p(t) = \sum_{n=0}^{\infty} x_{pn}(t)$$

где су $x_{pn}(t)$ партикуларна решења нехомогених линеарних диф. ј.н.

$$\ddot{x} + 2\beta \dot{x} + \omega^2 x = A_n \cos(n\Omega t) + B_n \sin(n\Omega t) \quad (n=0, 1, 2, \dots)$$

Обје је:

$$x(t) = A e^{\beta t} \cos(\omega t + \delta) + \sum_{n=0}^{\infty} \frac{(\omega^2 - n^2 \Omega^2) A_n - 2n\Omega \beta B_n}{(\omega^2 - n^2 \Omega^2)^2 + 4n^2 \Omega^2 \beta^2} \cos(n\Omega t) + \frac{2n\Omega \beta A_n + (\omega^2 - n^2 \Omega^2) B_n}{(\omega^2 - n^2 \Omega^2)^2 + 4n^2 \Omega^2 \beta^2} \sin(n\Omega t), \quad \beta \neq 0, \omega \neq \Omega$$

Обје јединице осцилује ису право бериодичне, већ су оштрих бериодичном ф.ј.н. која има исти период као и поремећајна сила.

У обје је могућа резонанца, и то не само ако је $\omega = \Omega$ већ и обично ако $\omega = \Omega$, зб. резонанца на Ω -ом хармонику поремећајне силе ($\omega = \Omega$) горње решење има облик:

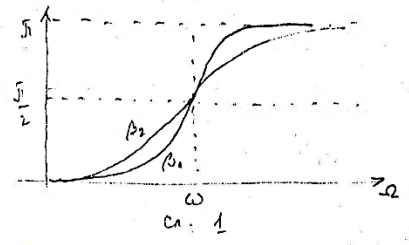
$$x(t) = A e^{-\beta t} \cos(\omega t + \delta) + \frac{1}{2\omega\beta} (-B_2 \cos \omega t + A_2 \sin \omega t) +$$

$$+ \frac{1}{\omega^2} \sum_{\substack{n=0 \\ n \neq 2}}^{\infty} \frac{(1 - \frac{n^2}{\Omega^2}) A_n - 2 \frac{n}{\Omega} \beta B_n}{(1 - \frac{n^2}{\Omega^2})^2 + 4 \frac{n^2}{\Omega^2} \frac{\beta^2}{\omega^2}} \cos(\frac{n}{\Omega} \omega t) +$$

$$+ \frac{1}{\omega^2} \sum_{\substack{n=0 \\ n \neq 2}}^{\infty} \frac{2 \frac{n}{\Omega} \beta A_n + (1 - \frac{n^2}{\Omega^2}) B_n}{(1 - \frac{n^2}{\Omega^2})^2 + 4 \frac{n^2}{\Omega^2} \frac{\beta^2}{\omega^2}} \sin(\frac{n}{\Omega} \omega t)$$

резонантни
тип са
великом ампл.
(и то је већом
од оштрих осцил.)

На слици 1 је приказана зависност фазног коефицијента за

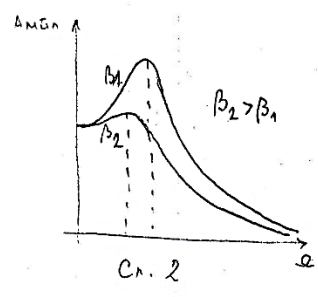


$$\beta_2 > \beta_1$$

различите вредности коефицијента притискања. За $\omega = \Omega$ оно износи $\frac{\pi}{2}$ за $\beta = 0$ фазно коефицијент

износи 0 за $\Omega < \omega$ и износи π за $\Omega > \omega$.

На слици 2 је приказана је зависност амплитудне функције



$$\beta_2 > \beta_1$$

осцилација од фреквенције функције суке ил. разл. вредностима коеф. притискања.

Drage kolege, materijal je za predavanja u trećoj nedelji vanrednog stanja zbog pandemije. Nemam pojma da li vam je ovo korisno, ali ako mislite da vam je korisnije da vam držim *on line* predavanja kažite. Lično smatram da je to teško realizovati zbog izvođenja jednačina. U svakom slučaju voleo bih da me upoznate sa vašim stavovima u vezi toga. Razmislite i o načinu realizovanja predispitnih aktivnosti. Javite mi.

Pozdravlja vas vaš profa Gaja i č u v a j t e s e.

