

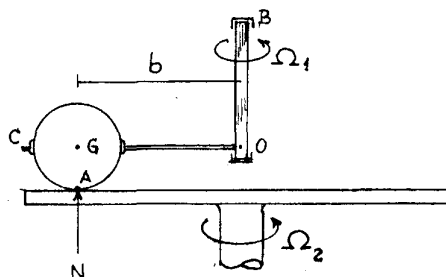
FI2A-1 Mecánica.
 Semestre Primavera
 Tiempo: 2 hrs. 30 min.

EXAMEN

Profesor: Patricio Martens C.

- Sobre una partícula de masa m que puede deslizar sin roce por una guía circular de plano horizontal y radio a , actúa una fuerza repulsiva $\vec{F} = \mu r \hat{r}$, donde μ es una constante y r la distancia de la partícula a un punto dado O de la guía.
 - Encontrar el período para pequeñas oscilaciones de la partícula en torno a la posición de equilibrio estable sobre la guía.
 - Si la partícula se pone en movimiento partiendo desde el reposo en el punto O de la guía, encontrar la reacción normal N de ésta sobre la partícula en función de r y las constantes μ y a .
- Una partícula de masa m se mueve en un campo central de fuerzas definido por: $\vec{F} = -m \left(\frac{\kappa}{r^2} + \frac{\lambda}{r^3} \right) \hat{r}$, donde κ y λ son dos constantes positivas.
 Demostrar que si se cumple la condición $\lambda < l_0^2$, siendo l_0 el momentum angular por unidad de masa, entonces la trayectoria de la partícula es una cónica.

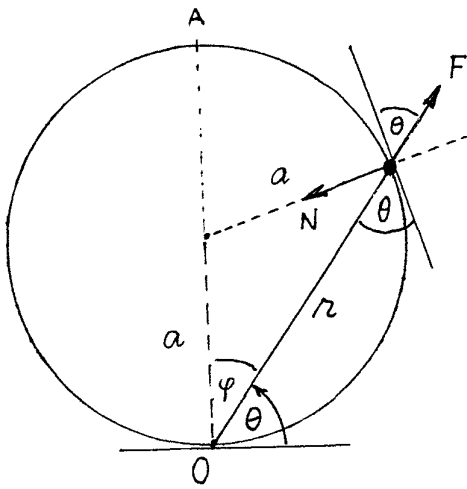
- Sobre una plataforma circular horizontal que rota con rapidez angular Ω_2 se apoya una esfera de masa m y radio r que rueda sin resbalar sobre ella. Simultáneamente, el centro G de la esfera describe una trayectoria circular con rapidez angular Ω_1 en torno al eje OB , accionada por el brazo OC .



Determinar:

- Velocidad angular $\vec{\omega}_{esf}$ de la esfera
- Momentum angular $\vec{L}_0$ de la misma
- Reacción normal en el punto de contacto A .

1.-



~ El Sistema es conservativo.

N siempre perpendicular a la trayectoria.

$$\vec{F} = -\frac{dV}{dr} \rightarrow dV = -\mu r dr$$

Luego, $\boxed{V = -\frac{1}{2}\mu r^2}$ (1) $C = 0.$

Como $r = 2a \cos(90 - \theta)$

$$r = 2a \sin \theta \quad (2)$$

$$\boxed{V = -2\mu a^2 \sin^2 \theta} \quad (3)$$

También $v^2 = \dot{r}^2 + r^2 \dot{\theta}^2$

De (2): $\dot{r} = 2a \cos \theta \dot{\theta}$

Luego, $v^2 = 4a^2 \cos^2 \theta \dot{\theta}^2 + 4a^2 \sin^2 \theta \dot{\theta}^2 \rightarrow v^2 = 4a^2 \dot{\theta}^2$ (4)

Así, $E = \frac{1}{2} m v^2 - 2\mu a^2 \sin^2 \theta \rightarrow E = \frac{1}{2} m \cdot 4a^2 \dot{\theta}^2 - 2\mu a^2 \sin^2 \theta$

De $\frac{dE}{dt} = 0 \rightarrow 2m a^2 \cdot \frac{1}{2} \dot{\theta} \ddot{\theta} - 2\mu a^2 \cdot \frac{1}{2} \sin \theta \cos \theta \dot{\theta} = 0$

$$\therefore \ddot{\theta} - \frac{\mu}{m} \sin \theta \cos \theta = 0 \quad (5)$$

Por inspección se deduce que el punto correspondiente al equilibrio estable corresponde a $\theta = \pi/2$ y el de equilibrio inestable a $\theta = 0$.

Si se desea más formalidad, de (3):

$$V' = -2\mu a^2 \sin 2\theta \quad ; \quad V'' = -4\mu a^2 \cos 2\theta$$

De $V'(\theta) = 0 \Rightarrow 2\theta = 0 \rightarrow \theta = 0$ (inestable)

$2\theta = \pi \rightarrow \theta = \pi/2$ (estable)

Luego, $V''(\theta=0) < 0$ y $V''(\theta=\pi/2) > 0$

Poniendo $\theta = 90 - \varphi \rightarrow \ddot{\theta} = -\ddot{\varphi}$

y $\sin(90 - \varphi) = \cos \varphi$; $\cos(90 - \varphi) = \sin \varphi$

Así, la ecuación (5) se reformula como :

$$\ddot{\varphi} + \frac{\mu}{m} \sin \varphi \cos \varphi \quad (6)$$

Para pequeñas oscilaciones $\sin \varphi \approx \varphi$ y $\cos \varphi \approx 1$

de modo que el movimiento de la partícula en torno al punto A, correspondiente al equilibrio estable es

$$\boxed{\ddot{\varphi} + \frac{\mu}{m} \varphi = 0} \quad (7)$$

de modo que $\boxed{T = 2\pi \sqrt{\frac{m}{\mu}}} \quad (8)$

b) De $E = \frac{1}{2} m v^2 - \frac{1}{2} \mu r^2 = \text{cte.} = E(0) = 0$

$$\Rightarrow v^2 = \frac{\mu}{m} r^2 \quad (9)$$

De la figura, $N - F \sin \theta = m \frac{v^2}{a}$ (según $\hat{n}$)

De (2): $\sin \theta = \frac{r}{2a}$

$$\therefore N = \mu \frac{r}{2a} + \frac{m}{a} \frac{\mu}{m} r^2$$

$$\therefore \boxed{N = \frac{3}{2} \frac{\mu r^2}{a}} \quad (10)$$

Comentarios

1. Se puede conducir los mismos cálculos para la parte a) empleando directamente el ángulo φ . En este caso,

$$r = 2a \cos \varphi \rightarrow \dot{r} = -2a \sin \varphi \dot{\varphi}$$

$$\text{luego, } v^2 = 4a^2 \sin^2 \varphi \dot{\varphi}^2 + 4a^2 \cos^2 \varphi \dot{\varphi}^2 = 4a^2 \dot{\varphi}^2$$

$$\Delta \text{ sí, de } E = \frac{1}{2} m v^2 - \frac{\mu}{2} r^2 = 2a^2 [m \dot{\varphi}^2 - \mu \cos^2 \varphi]$$

$$\frac{dE}{dt} = 2a^2 [2m \dot{\varphi} \ddot{\varphi} + 2\mu \cos \varphi \sin \varphi \dot{\varphi}] = 0 \Rightarrow \boxed{\ddot{\varphi} + \frac{\mu}{m} \varphi = 0}$$

2. Alternativamente, para calcular el período se puede aplicar el

resultado: $\omega^2 = \frac{V''(\varphi_{\text{est.}})}{2f(\varphi)}$ donde φ_{est} es el valor de φ para equilibrio estable y $f(\varphi)$ sale de $T = f(\varphi) \dot{\varphi}^2$ (E. cinética)

$$T = \frac{1}{2} m 4a^2 \dot{\varphi}^2 \rightarrow \boxed{f(\varphi) = 2ma^2}$$

$$V(\varphi) = -2\mu a^2 \cos^2 \varphi$$

$$V'(\varphi) = 4\mu a^2 \sin \varphi \cos \varphi$$

$$V''(\varphi) = 4\mu a^2 [-\sin^2 \varphi + \cos^2 \varphi] = 4\mu a^2 (1 - 2\sin^2 \varphi)$$

$$\varphi_1 = 0 \quad \text{estable}$$

$$\varphi_2 = \frac{\pi}{2} \quad \text{,, inestable}$$

$$\therefore \omega^2 = \frac{4\mu a^2}{2 \cdot 2ma^2} \rightarrow \omega^2 = \frac{\mu}{m}$$

$$\therefore \boxed{T = 2\pi \sqrt{\frac{m}{\mu}}} \quad \text{período}$$

2.

$$F(r) = -m \left(\frac{k}{r^2} + \frac{\lambda}{r^3} \right) \xrightarrow{u = \frac{1}{r}} F(u) = -m(ku^2 + \lambda u^3)$$

$$\text{De BINET: } + m u^2 [k + \lambda u] = + m l_0^2 u^2 \left[\frac{d^2 u}{d\theta^2} + u \right]$$

$$\Rightarrow \boxed{\frac{d^2 u}{d\theta^2} + \left(1 - \frac{\lambda}{l_0^2}\right) u = \frac{k}{l_0^2}} \quad (1)$$

$$\text{Ahora, si } \lambda < l_0^2 \rightarrow \left(1 - \frac{\lambda}{l_0^2}\right) > 0$$

$$\text{Entonces, definiendo } n^2 = 1 - \frac{\lambda}{l_0^2} \rightarrow \boxed{\frac{d^2 u}{d\theta^2} + n^2 u = \frac{k}{l_0^2}} \quad (2)$$

$$\text{Solución de la parte homogénea: } u_1 = A \cos(n\theta - \theta_0) \quad (3)$$

con A y θ_0 constantes.

$$\text{Como solución particular de la ecuación (2) completa: } u_2 = B$$

$$\text{Así, } \frac{d^2 B}{d\theta^2} = 0 \quad \text{y} \quad n^2 B = \frac{k}{l_0^2} \rightarrow B = \frac{k}{l_0^2} \frac{1}{n^2} = \frac{k}{l_0^2} \cdot \frac{l_0^2}{l_0^2 - \lambda}$$

La solución general se construye entonces, dada la linealidad de la ecuación (2), $u = u_1 + u_2$, o sea,

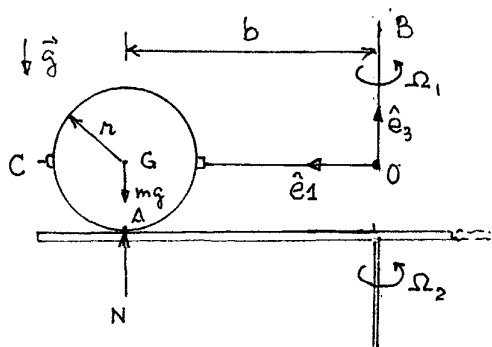
$$u = A \cos(n\theta - \theta_0) + \frac{k}{l_0^2 - \lambda}$$

$$\text{o} \quad u = \frac{k}{l_0^2 - \lambda} \left[1 + \frac{A(l_0^2 - \lambda)}{k} \cos(n\theta - \theta_0) \right]$$

de donde, finalmente,

$$\boxed{r = \frac{(l_0^2 - \lambda)/k}{1 + E \cos(n\theta - \theta_0)}} \quad (4) \quad \text{con } E = \frac{A(l_0^2 - \lambda)}{k}$$

$\therefore$ Se trata de una cónica.



$$I_G = \frac{2}{5} m r^2$$

Ω_1 y Ω_2 constante

SM : eje 1 según OC
eje 3 según OB
eje 2 $\perp$

a) $\vec{\omega}_{SM} = \Omega_1 \hat{e}_3$ (1)

Campo de velocidades de la esfera : $\vec{v}_A = \vec{v}_G + \vec{\omega}_{esf} \times \vec{GA}$ (2)

Como la esfera rueda sin resbalar : $\vec{v}_A = b \Omega_2 \hat{e}_2$

Ade más : $\vec{v}_G = b \Omega_1 \hat{e}_2$

Luego, $b \Omega_2 \hat{e}_2 = b \Omega_1 \hat{e}_2 + (\omega_1 \hat{e}_1 + \omega_2 \hat{e}_2 + \omega_3 \hat{e}_3) \times (-r \hat{e}_3)$

$$b(\Omega_2 - \Omega_1) \hat{e}_2 = r \omega_1 \hat{e}_2 - r \omega_2 \hat{e}_1 \quad / \cdot \hat{e}_1 \quad / \cdot \hat{e}_2$$

$\rightarrow -r \omega_2 = 0 \rightarrow \boxed{\omega_2 = 0}$ (3)

$b(\Omega_2 - \Omega_1) = r \omega_1 \rightarrow \boxed{\omega_1 = \frac{b}{r} (\Omega_2 - \Omega_1)}$ (4) ω_1 (espín μ $\omega_{relativo}$)

Así, $\vec{\omega}_{esf} = \vec{\omega}_{SM} + \vec{\omega}_{rel}$

$\therefore \boxed{\vec{\omega}_{esf} = \frac{b}{r} (\Omega_2 - \Omega_1) \hat{e}_1 + \Omega_1 \hat{e}_3}$ (5)

b) $\vec{L}_O :$
$$\begin{bmatrix} L_1 \\ L_2 \\ L_3 \end{bmatrix} = \begin{bmatrix} I_1 & 0 & 0 \\ 0 & I_2 & 0 \\ 0 & 0 & I_3 \end{bmatrix} \begin{bmatrix} \frac{b}{r} (\Omega_2 - \Omega_1) \\ 0 \\ \Omega_1 \end{bmatrix}$$

$\therefore \boxed{\vec{L}_O = I_1 \frac{b}{r} (\Omega_2 - \Omega_1) \hat{e}_1 + I_3 \Omega_1 \hat{e}_3}$ (6)

$I_1 = \frac{2}{5} m r^2$; $I_2 = I_3 = \frac{2}{5} m r^2 + m b^2$ (STEINER) (7)

$$c) \quad \left(\frac{d\vec{L}_0}{dt} \right)_{SM} + \vec{\omega}_{SM} \times \vec{L}_0 = \vec{0}$$

Las Ecs. de Euler no son aplicables pues el SM no acompaña totalmente a la esfera en su movimiento.

$$\text{De (b)} : \left(\frac{d\vec{L}_0}{dt} \right)_{SM} = \vec{0}$$

$$\begin{aligned} \vec{\omega}_{SM} \times \vec{L}_0 &= \Omega_1 \hat{e}_3 \times \left[I_1 \frac{b}{r} (\Omega_2 - \Omega_1) \hat{e}_1 + I_3 \Omega_1 \hat{e}_3 \right] \\ &= I_1 \frac{b}{r} (\Omega_2 - \Omega_1) \Omega_1 \hat{e}_2 \end{aligned}$$

$$\vec{0} = (mg \cdot b - N \cdot b) \hat{e}_2 \quad ; \quad \vec{0}_1 = \vec{0}_3 = 0$$

$$\text{Así,} \quad I_1 \frac{b}{r} (\Omega_2 - \Omega_1) \Omega_1 \hat{e}_2 = (mg - N) b \hat{e}_2 \quad / \cdot \hat{e}_2$$

$$N = mg - \frac{I_1}{r} (\Omega_2 - \Omega_1) \Omega_1$$

$$\boxed{N = mg + \frac{2}{5} m r (\Omega_1 - \Omega_2) \Omega_1} \quad (8)$$