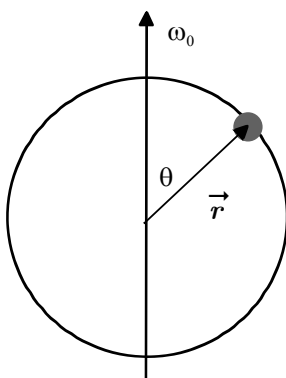


PROBLEMA 1



Usando Coriolis (también se puede con la aceleración en esféricas)



$$\vec{N} - mg\hat{k} = m(2\omega_0\hat{k} \times \vec{v} + \omega_0\hat{k} \times (\omega_0\hat{k} \times \vec{r}) + \vec{a})$$

pero

$$\begin{aligned}\vec{v} &= R\dot{\theta}\hat{\theta} \\ \vec{r} &= R\hat{r} \\ \vec{a} &= -R\dot{\theta}^2\hat{r} + R\ddot{\theta}\hat{\theta}\end{aligned}$$

luego

$$\vec{N} = mg\hat{k} + 2\omega_0 m R \dot{\theta} (\cos \theta \hat{\phi}) + \omega_0^2 m R (-\sin \theta \cos \theta \hat{\theta} - \sin^2 \theta \hat{r}) - m R \dot{\theta}^2 \hat{r} + m R \ddot{\theta} \hat{\theta}$$

proyectamos en dirección $\hat{\theta}$

$$\ddot{\theta} = \frac{g}{R} \sin \theta + \omega_0^2 \sin \theta \cos \theta \quad ((a))$$

En dirección perpendicular $\hat{\theta}$

$$\vec{N} = mg \cos \theta \hat{r} + 2\omega_0 m R \dot{\theta} \cos \theta \hat{\phi} - \omega_0^2 m R \sin^2 \theta \hat{r} - m R \dot{\theta}^2 \hat{r} \quad ((a))$$

Puntos de equilibrio

$$\begin{aligned}\theta &= 0, \pi, \theta_0 \\ \cos \theta_0 &= -\frac{g}{R\omega_0^2} \text{ si } \frac{g}{R\omega_0^2} < 1\end{aligned} \quad ((b))$$

Análisis de estabilidad

$$\begin{aligned}\theta &= \theta_0 + \xi \\ \ddot{\xi} &= \frac{g}{R} \sin(\theta_0 + \xi) + \omega_0^2 \sin(\theta_0 + \xi) \cos(\theta_0 + \xi)\end{aligned}$$

Expandiendo hasta primer orden

$$\begin{aligned}\ddot{\xi} &\simeq \left(-\frac{g}{R} \frac{g}{R\omega_0^2} - \omega_0^2 + 2\omega_0^2 \left(\frac{g^2}{R^2\omega_0^4} \right) \right) \xi \\ \ddot{\xi} &= -\frac{(R\omega_0^2 - g)(R\omega_0^2 + g)}{R^2\omega_0^2} \xi \quad \text{estable si } \omega_0^2 > \frac{g}{R}\end{aligned} \quad ((c))$$

estable si

$$\theta_0 = 0, \quad \ddot{\xi} = \left(\frac{g}{R} + \omega_0^2 \right) \sin(\xi) \quad \text{inestable}$$

$$\theta_0 = \pi, \quad \ddot{\xi} = -\left(\frac{g}{R} - \omega_0^2 \right) \sin \xi \quad \text{estable si } \omega_0^2 < \frac{g}{R} \quad (c))$$

Las frecuencia serán

$$\begin{aligned}\cos \theta_0 &= -\frac{g}{R\omega_0^2} \quad \text{si } \omega_0^2 > \frac{g}{R}, \quad \omega = \sqrt{\frac{(R\omega_0^2 - g)(R\omega_0^2 + g)}{R^2\omega_0^2}} \\ \theta_0 &= \pi, \quad \text{si } \omega_0^2 < \frac{g}{R}, \quad \omega = \sqrt{\frac{g}{R} - \omega_0^2}\end{aligned}$$

PROBLEMA 2, Usando coordenadas esféricas

$$ma_r = m(-R\dot{\theta}^2 - R\dot{\phi}^2 \sin^2 \theta) = -N - mg \cos \theta \quad ((a))$$

$$ma_\theta = m(R\ddot{\theta} - R\dot{\phi}^2 \sin \theta \cos \theta) = mg \sin \theta, \quad ((a))$$

$$ma_\phi = m(2R\dot{\theta}\dot{\phi} \cos \theta + R\ddot{\phi} \sin \theta) = 0. \quad ((a))$$

la tercera da

$$\frac{d}{dt}(\sin^2 \theta \dot{\phi}) = 0 \Rightarrow \sin^2 \theta \dot{\phi} = cte$$

pero

$$\vec{v} = R\dot{\phi}\hat{\phi} \sin \theta + R\dot{\theta}\hat{\theta}, \quad (1)$$

$$v_0 = R\dot{\phi}_0 \sin 30^\circ = \frac{1}{2}R\dot{\phi}_0 \quad (2)$$

luego

$$\begin{aligned}\sin^2 \theta \dot{\phi} &= \frac{1}{4} \frac{2v_0}{R} = \frac{v_0}{2R} \\ \dot{\phi} &= \frac{v_0}{2R \sin^2 \theta}\end{aligned} \quad ((b))$$

En la segunda ecuación eliminamos $\dot{\phi}$

$$\begin{aligned}\ddot{\theta} &= \frac{g}{R} \sin \theta + \frac{v_0^2}{4R^2 \sin^3 \theta} \cos \theta \\ \dot{\theta}^2 &= \int_{\pi/6}^{\theta} \left(\frac{2g}{R} \sin \theta + \frac{v_0^2}{2R^2 \sin^3 \theta} \cos \theta \right) d\theta \\ \dot{\theta}^2 &= -\frac{2g}{R} (\cos \theta - \frac{1}{2}\sqrt{3}) - \frac{v_0^2}{4R^2} \left(\frac{1}{\sin^2 \theta} - 4 \right) \quad ((c))\end{aligned}$$

PROBLEMA 3

considere un satélite masa m en órbita elíptica respecto a un planeta de masa M y radio R . Si las distancias mínima y máxima entre los centros de los dos cuerpos son $3R$ y $4R$ respectivamente, se pide determinar

- La excentricidad de la órbita.
- La magnitud del momentum angular .
- La energía del sistema.
- El factor en que hay que cambiar la rapidez en el punto más cercano para que la órbita se transforme en circular.

tenemos

$$r = \frac{l_0^2}{\mu k} \frac{1}{1 - e \cos \theta}$$

entonces

$$\begin{aligned}3R &= \frac{l_0^2}{\mu k} \frac{1}{1 + e} \\ 4R &= \frac{l_0^2}{\mu k} \frac{1}{1 - e}\end{aligned}$$

dividiendo

$$\frac{3}{4} = \frac{1 - e}{1 + e} \Rightarrow e = \frac{1}{7} \quad (a))$$

entonces

$$l_0 = \sqrt{3R\mu k(1 + \frac{1}{7})} = \sqrt{\frac{24}{7}GR \frac{m^2 M^2}{m + M}} \quad (b))$$

la energía la despejamos de

$$\begin{aligned}e^2 &= 1 + \frac{2El_0^2}{\mu k^2} \\ \frac{1}{49} &= 1 + \frac{2E}{\mu k^2} 3R\mu k(1 + \frac{1}{7}) \\ E &= -\frac{1}{7} \frac{k}{R} = -\frac{1}{7} \frac{GMm}{R} \quad (c))\end{aligned}$$

En el punto más cercano

$$3R = \frac{l_0^2}{\mu k} \frac{1}{1 + \frac{1}{7}}$$

en la futura circunferencia $e = 0$

$$3R = \frac{l_0'^2}{\mu k} \frac{1}{1}$$

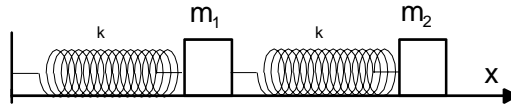
dividiendo

$$\frac{(l_0')^2}{l_0^2} = \frac{1}{1 + \frac{1}{7}} = \frac{7}{8}$$

de donde el factor es

$$f = \frac{v'}{v} = \sqrt{\frac{7}{8}} \quad (d))$$

PROBLEMA 4



Las ecuaciones de movimiento son

$$\begin{aligned} m\ddot{x}_1 &= -kx_1 + k(x_2 - x_1) = -2kx_1 + kx_2 \\ m\ddot{x}_2 &= -k(x_2 - x_1) \end{aligned}$$

o

$$\begin{aligned} \ddot{x}_1 + \frac{2k}{m}x_1 - \frac{k}{m}x_2 &= 0 \\ -\frac{k}{m}x_1 + \ddot{x}_2 + \frac{k}{m}x_2 &= 0 \end{aligned}$$

al probar solución exponencial

$$x_1 = Ae^{-i\omega t}, \quad x_2 = Be^{-i\omega t}$$

$$\begin{aligned} (-\omega^2 + \frac{2k}{m})A - \frac{k}{m}B &= 0 \\ -\frac{k}{m}A_1 + (-\omega^2 + \frac{k}{m})B &= 0 \end{aligned}$$

determinante nulo requiere

$$(-\omega^2 + \frac{2k}{m})(-\omega^2 + \frac{k}{m}) - \frac{k}{m} \frac{k}{m} = 0$$

de donde

$$\begin{aligned} \omega_1^2 &= \left(\frac{3}{2} + \frac{1}{2}\sqrt{5} \right) \frac{k}{m} \\ \omega_2^2 &= x = \left(\frac{3}{2} - \frac{1}{2}\sqrt{5} \right) \frac{k}{m} \end{aligned}$$

la razón entre los coeficientes es

$$\frac{A}{B} = \frac{k}{m_1} \frac{1}{(-\omega^2 + \frac{2k}{m})}$$

luego (mucho cálculo)

$$\begin{aligned} \frac{A_1}{B_1} &= -\frac{2}{\sqrt{5}-1} \\ \frac{A_2}{B_2} &= \frac{2}{\sqrt{5}+1} \end{aligned}$$

luego

$$\begin{aligned} x_1 &= A_1 e^{-i\omega_1 t} + A_2 e^{-i\omega_2 t} \\ x_2 &= B_1 e^{-i\omega_1 t} + B_2 e^{-i\omega_2 t} \end{aligned}$$

entonces

$$\begin{aligned} x_1 &= -\frac{2}{\sqrt{5}-1} \xi_1 + \frac{2}{\sqrt{5}+1} \xi_2 \\ x_2 &= \xi_1 + \xi_2 \end{aligned}$$

de donde se despejan las coordenadas normales

$$\begin{aligned} \xi_2 &= \frac{1}{10} (2x_1 + x_2 + \sqrt{5}x_2) \sqrt{5} \\ \xi_1 &= \frac{1}{10} (\sqrt{5}x_2 - 2x_1 - x_2) \sqrt{5} \end{aligned}$$