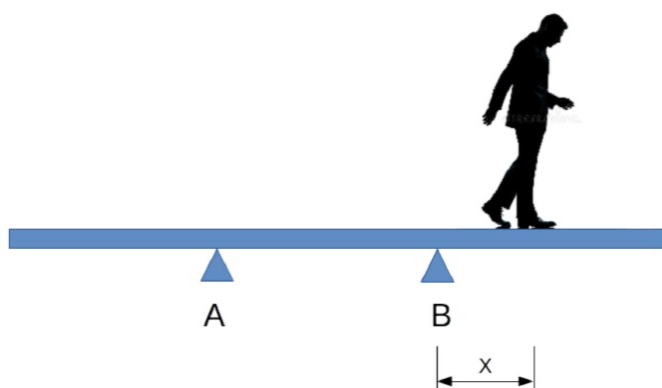


Problema 1: Una viga de madera de largo $L=6\text{ m}$ y masa $M=80\text{ kg}$ se encuentra apoyada en dos toques ubicados a $1/3$ y $2/3$ de L , medido desde uno de sus lados. Sobre la viga se encuentra una persona de masa $m=70\text{ kg}$ a una distancia x medida desde el tope **B**. Si el momento de inercia de una barra medida desde un eje perpendicular a la barra, y que pasa por el centro es $I = \frac{1}{12} ML^2$, se pide que:

1. Determine el momento de inercia de la barra (solamente de la barra, sin la persona encima), medida desde un eje perpendicular a la barra y que pasa por el punto de apoyo **B**. (2 pts)
2. Determine el momento de inercia de la barra y la persona (con respecto al eje que pasa por el punto B), si ésta se encuentra a una distancia x (medida desde el punto de apoyo **B**), tal como se muestra en la figura. Considere a la persona como una masa puntual. (2 pts)
3. Determine la distancia x máxima (x_{max}) a la que se puede parar la persona sin que la barra vuelque. (2 pts)



Sol:

$$I_a = I_{CM} + M(L/2 - 2L/3)^2 = \frac{1}{12}ML^2 + \frac{1}{36}ML^2 = \frac{1}{9}ML^2 = \frac{1}{9}80(6)^2 = 320\text{kg} \cdot \text{m}^2$$

$$I_b = \frac{1}{9}ML^2 + mx^2$$

$$\tau = mgx - Mg(2L/3 - L/2) + N_A(2L/3 - L/3) = 0$$

$$mg + Mg - N_A - N_B = 0$$

$$x = \frac{LMg - 2LN_A}{6gm}$$

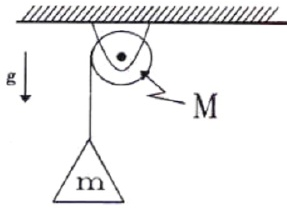
El hombre está a punto de caer si $N_A = 0$, $x_{max} = \frac{LM}{6m} = \frac{680}{670} = 1.14\text{m}$

Problema 2

Un objeto de masa $m=20\text{ kg}$. está colgado de una cuerda alrededor de un cilindro sólido circular de masa $M=5\text{ kg}$. y radio $R=10\text{ cm}$. La cuerda no resbala sobre el cilindro y ésta gira con respecto a su centro sin roce.

- a). Enuncie la segunda ley de Newton para el cilindro y la masa m . (2 pts.)
- b). Obtenga la tensión de la cuerda y la aceleración de la masa m . (3 pts.)
- c). Determine la aceleración angular del cilindro. (1 pto.)

El momento de inercia I del cilindro corresponde a $I = \frac{1}{2} MR^2$



Sol:

$$\begin{aligned}
 mg - T &= ma \\
 TR &= I\alpha, \quad \alpha = \frac{a}{R} \\
 T &= \frac{I}{R^2}a \\
 mg &= \left(\frac{I}{R^2} + m \right) a \\
 a &= \frac{m}{\frac{I}{R^2} + m} g = \frac{m}{\frac{M}{2} + m} g = 8.7 m/s^2 \\
 T &= \frac{M}{2} \frac{m}{\frac{M}{2} + m} g = 21.7 N \\
 \alpha &= \frac{m}{\frac{M}{2} + m} \frac{g}{R} = 87.1 \text{ rad}/s^2
 \end{aligned}$$

Problema 3 Considere el sistema Tierra-Luna. La Luna gira hoy en torno al centro de la Tierra en una órbita circular de radio $r = 384400 \text{ km}$. La masa de la Luna es $m = 7.349 \times 10^{22} \text{ kg}$. Actualmente, la Luna gira una órbita completa en 27 días. La masa de la Tierra es $M = 5.972 \times 10^{24} \text{ kg}$. La Tierra es una esfera de radio $R = 6371 \text{ km}$. Considere a la Luna como una masa puntual.

- Calcule la velocidad angular de la Tierra hoy.(1pto.)
- Calcule el momentum angular de la Luna hoy.(1pto.)
- Encuentre el momentum angular total del sistema Tierra-Luna hoy.(1pto.)
- Hace 4000 millones de años el día terrestre duraba 6 horas. Encuentre la velocidad angular de la Tierra en esa época.(1pto.)
- A qué distancia de la Tierra estaba la Luna hace 4000 millones de años?(2ptos.)

En e) use que $\Omega^2 d^3$ es independiente del tiempo, donde Ω es la velocidad angular de la Luna, situada a una distancia d del centro de la Tierra.

Momento de inercia de una esfera: $\frac{2}{5} MR^2$.

Sol:

a)

$$\omega_h = \frac{2\pi}{T_h} = \frac{2\pi}{24 \cdot 60 \cdot 60} = 7.27 \times 10^{-5} \text{ rad}/s$$

b)

$$L_L = mr^2\omega_L = mr^2\frac{2\pi}{T_l} = 7.349 \cdot 10^{22} (384400 \cdot 10^3)^2 \frac{2\pi}{27 \cdot 24 \cdot 60 \cdot 60} = 2.925 \times 10^{34} \text{ kg m}^2/s$$

c)

$$L_T = I\omega_h = \frac{2}{5}MR^2\omega_h = \frac{2}{5}5.972 \cdot 10^{24} (6371 \cdot 1000)^2 7.27 \cdot 10^{-5} = 7.049 \times 10^{33} \text{kg m}^2/\text{s}$$

$$L = L_T + L_L = 3.630 \times 10^{34} \text{kg m}^2/\text{s}$$

d)

$$\omega_a = \frac{2\pi}{T_a} = \frac{2\pi}{66060} = 29.08 \times 10^{-5} \text{rad/s}$$

e)

$$L = I\omega_a + mr_a^2\omega_{L_a}, \text{ conservaci3n de momentum angular}$$

Tercera Ley de Kepler: $r_a^3\omega_{L_a}^2 = r^3\omega_L^2$

$$\omega_{L_a} = \omega_L \left(\frac{r}{r_a}\right)^{3/2}$$

$$L = I\omega_a + mr_a^2\omega_L \left(\frac{r}{r_a}\right)^{3/2} = I\omega_a + mr^2\omega_L \sqrt{\frac{r_a}{r}}$$

$$r_a = r \left[\frac{L - I\omega_a}{mr^2\omega_L} \right]^2 = 2.949 \times 10^7 \text{m} = 29490 \text{km}$$

Problema 4

El astronauta A tiene un pendulo (masa $m_A = 1 \text{ kg}$, cuerda $r = 1/2 \text{ m}$) y el astronauta B tiene un resorte (masa $m_B = 1 \text{ kg}$, constante de resorte $k = 20 \frac{\text{N}}{\text{m}}$)

1. En la tierra ($g_T = 9.8 \frac{\text{m}}{\text{s}^2}$): encuentre la frecuencia (f) y el periodo (T) de ambos dispositivos. (2ptos.)
2. En la tierra: Asumiendo que en el tiempo $t=0$ el 3ngulo inicial del pendulo es $\alpha_A = 5$ grados, y el desplazamiento inicial del resorte es $x_B = 3 \text{ cm}$. Encuentre la energ3a cinetica de las masas m_A y m_B en el tiempo $t = T/4$. (2ptos.) PARTEN DEL REPOSO.
3. En marte ($g_M = 3.7 \frac{\text{m}}{\text{s}^2}$): Los astronautas **A** y **B** usan sus dispositivos para cronometrizara la duraci3n de su paseo en el planeta como cien veces el per3odo. Qui3n termina su paseo antes y por cu3nto? (2ptos.)

Sol:

1.

$$T_p = 2\pi\sqrt{\frac{l}{g}} = 1.42 \text{s}, f = \frac{1}{T} = 0.7 \text{Hertz}$$

$$T_{\text{res}} = 2\pi\sqrt{\frac{m}{k}} = 1.4 \text{s}, f = 0.7 \text{Hertz}$$

2. En $t = T/4$ pasa por el m3nimo de la energ3a potencial

$$E_p = \frac{1}{2}m_A l^2\omega^2 + \frac{1}{2}m_A gl\theta^2 = \frac{1}{2}m_A gl\theta_0^2 = \frac{1}{2}m_A l^2\omega_1^2 = K_p$$

$$K_p = \frac{1}{2}mgl(5\pi/180)^2 = 0.019 \text{J}$$

$$E_r = \frac{1}{2}mv^2 + \frac{1}{2}kx^2,$$

$$K_{\text{res}} = \frac{1}{2}kx_0^2 = \frac{1}{2}20 \cdot 9 \cdot 10^{-4} = 9 \times 10^{-3} \text{J}$$

3.

$$T_p = 2\pi\sqrt{\frac{l}{g_M}} = 2.31s$$

Astronauta A pasea 231s; Astronauta B pasea 140s