

6.- Sean dos masas puntuales de 100 y 150 kg, situadas en los puntos A (2, 0) m y B (3, 0) m respectivamente. Calcular:

- El campo gravitatorio en el punto C (0, 4) m.
- El trabajo necesario para desplazar una partícula de 10 kg de masa desde el punto C (0, 4) m hasta el punto O (0, 0) m

7.- Un satélite describe una órbita circular de radio $r = 1'5 \cdot R_T$ alrededor de la Tierra.

- Representa las fuerzas que actúan sobre el satélite.
- Calcula su velocidad orbital.

Equilibrio de fuerzas del planeta en su órbita: $|\vec{F}_G| = |\vec{F}_C|$

$$G \frac{M_T \cdot m}{R^2} = m \frac{v^2}{R} \Rightarrow v = \sqrt{G \frac{M_T}{R}} = \sqrt{6'67 \cdot 10^{-11} \frac{5'98 \cdot 10^{24}}{1'5 \cdot 6'37 \cdot 10^6}} = 6461 \text{ m/s}$$

- Calcula su peso en la órbita si pesa 8330 N en la superficie terrestre.

$$P = mg \quad P_0 = mg_0 \quad 8330 = m \cdot 9'8 \Rightarrow m = 850 \text{ kg}$$

$$|\vec{g}| = G \frac{M_T}{R^2} = 6'67 \cdot 10^{-11} \frac{5'98 \cdot 10^{24}}{(1'5 \cdot 6'37 \cdot 10^6)^2} = 4'37 \text{ m/s}^2$$

$$P = 850 \cdot 4'37 = 3714 \text{ N}$$

8.- Calcula la velocidad que debería comunicarse a un objeto situado sobre la superficie de la Luna para que escapara de su campo de atracción.

$$E_{ce} + E_p = 0 \Rightarrow \frac{1}{2} m v_e^2 - G \frac{M_L m}{R_L} = 0 \Rightarrow v_e = \sqrt{\frac{2GM_L}{R_L}}$$

$$v_e = \sqrt{\frac{2 \cdot 6'67 \cdot 10^{-11} \cdot 7'47 \cdot 10^{22}}{1'74 \cdot 10^6}} = 2393'11 \text{ m/s}$$

9.- En la superficie de un planeta de radio $R = 1'25 \cdot R_T$ la aceleración de la gravedad vale $14'7 \text{ m/s}^2$. Calcula:

- La relación entre las masas del planeta y de la Tierra.

$$\left. \begin{array}{l} |\vec{g}_{P0}| = G \frac{M_P}{R_P^2} \\ |\vec{g}_{T0}| = G \frac{M_T}{R_T^2} \end{array} \right\} \Rightarrow \frac{g_{P0}}{g_{T0}} = \frac{G \frac{M_P}{R_P^2}}{G \frac{M_T}{R_T^2}} = \frac{M_P}{1'25^2 \cdot M_T}$$

$$\frac{14'7}{9'8} = \frac{M_P}{1'25^2 \cdot M_T} \quad \frac{M_P}{M_T} = 2'34 \quad M_P = 2'34 \cdot M_T$$

- La altura desde la que debe caer un objeto en dicho planeta para que llegue a su superficie con la misma velocidad con que llegaría a la superficie terrestre cuando cae desde 275 m.

10.- Un satélite de telecomunicaciones de 1500 kg de masa describe una órbita circular alrededor de la Tierra a una altura de 500 km sobre su superficie. Calcula:

a) La velocidad orbital.

Equilibrio de fuerzas del planeta en su órbita: $|\vec{F}_G| = |\vec{F}_c|$ $R=R_T+h=6870 \text{ km}$

$$G \frac{M_T \cdot m}{R^2} = m \frac{v^2}{R} \Rightarrow v = \sqrt{G \frac{M_T}{R}} = \sqrt{6'67 \cdot 10^{-11} \frac{5'98 \cdot 10^{24}}{6'87 \cdot 10^6}} = 7620 \text{ m/s}$$

b) El período de revolución.

$$v = \frac{2\pi R}{T} \Rightarrow T = \frac{2\pi R}{v} = \frac{2\pi \cdot 6'87 \cdot 10^6}{7620} = 5665 \text{ s}$$

c) La energía mecánica de traslación.

$$E_m = E_c + E_p = \frac{1}{2}mv^2 - G \frac{M_T m}{R} = \frac{1}{2}m \frac{GM_T}{R} - G \frac{M_T m}{R} = -\frac{1}{2}G \frac{M_T m}{R}$$

$$E_m = -\frac{1}{2}6'67 \cdot 10^{-11} \cdot \frac{5'98 \cdot 10^{24} \cdot 1500}{6'87 \cdot 10^6} = -4'35 \cdot 10^{10} \text{ J}$$

d) La aceleración centrípeta.

$$a_n = \frac{v^2}{R} = \frac{7620^2}{6'87 \cdot 10^6} = 8'45 \text{ m/s}^2$$

11.- Calcula la intensidad del campo gravitatorio terrestre a una altura de 275 km sobre la superficie de la Tierra. Determina a qué altura debemos ascender para que g se reduzca en un 15 %.

12.- Determina la masa de Marte, sabiendo que tiene un satélite situado en una órbita circular de $9'4 \cdot 10^6 \text{ m}$ de radio alrededor del planeta y que el período de revolución de dicho satélite es de 460 min.

Datos:

$$G = 6'67 \cdot 10^{-11} \text{ U.I.}; M_T = 5'98 \cdot 10^{24} \text{ kg}; R_T = 6370 \text{ km};$$

$$M_L = 7'47 \cdot 10^{22} \text{ kg}; R_L = 1740 \text{ Km}$$