

Nombre:

Apellidos:

1. Se ha descubierto un planeta esférico de 4100 km de radio y con una aceleración de la gravedad en su superficie de  $7,2 \text{ m}\cdot\text{s}^{-2}$ . (2p)
- Calcule la masa del planeta.
  - Calcule la energía mínima necesaria que hay que comunicar a un objeto de 3 kg de masa para lanzarlo desde la superficie del planeta y situarlo a 1000 km de altura de la superficie, en una órbita circular en torno al mismo.

**Dato:** Constante de Gravitación Universal:  $G = 6,67 \times 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$ .

2. Dos satélites de masas  $m_A$  y  $m_B$  describen sendas órbitas circulares alrededor de la Tierra, siendo sus radios orbitales  $r_A$  y  $r_B$  respectivamente. Contesta razonadamente a las siguientes preguntas: (2p)
- Si  $m_A = m_B$  y  $r_A > r_B$ , ¿cuál de los dos satélites tiene mayor energía cinética?
  - Si los dos satélites estuvieran en la misma órbita ( $r_A = r_B$ ) y tuviesen distinta masa ( $m_A < m_B$ ), ¿cuál de los dos tendría mayor velocidad de escape?

3. Mercurio describe una órbita elíptica alrededor del Sol. En el afelio su distancia al Sol es de  $6,99 \times 10^{10} \text{ m}$  y su velocidad orbital es de  $3,88 \times 10^4 \text{ m/s}$ , siendo su distancia al Sol en el perihelio de  $4,60 \times 10^{10} \text{ m}$ . **Responde a cada cuestión razonando qué ley física utilizas.** (4p)
- Calcula la velocidad orbital de Mercurio en el perihelio.
  - Calcula las energías cinética, potencial y mecánica de Mercurio en el perihelio.
  - Calcula el módulo de su cantidad de movimiento y de su momento angular en el perihelio e indica la dirección y sentido en un diagrama.
  - De las magnitudes calculadas en los apartados anteriores, razona cuáles son iguales en el afelio.

**Datos:** Masa de Mercurio:

$$m_M = 3,18 \times 10^{23} \text{ kg}$$

Masa del Sol:

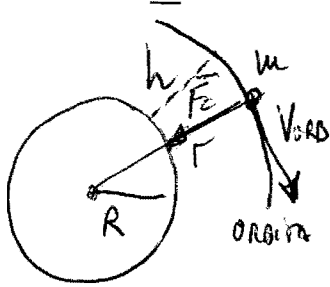
$$m_S = 1,99 \times 10^{30} \text{ kg}$$

Constante de Gravitación Universal:

$$G = 6,67 \times 10^{-11} \text{ N}\cdot\text{m}^2\cdot\text{kg}^{-2}$$

4. Representa en un diagrama las líneas de fuerza gravitatoria y las superficies equipotenciales creadas por una partícula puntual de masa  $M$ . Escribe las expresiones de la intensidad de campo y el potencial gravitatorio que dicha masa crea en un punto situado a una distancia  $r$  de ella. ¿El campo creado es conservativo? ¿por qué? (2p)

1-



a) LA INTENSIDAD DE CAMPO GRAVITATORIO:

$$\vec{g} = -\frac{GM}{r^2} \vec{u}_r$$

EL MÓDULO,  
SOBRE LA SUPERFICIE DEL PLANETA ( $r=R$ )

$$R = 6400 \text{ km} = 6,4 \cdot 10^6 \text{ m}$$

$$g_0 = 7,12 \text{ m/s}^2$$

$$G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$$

$$g_0 = \frac{GM}{R^2} \Rightarrow M = \frac{g_0 R^2}{G}$$

$$M = \frac{7,12 \cdot (6,4 \cdot 10^6)^2}{6,67 \cdot 10^{-11}} = \underline{\underline{1,81 \cdot 10^{24} \text{ kg}}}$$

b)

$$h = 1000 \text{ km} = 10^6 \text{ m}$$

$$r_{\text{orb}} = R + h = \underline{\underline{5,4 \cdot 10^6 \text{ m}}}$$

$$m = 3 \text{ kg}$$

LA VELOCIDAD ORBITAL:  $\vec{F}_c = \vec{F}_g \Rightarrow F_c = F_g$

ES INDEPEND.  
DE LA MASA DEL  
SATELITE

$$v_{\text{orb}} = \sqrt{\frac{GM}{r}}$$

$$\frac{mv^2}{r} = \frac{GMm}{r^2}$$

LA ENERGÍA MÍNIMA NECESARIA ES:

$$\Delta E_m = E_{m_{\text{orb}}} - E_{m_{\text{sup}}}$$

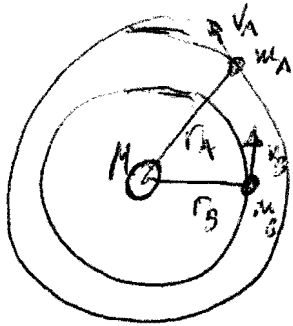
$$E_{m_{\text{orb}}} = E_{c_{\text{orb}}} + E_{p_{\text{orb}}} = \frac{1}{2} m v_{\text{orb}}^2 - \frac{GMm}{r_{\text{orb}}} = -\frac{1}{2} \frac{GMm}{r_{\text{orb}}}$$

$$E_{m_{\text{sup}}} = E_{c_{\text{sup}}} + E_{p_{\text{sup}}} = -\frac{GMm}{R}$$

$$\Delta E_m = -GMm \left( \frac{1}{2r_{\text{orb}}} - \frac{1}{R} \right) = -6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 1,81 \cdot 10^{24} \cdot 3 \cdot \left( \frac{1}{2 \cdot 5,4 \cdot 10^6} - \frac{1}{6,4 \cdot 10^6} \right)$$

$$\Delta E_m = \underline{\underline{5,28 \cdot 10^7 \text{ J}}}$$

2-



$m_A = m_B$   
 $r_A > r_B$

a) LA ENERGÍA CINÉTICA:  
 $E_c = \frac{1}{2} m v^2 = \frac{1}{2} \frac{GMm}{r}$  \* DEMOSTRAMOS EN (1-)

$$\frac{E_{cA}}{E_{cB}} = \frac{\frac{1}{2} \frac{GMm_A}{r_A}}{\frac{1}{2} \frac{GMm_B}{r_B}} = \frac{r_B}{r_A} < 1$$

$$E_{cA} < E_{cB}$$

b) LA VELOCIDAD DE ESCAPE ES LA VELOCIDAD <sup>MÍNIMA</sup> NECESARIA PARA ESCAPAR AL CAMPO GRAVITATORIO CREADO POR M. SE CONSIGUE CUANDO LA  $E_m = 0$ . AL ESTAR EN ÓRBITA:

$$E_{m,orb}^* + E_{esc} = 0$$

\* DEMO  
 $r_A = r_B$   
 $m_A = m_B$

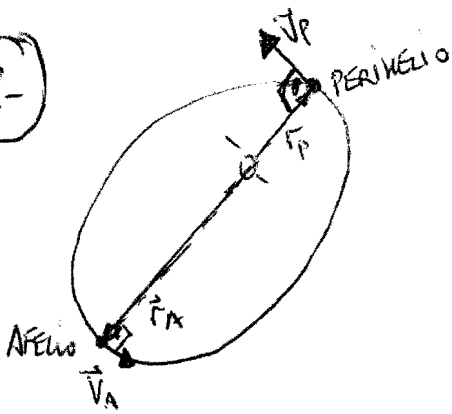
$$-\frac{1}{2} \frac{GMm}{r_{orb}} + \frac{1}{2} m v_{esc}^2 = 0$$

¡NO DEPENDE DE LA MASA DE OBJETO!!

$$v_{esc} = \sqrt{\frac{GM}{r_{orb}}}$$

$$v_{escA} = v_{escB}$$

3-



a) LEY DE LAS ÁREAS (2ª LEY KEPLER)

CONSERV. MOMENTO ANGULAR  $\vec{L}_A = \vec{L}_P \Rightarrow \mu r_A v_A \sin 90^\circ = \mu r_P v_P \sin 90^\circ$

$\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p} \rightarrow L = m r v \sin \theta \rightarrow \boxed{v_P = \frac{r_A}{r_P} v_A}$

$r_A = 6,99 \cdot 10^{16} \text{ m}$   
 $v_A = 3,88 \cdot 10^4 \text{ m/s}$   
 $r_P = 4,60 \cdot 10^{10} \text{ m}$

$v_P = \frac{6,99 \cdot 10^{16}}{4,60 \cdot 10^{10}} \cdot 3,88 \cdot 10^4 = \underline{\underline{5,90 \cdot 10^4 \text{ m/s}}}$

b) DEFINICIONES DE ENERGÍA:

$E_{c_p} = \frac{1}{2} m_M v^2 = \frac{1}{2} \cdot 3,18 \cdot 10^{23} \cdot (5,90 \cdot 10^4)^2 = \underline{\underline{5,53 \cdot 10^{32} \text{ J}}}$

$E_{p_p} = -\frac{GM_S m_M}{r_p} = -\frac{6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 1,99 \cdot 10^{30} \cdot 3,18 \cdot 10^{23}}{4,60 \cdot 10^{10}} = \underline{\underline{-9,18 \cdot 10^{32} \text{ J}}}$

$E_{m_p}^{**} = E_{c_p} + E_{p_p} = \underline{\underline{-3,65 \cdot 10^{32} \text{ J}}}$

\*\*SE PUEDE COMPROBAR QUE LA  $E_m$  DERIVADA EN (1) PARA MCU NO ES VÁLIDA.  
 $E_m \neq -\frac{1}{2} \frac{GM_M M_S}{r_p} = -5,15 \cdot 10^{32} \text{ J}$

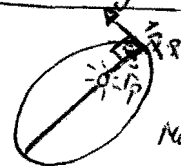
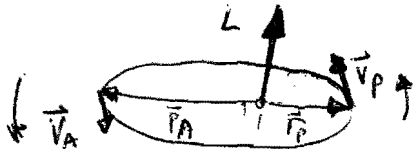
c) LA CANTIDAD DE MOVIMIENTO:

$\boxed{\vec{p} = m \vec{v}}$

- Módulo  $\left\{ \begin{array}{l} p_p = m_M v_p = 3,18 \cdot 10^{23} \cdot 5,90 \cdot 10^4 = 1,88 \cdot 10^{29} \text{ kg} \cdot \text{m/s} \end{array} \right.$   
 DIRECCIÓN TANGENTE A LA TRAYECTORIA  
 SENTIDO PARALELO A LA VELOCIDAD

EL MOMENTO CINÉTICO:

$\boxed{\vec{L} = \vec{r} \times \vec{p}}$

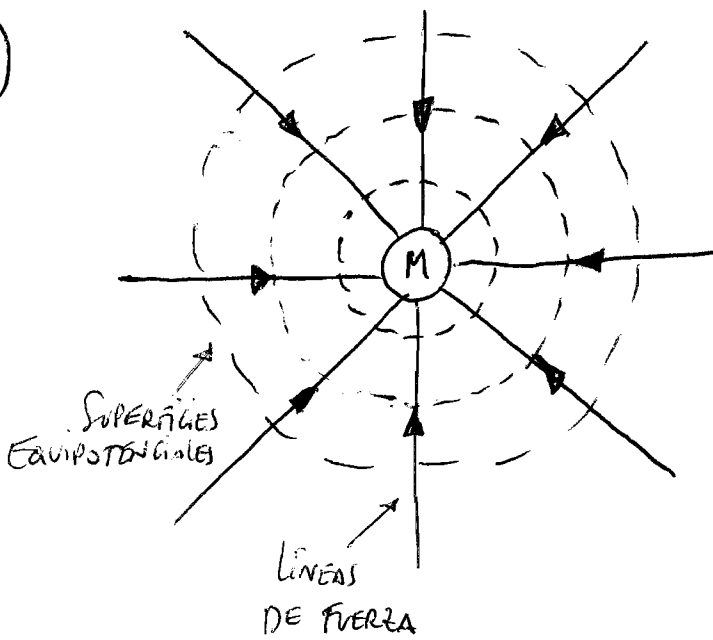


- Mód  $\left\{ \begin{array}{l} L_p = m r_p v_p \sin 90^\circ \\ L = 3,18 \cdot 10^{23} \cdot 4,6 \cdot 10^{10} \cdot 5,9 \cdot 10^4 \\ L = 8,63 \cdot 10^{38} \text{ kg} \cdot \text{m}^2/\text{s} \end{array} \right.$   
 DIR PERPEND. AL PLANO ORBITAL.  
 SENT REGU. Hacia izquierda.

d)

- LA VELOCIDAD NO ES CTE. (LEY DE LAS ÁREAS).
- LA  $E_c$  Y  $E_p$  NO SON CTES. (DEPENDEN DE  $\vec{v}$  Y  $\vec{r}$  RESPECTIVAMENTE).
- LA  $E_m$  ES CTE. (SE TRATA DE UN CAMPO CONSERVATIVO).  $F_{centr} \rightarrow \Delta E_m = 0$ .  
VER CUESTIÓN 4
- $\vec{p}$  NO ES CTE. (PQ.  $\vec{v}$  NO ES CTE) •  $\vec{L} = \vec{c} r$  ( $\vec{M} = \vec{0} \Rightarrow \vec{L} = \vec{c} r$ )

4-



INTENSIDAD DE CAMPO

$$\vec{g} = -\frac{GM}{r^2} \hat{u}_r$$

POTENCIAL GRAVITATORIO

$$V = -\frac{GM}{r}$$

SE TRATA DE UN CAMPO CONSERVATIVO, YA QUE CUMPLE

LAS SIGUIENTES CONDICIONES:

• EL TRABAJO REALIZADO POR LA FUERZA DEL CAMPO PARA IR DE UN PUNTO A OTRO NO DEPENDE DEL CAMINO SEGUIDO

$$W_{AB} = \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{r} = -\Delta E_p \Rightarrow$$

$$\int_A^B -\frac{GMm}{r^2} \hat{u}_r \cdot d\vec{r} = -GMm \int_A^B \frac{1}{r^2} dr = -\frac{GMm}{r_A} - \left(-\frac{GMm}{r_B}\right) = \overline{E_{pA} - E_{pB}}$$

• EL TRABAJO REALIZADO POR LA FUERZA DEL CAMPO SOBRE UNA TRAYECTORIA CERRADA ES NULO

$$W_{AA} = \oint_A^B \vec{F} \cdot d\vec{r} = 0 \Rightarrow$$

$$\int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{r} + \int_B^A \vec{F} \cdot d\vec{r} = \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{r} - \int_A^B \vec{F} \cdot d\vec{r} = 0$$

• LA  $E_m$  SE CONSERVA SI SOLO ACCIONAN LAS FUERZAS DEL CAMPO.

$$W_{AB} = -\Delta E_p \Rightarrow \Delta E_c$$

II<sup>TA</sup> FUERZAS VIVAS

$$-\Delta E_p = \Delta E_c \Rightarrow -(E_{pB} - E_{pA}) = E_{cB} - E_{cA}$$

$$E_{cA} + E_{pA} = E_{cB} + E_{pB}$$

$$E_{mA} = E_{mB}$$