

Nombre:		2º Bachillerato B
---------	--	-------------------

Obigatorio:

1.- Cuatro masas puntuales  $m_1$ ,  $m_2$ ,  $m_3$ ,  $m_4$  están situadas en los vértices de un cuadrado de lado 3 metros. Determinar: El campo y el potencial gravitatorio creado por las cuatro masas en el centro del cuadrado sabiendo que la masa  $m_1$  está situada en el vértice inferior izquierdo, la masa  $m_2$  está en el inferior derecho y así sucesivamente.

Datos :  $m_1=25\text{kg}$ ,  $m_2=50\text{ kg}$ ,  $m_3=100\text{ Kg}$ ,  $m_4=200\text{ Kg}$ ;  $G=6,67\cdot 10^{-11}\text{ N}\cdot\text{m}^2\cdot\text{Kg}^{-2}$

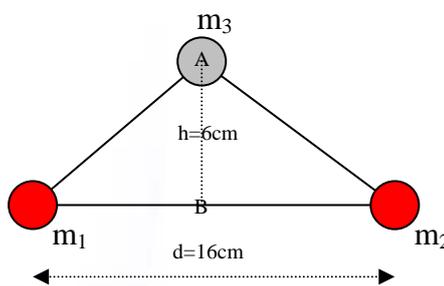
A elegir uno de los dos:

2.- Dos masas esféricas iguales de  $m_1$  y  $m_2$  de 6,4 kg cada una, están fijadas a dos puntos separados 16 cm. Una tercera masa,  $m_3$ , se suelta en un punto A equidistante de las dos masas anteriores y a una distancia de 6 cm de la línea que los une. Si suponemos que la masa  $m_3$  es móvil y  $m_3=100\text{gr}$ , calcular:

A) La aceleración de la masa cuando está en las posiciones A y B.

B) Velocidad que llevará cuando pase por B.

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



3.- ¿A qué distancia de la tierra se encuentra el punto, sobre la recta que une los centros de la Tierra y la Luna, en que la intensidad del campo gravitatorio terrestre es doble que la intensidad del campo gravitatorio de la luna?. Datos: Distancia Tierra-Luna  $3,84\cdot 10^5\text{ km}$ ,  $M_T=81M_L$ .

1.- Cuatro masas puntuales  $m_1, m_2, m_3, m_4$  están situadas en los vértices de un cuadrado de lado 3 metros. Determinar: El campo y el potencial gravitatorio creado por las cuatro masas en el centro del cuadrado sabiendo que la masa  $m_1$  está situada en el vértice inferior izquierdo, la masa  $m_2$  está en el inferior derecho y así sucesivamente.

Datos :  $m_1=25\text{kg}, m_2=50\text{ kg}, m_3=100\text{ Kg}, m_4= 200\text{ Kg}; G = 6,67\cdot 10^{-11}\text{ N}\cdot\text{m}^2\cdot\text{Kg}^2$

a) Para calcular el campo gravitatorio en el centro del cuadrado, calculamos el campo creado por cada una de las cargas en ese punto y aplicamos el principio de superposición.

$$\vec{g} = \sum_i \vec{g}_i = \vec{g}_1 + \vec{g}_2 + \vec{g}_3 + \vec{g}_4$$

Calculamos primero el campo gravitatorio creado por  $m_1$  en el centro, y para ello necesitamos el vector  $\vec{r}_1$ .

$$\vec{r}_1 = \left(\frac{3}{2}, \frac{3}{2}\right) - (0,0) = \left(\frac{3}{2}, \frac{3}{2}\right) \rightarrow r_1 = \sqrt{\left(\frac{3}{2}\right)^2 + \left(\frac{3}{2}\right)^2} = \sqrt{\frac{18}{4}} = \frac{3\sqrt{2}}{2}$$

Por tanto:

$$\hat{r}_1 = \frac{\vec{r}_1}{r_1} = \frac{1}{\frac{3\sqrt{2}}{2}} \left(\frac{3}{2}, \frac{3}{2}\right) = \left(\frac{1}{\sqrt{2}}, \frac{1}{\sqrt{2}}\right)$$

Una vez obtenido  $\vec{r}_1$ , calculamos el valor de la intensidad del campo en el centro del cuadrado.

$$\vec{g}_1 = -\frac{Gm_1}{r_1^2} \cdot \hat{r}_1 = \frac{-6,67\cdot 10^{-11}\text{ N}\cdot\text{m}^2\cdot\text{kg}^{-2}\cdot 25\text{kg}}{\left(\frac{3\sqrt{2}}{2}\right)^2} \cdot \left(\frac{1}{\sqrt{2}}, \frac{1}{\sqrt{2}}\right) = (-2,62\cdot 10^{-10}\hat{i} - 2,62\cdot 10^{-10}\hat{j})\text{ N}\cdot\text{kg}^{-1}$$

Para la masa 2, tenemos que  $\hat{r}_2 = \frac{\vec{r}_2}{r_2} = \frac{1}{\frac{3\sqrt{2}}{2}} \left(-\frac{3}{2}, \frac{3}{2}\right) = \left(-\frac{1}{\sqrt{2}}, \frac{1}{\sqrt{2}}\right)$

Y el campo gravitatorio será:

$$\vec{g}_2 = -\frac{Gm_2}{r_2^2} \cdot \hat{r}_2 = \frac{-6,67\cdot 10^{-11}\text{ N}\cdot\text{m}^2\cdot\text{kg}^{-2}\cdot 50\text{kg}}{\left(\frac{3\sqrt{2}}{2}\right)^2} \cdot \left(-\frac{1}{\sqrt{2}}, \frac{1}{\sqrt{2}}\right) = (5,24\cdot 10^{-10}\hat{i} - 5,24\cdot 10^{-10}\hat{j})\text{ N}\cdot\text{kg}^{-1}$$

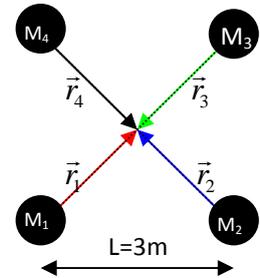
Para la masa 3:  $\hat{r}_3 = \frac{\vec{r}_3}{r_3} = \frac{1}{\frac{3\sqrt{2}}{2}} \left(\frac{3}{2}, -\frac{3}{2}\right) = \left(\frac{1}{\sqrt{2}}, -\frac{1}{\sqrt{2}}\right)$

cuyo campo gravitatorio será:

$$\vec{g}_3 = -\frac{Gm_3}{r_3^2} \cdot \hat{r}_3 = \frac{-6,67\cdot 10^{-11}\text{ N}\cdot\text{m}^2\cdot\text{kg}^{-2}\cdot 100\text{kg}}{\left(\frac{3\sqrt{2}}{2}\right)^2} \cdot \left(\frac{1}{\sqrt{2}}, -\frac{1}{\sqrt{2}}\right) = (1,05\cdot 10^{-9}\hat{i} + 1,05\cdot 10^{-9}\hat{j})\text{ N}\cdot\text{kg}^{-1}$$

Por último, para la masa 4, tenemos:  $\hat{r}_4 = \frac{\vec{r}_4}{r_4} = \frac{1}{\frac{3\sqrt{2}}{2}} \left(\frac{3}{2}, -\frac{3}{2}\right) = \left(\frac{1}{\sqrt{2}}, -\frac{1}{\sqrt{2}}\right)$

Y el campo gravitatorio será:



$$\vec{g}_4 = -\frac{Gm_1}{r_4^2} \hat{r}_2 = \frac{-6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2} \cdot 200 \text{ kg}}{\left(\frac{3\sqrt{2}}{2}\right)^2} \left(\frac{1}{\sqrt{2}}, -\frac{1}{\sqrt{2}}\right) = (-2,1 \cdot 10^{-9} \hat{i} + 2,1 \cdot 10^{-9} \hat{j}) \text{ N} \cdot \text{kg}^{-1}$$

Como vemos, la dirección y el sentido del vector campo creado por cada una de ellas es radial y dirigido hacia las masas.

Como hemos dicho antes, aplicamos el principio de superposición.

$$\vec{g} = \sum_i \vec{g}_i = \vec{g}_1 + \vec{g}_2 + \vec{g}_3 + \vec{g}_4$$

$$\vec{g} = (-2,62 \cdot 10^{-10} \hat{i} - 2,62 \cdot 10^{-10} \hat{j}) + (5,24 \cdot 10^{-10} \hat{i} - 5,24 \cdot 10^{-10} \hat{j}) + (1,05 \cdot 10^{-9} \hat{i} + 1,05 \cdot 10^{-9} \hat{j}) + (-2,1 \cdot 10^{-9} \hat{i} + 2,1 \cdot 10^{-9} \hat{j}) = (-7,88 \cdot 10^{-10} \hat{i} + 2,36 \cdot 10^{-9} \hat{j}) \text{ N} \cdot \text{kg}^{-1}$$

- b) Para calcular el potencial gravitatorio en el centro del cuadrado aplicamos el principio de superposición:

$$V = \sum_i V_i = V_1 + V_2 + V_3 + V_4$$

$$V = -\frac{Gm_1}{d} - \frac{Gm_2}{d} - \frac{Gm_3}{d} - \frac{Gm_4}{d} = -\frac{G}{d}(m_1 + m_2 + m_3 + m_4)$$

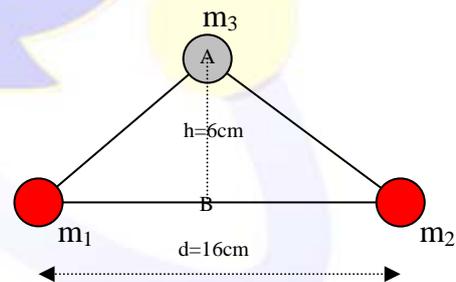
$$V = -\frac{6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}}{\frac{3\sqrt{2}}{2}} (375 \text{ kg}) = -5,89 \cdot 10^{-9} \text{ J} \cdot \text{kg}^{-1}$$

$V = -5,89 \cdot 10^{-9} \text{ J} \cdot \text{kg}^{-1}$

**2.- Dos masas esféricas iguales de  $m_1$  y  $m_2$  de 6,4 kg cada una, están fijadas a dos puntos separados 16 cm. Una tercera masa,  $m_3$ , se suelta en un punto A equidistante de las dos masas anteriores y a una distancia de 6 cm de la línea que los une. Si suponemos que la masa  $m_3$  es móvil y  $m_3 = 100 \text{ gr}$ , calcular:**

- A) La aceleración de la masa cuando está en las posiciones A y B.**  
**B) Velocidad que llevará cuando pase por B.**

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



- a) La aceleración en el punto A vendrá dada por la segunda ley de Newton,

$$\sum_i \vec{F}_i = m \vec{a}$$

Donde F es la sumatoria de las fuerzas gravitatorias atractivas ejercidas por  $m_1$  y  $m_2$ .

Calculemos la fuerza ejercida por la masa  $m_1$ :

Suponiendo que la masa 1 está en el punto (0,0), la masa 2 estará en el punto  $(16 \cdot 10^{-2}, 0)$  y la masa 3 en  $(8 \cdot 10^{-2}, 6 \cdot 10^{-2})$ .

Si llamamos  $\vec{r}_1$  al vector de posición de la masa 3 con respecto a la uno, tenemos:  $\vec{r}_1 = (0,08;0,06)$ , su módulo será:  $\|\vec{r}_1\| = \sqrt{0,0064 + 0,0036} = \sqrt{0,01} = \frac{1}{10}$ , por tanto el vector unitario en la dirección de  $\vec{r}_1$ , será:

$$\hat{r}_1 = \frac{\vec{r}_1}{\|\vec{r}_1\|} = \frac{(0,08;0,06)}{\frac{1}{10}} = 10 \cdot 10^{-2}(8,6) = \frac{1}{10}(8,6)$$

Por tanto:

$$\vec{F}_{m_1} = \frac{-Gm_1 \cdot m_3}{r_1^2} \cdot \hat{r}_1 = \frac{-6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2} \cdot 6,4 \text{ kg} \cdot 0,1 \text{ kg}}{0,1^2 \text{ m}^2} \cdot \frac{1}{10}(8,6) = -4,27 \cdot 10^{-9} \cdot \frac{1}{10}(8,6) \text{ N}$$

Operando:

$$\vec{F}_{m_1} = -4,27 \cdot 10^{-9} \cdot \frac{1}{10}(8,6) \text{ N} = (-3,48 \cdot 10^{-9} \hat{i} - 2,56 \cdot 10^{-9} \hat{j}) \text{ N}$$

De igual forma, la fuerza ejercida por la masa 2 será:

$$\vec{F}_{m_2} = \frac{-Gm_1 \cdot m_3}{r_2^2} \cdot \hat{r}_2 = \frac{-6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2} \cdot 6,4 \text{ kg} \cdot 0,1 \text{ kg}}{0,1^2 \text{ m}^2} \cdot \frac{1}{10}(-8,6) = -4,2688 \cdot 10^{-9} \cdot \frac{1}{10}(-8,6) \text{ N}$$

$$\vec{F}_{m_2} = -4,27 \cdot 10^{-9} \cdot \frac{1}{10}(-8,6) \text{ N} = (3,48 \cdot 10^{-9} \hat{i} - 2,56 \cdot 10^{-9} \hat{j}) \text{ N}$$

En donde hemos utilizado:

$$\hat{r}_2 = \frac{\vec{r}_2}{\|\vec{r}_2\|} = \frac{(-0,08;0,06)}{\frac{1}{10}} = 10 \cdot 10^{-2}(-8,6) = \frac{1}{10}(-8,6)$$

Por tanto si sumamos las dos fuerzas, obtenemos:

$$\vec{F} = \vec{F}_{m_1} + \vec{F}_{m_2} = (-3,48 \cdot 10^{-9} \hat{i} - 2,56 \cdot 10^{-9} \hat{j}) + (3,48 \cdot 10^{-9} \hat{i} - 2,56 \cdot 10^{-9} \hat{j}) = -5,12 \cdot 10^{-9} \hat{j} \text{ N}$$

Aplicando la 2ª Ley de Newton, tenemos que:  $\vec{a} = \frac{\vec{F}}{m} = \frac{-5,12 \cdot 10^{-9} \hat{j} \text{ N}}{0,1 \text{ kg}} = -5,12 \cdot 10^{-8} \hat{j} \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}$

$$\boxed{\vec{a}_A = -5,12 \cdot 10^{-8} \hat{j} \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}}$$

En el punto B, tenemos que las fuerzas gravitatorias se anulan de ser de igual módulo y dirección, pero de sentido contrario, por tanto si la resultante de las fuerzas es cero, entonces la aceleración también lo será.

$$\boxed{\vec{a}_B = 0 \text{ m} \cdot \text{s}^{-2}}$$

- b) Para calcular la velocidad en B, utilizamos el principio de conservación de la energía mecánica. Calculamos la energía potencial en A:

$$Ep_A = m_3 \cdot (V_{1A} + V_{2A})$$

Calculamos el potencial en el punto A creado por la masa  $m_1$ :

$$V_{1A} = \frac{-Gm_1}{r_1} = -G \cdot \frac{6,4 \text{ kg}}{0,1 \text{ m}} = -64G \text{ J} \cdot \text{kg}^{-1}$$

Y calculamos el potencial en el punto A creado por la masa  $m_2$ :

$$V_{2A} = \frac{-Gm_2}{r_2} = -G \cdot \frac{6,4\text{kg}}{0,1\text{m}} = -64G \text{ J}\cdot\text{kg}^{-1}$$

Por tanto el potencial en A viene dado por:

$$V_A = V_{1A} + V_{2A} = -128G \text{ J}\cdot\text{kg}^{-1} = -8,54 \cdot 10^{-9} \text{ J}\cdot\text{kg}^{-1}$$

Y la Energía potencial en A será:

$$E_{p_A} = m_3 \cdot (V_{1A} + V_{2A}) = m_3 \cdot V_A = -0,1\text{kg} \cdot 8,54 \cdot 10^{-9} \text{ J}\cdot\text{kg}^{-1} = -8,54 \cdot 10^{-10} \text{ J}$$

La energía potencial en B será:

$$E_{p_B} = m_3 \cdot (V_{1B} + V_{2B})$$

Calculamos el potencial en el punto B creado por la masa  $m_1$ :

$$V_{1B} = \frac{-Gm_1}{r_1} = -G \cdot \frac{6,4\text{kg}}{0,08\text{m}} = -80G \text{ J}\cdot\text{kg}^{-1}$$

Y calculamos el potencial en el punto B creado por la masa  $m_2$ :

$$V_{2B} = \frac{-Gm_2}{r_2} = -G \cdot \frac{6,4\text{kg}}{0,08\text{m}} = -80G \text{ J}\cdot\text{kg}^{-1}$$

Por tanto el potencial en A viene dado por:

$$V_B = V_{1B} + V_{2B} = -160G \text{ J}\cdot\text{kg}^{-1} = -1,07 \cdot 10^{-8} \text{ J}\cdot\text{kg}^{-1}$$

Y la Energía potencial en B será:

$$E_{p_B} = m_3 \cdot (V_{1B} + V_{2B}) = m_3 \cdot V_B = -0,1\text{kg} \cdot 1,07 \cdot 10^{-8} \text{ J}\cdot\text{kg}^{-1} = -1,08 \cdot 10^{-9} \text{ J}$$

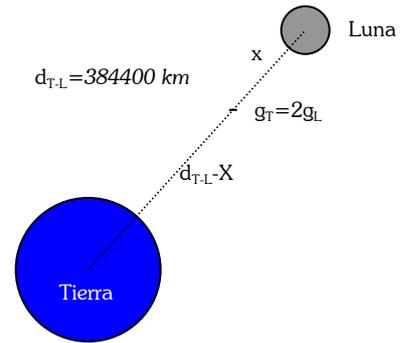
Por el principio de conservación de la energía mecánica:  $E_{M_A} = E_{M_B}$

$$\left. \begin{array}{l} E_{M_A} = E_{C_A} + E_{p_A} = E_{p_A} \\ E_{M_B} = E_{C_B} + E_{p_B} \end{array} \right\} E_{C_B} = E_{p_A} - E_{p_B} = -8,54 \cdot 10^{-10} + 1,08 \cdot 10^{-9} = 2,26 \cdot 10^{-10} \text{ J}$$

De  $E_{C_B} = \frac{1}{2} \cdot m_3 \cdot v_B^2$ , despejamos la velocidad:  $v_B = \sqrt{\frac{2 \cdot E_{C_B}}{m_3}} = \sqrt{\frac{2 \cdot 2,26 \cdot 10^{-10} \text{ J}}{0,1\text{kg}}} = 6,72 \cdot 10^{-5} \text{ m}\cdot\text{s}^{-1}$

$$v_B = 6,72 \cdot 10^{-5} \text{ m}\cdot\text{s}^{-1}$$

**3.- ¿A qué distancia de la tierra se encuentra el punto, sobre la recta que une los centros de la Tierra y la Luna, en que la intensidad del campo gravitatorio terrestre es doble que la intensidad del campo gravitatorio de la luna? Datos: Distancia Tierra-Luna  $3,84 \cdot 10^5$  km,  $M_T = 81M_L$ .**



En el punto en cuestión, calculamos el valor del campo gravitatorio de la tierra y de la luna, y tendremos:

$$g_T = 2g_L$$

$$\vec{g}_T = \frac{-G \cdot M_T}{r^2} \hat{r} = \frac{-G \cdot 81M_L}{(d_{T-L} - x)^2} \hat{r} \quad \vec{g}_L = \frac{-G \cdot M_L}{r^2} \hat{r} = \frac{-G \cdot M_L}{(x)^2} \hat{r}$$

Sustituyendo en:

$$g_T = 2g_L$$

tenemos:

$$\frac{G \cdot 81M_L}{(d_{T-L} - x)^2} = \frac{2 \cdot G \cdot M_L}{(x)^2}$$

Operando un poco:

$$\frac{G \cdot 81M_L}{2G \cdot M_L} = \frac{(d_{T-L} - x)^2}{(x)^2} = \left( \frac{d_{T-L} - x}{x} \right)^2$$

Tomando la raíz cuadrada a cada uno de los miembros de esta igualdad y simplificando, tenemos:

$$\frac{9}{\sqrt{2}} = \frac{d_{T-L} - x}{x}$$

De donde:

$$9x = \sqrt{2}(d_{T-L} - x)$$

Y de aquí:

$$9x + \sqrt{2}x = \sqrt{2}d_{T-L}$$

de donde:

$$x = \frac{\sqrt{2} \cdot d_{T-L}}{9 + \sqrt{2}} = 5,21 \cdot 10^7 m$$

Y la distancia desde la tierra donde el campo gravitatorio terrestre es el doble que el de la luna será:

$$d_{T-L} - x = 3,32 \cdot 10^8 m$$