

CORRECCIÓN EXAMEN GRAVITATORIO

20A

1. a) Un satélite describe una órbita circular alrededor de la Tierra.
 i) Deduzca razonadamente la relación existente entre su energía cinética y su energía potencial.
 ii) Explique qué ocurriría si de repente aumentásemos su energía cinética hasta hacerla igual en valor absoluto a su energía potencial.

i)

$v_0 = \sqrt{\frac{GM_T}{r}}$
 $E_c = \frac{1}{2} m v_0^2 = \frac{1}{2} m \left(\frac{GM_T}{r} \right)$
 $E_c = \frac{1}{2} G \frac{M_T \cdot m}{r}$
 $E_p = -G \frac{M_T \cdot m}{r}$

$\frac{E_c}{E_p} = -\frac{1}{2} \Rightarrow E_c = -\frac{1}{2} E_p \Rightarrow E_c = \frac{1}{2} |E_p|$

ii) $E_c = |E_p| \Rightarrow$ El satélite escapa siguiendo parábola 0.5p $E_m = 0$

b) De un planeta se desconoce su masa, aunque se sabe que la gravedad en su superficie es la misma que en la superficie de la Tierra y que su radio es un 80% del radio terrestre.

- i) Determine la masa del planeta.
 ii) Calcule la velocidad de escape del planeta.
 $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$ $M_T = 5,98 \cdot 10^{24} \text{ kg}$ $R_T = 6370 \text{ Km}$

i)

$g = G \frac{M_T}{R_T^2}$
 $g = G \frac{M_p}{(0,8 R_T)^2}$

Otra forma quedando

$\frac{G M_T}{R_T^2} = \frac{G M_p}{(0,8)^2 R_T^2}$
 $1 = \frac{M_p \cdot 0,64}{M_T}$
 $M_p = 0,64 M_T$
 $M_p = 0,64 \cdot 5,98 \cdot 10^{24} \text{ Kg}$
 $M_p = 3,83 \cdot 10^{24} \text{ Kg}$

ii)

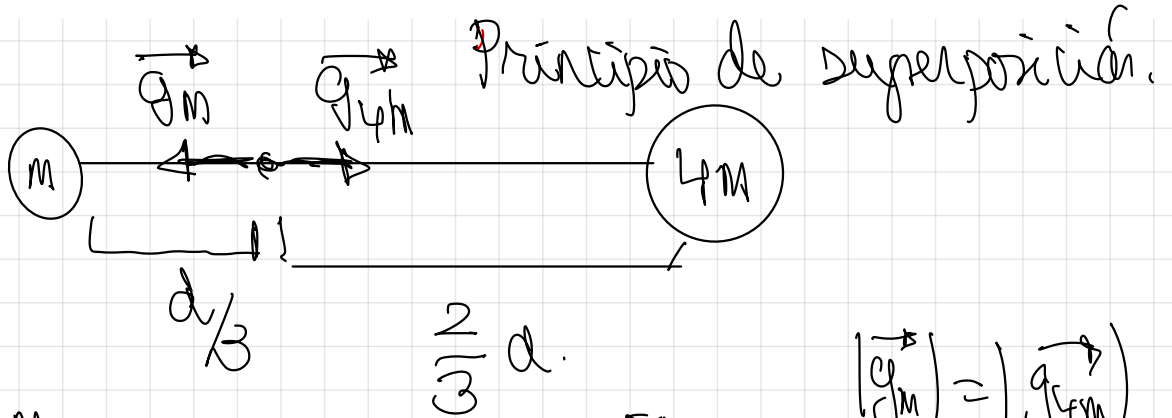
Deducción:

$E_p + E_c = 0$
 $-G \frac{M_p \cdot m}{R_p} + \frac{1}{2} m v_e^2 = 0$
 $\frac{1}{2} m v_e^2 = G \frac{M_p \cdot m}{R_p}$
 $v_e = \sqrt{\frac{2 G M_p}{R_p}}$

$v_e = \sqrt{\frac{2 G M_p}{R_p}} = \sqrt{\frac{2 \cdot 6,67 \cdot 10^{-11} \cdot 3,83 \cdot 10^{24}}{0,8 \cdot 6,37 \cdot 10^6}} = \sqrt{\frac{5,11 \cdot 10^{14}}{5,1 \cdot 10^6}} \approx 10009,8 \frac{\text{m}}{\text{s}}$

2.

a) Razone junto con las operaciones necesarias la veracidad o falsedad de la siguiente afirmación: "Dos masas de valor m y $4m$ separadas una distancia d , generarán un campo gravitatorio nulo en un punto entre ambas situado a una distancia $d/3$ de la masa más pequeña"



$$|g_m| = G \cdot \frac{m}{\left(\frac{d}{3}\right)^2} = G \cdot \frac{m}{\frac{d^2}{9}} = 9G \frac{m}{d^2}$$

$$|g_{4m}| = G \cdot \frac{4m}{\left(\frac{2d}{3}\right)^2} = G \cdot \frac{4m}{\frac{4}{9}d^2} = 9G \frac{m}{d^2}$$

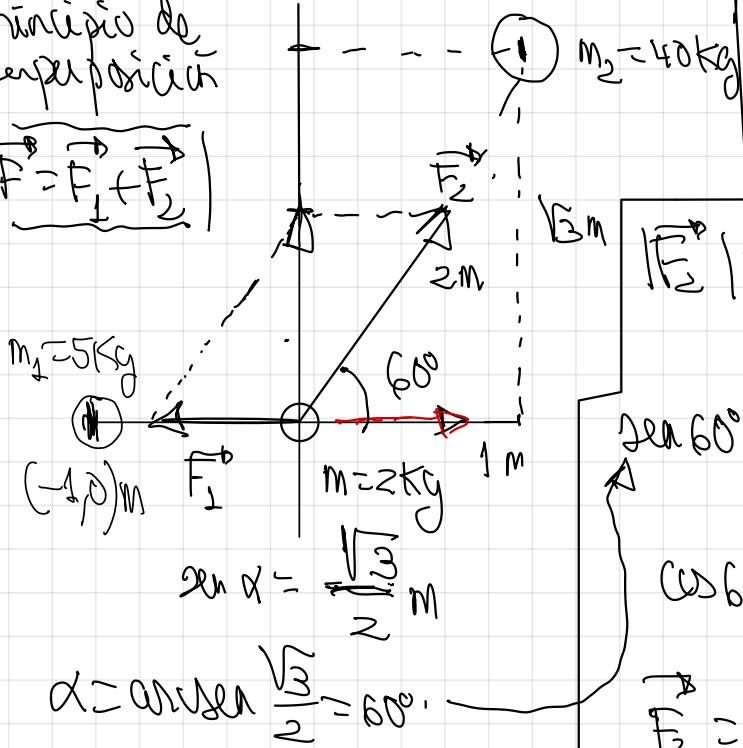
$(g_m) = (g_{4m})$
 ↓
 Misma dirección
 y sentido
 ↓
 verdadera.

b) Sea una masa $m_1 = 5 \text{ Kg}$ situada en el punto $(-1, 0) \text{ m}$ y otra masa $m_2 = 40 \text{ kg}$ situada en el punto $(1, \sqrt{3}) \text{ m}$. Calcular el vector fuerza gravitatoria que actúa sobre una tercera masa $m = 2 \text{ Kg}$ situada en $(0, 0) \text{ m}$ y representarlo gráficamente.
 $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$

$$F \rightarrow = F_1 \rightarrow + F_2 \rightarrow = -667 \cdot 10^{-10} \hat{i} + 667 \cdot 10^{-10} \hat{i} + 115 \cdot 10^{-9} \hat{j} \Rightarrow \boxed{F \rightarrow = +115 \cdot 10^{-9} \hat{j}}$$

Principio de superposición

$$F \rightarrow = F_1 \rightarrow + F_2 \rightarrow$$



$$|F_1| = G \cdot \frac{m_1 \cdot m}{r_1^2} = 667 \cdot 10^{-11} \cdot \frac{5 \cdot 2}{1^2} = 667 \cdot 10^{-10} \text{ N}$$

$$F_1 \rightarrow = -667 \cdot 10^{-10} \hat{i} \text{ (N)}$$

$$|F_2| = G \cdot \frac{m_2 \cdot m}{r_2^2} = 667 \cdot 10^{-11} \cdot \frac{2 \cdot 40}{2^2} = 1334 \cdot 10^{-9} \text{ N}$$

$$\text{sea } 60^\circ = \frac{F_{2y}}{F_2} \quad F_{2y} = F_2 \cdot \text{sen } 60^\circ = 115 \cdot 10^{-9} \text{ N}$$

$$\text{cos } 60^\circ = \frac{F_{2x}}{F_2} \Rightarrow F_{2x} = F_2 \cdot \text{cos } 60^\circ = 667 \cdot 10^{-10} \text{ N}$$

$$F_2 \rightarrow = +667 \cdot 10^{-10} \hat{i} + 115 \cdot 10^{-9} \hat{j} \text{ (N)}$$

3. a) Si la Tierra disminuyese su radio a la cuarta parte manteniendo su masa, explicar cómo variarían i) La gravedad en la superficie terrestre ii) la velocidad orbital de la Luna.

a) i)

ii)

b) Syncom 3 fue un satélite de telecomunicaciones que describía órbitas circulares a una altura de 35800 km sobre la superficie terrestre. Calcular razonadamente su período y explicar porque el satélite no cae sobre la Tierra.

Datos: gravedad en la superficie terrestre $g_T = 9,8 \text{ m/s}^2$, $R_T = 6400 \text{ km}$

Condición de orbitación $F_g = F_c$ → se razona justificando el M.C.U. del satélite

$$G \cdot \frac{M_T \cdot M}{(R_T + h)^2} = M \cdot \frac{v^2}{(R_T + h)} \Rightarrow G \cdot \frac{M_T}{(R_T + h)} = \left(\frac{2\pi (R_T + h)}{T} \right)^2$$

$$G \cdot \frac{M_T}{(R_T + h)} = \frac{4\pi^2 (R_T + h)^2}{T^2} \Rightarrow G \cdot M_T \cdot T^2 = 4\pi^2 (R_T + h)^3$$

$$T = \sqrt{\frac{4\pi^2 \cdot (R_T + h)^3}{G \cdot M_T}} = \sqrt{\frac{4\pi^2}{g_T \cdot R_T^2} \cdot (R_T + h)^3} = \sqrt{\frac{4\pi^2 \cdot (64 \cdot 10^6 + 358 \cdot 10^7)^3}{9,8 \cdot (64 \cdot 10^6)^2}}$$

$$T = \sqrt{\frac{2196 \cdot 10^{24}}{401 \cdot 10^{14}}} = 85915,92 \text{ s}$$

$g_T = \frac{G \cdot M_T}{R_T^2}$

$G \cdot M_T = g_T \cdot R_T^2$

$g_T = 9,8 \text{ m/s}^2$

$$85915,92 \text{ s} \cdot \frac{1 \text{ h}}{3600 \text{ s}} \approx 23,86 \text{ h} \approx 24 \text{ h}$$

Satélite geostacionario.

La Fuerza centrífuga es una fuerza normal que cambia la dirección de \vec{v} (no su módulo), de forma que no impacta → (M.C.U.)

4.

a) Explique los conceptos de campo y potencial gravitatorio y la relación entre ellos.

Ver apuntes de clase.

$g = \frac{F}{m} = \frac{G \cdot M \cdot m}{r^2} \cdot \frac{1}{m} = G \frac{M}{r^2} \left(\frac{N}{kg} \right)$

$V = \frac{E_p}{m} = \frac{-G \cdot M \cdot m}{r} \cdot \frac{1}{m} = -G \frac{M}{r} \left(\frac{J}{kg} \right)$

Al alejarse de la masa M creadora del campo g y V

g vs r graph: $g \propto \frac{1}{r^2}$
 V vs r graph: $V \propto -\frac{1}{r}$

b) Dos masas iguales y fijas de 2 kg están situadas en los puntos A(1,0)m y B(-1,0) m.

I) Calcule el trabajo realizado por la fuerza gravitatoria cuando una tercera masa M de 1 kg se desplaza partiendo del reposo desde el punto C (0,1) m hasta el origen de coordenadas. Comentar el resultado obtenido.

II) Razonar sin cálculos si la velocidad con la que la tercera masa M llega al origen de coordenadas dependerá o no del origen de energía potencial tomado.
 $G = 6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N m}^2 \text{ kg}^{-2}$

Principio de superposición.

$v_c = v_1 + v_2$
 $v_c = -G \frac{m_1}{r_1} + (-G \frac{m_2}{r_2})$
 $v_c = -189 \cdot 10^{-10} \text{ J/kg}$

$v_0 = v_1' + v_2'$
 $v_0 = -G \frac{m_1}{r_1} + (-G \frac{m_2}{r_2})$
 $v_0 = -267 \cdot 10^{-10} \text{ J/kg}$

I) $W_{C \rightarrow O} = m \cdot (v_c - v_0) = 1 \cdot (-189 \cdot 10^{-10} - (-267 \cdot 10^{-10}))$
 $W_{C \rightarrow O} = 78 \cdot 10^{-11} \text{ J} > 0$ Espontáneos.

II) Independientemente del origen elegido las diferencias de E_p no cambian tampoco el ΔE_c ni tampoco la v

$W = \Delta E_p = \Delta E_c$