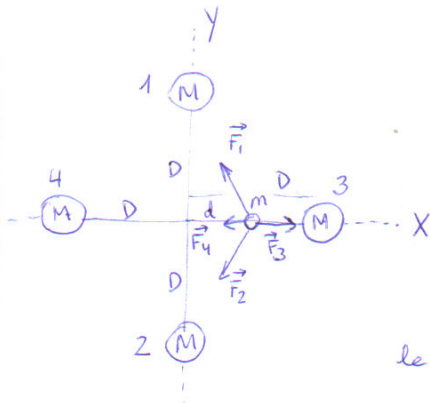


PARTE 2º



Para ver si el movimiento es armónico o no evaluamos si

$$\sum \vec{F} = -k \cdot \vec{d} \quad (d \text{ variable en el eje } OX)$$

En el dibujo, con la estrella  $m$  en la parte positiva del eje  $OX$   $\vec{d} = +d\vec{i}$

Si  $m$  estuviera oscilando, cuando estuviera en la parte negativa del eje  $OX$   $\vec{d} = -d\vec{i}$ . En cualquier caso, la fuerza resultante debe ser opuesta a  $\vec{d}$  para que el movimiento sea MUAS.

$$\sum \vec{F} = \vec{F}_1 + \vec{F}_2 + \vec{F}_3 + \vec{F}_4 = (\vec{F}_1 + \vec{F}_2) + G \frac{Mm}{(D-d)^2} \vec{i} - \frac{GMm}{(D+d)^2} \vec{i}$$

En la parte 1º del desafío obtuve para

$$\vec{F}_1 + \vec{F}_2 = -\frac{2GMm}{D^3} d \vec{i} \quad (\text{proporcional y opuesta a } \vec{d})$$

$$\sum \vec{F} = -\frac{2GMm}{D^3} d \vec{i} + GMm \left[ \frac{D^2 + d^2 + 2Dd - D^2 - d^2 - 2Dd}{(D-d)^2 (D+d)^2} \right] \vec{i} =$$

$$= \left( -\frac{2GMm}{D^3} d + \frac{4GMm Dd}{(D^2 - d^2)^2} \right) \vec{i} \approx \text{si } d \ll D \text{ entonces } \frac{d}{D} \rightarrow 0 \text{ y } \frac{d^2}{D^2} \rightarrow 0 \Rightarrow d^2 \ll D^2 \quad D-d^2 \approx D^2$$

$$\approx \left( -\frac{2GMm}{D^3} d + \frac{4GMm d D}{D^4} \right) \vec{i} = \frac{2GMm}{D^3} d \vec{i} \quad \text{Esta fuerza}$$

neto es proporcional a  $\vec{d}$  pero no es opuesta y llevaría a la estrella  $m$  hacia la estrella 3 de masa  $M$  sin ninguna posibilidad de volver y, por supuesto, de realizar un MUAS. La fuerza neta debería haber sido negativa en

puntos a la derecha del eje  $OX$  (opuesto a  $\vec{d} = +d\vec{i}$ ), e, igualmente, positiva en puntos a la izquierda del eje  $OX$  (opuesto a  $\vec{d} = -d\vec{i}$ ).

Con esto queda demostrado que si las 4 masas son iguales la estrella  $m$  se "caerá" literalmente encima de la estrella de masa  $M$  más próxima en la dirección del movimiento.

Es obvio que las combinaciones de masas que pueden producir un MUAS son aquellas que, respetando las masas de las estrellas 1 y 2 (las iniciales) y siendo estas iguales se complementan con masas  $M_3$  y  $M_4$  menores que  $M$  para que la fuerza neta sea negativa ( $\vec{d} = +d\vec{i}$ ,  $\vec{\Sigma F} = -F\vec{i}$ ).

Si  $M_3 = M_4$  (simetría que haría que fuera indiferente partir de un punto situado en una parte u otra del eje  $OX$ )  $-\frac{2GMm}{D^3}d + \frac{4GM_3m}{D^3}d$  debería ser negativa ( $< 0$ )

Para ello podemos ver que el valor límite (no sería realmente este ya que hemos hecho alguna aproximación con las distancias) sería  $M_3 = \frac{M}{2}$ , es decir para estrellas  $M_3 = M_4 < \frac{M}{2}$ . Por ejemplo, para ~~cubanos~~ <sup>curarinos</sup> en salud

$$M_3 = M_4 = \frac{M}{3}; \quad \vec{\Sigma F} = \left( -\frac{2GMm}{D^3}d + \frac{4G\frac{M}{3}m}{D^3}d \right) \vec{i} = \frac{-2GMm}{3D^3}d\vec{i}$$

$$= -Kd\vec{i}, \text{ que originará un MUAS c.q.d.}$$