



## Física

1.- Se practica un túnel a través de un planeta homogéneo, de radio  $R$  y masa  $M$ , y que sale por el otro extremo. Desde la superficie se deja caer un objeto de masa  $m$  con velocidad inicial nula, hacia dentro del túnel. Calcular:

- Valor de la intensidad del campo gravitatorio en cualquier punto del interior, en función de los parámetros descritos y de la distancia al centro  $r$ .
- Demuestre el tipo de movimiento que sigue la partícula cuando se deja caer desde un extremo del túnel.
- ¿Cuánto tiempo transcurriría si se deja en libertad un objeto desde uno de sus extremos en llegar al otro?

Datos:  $d_{\text{planeta}}=5,51 \cdot 10^3 \text{ kg/m}^3$ ;  $G=6,67 \cdot 10^{-11} \text{ N} \cdot \text{m}^2 \cdot \text{kg}^{-2}$

### Referencias:

*Problemas con Gauss gravitatorio: 2010 Madrid 1*

*Problemas con túnel gravitatorio y MAS: 1994 Galicia 2, 1995 Cataluña 1-1, 1999 Cataluña 1-1*

a) Para calcular la intensidad de campo gravitatorio en el interior utilizamos el teorema de Gauss aplicado al campo gravitatorio, tomando como superficie una esfera concéntrica con el planeta de radio  $r$ .  $\oint \vec{g} \cdot d\vec{S} = -4\pi G M_{\text{interior}}$

Por la simetría del problema sabemos que el vector  $d\vec{S}$  y el campo son paralelos y tienen sentidos opuestos (el vector superficie va dirigido hacia la parte convexa y el campo hacia el interior), el campo es uniforme en toda la superficie esférica, y al ser homogéneo y utilizando la expresión de la densidad y del volumen de la esfera podemos plantear, llamando  $g$  al módulo del campo

$$-g \int dS = -4\pi G \rho \frac{4}{3}\pi r^3 \Rightarrow g 4\pi r^2 = 4\pi G \rho \frac{4}{3}\pi r^3 \Rightarrow g = \frac{4}{3}\pi \rho G r$$

Dado que el campo es un vector

$$\vec{g} = \frac{-4}{3}\pi \rho G r \vec{u}_r$$

Sustituyendo numéricamente y expresando con 3 cifras significativas

$$\vec{g} = \frac{-4}{3}\pi 5,51 \cdot 10^3 \cdot 6,67 \cdot 10^{-11} r \vec{u}_r = -1,54 \cdot 10^{-6} r \vec{u}_r [g \text{ en } \text{N/kg} \text{ ó } \text{m/s}^2; r \text{ en } \text{m}]$$

> Como curiosidad podemos validar que si  $R=6370 \cdot 10^3 \text{ m}$ , se tiene un campo en superficie de valor  $E=9,8 \text{ m/s}^2$ , por lo que aunque enunciado no lo cite explícitamente son los datos de la Tierra, y podemos recordar valores orientativos de otros problemas.

b) Según la definición de campo  $g=F/m$  y la 2ª ley de Newton,  $F=m \cdot a$ , tenemos que la fuerza es proporcional a la distancia a la posición de equilibrio  $F=-kx$ , y que  $a=-\omega^2 x$  siendo  $x=0$  ( $r=0$ , el centro del planeta) esa posición de equilibrio, lo que demuestra que es un MAS; la definición de

MAS supone que la posición cumple la ecuación diferencial planteada  $\frac{d^2 x}{dt^2} = -\omega^2 x$  cuyas

soluciones para la posición son funciones sinusoidales.

c) En este caso podemos calcular el periodo

$$k = \frac{4}{3}\pi \rho G \Rightarrow \omega = \sqrt{\frac{4}{3}\pi \rho G} \Rightarrow T = \frac{2\pi}{\omega}$$

$$T = \frac{2\pi}{\sqrt{\frac{4}{3}\pi 5,51 \cdot 10^3 \cdot 6,67 \cdot 10^{-11}}} = 5,06 \cdot 10^3 \text{ s} \approx 84 \text{ min}$$

El periodo sería el tiempo en completar un ciclo, que sería regresar a la misma posición, por lo que el tiempo en atravesar el planeta sería la mitad,  $2,53 \cdot 10^3 \text{ s}$