

## CIENCIAS PLANETARIAS

3er Parcial (35 puntos)

27 de junio de 2022

1. (7 puntos) Asumiendo un modelo de dipolo, el momento magnético del campo terrestre es  $M_{\oplus} = 7,9 \times 10^{15} \text{ T m}^3$ . **a)** Calcular la intensidad del campo magnético terrestre en el polo y en el ecuador expresada en Gauss. **b)** ¿A qué altura sobre la superficie terrestre la intensidad del campo cae a la décima parte de su valor en la superficie de la Tierra?
2. (9 puntos) Considere una población de asteroides que sigue la ley cumulativa  $N_c(R) = KR^{-2,5}$ . **a)** Sabiendo que hay 20 asteroides con radio mayor a 100 km, estimar el radio  $R_{max}$  del mayor asteroide de la población. **b)** Asumiendo igual densidad para todos calcular el radio  $R_h$  para el cual la masa total contenida en los asteroides con radio  $R < R_h$  es igual a la masa total contenida en los asteroides con radio  $R > R_h$ .
3. (9 puntos) El espectrografo de un observatorio permite detectar variaciones de velocidad radial de hasta 3 m/seg. Para un planeta extrasolar orbitando a 2 ua de una estrella como el Sol, **a)** ¿cuál sería la mínima masa planetaria detectable con este espectrografo? **b)** Si la densidad de ese planeta fuera  $5000 \text{ kg/m}^3$  ¿cuanto sería la caída en la luminosidad  $\Delta L/L$  de la estrella en caso de producirse un tránsito?
4. (10 puntos) Considerando el modelo MMSN  $\sigma(r) = \sigma_0(r/1ua)^{-1,5}$  con  $r$  en ua y  $\sigma_0 = 1700 \text{ gr/cm}^2$ , **a)** calcular la masa que había originalmente en el disco protoplanetario en la región entre 20 ua y 30 ua. **b)** Suponiendo que toda esa masa se acreció en núcleos cometarios de densidad  $1000 \text{ kg/m}^3$  y radio 5 km estimar el numero de cometas que se podrían haber formado en esa región. Compárelo con el numero estimado de cometas en la nube de Oort ( $10^{12}$  cometas).

Datos:

$$G = 6,67 \times 10^{-11} \text{ (sistema MKS)}$$

$$R_{\oplus} = 6370 \text{ km}$$

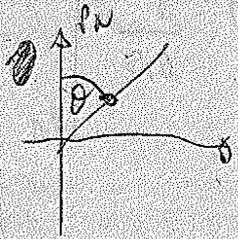
$$1 \text{ ua} = 150 \times 10^6 \text{ km}$$

$$M_{\odot} = 2 \times 10^{30} \text{ kg}$$

$$R_{\odot} = 696000 \text{ km}$$

$$\text{año} = 365,25 \times 24 \times 3600 \text{ seg}$$

1)  $M_\theta = 7,9 \times 10^{15} \text{ T m}^3$



$\theta = 0 \rightarrow \rho_{\text{max}}$

$\theta = \pi \rightarrow \rho_{\text{min}}$

$$B = \frac{M_\theta}{\sqrt{3}} (3 \cos^2 \theta + 1)^{1/2}$$

$\downarrow$   
 $R_\theta$

$B_{\text{max}} = (B_{\text{pol}}) \cdot \sqrt{4}$

$\frac{M_\theta}{R_\theta^3} = 3,06 \times 10^{-5} \text{ T} = 0,306 \text{ Gauss}$

2)  $\frac{M_\theta}{X^3} = \frac{M_\theta}{R_\theta^3} \cdot \frac{1}{10} \Rightarrow X^3 = R_\theta^3 \cdot 10 \Rightarrow X = R_\theta \cdot \sqrt[3]{10} = 2,15 \cdot R_\theta$

$h = 1,15 R_\theta$

3)  $a = 2 \text{ UA} \rightarrow P^2 = a^3 \Rightarrow P = 2^{3/2} \text{ AU}^3$

$V = \left[ \frac{2\pi G}{P} \right]^{1/3} \cdot \frac{m}{M_\theta^{2/3}} \Rightarrow m = \frac{3}{1,67 \times 10^{-6}} \cdot M_\theta^{2/3} = \frac{2,84 \times 10^{26} \text{ kg}}{1,42 \times 10^4 M_\theta}$

$\downarrow$  3 m/s       $\downarrow$   $1,67 \times 10^{-6}$

$M = \frac{4}{3} \pi R^3 \rho \Rightarrow R = 2,38 \times 10^7 \text{ m}$

$\frac{\Delta h}{L} = \left( \frac{R}{R_\theta} \right)^2 = 0,0011$

$$4) M = \int_{20}^{30} \sigma(r) \cdot 2\pi r dr = \frac{2\pi\sigma_0}{(1 \text{ VA})^{-1.5}} \int_{20}^{30} r^{-0.5} dr = 2\pi\sigma_0 (100)^{1.5} \frac{r^{0.5}}{0.5} \Big|_{20}^{30}$$

$$= 4\pi\sigma_0 (1 \text{ VA})^{1.5} \times (\sqrt{30} - \sqrt{20}) \text{ VA}^{0.5} = 4\pi\sigma_0 \times 1,005 \text{ VA}^2$$

$$\Rightarrow M = 4\pi\sigma_0 \times 1,005 \times (150 \times 10^6 \times 10^3 \times 10^2)^2 = 4,8 \times 10^{30} \text{ GJ} = 4,8 \times 10^{27} \text{ kg}$$

↓  
cm

$$M_N = \frac{4}{3}\pi (5 \text{ km})^3 \rho = 5,24 \times 10^{14} \text{ kg} \quad \Rightarrow \frac{M}{M_N} = 9 \times 10^{12} \text{ cometas} \approx 9 \times 10^8 \text{ AT}$$

$$2) N_c(R=100 \text{ km}) = 20 = k \times 100^{-2.5} \Rightarrow k = 20 \times 100^{2.5}$$

$$N_c(R_{\text{max}}) = 1 = k \cdot R_{\text{max}}^{-2.5} = 20 \times 100^{2.5} \cdot R_{\text{max}}^{-2.5} \Rightarrow R_{\text{max}}^{2.5} = 20 \times 100^{2.5}$$

$$\Rightarrow R_{\text{max}} = \sqrt[2.5]{20 \times 100^{2.5}} = 331,5$$

$$N_{\text{Total}} = \int_0^{R_{\text{max}}} N(R, R < dR) \cdot \frac{4}{3}\pi R^3$$

$$N(R) - N(R+dR) = -\frac{dN}{dR} \cdot dR = 2,5k R^{-3.5} dR$$

$$= 2,5 \cdot k \cdot \frac{4}{3}\pi \rho \int_0^{R_{\text{max}}} R^{-0.5} dR = \frac{10}{3}\pi k \rho \frac{R^{0.5}}{0.5} \Big|_0^{R_{\text{max}}} = \frac{20}{3}\pi k \rho R_{\text{max}}^{0.5}$$

$$M_H = \frac{M}{\rho} \Rightarrow \frac{20}{3}\pi k \rho R_H^{0.5} = \frac{20}{3}\pi k \rho R_{\text{max}}^{0.5} \frac{1}{9} \Rightarrow R_H = R_{\text{max}}/9$$