

D2-TD

Correction

D2 – 19 Astéroïde radioactif

1) On dresse un bilan d'énergie en régime stationnaire : l'énergie de la partie de l'astéroïde comprise entre les sphères de rayon r et $r + dr$ ne varie pas dans le temps donc l'énergie thermique qui sort de la sphère de rayon $r + dr$ vaut celle qui entre à travers la sphère de rayon r plus l'énergie qui a été produite par radioactivité entre r et $r + dr$. Donc

$$j(r + dr) S(r + dr) dt = j(r) S(r) dt + \dot{q} dt \rho 4 \pi r^2 dr$$

avec $S(r)$ l'aire de la sphère de rayon r , c'est-à-dire $S(r) = 4 \pi r^2$. Par conséquent

$$\frac{d(j r^2)}{dr} = \dot{q} \rho r^2$$

qui s'intègre en

$$j(r) = \frac{\dot{q} \rho r}{3} + \frac{A}{r^2} \quad \text{avec} \quad A \text{ une constante d'intégration.} \quad (1)$$

Puis la loi de Fourier donne $j(r) = -\kappa \frac{dT}{dr}$ donc en intégrant

$$T(r) = -\frac{\dot{q} \rho r^2}{6 \kappa} + \frac{A}{\kappa r} + B \quad \text{avec} \quad B \text{ une constante d'intégration.}$$

Or $T(0) \neq \infty$ donc $A = 0$. Et $T(R) = T_S$ donc

$$T_S = B - \frac{\dot{q} \rho R^2}{6 \kappa} \quad \text{soit} \quad B = T_S + \frac{\dot{q} \rho R^2}{6 \kappa}$$

Finalement

$$T(r) = T_S + \frac{\dot{q} \rho}{6 \kappa} (R^2 - r^2)$$

2) Le flux thermique qui arrive par diffusion à la surface de l'astéroïde doit être égal au flux thermique évacué par radiation (sinon il y aurait une accumulation d'énergie sur cette surface, impossible en régime stationnaire) donc

$$\underbrace{\sigma T_S^4 4 \pi R^2}_{\text{ce qui part par radiation}} = \underbrace{j(R) 4 \pi R^2}_{\text{ce qui arrive par diffusion}}$$

On obtient ainsi

$$j(R) = \sigma T_S^4$$

mais par ailleurs, on sait par (1) que

$$j(R) = \frac{\dot{q} \rho R}{3}$$

d'où pour conclure

$$T_S = \left(\frac{\dot{q} \rho R}{3 \sigma} \right)^{1/4} = 20 \text{ K}$$