

TEMPÉRATURE À L'INTÉRIEUR DE LA TERRE

La Terre est assimilée à une sphère homogène de rayon $R_T = 6380$ km et de masse volumique $\rho = 2800 \text{ kg} \cdot \text{m}^{-3}$, de conductivité thermique $\lambda = 4 \text{ W} \cdot \text{m}^{-1} \cdot \text{K}^{-1}$ supposées uniformes. La température à l'intérieur de la Terre est une fonction de r que l'on nota $T(r)$. La température à la surface de la Terre est notée $T_s = 290$ K. On se place en régime permanent.

Dans cette modélisation, extrêmement simplifiée, on définit deux zones.

- Du centre de la Terre jusqu'à la lithosphère de rayon $R_L = 6280$ km, donc pour $0 \leq r \leq R_L$, on suppose qu'il n'y a aucune source de transfert thermique.
- Pour l'ensemble de la lithosphère, donc pour $R_L \leq r \leq R_T$, on tient compte de la source de chaleur que constitue la radioactivité d'éléments, essentiellement l'uranium. On notera $\mathcal{P} = 2 \times 10^{-10} \text{ W} \cdot \text{kg}^{-1}$ la puissance produite par unité de masse.

1) On considère une coquille sphérique d'épaisseur dr et de rayon interne r . À partir d'un bilan d'énergie dans cette coquille, montrer que l'équation de la diffusion thermique pour $0 \leq r \leq R_L$ s'écrit :

$$\frac{d}{dr} \left(r^2 \frac{dT}{dr} \right) = 0$$

Correction

On applique le premier principe en régime permanent.

$$d^2H = 0 = j_{th}(r) \times 4\pi r^2 dt - j_{th}(r+dr) \times 4\pi (r+dr)^2 dt \Rightarrow \frac{d}{dr} \left(r^2 j_{th}(r) \right) = 0$$

On trouve qu'en régime permanent le flux à travers toute sphère de rayon r est constant. Avec la loi de Fourier, on trouve bien l'expression demandée.

$$j_{th}(r) = -\lambda \frac{dT}{dr} \Rightarrow \frac{d}{dr} \left(r^2 \frac{dT}{dr} \right) = 0$$

2) En déduire l'allure du profil de température $T(r)$. Conclure sur la pertinence du modèle employé.

Correction

On intègre deux fois :

$$r^2 \frac{dT}{dr} = A \Rightarrow T(r) = -\frac{A}{r} + B$$

Mais $T(r)$ ne peut pas diverger en $r = 0$, donc $A = 0$. On en déduit que la température est constante, ce qui est impossible : un tel modèle n'est pas très satisfaisant.

3) En travaillant sur une enveloppe sphérique similaire à celle définie plus haut, mais pour $R_L \leq r \leq R_T$, faire un bilan d'énergie et en déduire une nouvelle équation de diffusion thermique.

Correction

On reprend le premier principe en ajoutant un terme de production de chaleur :

$$d^2H = 0 = j_{th}(r) \times 4\pi r^2 dt - j_{th}(r+dr) \times 4\pi (r+dr)^2 dt + \mathcal{P} dm dt$$

où dm représente la masse du système, c'est-à-dire de la coquille sphérique de rayon r et d'épaisseur dr :

$$dm = \rho 4\pi r^2 dr$$

On en déduit :

$$-\frac{d}{dr} \left(r^2 j_{th}(r) \right) + \mathcal{P} \rho r^2 = 0 \Rightarrow \frac{d}{dr} \left(r^2 \frac{dT}{dr} \right) = -\frac{\mathcal{P} \rho}{\lambda} r^2$$

4) Déduire de l'équation précédente l'expression complète de la température $T(r)$ dans la lithosphère.

Correction

On intègre deux fois :

$$r^2 \frac{dT}{dr} = -\frac{\mathcal{P} \rho}{3\lambda} r^3 + C \Rightarrow T(r) = -\frac{\mathcal{P} \rho}{6\lambda} r^2 - \frac{C}{r} + D$$

La continuité du flux thermique (cf. modèle précédent, $j_{th} = 0$) en $r = R_L$ implique :

$$0 = -\frac{\mathcal{P} \rho}{3\lambda} R_L^3 + C \Rightarrow C = \frac{\mathcal{P} \rho}{3\lambda} R_L^3$$

Et la température imposée en $r = R_T$ implique :

$$T_s = -\frac{\mathcal{P} \rho}{6\lambda} R_T^2 - \frac{\mathcal{P} \rho}{3\lambda R_T} R_L^3 + D \Rightarrow D = T_s + \frac{\mathcal{P} \rho}{6\lambda} R_T^2 + \frac{\mathcal{P} \rho}{3\lambda R_T} R_L^3$$

Bilan :

$$T(r) = T_s + \frac{\mathcal{P}\rho}{6\lambda} (R_T^2 - r^2) + \frac{\mathcal{P}\rho}{3\lambda} R_L^3 \left(\frac{1}{R_T} - \frac{1}{r} \right)$$

5) Dédurre de ce qui précède la température T_c au centre de la Terre, ainsi que le gradient de température à la surface de la Terre. Faire les applications numériques.

Correction

D'après le modèle, la température est constante pour $0 \leq r \leq R_L$, on en déduit donc :

$$T_c = T_s + \frac{\mathcal{P}\rho}{6\lambda} (R_T^2 - R_L^2) + \frac{\mathcal{P}\rho}{3\lambda} R_L^3 \left(\frac{1}{R_T} - \frac{1}{R_L} \right) = 74 \times 10^3 \text{ K}$$

Le gradient de température à la surface de la Terre vaut :

$$\left. \frac{dT}{dr} \right|_{r=R_T} = \frac{\mathcal{P}\rho}{3\lambda R_T^2} (R_L^3 - R_T^3) = -3,45 \times 10^{-2} \text{ K} \cdot \text{m}^{-1}$$