

I. 1.

loi de Stefan - Boltzmann

On calcule la densité volumique d'énergie :

$$u = \frac{8\pi h}{c^3} \int_0^{+\infty} \frac{\nu^3}{\exp(\frac{h\nu}{kT}) - 1} d\nu = \frac{8\pi h}{c^3} \left(\frac{kT}{h}\right)^4 \underbrace{\int_0^{+\infty} \frac{x^3}{e^x - 1} dx}_{\frac{\pi^4}{15}} = \frac{8}{15} \cdot \frac{\pi^5}{c^3} \cdot \frac{1}{h^3} \cdot (k_B T)^4$$

$\frac{J}{m^3}$

$$\varphi = \frac{c \cdot u}{4} = \sigma T^4$$

$\frac{W}{m^2}$

↑
Constante de
Stefan - Boltzmann

$$\sigma = \frac{2\pi^5 k_B^4}{15 h^3 c^2} = \frac{\pi^2 k_B^4}{60 h^3 c^2}$$

Température de la Terre

\times_s

\circ_{T, T_0}

hypothèses :

- * pas d'atmosphère
- * Terre : corps gris à l'équilibre radiatif
- albedo A : absorbe fraction $(1-A)$ du rayonnement et réfléchit le reste
- emissivité $E=1$
- ou $0,31$

$$P_{\text{reçu}} = (1-A) \cdot \frac{\pi R_T^2}{4\pi d_{TS}^2} \cdot P_S = 4\pi R_T^2 \cdot \sigma \cdot T_0^4$$

↑
surface apparente

↑
équilibre radiatif

↑
distribution sphérique
isotrope

→

$$T_0 = \left(\frac{(1-A) \pi R_T^2 \cdot P_S}{16\pi^2 d_{TS}^2 \cdot \sigma} \right)^{\frac{1}{4}} = \left(\frac{(1-A) \cdot \frac{R_S^2}{d_{TS}^2}}{4} \right)^{\frac{1}{4}} T_S$$

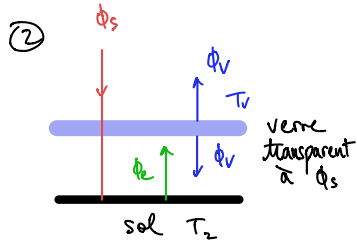
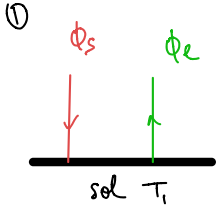
↑
indép. R_T

AN : $T_0 = 255 \text{ K}$ trop petit
 $= -18^\circ \text{C}$

Effet de serre

Avec atmosphère

hyp : (i) l'atmosphère ^{l'eau} absorbe tout le rayonnement à $\lambda_{\max} \sim 10 \mu\text{m}$ de la Terre
(ii) ——— laisse passer le rayonnement à $\lambda_{\max} \sim 500 \text{ nm}$ du Soleil.



Situation ① : équilibre radiatif du sol $\rightarrow \phi_s = \phi_e = \sigma T_1^4$
 $\rightarrow T_0 = \left(\frac{\phi_s}{\sigma}\right)^{1/4}$

Situation ② : équilibre radiatif du sol $\rightarrow \begin{cases} \phi_s + \phi_v = \phi_e \\ \text{du verre} \rightarrow \phi_e = 2\phi_v \end{cases}$
 $\rightarrow \phi_s = \phi_v \rightarrow \phi_e = 2\phi_s = \sigma T_2^4 \rightarrow T_2 = \left(\frac{2\phi_s}{\sigma}\right)^{1/4} \simeq 1,2 T_0$

$$T_1 = 2^{1/4} \cdot T_0 = 303 \text{ K soit } 30^\circ\text{C} \text{ mieux mais trop chaud}$$

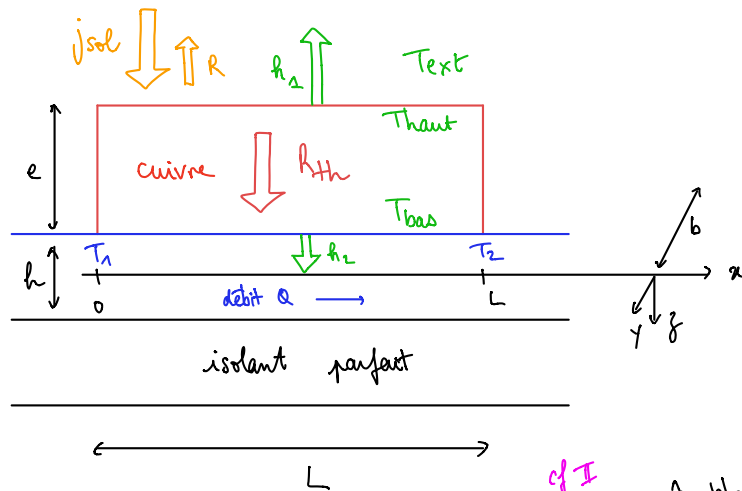
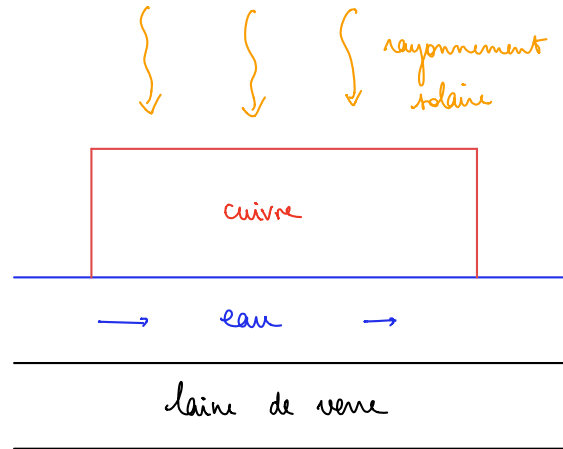
Amélioration du modèle :

- * l'eau de l'atmosphère absorbe l'IR du Soleil
- * l'ozone ——— l'UV du Soleil
- * vaporisation des océans

III. 1.

$$\phi_{\text{solide} \rightarrow \text{fluide}} = \frac{\lambda}{\delta} S (T_s - T_f) > 0 \quad \text{le signe est bon}$$

$$\phi_{\text{solide} \rightarrow \text{fluide}} = h S (T_s - T_f)$$



Bilan au cuivre
(conservation de la
puissance transmise)
 $\text{div } \vec{j} = 0$
en régime
stationnaire

face haut

$$(1-R) j_{\text{sol}} \cdot bL + j_{\text{ext} \rightarrow \text{solide}} \cdot bL = (T_{\text{haut}} - T_{\text{bas}}) / R_{\text{th}} \quad \text{cf I}$$

$$(1-R) j_{\text{sol}} \cdot bL + h_a (T_{\text{ext}} - T_{\text{haut}}) \cdot bL = \frac{(T_{\text{haut}} - T_{\text{bas}})}{R_{\text{th}}} \quad \text{vérif. signe}$$

$$\frac{\Delta}{R_{\text{th}}} = \frac{\lambda}{e} \cdot bL$$

$P_{\text{solide} \rightarrow \text{fluide}}$

puissance
utile

$$= \int h_2 (T_{\text{bas}} - T(x)) b dx \quad (2)$$

$$h_2 (T_{\text{bas}} - \bar{T}) \cdot bL = 0$$

température moyenne

Régime stationnaire \rightarrow équilibre des flux sur la surface du haut
convention des flux positifs suivant les flèches

$$\phi_{\text{sol}} + \phi_{\text{ext} \rightarrow \text{cuivre}} = \phi_{\text{cuivre}}$$

verif. signe

$$(1) \quad (1-R) j_{\text{sol}} \cdot S + h_1 (T_{\text{ext}} - T_{\text{haut}}) \cdot S = \frac{(T_{\text{haut}} - T_{\text{bas}})}{R_{\text{th}}}$$

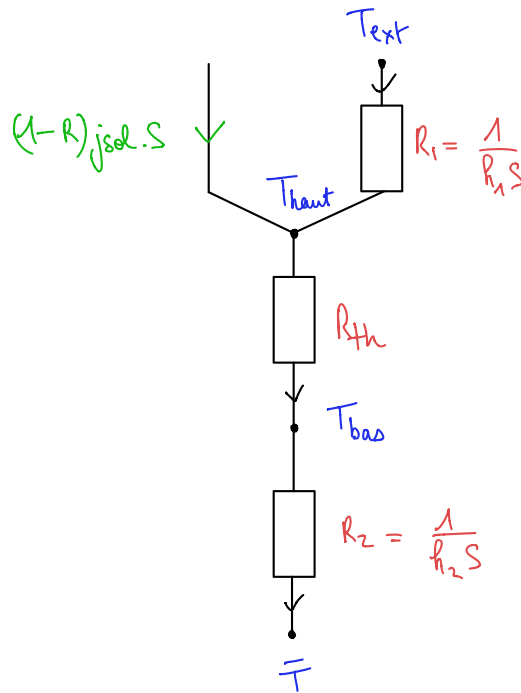
équilibre des flux sur la surface du bas

$$\phi_{\text{cuivre}} = \int_0^L dx \cdot b \cdot j_{\text{cuivre} \rightarrow \text{eau}}$$

$$(2) \quad \frac{(T_{\text{haut}} - T_{\text{bas}})}{R_{\text{th}}} = \int_0^L dx \cdot b \cdot h_2 (T_{\text{bas}} - T(x)) = h_2 \cdot \frac{b \cdot L}{S} \cdot (T_{\text{bas}} - \bar{T})$$

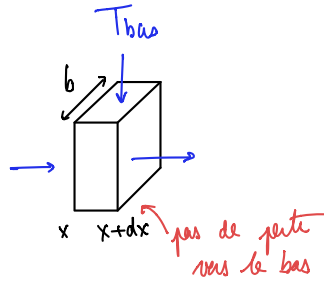
↑ température moyen
 $\bar{T} = \frac{1}{L} \int_0^L dx T(x)$

on a traduit l'égalité des flux dans le schéma



Comment calculer \bar{T} ?

Bilan au fluide
sur une tranche dx



régime stationnaire :

$$\delta^2 U = 0 = \underset{\substack{\uparrow \\ \text{sur } dx \\ \text{en } dt}}{\text{volume}} Q \cdot \underset{\substack{\uparrow \\ \text{massique}}}{\rho} \cdot c \cdot T(x) dt - \rho c T(x+dx) dt + h_2 (T_{bas} - T(x)) b \cdot dx \cdot dt = 0$$

$$- \rho c \frac{\partial T}{\partial x} + h_2 (T_{bas} - T(x)) b = 0$$

$$\frac{\partial T}{\partial x} + \frac{T}{l} = \frac{T_{bas}}{l}$$

$$l = \frac{c \rho Q}{b h_2}$$

débit

longueur caract

efficacité du transfert

$$T(x) = T_{bas} + \alpha e^{-\frac{x}{l}} = T_{bas} + (T_1 - T_{bas}) e^{-\frac{x}{l}}$$

\uparrow c.f. $T(0) = T_1$

$$\bar{T} = \frac{1}{L} \int_0^L dx T(x) = \frac{1}{L} \int_0^L dx (T_{bas} + (T_1 - T_{bas}) e^{-\frac{x}{l}})$$

$$\bar{T} = T_{bas} + \frac{1}{L} \left[(T_1 - T_{bas}) e^{-\frac{x}{l}} (-l) \right]_0^L = T_{bas} - \frac{l}{L} (T_1 - T_{bas}) \left[e^{-\frac{L}{l}} - 1 \right]$$

c.f. Q

on a bien $\bar{T} < T_{bas}$

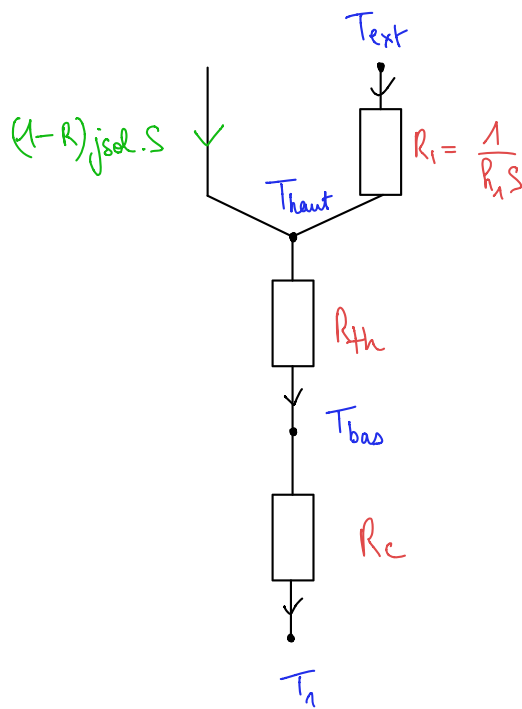
Ainsi $\frac{T_{haut} - T_{bas}}{R_{fh}} \stackrel{(2)}{=} h_2 (T_{bas} - \bar{T}) \cdot S = \underbrace{h_2 \cdot S \cdot \frac{l}{L}}_{\frac{1}{R_c} \text{ résistance du canal}} (1 - e^{-\frac{L}{l}}) \cdot (T_{bas} - T_1) = \frac{T_{bas} - T_1}{R_c}$

rendement

$$\eta = \frac{\phi_{solide \rightarrow fluide}}{\phi_{sol}} = \frac{h_2 (T_{bas} - \bar{T})}{j_{sol}} = h_2 l \cdot b \cdot \frac{(T_{bas} - T_1)}{\phi_{sol}} \left[1 - e^{-\frac{L}{l}} \right] > 0$$

\uparrow ϕ_{sol}
seule inconnue

nouveau schéma équivalent



pont diviseur de tension à $T_{bas} - T_1$: $T_{bas} - T_1 = (T_{haut} - T_1) \frac{R_c}{R_c + R_{th}}$ à déterminer

Théorème de Millman en T_{haut} :

$$T_{haut} = \frac{\frac{T_1}{R_c + R_{th}} + (1-R)\phi_{sol} + \frac{T_{ext}}{R_1}}{\frac{1}{R_c + R_{th}} + \frac{1}{R_1}}$$

AN.

panneau accumulateur carré
épaisseur
en cuivre

couplage solide - gaz (naturel)
solide - liquide (forcé)

température d'arrivée
extérieure

densité de flux incident du soleil
fluide : eau
débit massique

$$b = L = 1 \text{ m}$$

$$e = 1 \text{ mm}$$

$$\lambda = 380 \text{ W/m/K}$$

$$R = 0.05$$

$$h_1 = 10 \text{ W/m}^2/\text{K}$$

$$h_2 = 10^3 \text{ W/m}^2/\text{K}$$

$$T_1 = 330 \text{ K}$$

$$T_{ext} = 300 \text{ K}$$

$$j_{sol} = 1 \text{ kW/m}^2$$

$$c = 4,18 \text{ kJ/kg/K}$$

$$Q.m = 1 \text{ kg/s}$$

$$R_{th} = 3.10^{-6} \text{ K/W}$$

$$R_c = 1.10^{-3} \text{ K/W}$$

$$L = 4 \text{ m}$$

$$T_{haut} - T_1 = 8.10^{-1} \text{ K}$$

$$T_{bas} - T_1 = 8.10^{-1} \text{ K}$$

$$T_{haut} - T_{bas} = 2.10^{-3} \text{ K}$$

$\eta = 0.7$