

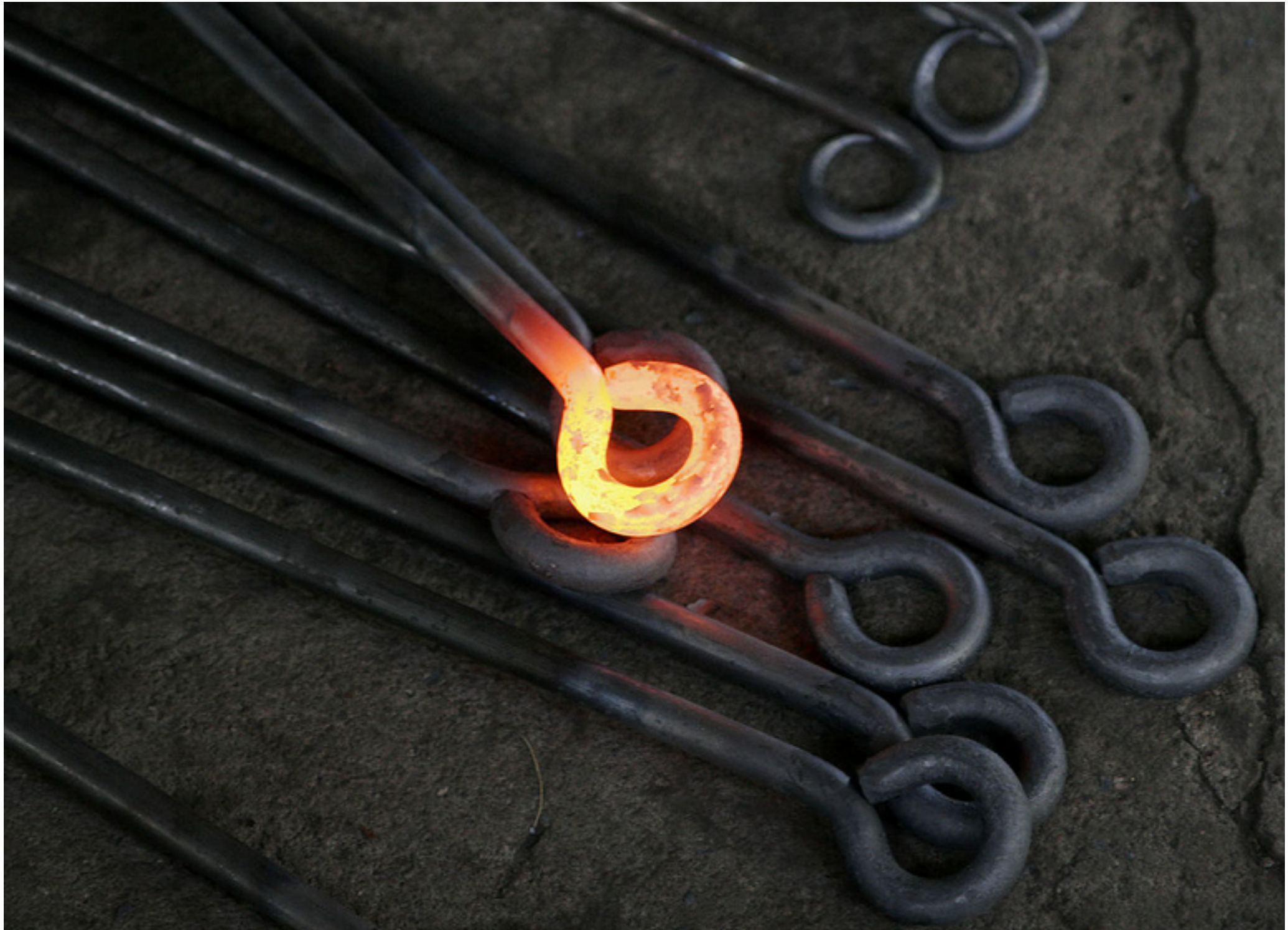
Rayonnement d'équilibre thermique. Corps noir

Niveau : L3

Prérequis :

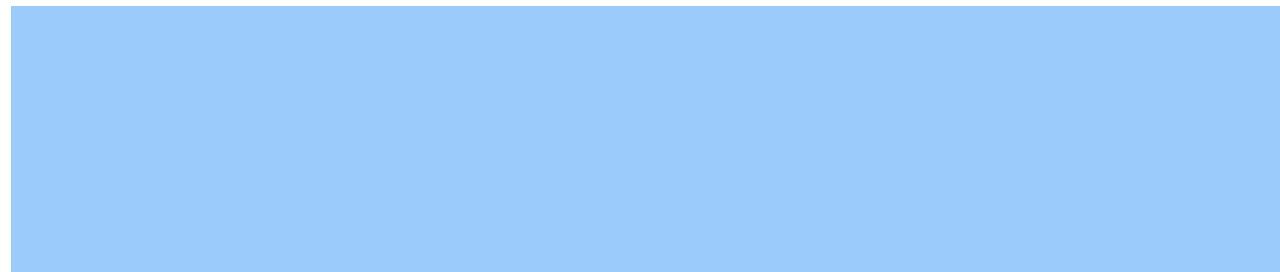
- Modes de transferts thermiques : rayonnement
- Notion d'onde électromagnétique
- Notion de flux
- Physique statistique : densité d'états, gaz de photons, nombre d'occupation, statistique de Bose-Einstein

Introduction

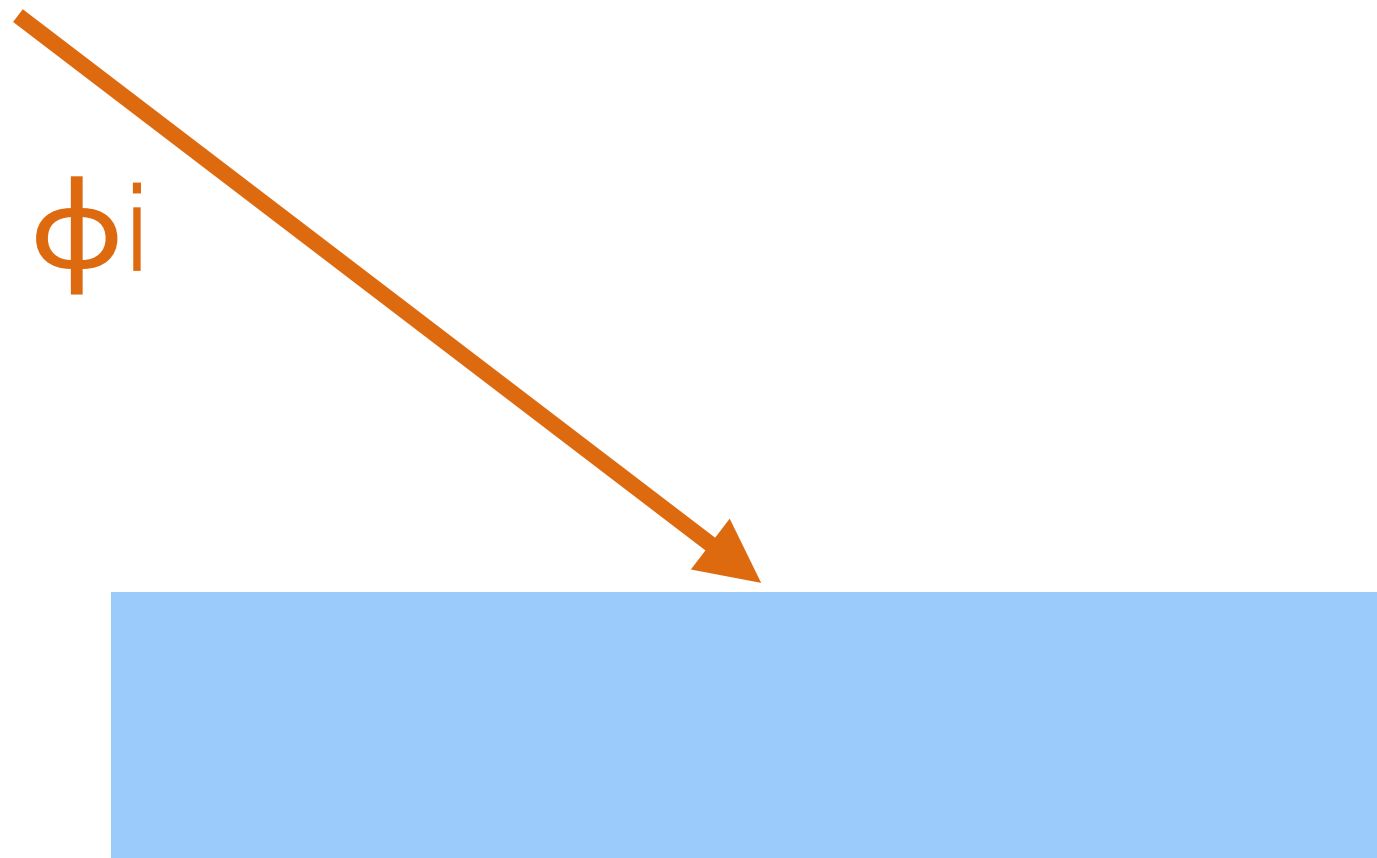


I.2) Interaction rayonnement matière

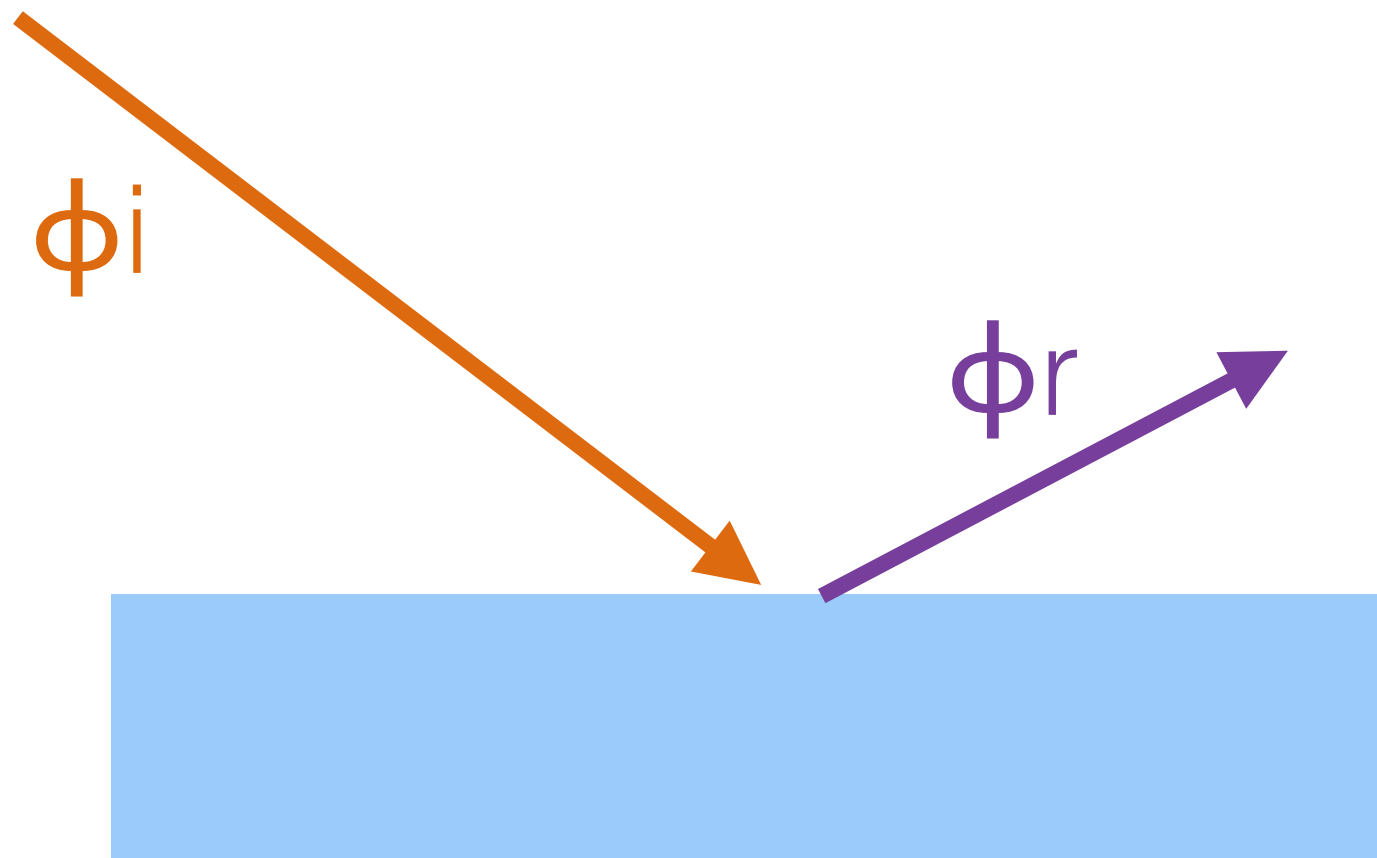
Flux : puissance électromagnétique transmise au corps, noté ϕ , exprimé en Watts.



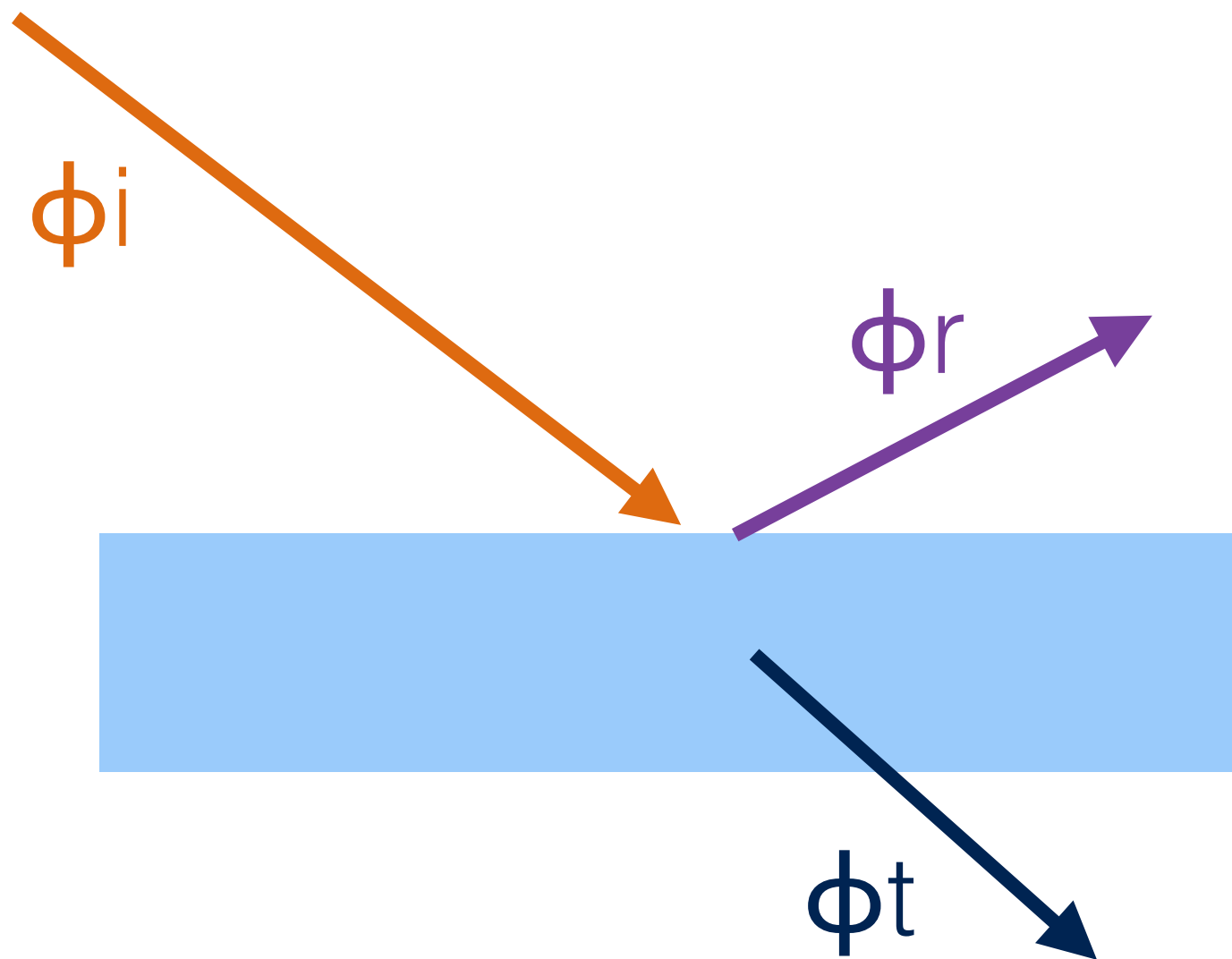
I.2) Interaction rayonnement matière



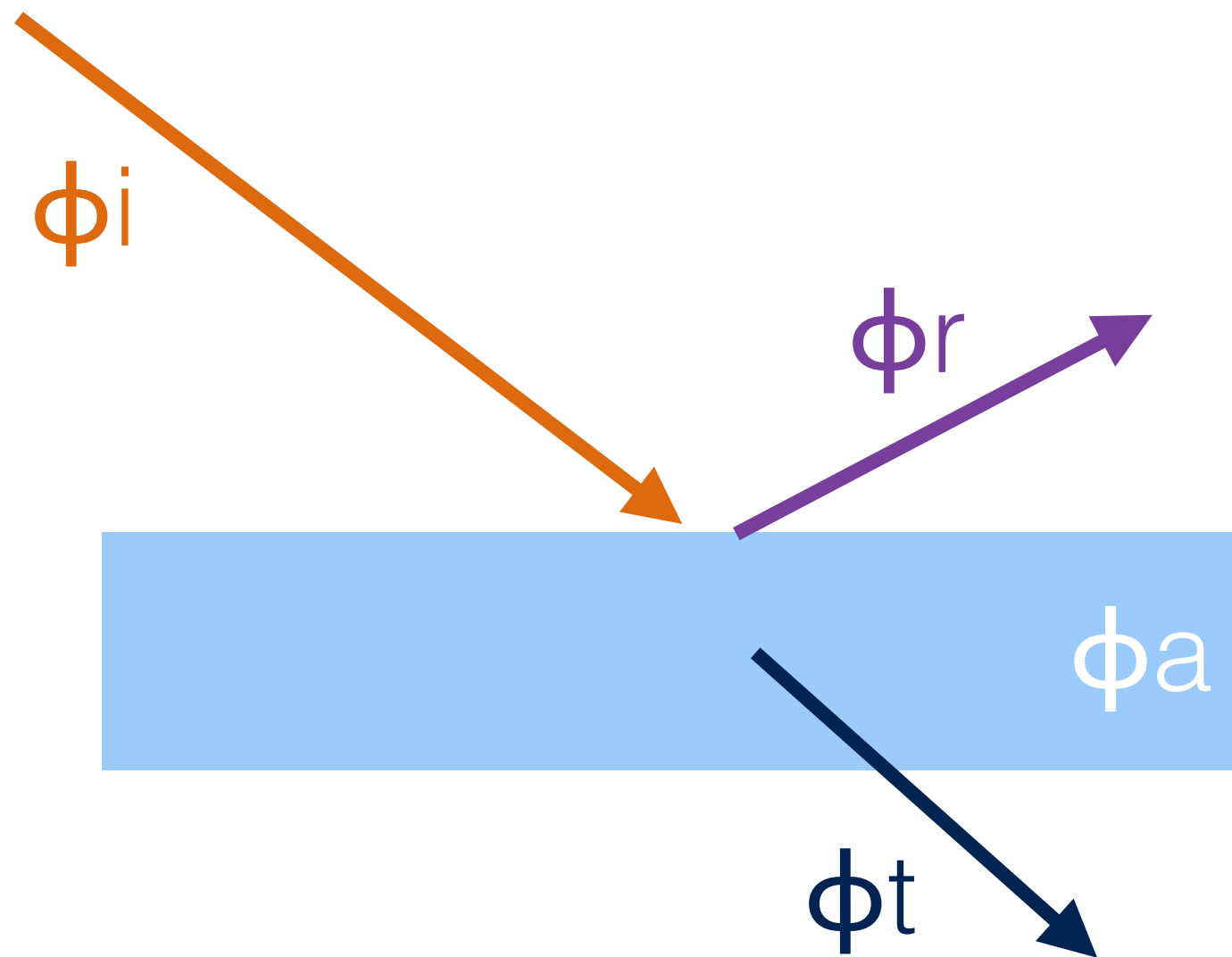
I.2) Interaction rayonnement matière



I.2) Interaction rayonnement matière

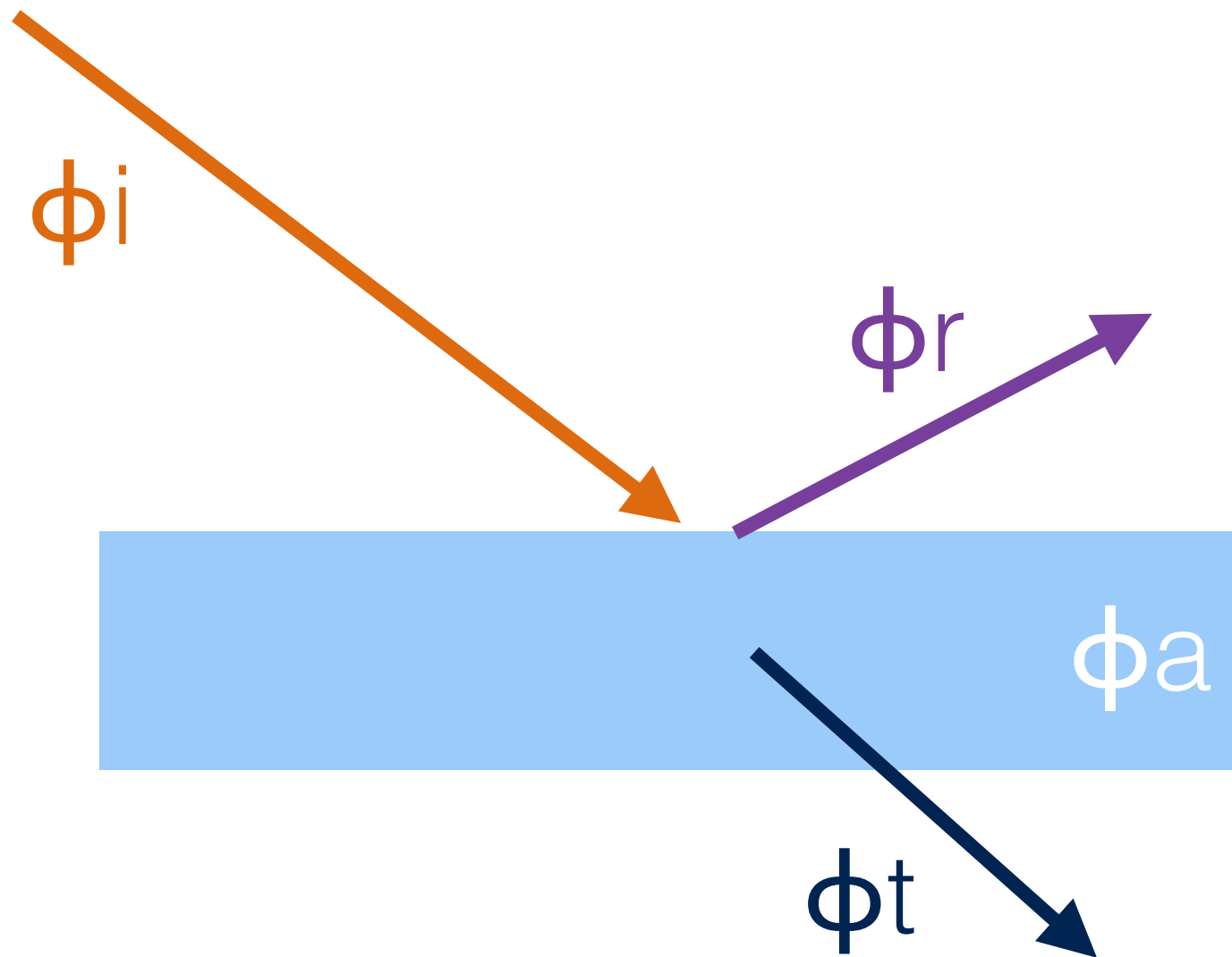


I.2) Interaction rayonnement matière



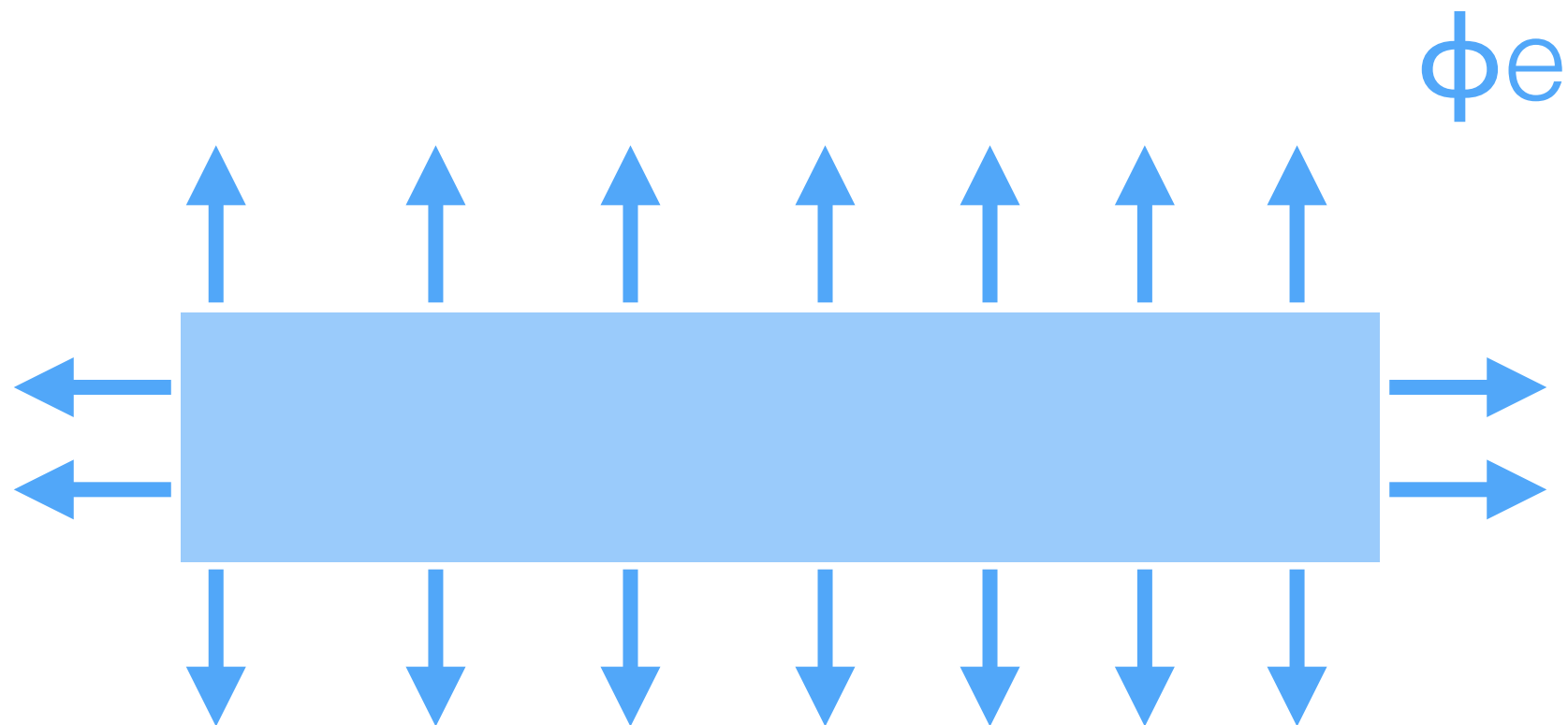
I.2) Interaction rayonnement matière

On a : $\phi_i = \phi_r + \phi_a + \phi_t$



I.2) Interaction rayonnement matière

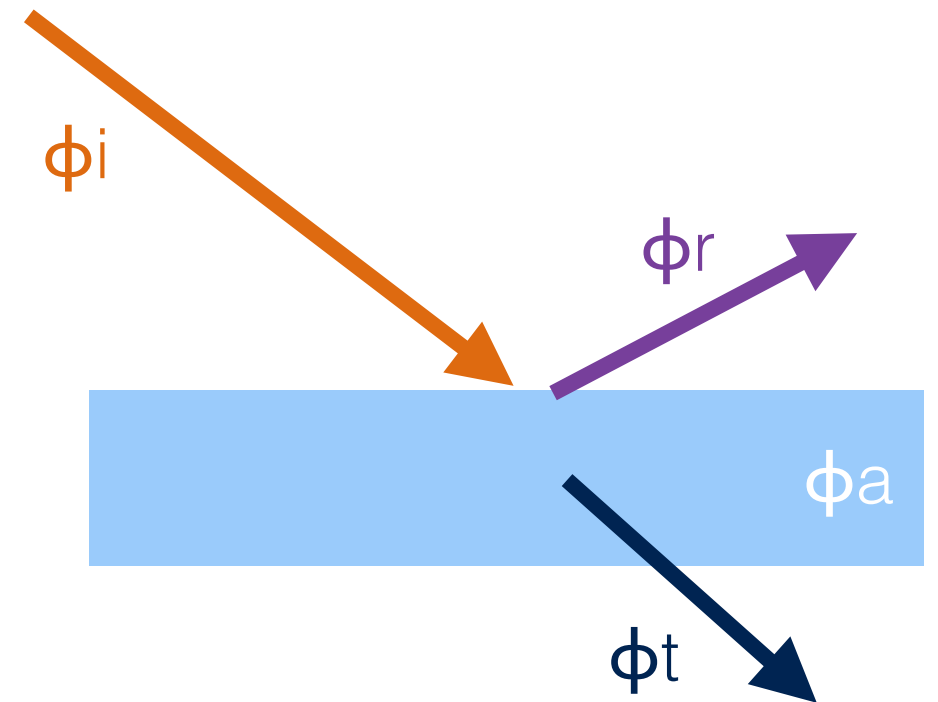
On a : $\phi_p = \phi_e + \phi_r + \phi_t$



II.2) Interaction rayonnement matière

On définit le flux radiatif :

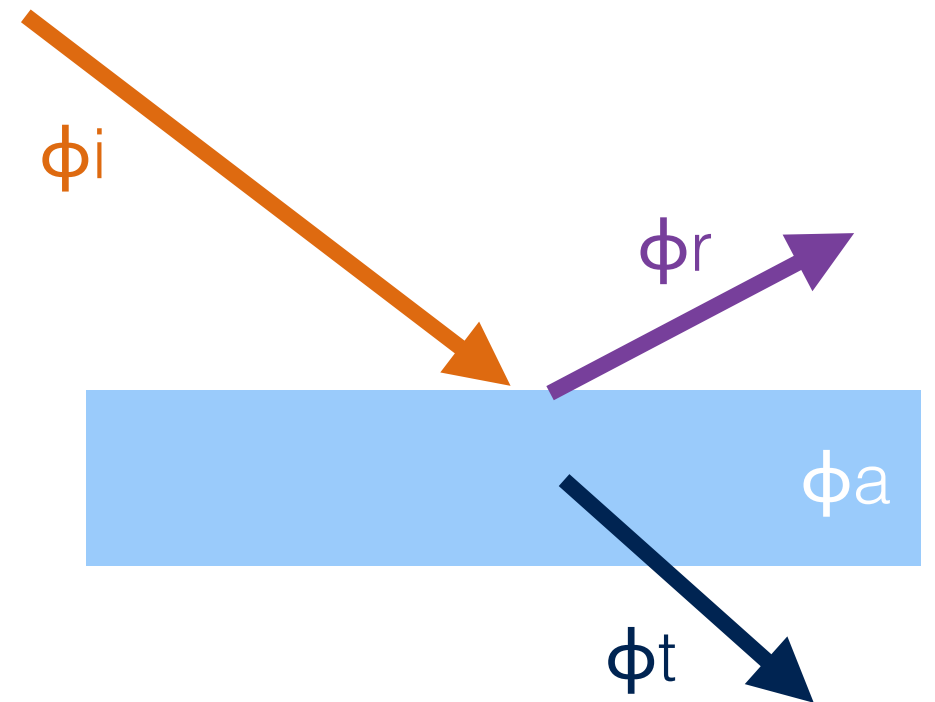
$$\phi_R = \phi_e - \phi_a = \phi_p - \phi_i$$



II.2) Interaction rayonnement matière

On définit le flux radiatif :

$$\phi_R = \phi_e - \phi_a = \phi_p - \phi_i$$



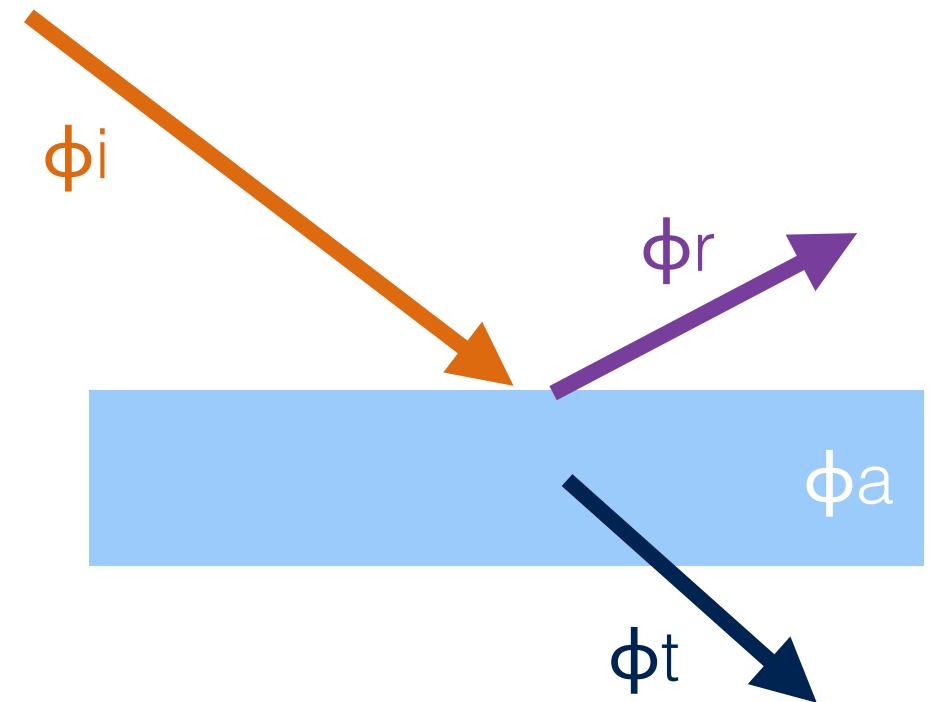
Cas limites :

- Si : $\phi_a = \phi_r = 0$ alors $\phi_i = \phi_t$: parfaitement transparent

II.2) Interaction rayonnement matière

On définit le flux radiatif :

$$\phi_R = \phi_e - \phi_a = \phi_p - \phi_i$$



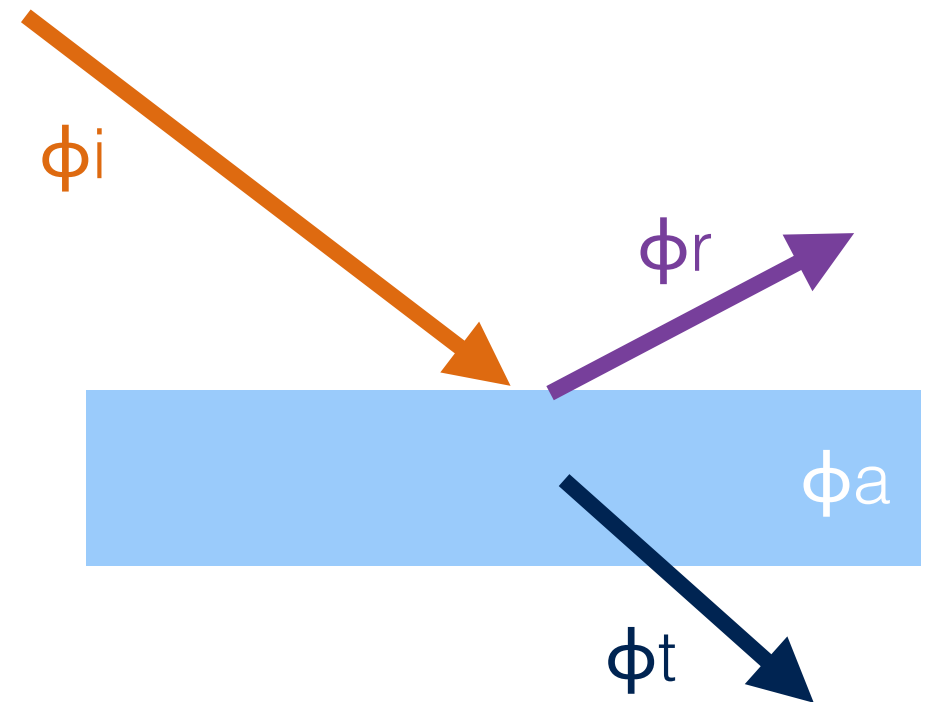
Cas limites :

- Si : $\phi_a = \phi_r = 0$ alors $\phi_i = \phi_t$: parfaitement transparent
- Si : $\phi_a = \phi_t = 0$ alors $\phi_i = \phi_r$: parfaitement réfléchissant

11.2) Interaction rayonnement matière

On définit le flux radiatif :

$$\phi_R = \phi_e - \phi_a = \phi_p - \phi_i$$

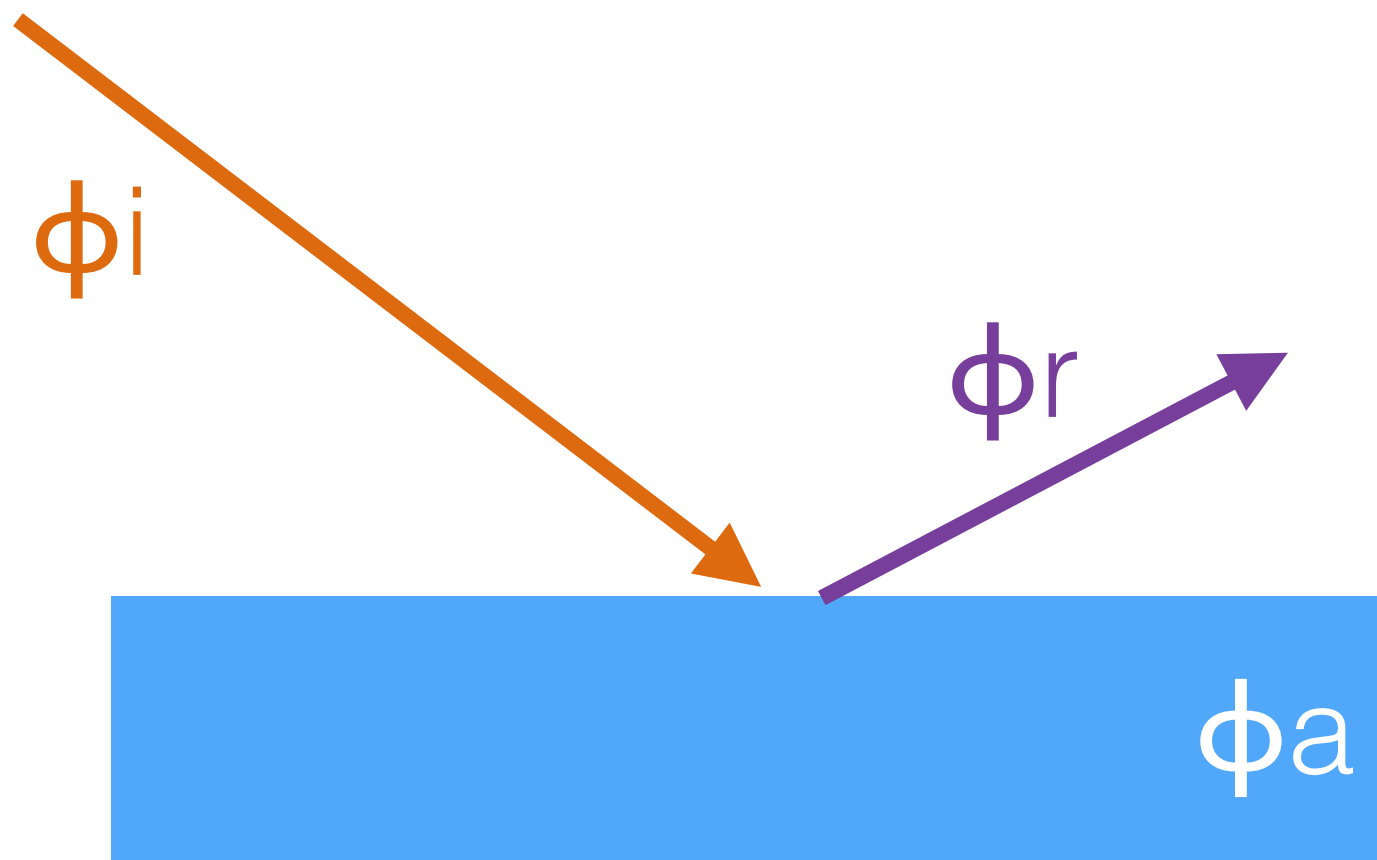


Cas limites :

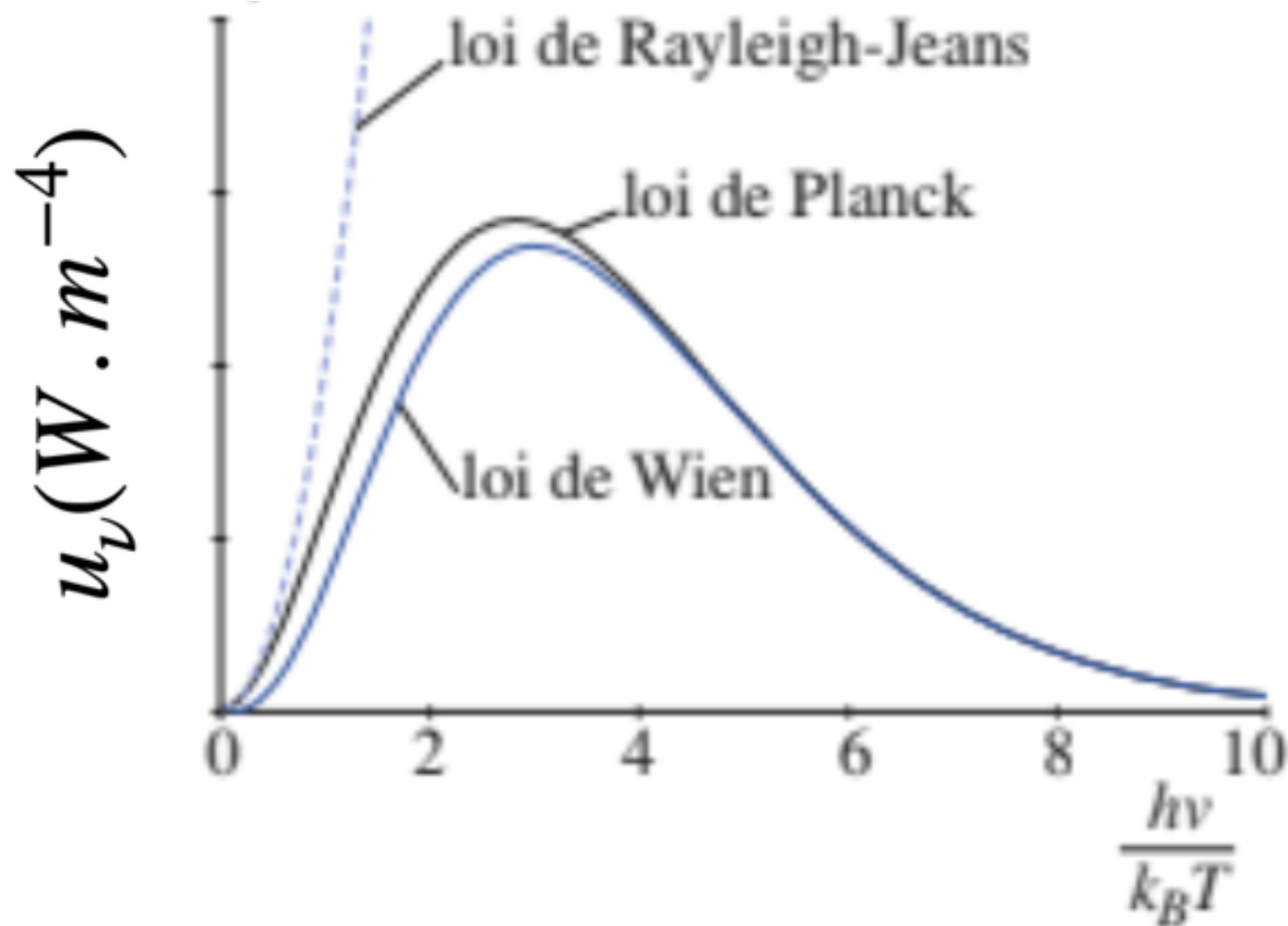
- Si : $\phi_a = \phi_r = 0$ alors $\phi_i = \phi_t$: parfaitement transparent
- Si : $\phi_a = \phi_t = 0$ alors $\phi_i = \phi_r$: parfaitement réfléchissant
- Si : $\phi_t = \phi_r = 0$ alors $\phi_i = \phi_a$: parfaitement absorbant

II.2) Interaction rayonnement matière

Pour un corps opaque : $\phi_t = 0$



I.3) Loi de Planck



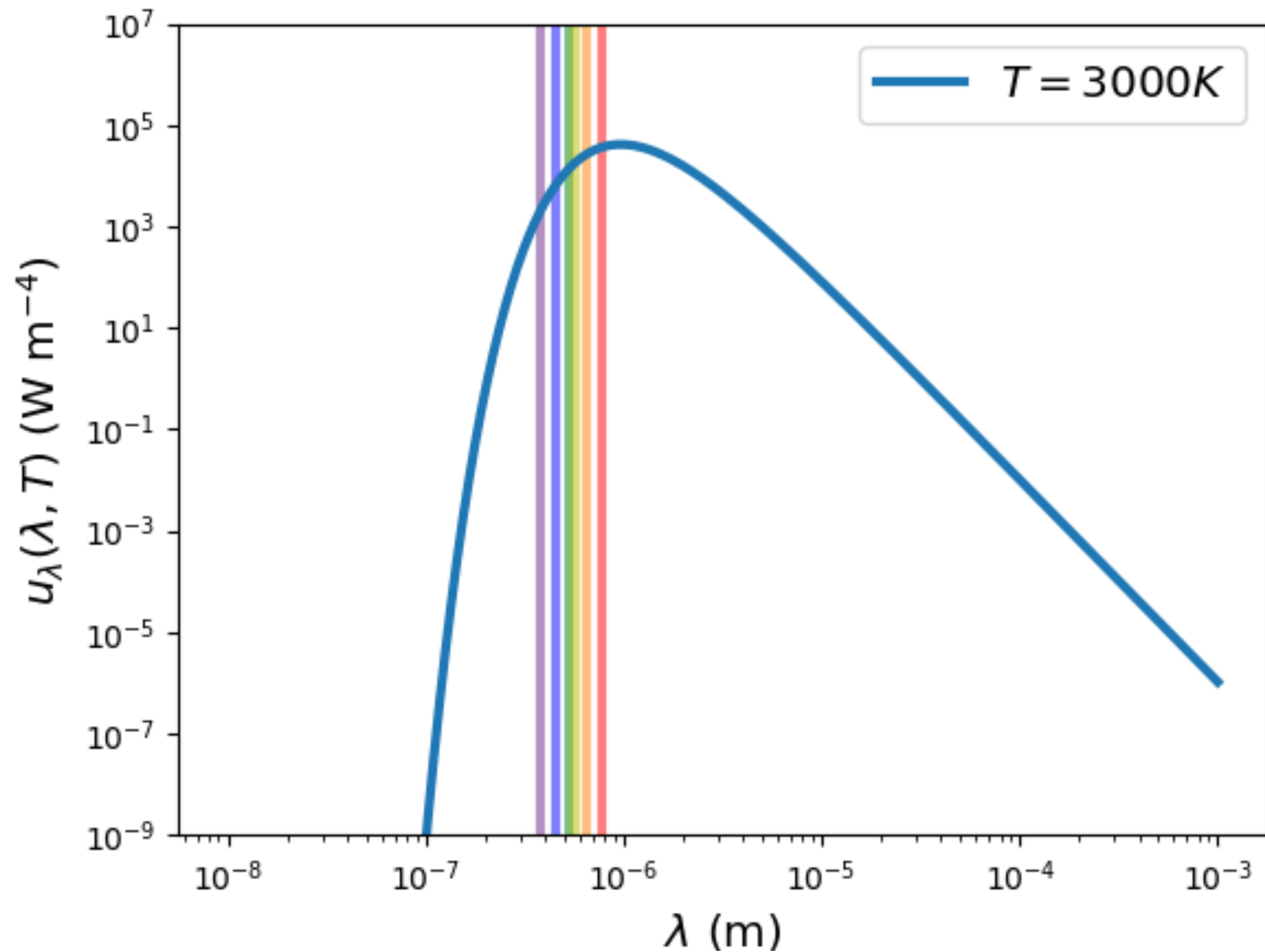
Densité spectrale d'énergie

- U : énergie totale
- u : énergie par unité de volume
- du : densité volumique d'énergie dans une bande de fréquence entre ν et $\nu+d\nu$

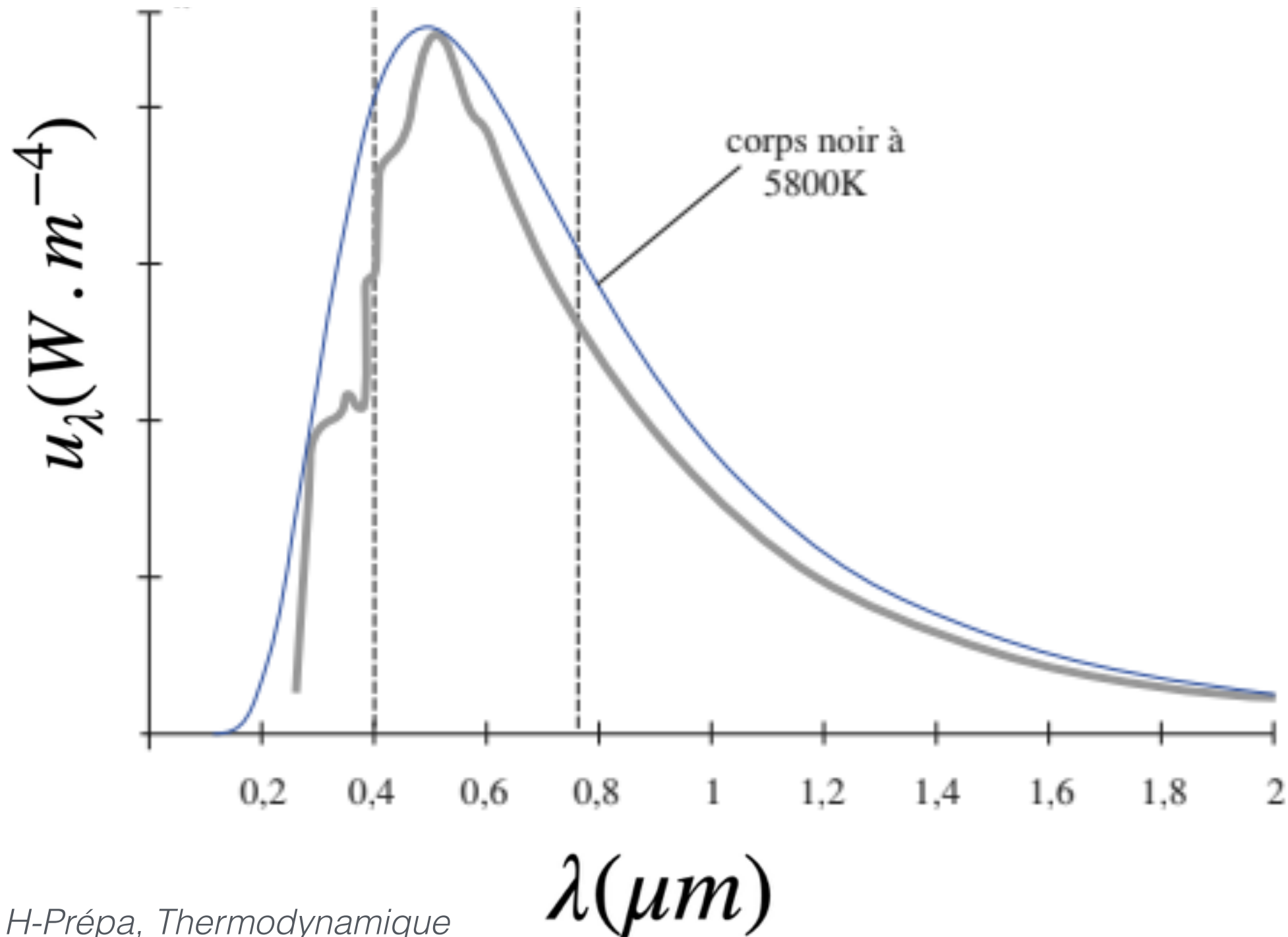
Alors :

$$du = u_\nu(\nu, T)d\nu$$

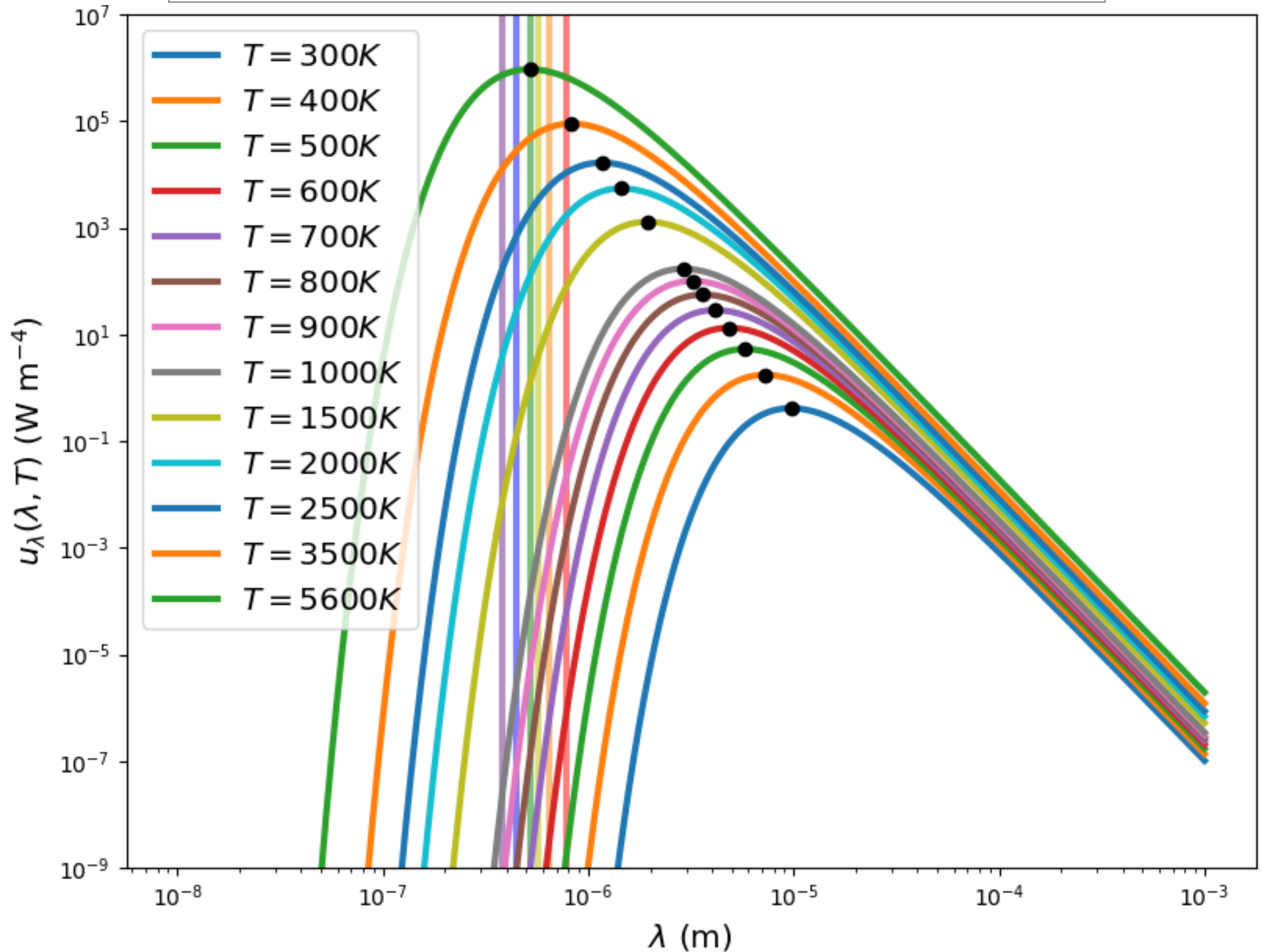
I.3) Loi de Planck



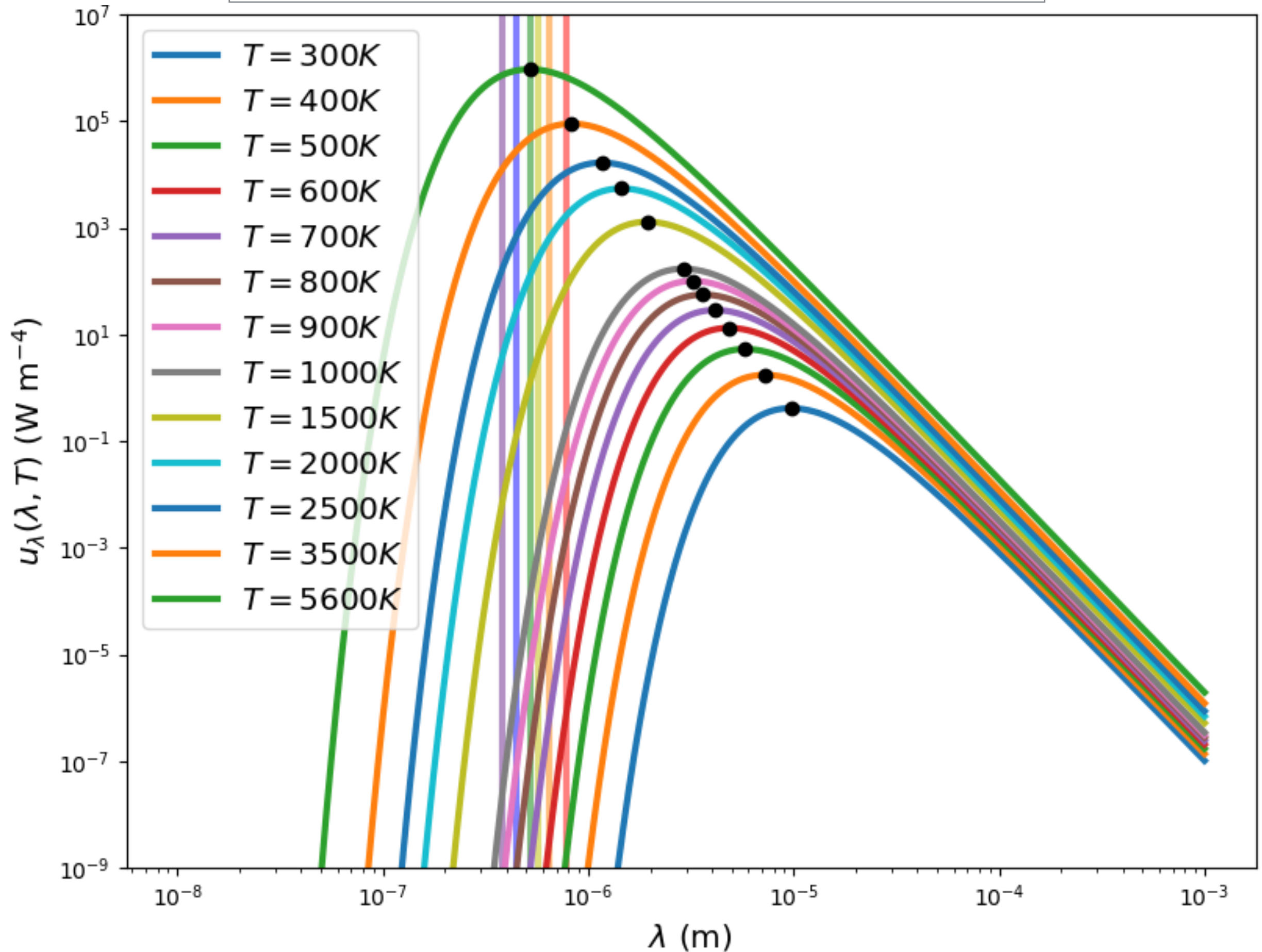
I.4) Spectre du Soleil



II.1) Loi de déplacement de Wien



II.2) Loi de Stefan-Boltzmann

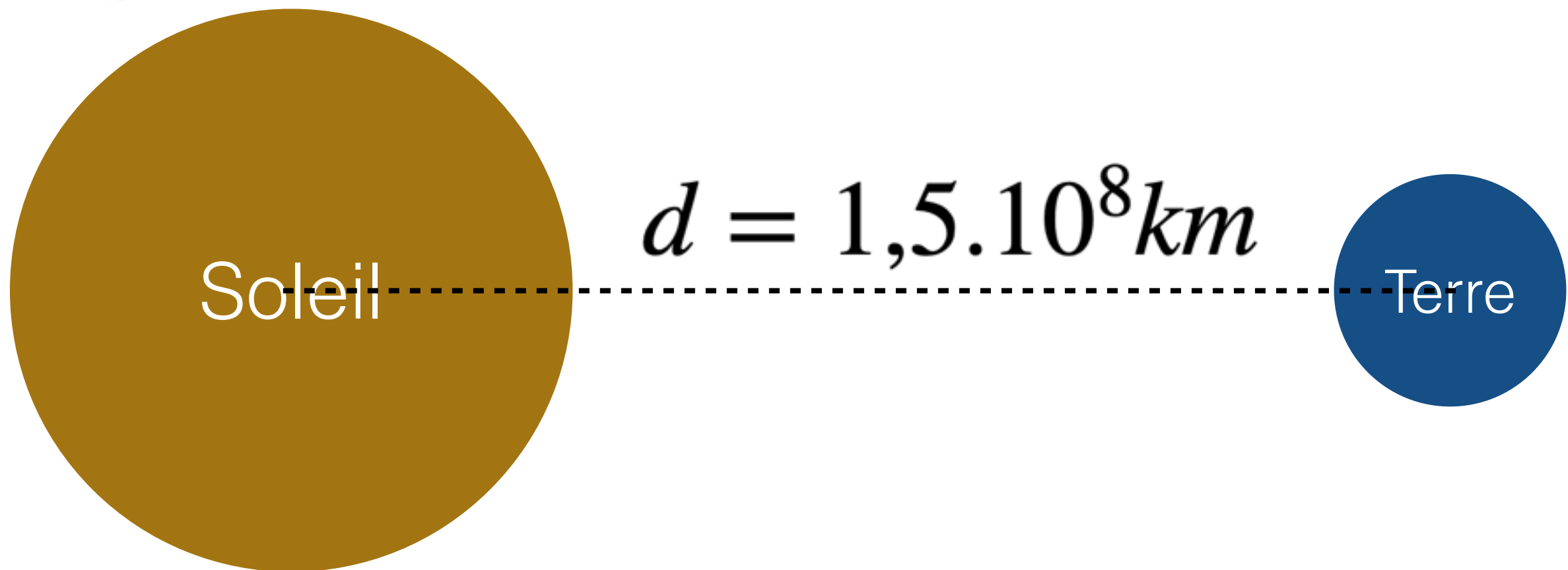


II.3) Application : Température de surface de la Terre

$$R_S = 7.10^5 km$$

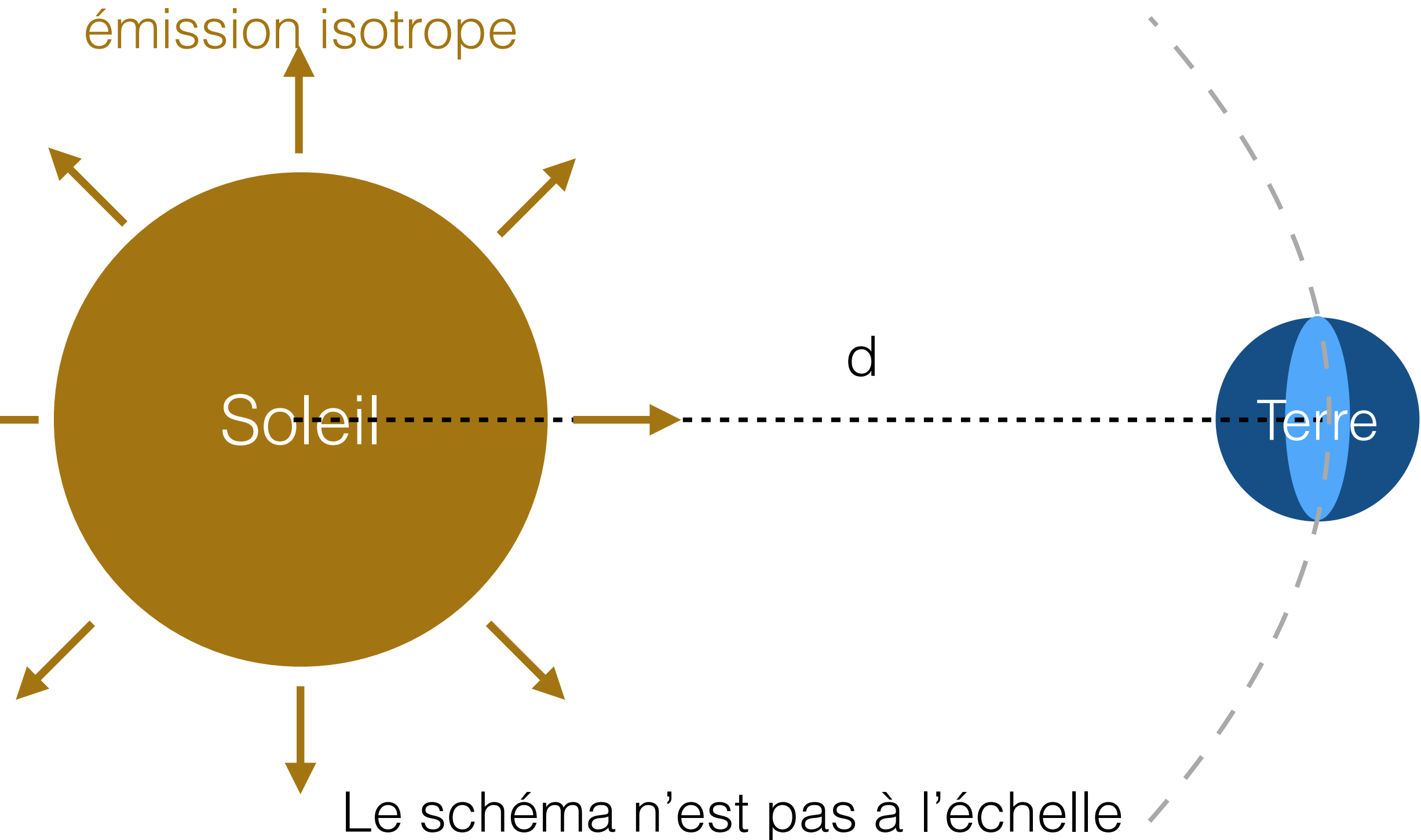
$$T_S = 5800K$$

$$R_T = 6400km$$

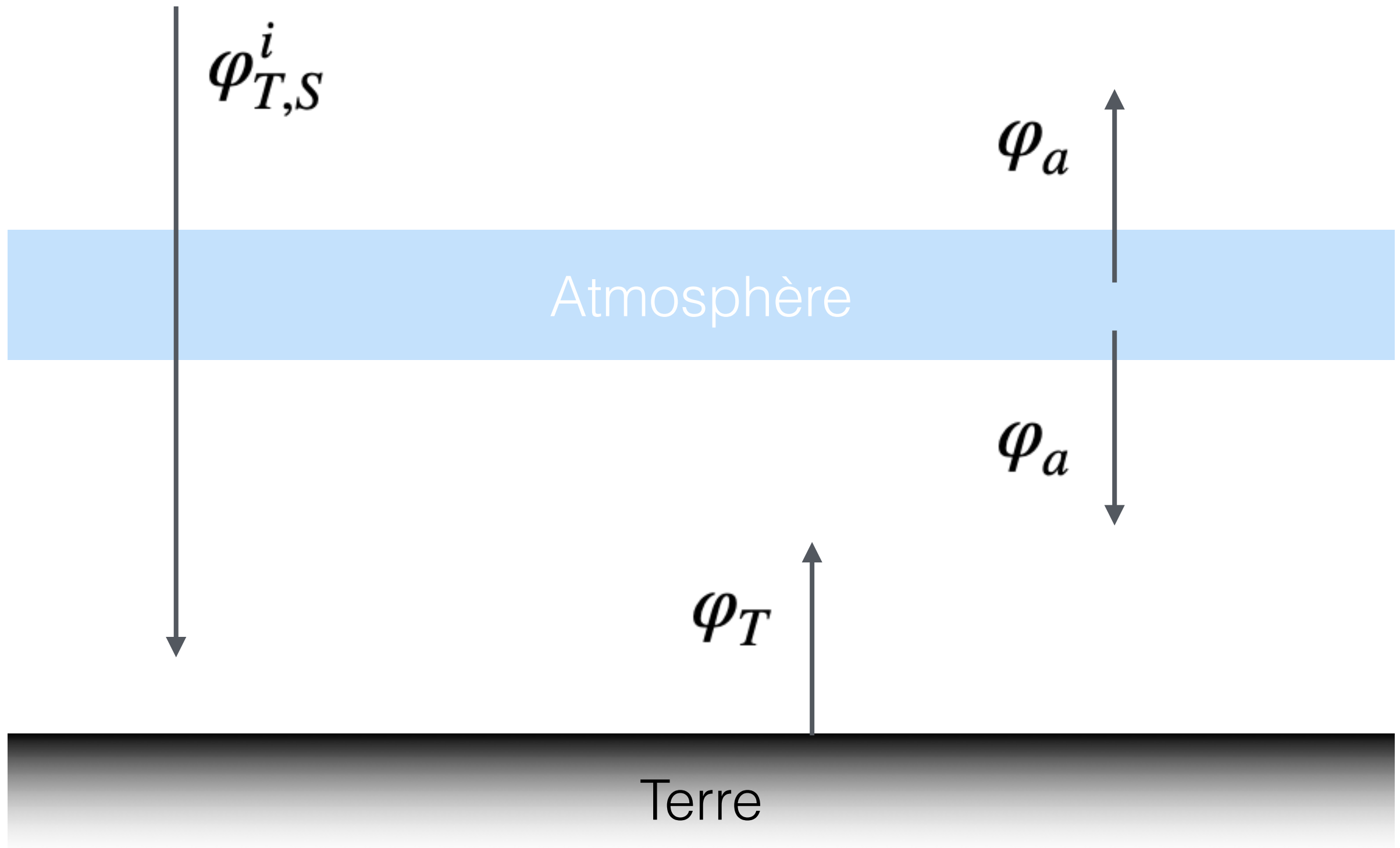


Le schéma n'est pas à l'échelle

II.3) Application : Température de surface de la Terre

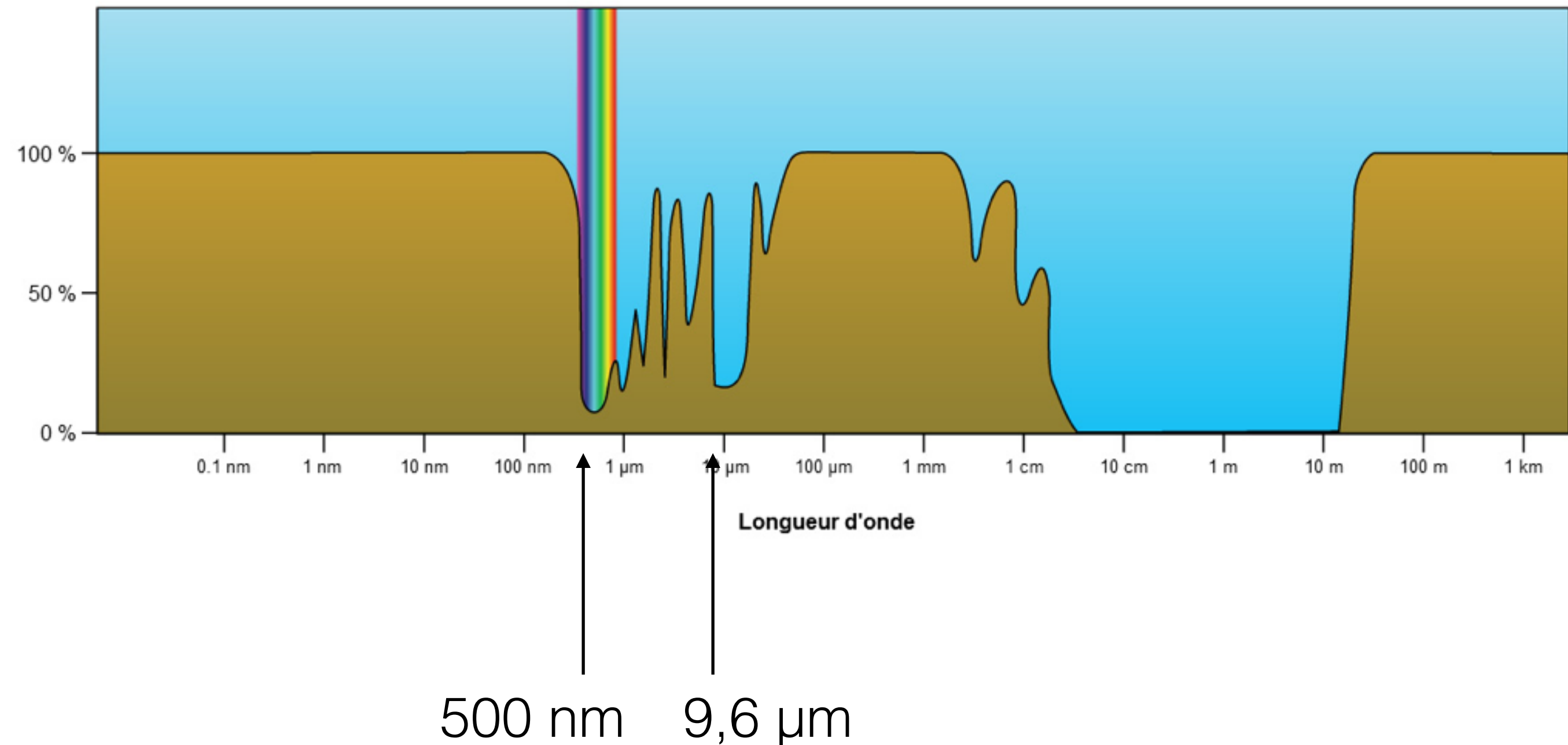


II.3) Application : Température de surface de la Terre



II.3) Application : Température de surface de la Terre

Opacité de l'atmosphère



500 nm 9,6 μm

