CHAP IV: TRANSFERT DE CHALEUR PAR RAYONNEMENT

4.1 Généralités. Définitions

Tous les corps, quelque soit leur état : solide, liquide ou gazeux dont la température est supérieure au 0° **K** (-273.15 \mathbb{C}°), émettent un rayonnement de nature électromagnétique. Cette émission d'énergie s'effectue au détriment de l'énergie interne du corps émetteur.



Objet chaud rayonnant

Le rayonnement se propage de manière rectiligne à la vitesse de la lumière, il est constitué de radiations de différentes **longueurs d'onde** comme l'a démontré l'expérience de William Herschel :

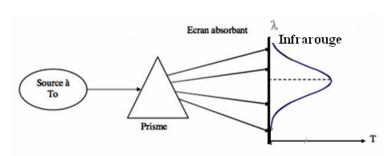
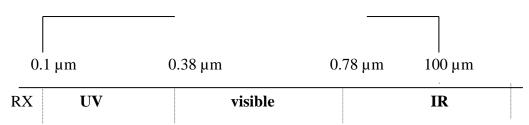


Figure 4.1 : Principe de l'expérience de William Herschel

Le rayonnement thermique émis par les corps se situe entre 0,1 et $100 \mu m$.

Rayonnement **IR**.: $0.78 \ \mu m < \lambda < 314 \mu m$ Rayonnement **visible**.: $0.38 \ \mu m < \lambda < 0.78 \ \mu m$ Rayonnement **UV**.: $0.1 \ \mu m < \lambda < 0.39 \mu m$

Rayonnement thermique

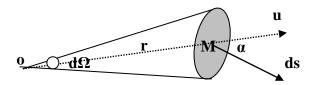


4.1.1 L'angle solide

L'angle solide sous lequel depuis un point O on voit une surface S est par définition l'aire de la surface intersection de la sphère de rayon unité et du cône de sommet O s'appuyant sur le contour de la surface S. L'angle solide élémentaire d Ω sous lequel est vu d'un point O le contour d'une petite surface dS.

L'unité est Stéradian (Sr)

$$d\Omega = \frac{d\vec{s}.\vec{u}}{r^2} = \frac{ds.\cos(\alpha)}{r^2}$$

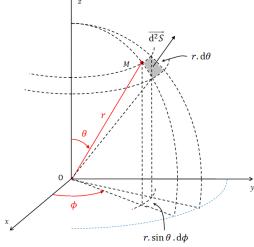


Pour une sphère de rayon \mathbf{r} , l'angle solide élémentaire $\mathbf{d}\Omega$ est défini pour un élément de surface élémentaire ds ($\mathbf{d}\mathbf{s}=\mathbf{r}^2.\mathbf{d}\theta.\sin\left(\theta\right).\mathbf{d}\phi$) par:

$$d\Omega = d\theta.\sin(\theta).d\phi.\cos(\alpha)$$
 ; $\alpha=0$

l'angle solide pour laquelle on voit toute la sphère au centre O est:

$$\Omega = \int d\varphi \int \sin(\theta) d\theta = 4\pi \operatorname{Sr}$$



4.2 Définitions relatives aux Sources

4.2.1 Flux thermique

Le flux énergétique de rayonnement c'est la puissance émise par une source ou reçue par une surface sous forme de rayonnement :

$$\Phi = \frac{dQ}{dt} \qquad (W)$$

4.2.2 *Emittance énergétique totale* (M_T) :

C'est la **densité de flux de chaleur émise** par rayonnement par dS sur <u>tout le spectre des longueurs</u> **d'ondes**. Elle n'est plus fonction que de la température **T** et de la nature de la **source** :

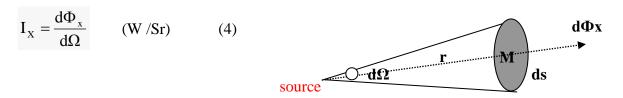
29

$$M_{\rm T} = \int_{\lambda=0}^{\lambda=\infty} M_{\lambda \rm T} d\lambda = \frac{d\Phi_{(\acute{e}mis)}}{dS} \qquad (W/m^2)$$

ou $M_{\lambda T}$ est l'emittance monocromatique à la température T

4.2.2 Intensité énergétique dans une direction (I_x)

On appelle intensité énergétique $\mathbf{I}\mathbf{x}$ le \mathbf{flux} par unité $\mathbf{d'angle}$ solide émis par une surface dS dans un angle solide $\mathbf{d\Omega}$ entourant la direction \mathbf{Ox} :



4.3 Définitions relatives à un récepteur

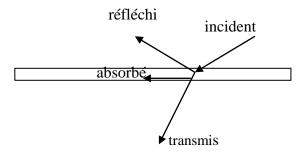
4.3.1 Eclairement (Irradiance)

L'éclairement est le flux reçu par unité de surface réceptrice, en provenance de l'ensemble des directions.

$$E_{T} = \int\limits_{\lambda=0}^{\lambda=\infty} E_{\lambda T} d\lambda = \frac{d\Phi_{\mathit{recu}}}{dS} \tag{W/m^{2}}$$

4.3.2 Réception du rayonnement par un solide

Quand un rayon **incident** d'énergie Φ_i frappe un corps à la température T, une partie Φ_r de l'énergie incidente est réfléchi par la surface S, une autre partie Φ_a est absorbée par le corps qui s'échauffe et le reste Φ_t est transmis et continue son chemin :



Posons:

$$\rho = \frac{\Phi_r}{\Phi_i}$$
: est le coefficient de réflexion thermique

$$\alpha = \frac{\Phi_a}{\Phi_i}$$
 est le coefficient d'absorption thermique

$$au = \frac{\Phi_t}{\Phi_i}$$
 est le coefficient de transmission thermique

Les coefficients précédents sont en fonction de la nature du corps, de son épaisseur, de sa température T, de la longueur d'onde λ du rayonnement incident et de l'angle d'incidence.

On a évidemment :
$$\Phi_i = \Phi_r + \Phi_a + \Phi_t$$
 d'où : $\rho + \alpha + \tau = 1$

4.4 Corps noir, corps gris

4.4.1 Corps noir

C'est un corps qui absorbe tout le **rayonnement incident** quelque soient les longueurs d'onde et les directions de propagation

Donc:
$$\alpha_{\lambda} = 1$$

Sans en réfléchir ni transmettre aucune fraction :

$$\rho_{\lambda} = 0$$
, $\tau_{\lambda} = 0$

A une température donnée, un corps noir rayonne le maximum d'énergie pour chaque longueur d'onde. Une surface enduite de noir de fumée est approximativement un corps noir.

4.4.2 Corps gris

C'est objet idéal qui absorberait l'énergie électromagnétique qu'il recevrait comme le corps noir mais avec un taux de réflexion constant plus de zéro, dont le spectre électromagnétique ne dépend que de sa température.

4.5 Lois du rayonnement

4.5.1 Rayonnement du corps noir

Emittance monochromatique (M_l)

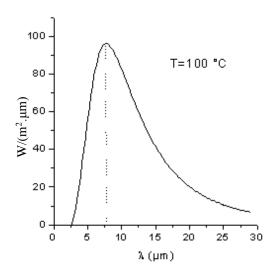
Elle est donnée par la **loi de Planck** :

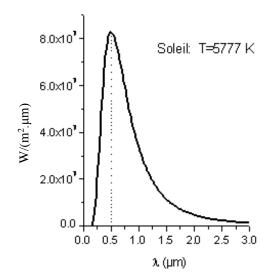
$$\mathbf{M}_{\lambda}^{O} = \frac{\mathbf{C}_{1}.\lambda^{-5}}{\frac{\mathbf{C}^{2}}{\lambda T}} \qquad (\mathbf{W}.\mathbf{m}^{-3})$$
 (4.5)

Avec:

$$C1=3,742.10^{-16} \text{ W.m}^2$$

 $C2=1,4385.10^{-2} \text{ m.K}$





REMARQUE:

D'après les deux courbes précédentes , on remarque qu'à chaque température T correspond une courbe ayant un **maximum** pour une valeur λ_{max} de la longueur d'onde.

$$\lambda_{\text{max}} = 2.897.10^{-3} / \text{T}$$
 et $M_{\lambda_{\text{max}}}^{\circ} = 0.410 \left(\frac{T}{10}\right)^{5}$

Pour le Soleil ($T \approx 5777 \, \text{K}$), 90% de l'énergie est émise entre 0,31 et 2,5 μ m, le maximum étant situé dans le spectre visible. Par contre, un corps noir à 373 K (100°C) a son émission maximale vers λ = 8 μ m dans l'IR.

Emittance totale Mo_T

L'intégration de la formule de Planck (4.5) pour toutes les longueurs d'onde donne l'émittance totale M^o_T du corps noir qui n'est plus fonction que de la température T, on obtient la loi de Stefan-Boltzmann :

$$M_{\rm T}^{\rm O} = \sigma T^4$$

avec . $\sigma = 5,675.10^{-8}$ (W.m⁻².K⁻⁴) (constantes de Boltzmann)

4.5.2 Rayonnement des corps non noirs (gris)

Facteur d'émission ou émissivité

C'est le rapport entre l'énergie rayonnée par un matériau et l'énergie rayonnée par un corps noir à la même température. Ainsi un corps noir idéal a une émissivité de 1 ($\mathbf{E} = 1$) alors que n'importe quel matériau réel à une émissivité inférieure à 1 ($\mathbf{E} < 1$).

$$\varepsilon = \frac{M_T}{M_T^O}$$

Or : $\mathbf{M}_T = \boldsymbol{\epsilon} \ \mathbf{Mo_T}$, nous en déduisons l'émittance du corps gris à la température T :

$$M_T = \epsilon \ \sigma T^4$$

Exemple: Emittance du soleil

température de la surface du soleil est: Ts =5800 k

$$M_0 = \sigma T^4 = 6.4 \cdot 10^7 \text{ W.m}^{-2} = 64 \text{ MW. m}^{-2}$$

Flux Φ rayonné par le soleil

 $\Phi = \mathbf{Mo} \cdot \mathbf{S}_{\text{soleil}}$

Rayon du soleil : Rs = 696 000 km=6,96 . 108 m

 $\Phi = Mo \cdot S_{soleil}$

Surface du soleil : $S = 4 \pi Rs^2 = 4 \pi (6.96 \cdot 10^8)^2 = 6.08 \cdot 10^{18} m^2$

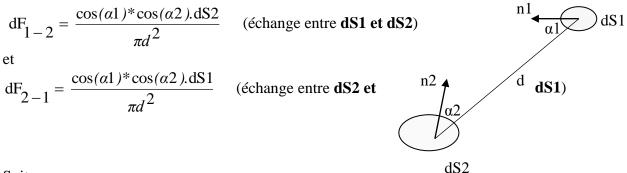
 $\Phi = 3.9.10^{20} \text{ MW}$

4.6 FACTEUR DE FORME (ou facteur d'angle)

4.6.1 Facteur de forme entre deux surfaces élémentaires:

Le facteur de forme est utilisé dans les échanges radiatifs.

Le facteur d'angle ou facteur de forme entre deux surfaces élémentaire dS1, dS2 est défini par :



Soit:

$$F_{1-2} = \frac{1}{S1} \iint_{S1S2} \frac{\cos(\alpha 1).\cos(\alpha 2).}{\pi d^2} dS1.dS2$$

$$F_{2-1} = \frac{1}{S2} \iint_{S1S2} \frac{\cos(\alpha 1).\cos(\alpha 2).}{\pi d^2} dS1.dS2$$

Pour des surfaces finies, le facteur de forme entre les deux surfaces S1, S2 est :

$$S1. F_{1-2} = S2. F_{2-1}$$

Le facteur de forme est toujours compris entre 0 et 1

4.6.2 PROPRIETES DES FACTEURS DE FORMES

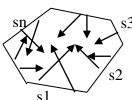
Relation des réciprocités entre des surfaces Si et Sj

$$S_i.\; \boldsymbol{F_{i\text{-}j}} = S_j.\; \boldsymbol{F_{j\text{-}i}}$$

Pour une enceinte fermée:

Pour une surface fermée pour laquelle n surfaces (en regardante) toute l'énergie émise par une surface i va tomber sur les autres surfaces de l'enceinte.

$$\sum_{k=1}^{N} F_{i-k} = 1$$



FACTEUR DE FORME POUR QUELQUES GEOMETRIES

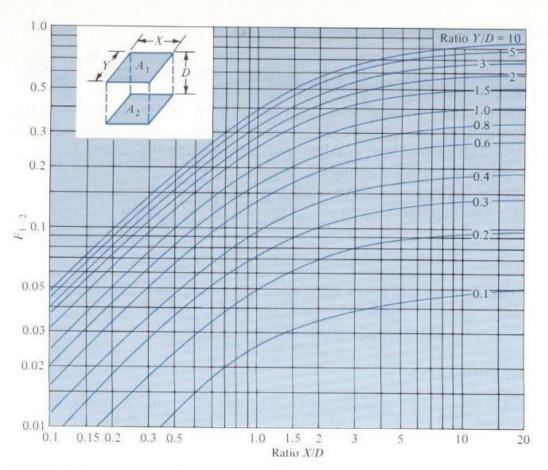


Fig. 8-12 Radiation shape factor for radiation between parallel rectangles.

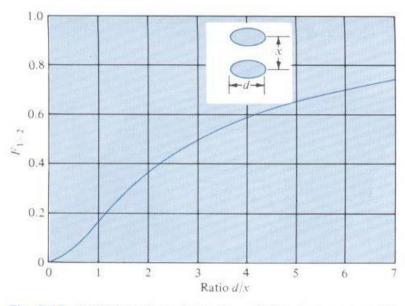


Fig. 8-13 Radiation shape factor for radiation between parallel disks.