

8. 热辐射基本定律及物体的辐射特性

8.1 热辐射的基本概念

def. { 热辐射:

辐射传热:

- 特点: ①任何物体, 只要温度高于0K, 就会不停地向周围空间发出热辐射
②可以在真空中传播, 可以穿过真空或低湿区
③伴随着能量形式转变
④具有强烈的方向性
⑤辐射能力与温度和波长均有关
⑥近程反远程效应
⑦换热不仅与 $T_{\infty} - T_m$ 成正比, 而是与 $T_1^4 - T_2^4$ 成正比

热辐射具有电磁波的共性: $\lambda f = C$, $\lambda \sim 10^{-1} - 10^2 \mu m$

热辐射理论上覆盖整个电磁波谱 | 太阳 (5800 K) = $0.2 \sim 2 \mu m$

| 可见光: $0.38 \sim 0.76 \mu m$

| 红外线: $0.76 \sim 2.5 \sim 1000 \mu m$

物体对热辐射的吸收、反射、穿透

$$Q = Q_\alpha + Q_p + Q_I \quad \frac{Q_\alpha}{Q} + \frac{Q_p}{Q} + \frac{Q_I}{Q} = 1$$
$$\downarrow \quad \downarrow \quad \downarrow$$
$$\alpha + p + I = 1$$

大多数固体和液体, 只涉及表面

$$I=0, p+\alpha=1$$

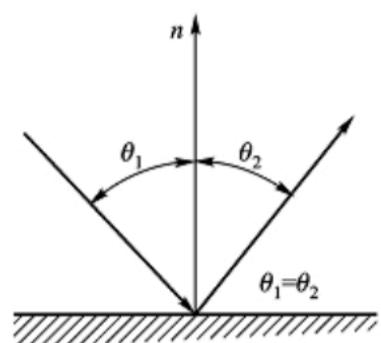
不占颗粒的气体, 整个气体容积

$$p=0, \alpha+I=1$$

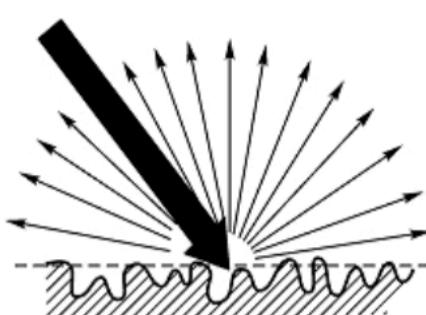
漫体 $\alpha=1$ 镜体 $I=0$ 体 $p=1$

透明体 $I=1$ 假想 ↑

镜反射与漫反射



镜反射



漫反射

黑体模型



带有小孔的温度均匀空腔

小孔孔径越小α越大

温度均匀是为了保证辐射的均匀且各向同性。

8.2 黑体辐射的基本定律

Stefan - Boltzmann's Law 辐射力 E W/m^2

$$E_b = \sigma T^4, E_b = C_0 \left(\frac{T}{100}\right)^4$$

$$\sigma = 5.67 \times 10^{-8} \text{ W/(m}^2 \cdot \text{K}^4\text{)}$$

Planck's Law 光谱辐射力 E_λ $\text{W/m}^3 = \text{W/m}^2 \cdot \text{m}$
 $E = \int_0^\infty E_\lambda d\lambda = \sigma T^4$ “内辐射” 重

$$E_{b\lambda} = \frac{C_1 \lambda^5}{e^{C_2/\lambda T} - 1} \quad \begin{cases} C_1 = 3.742 \times 10^{16} \text{ W} \cdot \text{m}^2 \\ C_2 = 1.4388 \times 10^{-2} \text{ W} \cdot \text{K} \end{cases} \quad \begin{matrix} \lambda: \text{m} \\ T: \text{K} \end{matrix}$$

Wien位移定理

$$\lambda_{max}T = 2.9 \times 10^{-3} \text{ m} \cdot \text{K}$$

黑体辐射函数

$$\Delta E_b = \int_{\lambda_1}^{\lambda_2} E_{b\lambda} d\lambda = f(\lambda T)$$

$$F_b(\lambda_1 \sim \lambda_2) = \frac{\int_{\lambda_1}^{\lambda_2} E_{b\lambda} d\lambda}{\int_0^{\infty} E_{b\lambda} d\lambda} = \frac{1}{\sigma T^4} \int_{\lambda_1}^{\lambda_2} E_{b\lambda} d\lambda$$

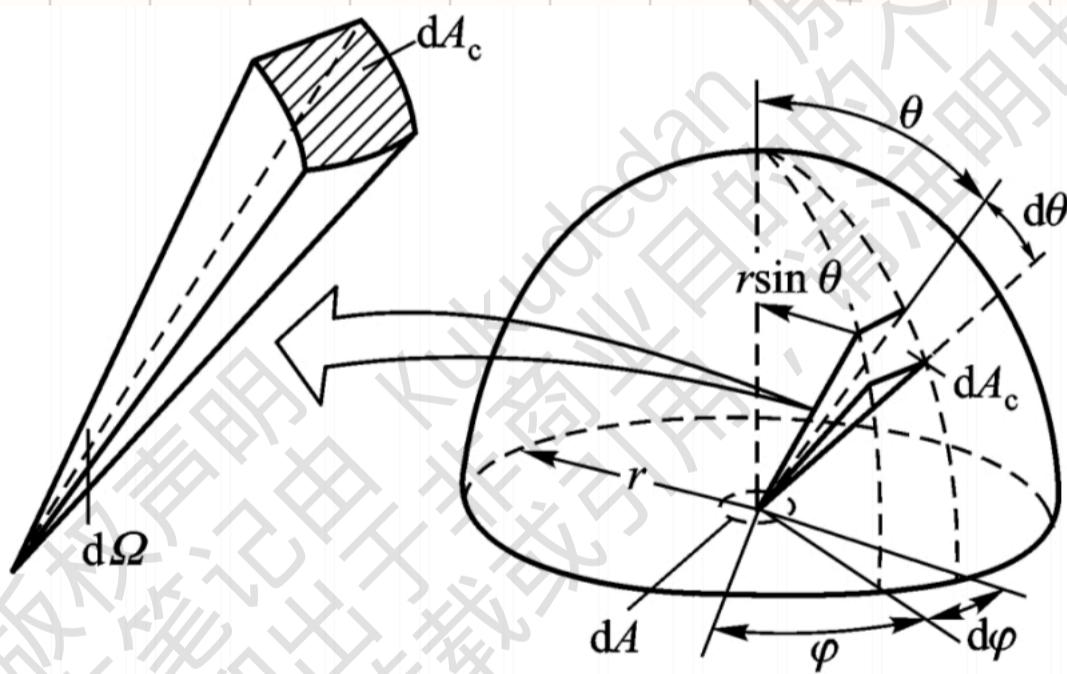
$$= \frac{1}{\sigma T^4} \left(\int_0^{\lambda_2} E_{b\lambda} d\lambda - \int_0^{\lambda_1} E_{b\lambda} d\lambda \right)$$

$$F_b(0 \sim \lambda) = \frac{\int_0^{\lambda} E_{b\lambda} d\lambda}{\sigma T^4} = f(\lambda T)$$

$$E_b(\lambda_1 \sim \lambda_2) = F_b(\lambda_1 \sim \lambda_2) \cdot E_b$$

$$F_b(\lambda_1 \sim \lambda_2) = \bar{F}_b(0 \sim \lambda_2) - \bar{F}_b(0 \sim \lambda_1)$$

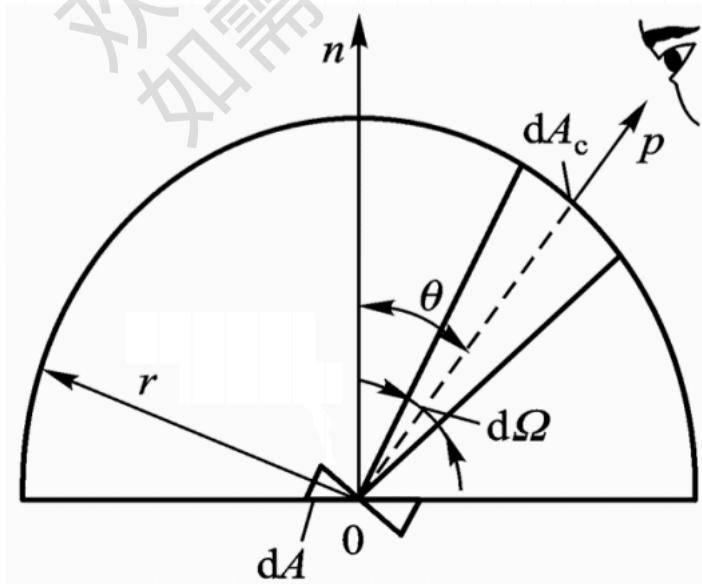
Lambert's Law



$$d\Omega = \frac{dA_c}{r^2}$$

$$dA_c = r d\theta \cdot r \sin\theta \cdot d\varphi$$

$$d\Omega = \sin\theta d\theta d\varphi$$



可见辐射面积: $dA \cos\theta$

定向辐射强度 $I(\theta, \phi)$

def. 在单位时间内，可在可见辐射面积上，单位立体角内发射的一切波长的能量

$$I(\theta) = \frac{d\Phi(\theta)}{dA \cos \theta d\Omega}, \text{ 单位: } W/m^2 \cdot sr$$

黑体的定向辐射强度: $I_b(\theta) = I = C$ (与方向无关).

Lambert 定律: ① 定向辐射强度与方向无关

② 对于服从 Lambert 定律的辐射

$$\frac{d\Phi(\theta)}{dA d\Omega} = I \cos \theta, \text{ 漫射表面 (余弦定律).}$$

③ 黑体辐射沿方向最大, 切线方向为 0.

黑体定向辐射强度与辐射力之间的关系:

$$\frac{d\Phi(\theta)}{dA d\Omega} = I \cos \theta$$

$$E_b = \int \frac{d\Phi(\theta)}{dA} = \int I_b \cos \theta d\Omega = \pi I_b.$$

8.3 实际固体和液体的辐射特性

$$\text{发射率: } \varepsilon = \frac{E}{E_b} = \frac{E}{\sigma T^4} \quad \left. \begin{array}{l} \text{-一般通过实验测定} \\ \text{只取决于物体本身, 与外界无关.} \end{array} \right\}$$

$$\text{计算式: } E = \varepsilon E_b = \varepsilon \sigma T^4$$

$$\text{光谱发射率: } \varepsilon_\lambda = \frac{E_\lambda}{E_{b\lambda}}. \quad \varepsilon_\lambda: 0 \sim 1, \text{ 一般与波长有关.}$$

$$\text{光谱辐射能力: } E_\lambda = \varepsilon_\lambda E_{b\lambda}. \quad E_\lambda(T) < E_{b\lambda}(T)$$

$$\text{定向辐射强度: } I(\theta) < I_b(\theta)$$

$$\text{定向发射率: } \varepsilon(\theta) = \frac{I(\theta)}{I_b(\theta)}, \quad \varepsilon(\theta): 0 \sim 1, \text{ 一般与 } \theta \text{ 有关. 漫射表面.}$$

金属条件 $\left\{ \begin{array}{l} 0 \sim 30^\circ, \varepsilon(\theta) \text{ 为常数} \\ \varepsilon(\theta) 随 \theta 增大而减小, 接近 90^\circ \text{ 时急剧减小} \end{array} \right.$

非金属 $\left\{ \begin{array}{l} 0^{\circ}\text{--}60^{\circ}, \varepsilon(\theta) = \text{常数} \\ \text{然后随} \theta \text{而急剧减小} \end{array} \right.$ 金属及合金一般小于非金属

方向系数 ϵ_n : 实际物体 $\varepsilon(\theta)$ 随 θ 变化很大

半球平均发射率 $\left\{ \begin{array}{l} \text{高反射光表面: } \varepsilon_n/\varepsilon = 1.2 \\ \text{粗颗粒表面: } \varepsilon_n/\varepsilon = 0.98 \\ \text{一般光滑表面: } \varepsilon_n/\varepsilon = 0.95 \end{array} \right.$ 大多数工程材料 $\varepsilon \approx \varepsilon_n$

影响 $\varepsilon, \varepsilon_n, \varepsilon_\theta$ 的因素 (仅取决于物体自身) $\left\{ \begin{array}{l} \text{物体种类} \\ \text{物体表面温度} \\ \text{物体表面状况: 氧化? 光滑?} \end{array} \right.$

粗糙表面 > 光滑面 氧化面 > 非氧化面

工程上一般假定 $\varepsilon = \varepsilon(\theta) = \varepsilon_n$, 即满足 Lambert 定律.

8.4 实际物体的吸收性和基尔霍夫定律

实际物体的吸收性 $\left\{ \begin{array}{l} \text{摄入辐射} G: \\ \text{吸收比} \alpha: \end{array} \right.$

$$\alpha = \frac{\text{吸收的能量}}{\text{摄入的能量 (摄入辐射)}} \left\{ \begin{array}{l} \text{不仅取决于物体本身} \\ \text{还取决于摄入辐射特性} \end{array} \right.$$

光滑吸收比 α_θ $\left\{ \begin{array}{l} \text{物体对某一特定波长的辐射所吸收的百分比} \\ \text{单色吸收比} \\ \text{实际物体的选择吸收的特性} \end{array} \right.$

两种处理方法 $\left\{ \begin{array}{l} \text{灰体法} \\ \text{谱带模型法} \end{array} \right.$

灰体 $\left\{ \begin{array}{l} \text{def: 物体的光滑吸收与波长无关} \\ \text{优点: 对外界一视同仁} \\ \text{ideal: 在一般工业温度水平, 大多数工程材料均可视为灰体} \end{array} \right.$

基尔霍夫定律 (Kirchhoff) 定律

黑体: $\alpha = 1, \epsilon = 1 \Rightarrow \alpha = \epsilon$

漫射灰体的吸收率与发射率之间的关系:

发射率: 物性参数, 与外界无关

吸收比: 与波长无关 / 与外界无关

$\alpha = \epsilon$ 漫射灰体表面.