

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

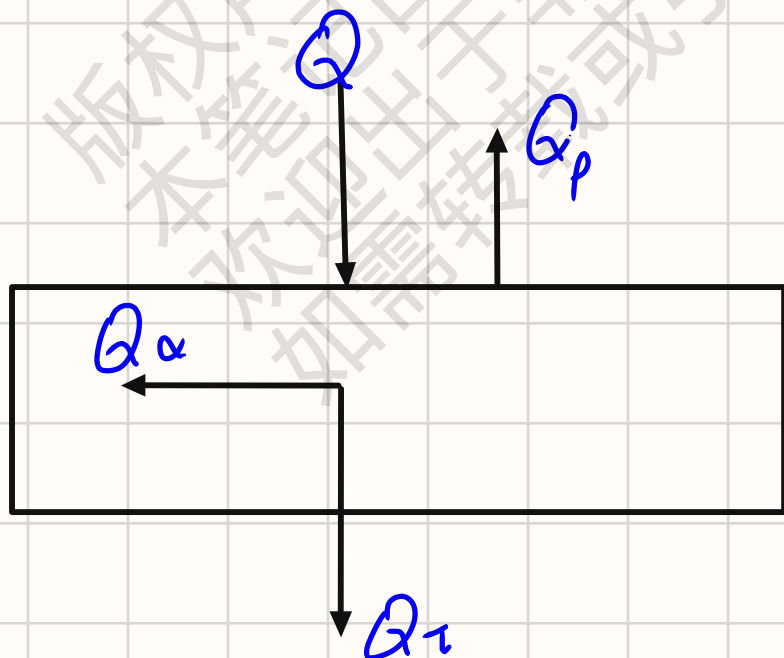
def. { 热辐射:
辐射传热:

- 特点:
- ① 任何物体,只要温度高于0K,就会不停向周围空间发出热辐射
 - ② 可以在真空传播,可以穿过真空或低温区
 - ③ 伴随能量形式转变
 - ④ 具有强烈的方向性
 - ⑤ 辐射能与温度和波长均有关
 - ⑥ 近程及远程效应
 - ⑦ 换热不再与 $T_{\infty} - T_m$ 成正比,而是与 $T_1^4 - T_2^4$ 成正比

热辐射具有电磁波的特性: $\lambda f = c$, $\lambda \sim 10^1 - 10^2 \mu m$

热辐射理论上覆盖整个电磁波谱

- 太阳 (5800K): $0.2 \sim 2 \mu m$
- 可见光: $0.38 \sim 0.76 \mu m$
- 红外线: $0.76 \sim 25 \sim 1000 \mu m$



物体对热辐射的吸收、反射、穿透.

$$Q = Q_{\alpha} + Q_p + Q_{\tau} \quad \frac{Q_{\alpha}}{Q} + \frac{Q_p}{Q} + \frac{Q_{\tau}}{Q} = 1$$

$$\downarrow \quad \downarrow \quad \downarrow$$

$$\alpha + \rho + \tau = 1$$

大多数固体和液体,只涉及表面.

$$\tau = 0, \rho + \alpha = 1$$

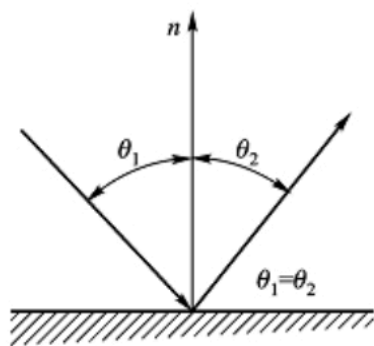
大量颗粒的气体,整个气体容积

$$\rho = 0, \alpha + \tau = 1$$

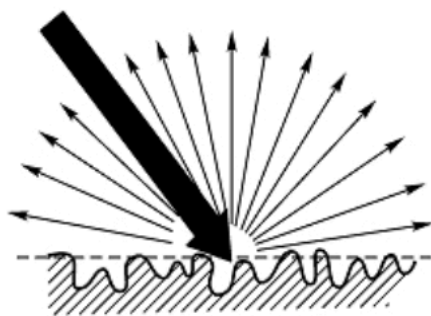
黑体 $\alpha = 1$ 镜体/白体 $\rho = 1$

透明体 $\tau = 1$ 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

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

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

Planck's Law 光谱辐射力 E_λ $W/m^3 = W/m^2 \cdot m$

$$E = \int_0^\infty E_\lambda d\lambda = \sigma T^4$$

“内规市”重

单位面积

单位波长

$$E_{b\lambda} = \frac{C_1 \lambda^{-5}}{e^{C_2/\lambda T} - 1}$$

$$\left\{ \begin{array}{l} C_1 = 3.742 \times 10^{16} W \cdot m^2 \\ C_2 = 1.4388 \times 10^{-2} W \cdot K \end{array} \right.$$

$\lambda: m$

$T: K$

Wien位移定理

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

黑体辐射函数

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

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

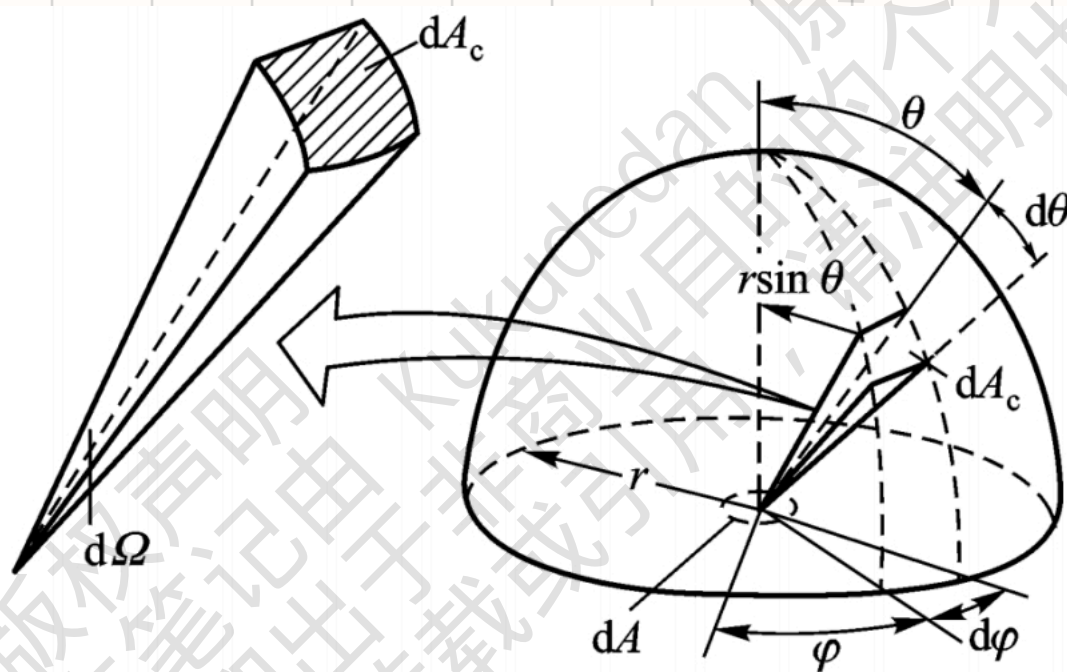
$$= \frac{1}{\sigma T^4} \left(\int_0^{\lambda_2} E_{b\lambda} d\lambda - \int_0^{\lambda_1} E_{b\lambda} d\lambda \right)$$

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

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

$$F_b(\lambda_1 \sim \lambda_2) = F_b(0 \sim \lambda_2) - F_b(0 \sim \lambda_1)$$

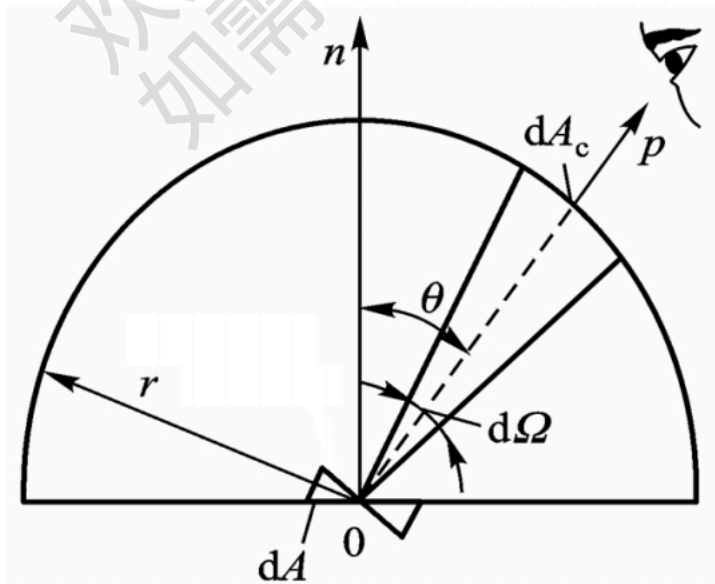
Lambert's Law



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

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

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



可见辐射面积: $dA \cos \theta$

定向辐射强度 $I(\theta, \varphi)$

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

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

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 黑体辐射法向方向最大, 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.

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

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

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

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

$$\text{定向辐射强度 } I(\theta) < I_{b\lambda}(\theta)$$

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

$$\text{金属表面} \quad \left\{ \begin{array}{l} 0 \sim 30^\circ, \epsilon(\theta) \approx \text{常数} \\ \epsilon(\theta) \text{ 随 } \theta \text{ 增大而增大, 接近 } 90^\circ \text{ 时急剧减小} \end{array} \right.$$

非金属 $\begin{cases} 0 \sim 60^\circ, \varepsilon(\theta) = \text{常数} \\ \text{然后随着}\theta\text{增大而急剧减小} \end{cases}$

金属反射率一般小于非金属

法向黑度 ε_n : 实际物体 $\varepsilon(\theta)$ 随 θ 变化很大

半球平均发射率 $\begin{cases} \text{高度抛光表面: } \varepsilon_n / \varepsilon = 1.2 \\ \text{粗糙表面: } \varepsilon_n / \varepsilon = 0.98 \\ \text{一般光滑表面: } \varepsilon_n / \varepsilon = 0.95 \end{cases}$ 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) $\begin{cases} \text{物体种类} \\ \text{物体表面温度} \\ \text{物体表面状况: 氧化? 光滑?} \end{cases}$

$\varepsilon_{\text{粗糙表面}} > \varepsilon_{\text{光滑面}}$ $\varepsilon_{\text{氧化面}} > \varepsilon_{\text{非氧化面}}$

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

8.4 实际物体的吸收比和基尔霍夫定律

实际物体的吸收特性 $\begin{cases} \text{投入辐射 } G: \\ \text{吸收比 } \alpha: \end{cases}$

$\alpha = \frac{\text{吸收的能量}}{\text{投入的能量 (投入辐射)}}$ $\begin{cases} \text{不仅取决于物体本身} \\ \text{还取决于投入辐射特性} \end{cases}$

光谱吸收比 α_λ $\begin{cases} \text{物体对某一特定波长的辐射所吸收的百分比} \\ \text{单色吸收比} \\ \text{实际物体的选择吸收的特性} \end{cases}$

两种处理方法 $\begin{cases} \text{灰体法} \\ \text{谱带模型法} \end{cases}$

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

基尔霍夫定律 (Kirchhoff) 定律.

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

漫射灰体的吸收与发射率间的关系:

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.

$\alpha \equiv \epsilon$ 漫射灰体表面.

版权声明
本笔记由 KukuDedan 原创/整理。与学习交流。
欢迎出于非商业目的的个人学习使用，请注明出处。
如需转载或引用，请注明出处。