

大学物理核心公式与考点汇总

浮萍

目录

1 热学	3
1.1 理想气体基本公式	3
1.2 速率分布函数	3
1.3 三种统计速率	3
1.4 分子动能与自由度	3
1.5 平均自由程与碰撞频率	4
1.6 热力学过程	4
1.6.1 热容相关	4
1.6.2 等值过程	4
1.7 热机与熵	4
1.7.1 例题参考	5
2 光学	5
2.1 半波损失	5
2.2 光的干涉	5
2.2.1 杨氏双缝干涉	5
2.2.2 薄膜干涉	5
2.3 光的衍射	6
2.3.1 单缝衍射（夫琅禾费）	6
2.3.2 光栅衍射	6
2.3.3 光学仪器分辨本领	6
2.4 光的偏振	6
2.4.1 马吕斯定律	6
2.4.2 布儒斯特定律	6
2.4.3 波片	6
2.4.4 例题参考	7

3 量子物理	7
3.1 早期量子论	7
3.1.1 黑体辐射	7
3.1.2 光电效应	7
3.1.3 康普顿效应	7
3.1.4 玻尔氢原子理论	7
3.1.5 德布罗意假设	7
3.2 量子力学基础	7
3.2.1 波函数	7
3.2.2 不确定关系	8
3.2.3 一维无限深方势阱	8
3.2.4 线性谐振子	8
3.2.5 氢原子量子数	8
3.2.6 例题参考	8

1. 热学

1.1. 理想气体基本公式

- 理想气体物态方程: $pV = \frac{m}{M}RT$
- 压强的微观表达式: $p = \frac{2}{3}n\left(\frac{1}{2}m_0\bar{v}^2\right) = \frac{2}{3}n\bar{\varepsilon}_{kt}$ (n 为单位体积分子数)
- 物态方程另一形式: $p = nkT$ ($k = \frac{R}{N_A}$ 为玻尔兹曼常量)

1.2. 速率分布函数

- 速率分布函数定义: $\frac{dN}{N_0} = f(v)dv$ 或 $f(v) = \frac{dN}{N_0 dv}$
- 麦克斯韦速率分布函数:

$$f(v) = 4\pi \left(\frac{m_0}{2\pi kT}\right)^{\frac{3}{2}} e^{-\frac{m_0 v^2}{2kT}} v^2$$

- 归一化条件: $\int_0^\infty f(v)dv = 1$

1.3. 三种统计速率

- 最概然速率: $v_p = \sqrt{\frac{2kT}{m_0}} = \sqrt{\frac{2RT}{M}}$
- 平均速率: $\bar{v} = \int_0^\infty vf(v)dv = \sqrt{\frac{8kT}{\pi m_0}} = \sqrt{\frac{8RT}{\pi M}}$
- 方均根速率: $\sqrt{\bar{v}^2} = \sqrt{\frac{3kT}{m_0}} = \sqrt{\frac{3RT}{M}}$ (其中 $\bar{v}^2 = \int_0^\infty v^2 f(v)dv = \frac{3kT}{m_0}$)

1.4. 分子动能与自由度

- 平均平动动能: $\bar{\varepsilon}_{kt} = \frac{1}{2}m_0\bar{v}^2 = \frac{3}{2}kT$
- 刚性分子自由度:

分子种类	平动自由度	转动自由度	总自由度 i
单原子分子	3	0	3
刚性双原子分子	3	2	5
刚性多原子分子	3	3	6

- 分子平均动能: $\bar{\varepsilon}_k = \frac{i}{2}kT$ (i 为总自由度)
- 理想气体内能: $E = \frac{m}{M} \frac{i}{2}RT$

1.5. 平均自由程与碰撞频率

- 平均自由程: $\bar{\lambda} = \frac{\bar{v}}{\bar{z}}$
- 碰撞截面: $\sigma = \pi d^2$ (d 为分子直径)
- 平均碰撞频率: $\bar{z} = \sqrt{2}\sigma\bar{v}n = \sqrt{2}\pi d^2\bar{v}n$ ($\bar{u} = \sqrt{2}\bar{v}$ 为平均相对速率)
- 平均自由程 (常用): $\bar{\lambda} = \frac{1}{\sqrt{2}\sigma n} = \frac{1}{\sqrt{2}\pi d^2 n} = \frac{kT}{\sqrt{2}\pi d^2 p}$

1.6. 热力学过程

1.6.1. 热容相关

- 摩尔定容热容: $C_{V,m} = (\frac{dQ}{dT})_V = \frac{dE}{dT} = \frac{i}{2}R$
- 摩尔定压热容: $C_{p,m} = (\frac{dQ}{dT})_p = \frac{dE}{dT} + R$
- 迈耶公式: $C_{p,m} = C_{V,m} + R$
- 比热容比: $\gamma = \frac{C_{p,m}}{C_{V,m}}$

1.6.2. 等值过程

- 等体过程:

$$Q_V = \Delta E = \frac{m}{M}C_{V,m}(T_2 - T_1)$$

- 等压过程:

$$W = p(V_2 - V_1), \quad \Delta E = \frac{m}{M}C_{V,m}(T_2 - T_1)$$

- 等温过程:

$$W = Q_T = \frac{m}{M}RT \ln \frac{V_2}{V_1} = \frac{m}{M}RT \ln \frac{p_1}{p_2}$$

- 绝热过程 (泊松公式):

$$TV^{\gamma-1} = C_2, \quad \frac{p^{\gamma-1}}{T^\gamma} = C_3, \quad pV^\gamma = C_1$$

$$W = \frac{1}{\gamma-1}(p_1V_1 - p_2V_2)$$

绝热线斜率: $(\frac{dp}{dV})_Q = -\gamma \frac{p}{V}$, 等温线斜率: $(\frac{dp}{dV})_T = -\frac{p}{V}$

1.7. 热机与熵

- 热机效率: $\eta = \frac{W}{Q_1} = 1 - \frac{Q_2}{Q_1}$
- 制冷系数: $\varepsilon = \frac{Q_2}{W} = \frac{Q_2}{Q_1 - Q_2}$
- 熵的统计意义: $S = k \ln \Omega$
- 熵变 (热力学): $dS = \frac{dQ}{T}$ (可逆过程)

- 熵差计算:

$$\Delta S = \frac{m}{M} C_{V,m} \ln \frac{T_2}{T_1} + \frac{m}{M} R \ln \frac{V_2}{V_1}$$

$$\Delta S = \frac{m}{M} C_{p,m} \ln \frac{T_2}{T_1} - \frac{m}{M} R \ln \frac{p_2}{p_1}$$

可逆绝热过程: $\Delta S = 0$

1.7.1. 例题参考

3、5、6、13、18、20（热学基础）；4、5、7、8、9、10、13、15、17、19、21（热力学过程）——《大学物理学（第五版）》王少杰

2. 光学

2.1. 半波损失

- 核心定义: 光从光疏介质射向光密介质的反射光, 相位突变 π (光程突变 $\lambda/2$)。
- 产生条件: 仅反射光、光疏 \rightarrow 光密介质、入射角非零。
- 干涉影响: 单束半波损失会反转干涉加强/减弱条件。
- 应用场景: 薄膜干涉、劈尖干涉、牛顿环。

2.2. 光的干涉

2.2.1. 杨氏双缝干涉

- 光程差: $\delta = r_2 - r_1 \approx \frac{xd}{D}$ (d 为缝间距, D 为缝到屏距离)
- 明纹条件: $\frac{xd}{D} = \pm k\lambda \rightarrow x = \pm k \frac{D\lambda}{d}$ ($k = 0, 1, 2, \dots$)
- 暗纹条件: $\frac{xd}{D} = \pm(2k-1)\frac{\lambda}{2} \rightarrow x = \pm(2k-1)\frac{D\lambda}{2d}$ ($k = 1, 2, 3, \dots$)
- 条纹间距: $\Delta x = \frac{D\lambda}{d}$

2.2.2. 薄膜干涉

等倾干涉 光程差: $\delta = 2e\sqrt{n_2^2 - n_1^2 \sin^2 i} + \frac{\lambda}{2}$ ($n_1 < n_2$, 半波损失修正)

- 明纹: $2e\sqrt{n_2^2 - n_1^2 \sin^2 i} = (k - \frac{1}{2})\lambda$ ($k = 1, 2, 3, \dots$)
- 暗纹: $2e\sqrt{n_2^2 - n_1^2 \sin^2 i} = k\lambda$ ($k = 0, 1, 2, \dots$)

等厚干涉（劈尖） 空气劈尖光程差: $\delta = 2e + \frac{\lambda}{2}$

- 明纹: $2e = (2k-1)\frac{\lambda}{2}$ ($k = 1, 2, 3, \dots$)
- 暗纹: $2e = k\lambda$ ($k = 0, 1, 2, \dots$), 棱边为零级暗纹
- 条纹间距: $L = \frac{\lambda}{2\theta}$ (θ 为劈尖角)

牛顿环 光程差: $\delta = 2e + \frac{\lambda}{2}$, 几何关系: $e \approx \frac{r^2}{2R}$ (R 为透镜曲率半径)

- 明环半径: $r_k = \sqrt{(k - \frac{1}{2})\lambda R}$ ($k = 1, 2, 3, \dots$)
- 暗环半径: $r_k = \sqrt{k\lambda R}$ ($k = 0, 1, 2, \dots$)
- 曲率半径测量: $R = \frac{d_{k+m}^2 - d_k^2}{4m\lambda}$ (d 为暗环直径)

2.3. 光的衍射

2.3.1. 单缝衍射 (夫琅禾费)

- 最大光程差: $\Delta = a \sin \theta$ (a 为缝宽, θ 为衍射角)
- 暗纹条件: $a \sin \theta = \pm k\lambda$ ($k = 1, 2, 3, \dots$)
- 明纹条件: $a \sin \theta = \pm(2k + 1)\frac{\lambda}{2}$ ($k = 1, 2, 3, \dots$)
- 中央明纹半角宽度: $\theta_0 \approx \frac{\lambda}{a}$, 线宽度: $\Delta x_0 = 2f \frac{\lambda}{a}$ (f 为透镜焦距)
- 相对光强: $\frac{I}{I_0} = \left(\frac{\sin \alpha}{\alpha}\right)^2$ ($\alpha = \frac{\pi a \sin \theta}{\lambda}$)

2.3.2. 光栅衍射

- 光栅常量: $d = a + b$ (a 为缝宽, b 为刻痕宽)
- 光栅方程 (主极大): $d \sin \varphi = \pm k\lambda$ ($k = 0, 1, 2, \dots$)
- 缺级条件: $k = \pm \frac{d}{a} k'$ ($k' = 1, 2, 3, \dots$, 同时满足单缝暗纹)

2.3.3. 光学仪器分辨本领

- 瑞利判据: 最小分辨角 $\delta\theta = 1.22 \frac{\lambda}{d}$ (d 为孔径)
- 分辨本领: $R = \frac{1}{\delta\theta} = \frac{d}{1.22\lambda}$

2.4. 光的偏振

2.4.1. 马吕斯定律

- 自然光通过偏振片: $I_1 = \frac{I_0}{2}$
- 线偏振光通过检偏器: $I_2 = I_1 \cos^2 \alpha$ (α 为偏振方向夹角)

2.4.2. 布儒斯特定律

- 起偏振角: $\tan i_0 = \frac{n_2}{n_1}$ (此时反射光为线偏振光, $i_0 + r = 90^\circ$)

2.4.3. 波片

- 相位差: $\Delta\varphi = \frac{2\pi}{\lambda}(n_o - n_e)d$ (n_o 、 n_e 为 o 光/e 光折射率)
- 四分之一波片: $\Delta\varphi = (2k + 1)\frac{\pi}{2}$, 光程差 $\delta = (2k + 1)\frac{\lambda}{4}$
- 半波片: $\Delta\varphi = (2k + 1)\pi$, 光程差 $\delta = (2k + 1)\frac{\lambda}{2}$, 振动面旋转 2α

2.4.4. 例题参考

干涉: 8、9、11、13、16、18、19、20; 衍射: 23、24、25、26、28; 偏振: 32、33、36、38、40——《大学物理学(第五版)》王少杰

3. 量子物理

3.1. 早期量子论

3.1.1. 黑体辐射

- 斯特藩-玻尔兹曼定律: $M_0(T) = \sigma_0 T^4$
- 维恩位移定律: $\lambda_m T = b$

3.1.2. 光电效应

- 光子能量: $\varepsilon = h\nu$
- 爱因斯坦方程: $h\nu = \frac{1}{2}mv_m^2 + A_0$ (A_0 为逸出功)
- 光子动量: $p = \frac{h\nu}{c} = \frac{h}{\lambda}$

3.1.3. 康普顿效应

- 波长改变量: $\Delta\lambda = \lambda' - \lambda = \frac{h}{m_0 c}(1 - \cos\theta) = \frac{2h}{m_0 c} \sin^2 \frac{\theta}{2}$
- 康普顿波长: $\lambda_C = \frac{h}{m_0 c}$

3.1.4. 玻尔氢原子理论

- 角动量量子化: $L = mvr = n\hbar$ ($n = 1, 2, 3, \dots$, $\hbar = \frac{h}{2\pi}$)
- 轨道半径: $r_n = a_0 n^2$ (a_0 为玻尔半径)
- 能级: $E_n = -\frac{13.6}{n^2}$ eV ($n = 1$ 时 $E_1 = -13.6$ eV)

3.1.5. 德布罗意假设

- 物质波波长: $\lambda = \frac{h}{p} = \frac{h}{mv}$
- 非相对论近似: $\lambda = \frac{h}{\sqrt{2m_0 E_k}}$ (E_k 为动能)
- 电子波长(加速电压 U): $\lambda = \frac{1.226}{\sqrt{U}}$ nm

3.2. 量子力学基础

3.2.1. 波函数

- 概率密度: $w = |\Psi|^2 = \Psi^* \cdot \Psi$
- 归一化条件: $\iiint_{-\infty}^{+\infty} |\Psi|^2 dx dy dz = 1$
- 波函数条件: 单值、有限、连续

3.2.2. 不确定关系

- 坐标-动量: $\Delta x \Delta p_x \geq \frac{\hbar}{2}$
- 时间-能量: $\Delta E \cdot \Delta t \geq \frac{\hbar}{2}$

3.2.3. 一维无限深方势阱

- 波函数: $\Psi_n = \sqrt{\frac{2}{a}} \sin \frac{n\pi x}{a}$ (a 为势阱宽度)
- 能量本征值: $E_n = \frac{n^2 \hbar^2}{8ma^2} = \frac{n^2 \pi^2 \hbar^2}{2ma^2}$ ($n = 1, 2, 3, \dots$)

3.2.4. 线性谐振子

- 能量本征值: $E_n = (n + \frac{1}{2})\hbar\omega$ ($n = 0, 1, 2, \dots$)
- 基态能量: $E_0 = \frac{1}{2}\hbar\omega$

3.2.5. 氢原子量子数

- 主量子数: $n = 1, 2, 3, \dots$ (决定能量)
- 角量子数: $l = 0, 1, \dots, n - 1$, 角动量 $L = \sqrt{l(l+1)}\hbar$
- 磁量子数: $m_l = 0, \pm 1, \dots, \pm l$, $L_z = m_l\hbar$
- 自旋量子数: $s = \frac{1}{2}$, 自旋磁量子数 $m_s = \pm \frac{1}{2}$, $S_z = \pm \frac{1}{2}\hbar$

3.2.6. 例题参考

早期量子论: 2、4、7、8、12、14、17、18; 量子力学: 19、20、21、22、26、27——
《大学物理学(第五版)》王少杰