大物 II (下) 公式 by gMr



恒定磁场

毕萨定理

•
$$dec{B}=rac{\mu_0}{4\pi}\cdotrac{I\,dec{l} imesec{e}_r}{r^2}$$

真空磁导率 $\mu_0=4\pi imes10^{-7}N\cdot A^{-2}$

常见电流形式

- 导线
 - 直导线

$$B = \frac{\mu_0 I}{4\pi a} (\cos \theta_1 - \cos \theta_2)$$

。 无限长直导线

$$\blacksquare B = \frac{\mu_0 I}{2\pi a}$$

若P在I延长线上则无磁场

- 载流圆线圈
 - 完整圆环

$$B = \frac{\mu_0 I}{2R}$$

○ 一段圆弧

$$B = \frac{\mu_0 I}{2R} \cdot \frac{\phi}{2\pi}$$

• 螺线管

 $B = \mu n I$, n 为单位长度线圈匝数

运动电荷

$$\bullet \ \ \, \vec{B} = \frac{\mu_0}{4\pi} \cdot \frac{q\vec{v} \times \vec{e_r}}{r^2}$$

磁场的高斯定理

$$ullet \Phi_m = \oint_S ec{B} \cdot dec{S} = 0$$

电流产生的磁感应线既没有起始点,也没有终止点,即磁场线既没有源头,也没有尾闾证明磁场是无源场

安培环路定理

• 无磁介质

$$\oint_L ec{B} \cdot dec{l} = \mu_0 \sum_L I_i$$

• 有磁介质

$$\begin{split} & \diamondsuit \vec{H} = \frac{\vec{B}}{\mu_0} - \vec{M} \\ & \oint_L \vec{H} \cdot d\vec{l} = \sum_L I_i \\ & \boxminus \vec{B} = \mu_0 \mu_r \vec{H} = \mu \vec{H} \end{split}$$

证明磁场是有旋场

洛伦兹力

- ullet $ec{F}=qec{v} imesec{B}$
- v 和 B 垂直时

$$R = \frac{mv}{Bq}$$

$$T = \frac{2\pi m}{Bq}$$

安培力

- $ullet \ dec F = Idec l imes ec B$
- 磁矩 $ec{P_m} = ISec{e_n}$
- 磁力矩 $ec{M_m} = ec{P_m} imes ec{B}$

电磁感应

磁通量

- $\bullet \quad \Phi = \vec{B} \cdot \vec{S}$
- 全通量 $\Psi=N\Phi$

法拉第电磁感应定律

•
$$\varepsilon = -\frac{d\Phi}{dt} = -\int_S \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \cdot d\vec{S}$$

多匝时看做多个电源串联,所以乘N

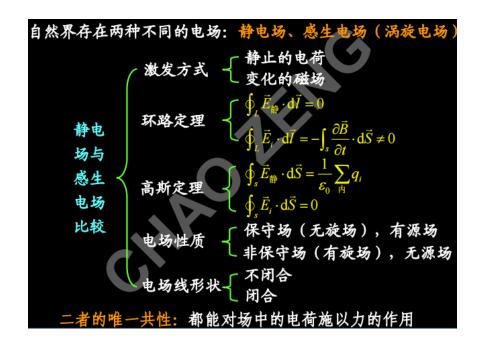
动生电动势

•
$$\varepsilon = \int_a^b (\vec{v} \times \vec{B}) \cdot d\vec{l}$$

感生电动势

• 感生电场的环路定理

$$arepsilon = \oint_L ec{E}_i \cdot dec{l} = -rac{d\Phi}{dt} = -\int_S rac{\partial ec{B}}{\partial t} \cdot dec{S}$$



自感

- $N\Phi=\Psi=LI$, L 为线圈自感系数,单位 $\mathrm{H}($ 亨利, $\mathrm{Wb/a})$
- $\varepsilon = -L \frac{dI}{dt}$

互感

- $\Psi_{21}=MI_1, \Psi_{12}=MI_2$,M 为互感系数,单位 $\mathrm{H}($ 亨利, $\mathrm{Wb/a})$
- $\varepsilon_{21} = -M \frac{dI_1}{dt}, \varepsilon_{12} = -M \frac{dI_2}{dt}$

 Ψ_{21} 表示是 1 对 2 的,即后面的对前面的。

电感储能公式

$$\bullet \ \ W = \frac{1}{2}LI^2$$

磁场能量密度

•
$$w = \frac{1}{2} \frac{B^2}{\mu} = \frac{1}{2} BH$$

麦克斯韦电磁场理论基础

• 位移电流

$$egin{aligned} I_D &= rac{d\Phi_D}{dt} = \int_S rac{dec{D}}{dt} \cdot dec{S} \end{aligned}$$

$$\begin{aligned} D &= arepsilon E \end{aligned}$$

• 麦克斯韦方程组

$$\begin{split} \oint_S \vec{D} \cdot d\vec{S} &= \sum_{S \nmid 1} q_f \\ \oint_L \vec{E} \cdot d\vec{l} &= - \int_S \frac{\partial \vec{B}}{\partial t} \cdot d\vec{S} \\ \oint_S \vec{B} \cdot d\vec{S} &= 0 \\ \oint_L \vec{H} \cdot d\vec{l} &= \int_S (\vec{j}_c + \frac{\partial \vec{D}}{\partial t}) \cdot d\vec{S} \end{split}$$

气体动理论

理想气体

• 状态方程

$$pV = rac{M}{\mu}RT$$

普适气体常数 $R=8.31J\cdot mol^{-1}\cdot K^{-1}$

M 为气体质量, μ 为气体摩尔质量, $\frac{M}{\mu}$ 其实就是气体摩尔数

另一种形式:

$$\label{eq:norm} \diamondsuit{n} = \frac{N}{V}, k = \frac{R}{N_A}$$

$$p = nkT$$

N 为分子总个数,n 为单位体积分子个数

玻耳兹曼常量 $k=1.38 imes 10^{-23} J\cdot K^{-1}$

• 压强公式

$$p=rac{1}{3}nm\overline{v^2}=rac{2}{3}n\overline{arepsilon_t}$$
其中 $\overline{arepsilon_t}=rac{1}{2}m\overline{v^2}$ 为 气体平均平动动能

• 温度的统计意义

$$\left. egin{aligned} p = rac{2}{3} n \overline{arepsilon_t} \ p = n k T \end{aligned}
ight\} \implies \overline{arepsilon_t} = rac{3}{2} k T$$

• 标准状态

$$T_0=273.2K, p_0=1.013 imes 10^5 Pa$$

能量按自由度分配的统计规律

• 能量按自由度均分定理

在温度为 T 的平衡态下,物质(气体、液体和固体)分子的每一个自由度都具有相同的平均动能,其值为 $\frac{1}{2}kT$

总自由度为 i 的分子: $\overline{arepsilon_k} = rac{i}{2}kT$

自由度表格:

分子种类	平动自由度 t	转动自由度 r	总自由度 $i=t+r$
单原子分子	3	0	3
刚性双原子分子	3	2	5
刚性三原子以上分子	3	3	6

注意,任何分子的平均平动动能都是 $\frac{3}{2}kT$

• 理想气体的内能

不考虑势能

$$E=rac{M}{\mu}rac{i}{2}RT=rac{i}{2}pV$$

• 方均根速率

$$\sqrt{\overline{v^2}} = \sqrt{rac{3kT}{m}}$$

速率分布函数

• 定义

在速率 v 附近 单位速率区间 内的分子数占总分子数的 百分比 称为速率分布函数

$$f(v) = rac{dN}{Ndv}$$

dN/N 表示单个分子速率取值在 $v\sim v+dv$ 区间内的概率

f(v) 表示单个分子速率取值在速率 v 附近单位速率间隔内的概率

麦克斯韦速率分布函数

• 三种特征速率

1. 最概然速率

$$v_p = \sqrt{rac{2kT}{m}}$$

2. 平均速率

$$ar{v} = \sqrt{rac{8kT}{\pi m}}$$

3. **方均根速率**

$$\sqrt{\overline{v^2}} = \sqrt{rac{3kT}{m}}$$

玻耳兹曼能量分布律

• 无外力场, 动能分布的规律

$$f(arepsilon_k) = rac{2}{\sqrt{\pi}} (kT)^{-3/2} \cdot arepsilon_k^{1/2} \cdot e^{-rac{arepsilon_k}{kT}}$$

式子没 dio 用,玻尔兹曼分布与 **负指数因子** $-\frac{\varepsilon_k}{kT}$ 成正比,按照统计分布,分子总是 **优先占据低能量的状态** ,即分子处于低能量状态的概率大。

- 有外力场
 - 分子数密度按势能分布

$$n=n_0\cdot e^{-rac{arepsilon_p}{kT}}$$

。 分子数密度按高度分布

$$n=n_0\cdot e^{-rac{mgz}{kT}}$$

等温气压公式

$$p=p_0\cdot e^{-rac{mgz}{kT}}$$

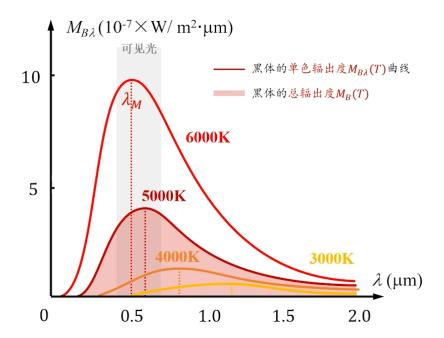
气体分子平均碰撞频率及平均自由程

不知道考不考,待我先做一遍往年题。

疑似不考。那没事了。

量子力学

黑体



• 单色辐出度

$$M_{\lambda}(T) = rac{dM_{\lambda}}{d\lambda}$$

• 辐出度

$$M_\lambda = \int_0^{+\infty} M_\lambda(T) \, d\lambda$$

• 斯特藩-玻耳兹曼定律

$$M_B(T)=\int_0^{+\infty}M_{B\lambda}(T)\,d\lambda=\sigma T^4$$

其中 $\sigma=5.67 imes10^{-8}W\cdot m^{-2}\cdot K^{-4}$

• 维恩位移定律

$$T\lambda_m = b$$
 , λ_m 为峰值波长
其中 $b = 2.897 imes 10^{-3} m \cdot K$

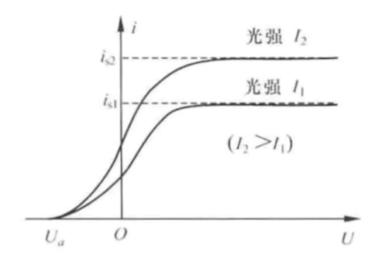
- 普朗克公式
 - 能量量子假设

$$\varepsilon = h\nu$$

普朗克常数 $h=6.63 imes10^{-34}J\cdot s$

具体公式不会,不考,反正完美符合辐出度曲线

光电效应



• 饱和电流 i_S

 $i_S \propto I$, I 为光强

• 遏止电压 U_a

$$eU_a=rac{1}{2}mv_m^2$$

与 光强 无关,与光的频率 ν 成线性关系

$$U_a = K\nu - U_0$$

• 截止频率 ν_0 (红限频率)

 $u < \nu_0$ 时无光电效应发生

$$\nu_0 = \frac{U_0}{K}$$

• 瞬时响应

光照开始到发射光电子,弛豫时间不超过 $10^{-9}s$

- 光的波粒二象性 (爱因斯坦光子理论)
 - 。 光子能量

$$\varepsilon = h\nu$$

。 光子质量

$$m=rac{arepsilon}{c^2}=rac{h
u}{c^2}$$

○ 光子动量

$$p = mc = \frac{h\nu}{c} = \frac{h}{\lambda}$$

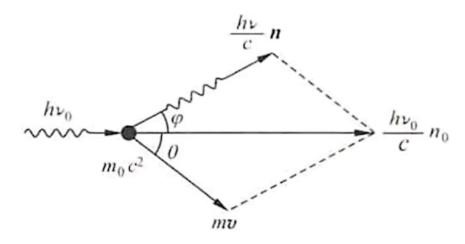
其中 h 为普朗克常量, c 为光速, ν 为光波频率, λ 为光波波长

• 光电效应方程

$$h
u=rac{1}{2}mv_m^2+A$$

逸出功 $A=h
u_0$,**仅与材料有关**

康普顿效应



• 康普顿效应

X射线经散射物质后发生散射,行进方向改变了 φ ,但:

- 1. 散射光线包含波长为 $\lambda,\lambda+\Delta\lambda$ 的两种射线,波长偏移量 $\Delta\lambda$ **与物质无关,与角度** φ **有关**
- 2. 不同散射物质只能引起散射线的 **组成差异** , 原子量越大的散射物质 , 原波长的光线越强 , 偏 移波长的光线越弱
- 康普顿散射公式

$$\Delta \lambda = \frac{2h}{m_0 c} {\rm sin}^2(\frac{\varphi}{2})$$

康普顿效应遵守动量守恒和能量守恒

氢原子光谱

• 里德伯公式

$$rac{1}{\lambda} = R\left(rac{1}{m^2} - rac{1}{n^2}
ight)$$

其中里德伯常量 $R=1.097 \times 10^{-7} m^{-1}$; m 为线系标识; n 为谱线标识, n>m

巴耳末系 m=2

• 氢原子理论

1. 定态假设: 电子只能处于不连续的特定轨道上

2. 量子化条件: 电子的角动量只能取特定值的整数倍

$$L=mvr=n(rac{h}{2\pi})$$
 ,其中 $\hbar=rac{h}{2\pi}$ 为约化普朗克适量

3. 频率条件: 电子在定态之间跃迁时才会发射一个光子或吸收一个光子

$$u = rac{|E_n - E_m|}{h}$$

○ 能量

基态能量
$$E_1=-13.6eV$$

激发态能量 $E_n=rac{E_1}{n^2}$

$$r_n = n^2 r_1$$

实物粒子的波粒二象性

• 德布罗意波 (物质波)

$$\circ E = mc^2 = h\nu$$

海森堡不确定性原理

由于波动性, 粒子以一定的概率在空间出现——粒子在任一时刻不具有确定的位置。

• 坐标与动量不确定性

$$\Delta x \cdot \Delta p_x \geq rac{\hbar}{2}$$

• 能量与时间不确定性

$$\Delta E \cdot \Delta t \geq rac{\hbar}{2}$$

不确定量的含义:该量可能的上下限之差,计算时需要注意

波函数

$$\Psi(ec{r},t) = \Psi_0 e^{-rac{i}{\hbar}(Et-ec{r}\cdotec{p})} = \Psi_0 \exp[-rac{i}{\hbar}(Et-ec{r}\cdotec{p})]$$

 $|\Psi(\vec{r},t)|^2$ 为概率密度,表示任一时刻 t 在空间某处单位体积内出现粒子的概率

- 波函数应满足的条件
 - 1. 单值、有限、连续
 - 2. 归一化条件

$$\iiint |\Psi(\vec{r},t)|^2 \, dx dy dz = 1$$

学不会一点,知道概率密度是平方应该就行了吧

薛定谔方程

这真的诗人学的??????????

但是貌似只考一维无限深势阱

• 一维定态薛定谔方程

$$rac{d^2\Psi(x)}{dx^2} + rac{2m}{\hbar^2}(E-U)\Psi(x) = 0$$

不知道考不考, 我选择背一下

• 一维无限深势阱

$$U(x)=egin{cases} 0, & 0 < x < a \ +\infty, & x=0 ext{ or } x=a \end{cases}$$
 $\Psi(x)=egin{cases} \sqrt{rac{2}{a}}\sinrac{n\pi x}{a}, & 0 < x < a \ 0, & x \leq 0 ext{ or } x \geq a \end{cases}$ $E_n=n^2rac{h^2}{8ma^2}$, $n=1$ 为基态能

氢原子的量子理论

• 能量量子化

$$E_n = rac{1}{n^2} E_1, (n = 1, 2, \cdots, n)$$
 (主量子数)

• 角动量量子化

$$L=\sqrt{l(l+1)\hbar}, (l=0,1,2,\cdots,n-1)$$
 (角量子数)

• 角动量空间量子化

角动量 \vec{L} 在外磁场方向 Z 的投影

$$L_z = m_l \hbar, (m_l = 0, \pm 1, \pm 2, \cdots, \pm l)$$
 (磁量子数)

电子的能量主要取决于 **主量子数** n ,**角量子数** l 决定了 电子绕核运动的角动量的大小, **磁量子数** m_l 决定了电子绕核运动的角动量的 z 轴分量

根据我观察这边公式不考

电子自旋, 四个量子数

电子自旋

电子除了轨道运动,还存在一种 自旋运动

。 电子自旋角动量大小

$$S=\sqrt{s(s+1)}\hbar=rac{\sqrt{3}}{2}\hbar,(s=rac{1}{2})$$

 \circ S 在外磁场方向的投影

$$S_z=m_s\hbar, (m_s=\pmrac{1}{2})$$

- 四个量子数
 - 1. 主量子数 n

大体上决定了电子能量

范围: 正整数任选

2. **角量子数** *l*

决定电子的轨道角动量大小,对能量有稍许影响

范围: 0 到 n-1 任选

3. 磁量子数 m_l

决定电子轨道角动量在外磁场方向上的分量

范围: 0 到 l 任选, 可正负

4. 自旋磁量子数 m_s

决定电子自旋角动量在外磁场上的分量

范围: $\pm \frac{1}{2}$

公式好像也不需要,需要记的只有四个量子数的范围

原子系统的壳层结构

• 泡利不相容原理

一个原子中,不能有两个或两个以上的电子处于 **完全相同的量子态** ,即不能具有一组 **完全相同的量子数** (n,l,m_l,m_s)

• 能量最小原则

原子处于正常状态时,每个电子都趋向占据可能的 最低能级

○ 徐光宪定则

能级的高低由 (n+0.7l) 的值来决定



愿 Einstein 和 Tesla 保佑大物高分捏