1 经典力学 1

1 经典力学

1.1 前置知识

质点系的动能为

$$T = \frac{1}{2}m_i \mathbf{v}_i^2 = \frac{1}{2}m_i (\mathbf{v}_i - \mathbf{V} + \mathbf{V})^2$$
$$= \frac{1}{2}m_i \mathbf{v}_i'^2 + \frac{1}{2}m_i \mathbf{V}^2 + m_i \mathbf{v}_i' \cdot \mathbf{V}.$$

欲消除交叉项,只需

$$m_i (\boldsymbol{v}_i - \boldsymbol{V}) \cdot \boldsymbol{V} = \left(\boldsymbol{p} - \sum m_i \boldsymbol{V} \right) \cdot \boldsymbol{V} = 0, \quad \boldsymbol{V} = \frac{m_i \boldsymbol{v}_i}{\sum m_i}.$$

从而有

$$T = T_{\text{frame}} + \sum T_i'. \tag{1}$$

质点系的角动量为

$$\begin{split} \boldsymbol{L} &= \sum m_i \boldsymbol{r}_i \times \boldsymbol{v}_i = \sum m_i \left(\boldsymbol{r}_i - \boldsymbol{R} \right) \times \left(\boldsymbol{v}_i - \boldsymbol{V} \right) \\ &+ \sum m_i \boldsymbol{R} \times \boldsymbol{v}_i + \underbrace{\sum m_i \left(\boldsymbol{r}_i - \boldsymbol{R} \right) \times \boldsymbol{V}}^0. \end{split}$$

因此

$$L = L_{\text{frame}} + \sum L'_{i}$$
. (2)

完全相同的道理有

$$p = p_{\text{frame}} + \sum p_i'. \tag{3}$$

1 经典力学 2

1.2 中心力场问题

1.2.1 二体问题

由(1)二体问题之动能在质心系可表示为

$$\begin{split} T &= \frac{1}{2} m_1 \dot{\boldsymbol{r}}_1^2 + \frac{1}{2} m_2 \dot{\boldsymbol{r}}_2^2 \\ &= \frac{1}{2} m_1 \left(\frac{m_2}{m_1 + m_2} \dot{\boldsymbol{r}} \right)^2 + \frac{1}{2} m_2 \left(\frac{m_1}{m_1 + m_2} \dot{\boldsymbol{r}} \right)^2 \\ &= \frac{1}{2} \frac{m_1 m_2}{m_1 + m_2} \dot{\boldsymbol{r}}^2 = \frac{1}{2} \mu \boldsymbol{r}^2. \end{split}$$

1.3 刚体力学

1.3.1 刚体自由度

为确定一个刚体的状态,只需其中三个点的坐标,且满足约束

$$r_{12} = c_{12}, \quad r_{23} = c_{23}, \quad r_{13} = c_{13}.$$

故总的自由度为 9-3=6。亦可以理解为 3 个自由度用于指定刚体一参考点的坐标,2 个自由度用于指定一参考矢量的方向,1 个自由度约束刚体在此矢量方向上的旋转。

考虑坐标变换(基矢量的变换)

$$\mathbf{i}_i' = \cos \theta_{ij} \mathbf{i}_j.$$

并且注意由 $x_i' = i_i' \cdot x$, 立刻有

$$x_i' = \cos \theta_{ij} x_i$$
.

1.4 刚体的运动方程

1.4.1 Euler 方程

可以在刚体中寻找一参考点,使运动方程的求解分为平动与纯转动两部分。若选择质心作参考点,则恰可由

$$\dot{m p} = \sum m F_i, \quad \dot{m L} = m N$$

2 基本概念 3

分别求解参考点的运动与刚体绕参考点的转动。在刚体上一固定点或质心 建立(空间)惯性参考系,

$$\left(\frac{\mathrm{d}\boldsymbol{L}}{\mathrm{d}t}\right)_{s} = \boldsymbol{N}.$$

对于刚体的内秉坐标系,有

$$\left(\frac{\mathrm{d}\boldsymbol{L}}{\mathrm{d}t}\right)_{s}=\left(\frac{\mathrm{d}\boldsymbol{L}}{\mathrm{d}t}\right)_{b}+\boldsymbol{\omega}\times\boldsymbol{L}=\boldsymbol{N}.$$

注意 $L = I\omega$, 展开各分量有

$$\begin{split} I_1 \dot{\omega}_1 - \omega_2 \omega_3 \left(I_2 - I_3 \right) &= N_1, \\ I_2 \dot{\omega}_2 - \omega_3 \omega_1 \left(I_3 - I_1 \right) &= N_2, \\ I_3 \dot{\omega}_3 - \omega_1 \omega_2 \left(I_1 - I_2 \right) &= N_3. \end{split}$$

上述方程亦可由拉格朗日方程导出。

1.4.2 刚体的自由转动

不受力的刚体质心保持静止或匀速直线运动,因此不妨以质心为参考点。

2 基本概念

2.1 Stein-Gerlach 实验

银原子经过非均匀磁场,由于自旋的作用,在 z 方向上受力

$$F_z = \frac{\partial}{\partial z} \left(\boldsymbol{\mu} \cdot \boldsymbol{B} \right) = \mu_z \frac{\partial}{\partial z} B_z.$$

若 μ_z 服从经典物体之分布,则银原子应当形成连续带状。然而实验结果为分立二点,相应角动量为 $\pm\hbar/2$ 。

可以通过这一装置筛选 S_z+ 自旋之原子,筛选结果之 S_x+ 与 S_x- 均分。若再筛选出其中 S_x+ 者,则 S_z+ 与 S_z- 均分而非仅有 S_z+ 。

这一情形与极化光类似,只需将 S_z ± 看作 x 方向与 y 方向极化,而 S_x ± 看作旋转半直角后的 x' 与 y' 方向极化。通过与极化光的类比,可猜测

$$|S_x;\pm\rangle = \pm \frac{1}{\sqrt{2}} |S_z;+\rangle + \frac{1}{\sqrt{2}} |S_z;-\rangle,$$

2 基本概念

再类比圆偏振光,即

$$\boldsymbol{E} = E_0 \left(\frac{1}{\sqrt{2}} \hat{\boldsymbol{x}} \cos + \frac{1}{\sqrt{2}} \hat{\boldsymbol{y}} \sin \right).$$

并写作复指数形式,可得

$$|S_y;\pm\rangle = \frac{1}{\sqrt{2}} |S_z;+\rangle \pm \frac{i}{\sqrt{2}} |S_z;-\rangle,$$

2.2 动力学

注意到对任何可观测量 Q,

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\langle Q\rangle = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\left\langle \Psi|Q\Psi\right\rangle = \left\langle \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\Psi \bigg|Q\Psi\right\rangle + \left\langle \Psi \bigg|\frac{\partial}{\partial t}Q\Psi\right\rangle + \left\langle \Psi \bigg|Q\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\Psi\right\rangle.$$

借助 Schrödinger 方程替换 $\frac{d}{dt}\Psi$, 立刻有

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t}\langle Q\rangle = \frac{i}{\hbar}\langle [H,Q]\rangle + \langle \frac{\partial}{\partial t}Q\rangle. \tag{4}$$

4

分别令 Q = x 与 Q = p 可得 Ehrenfest 定理。

2.3 不确定性原理

记
$$f = (\hat{A} - \langle A \rangle) \Psi$$
, $g = (\hat{B} - \langle B \rangle) \Psi$, 则

$$\sigma_A^2 \sigma_B^2 = \langle f | f \rangle^2 \langle g | g \rangle^2 \ge |\langle f | g \rangle|^2 \ge (\operatorname{Im} \langle f | g \rangle)^2 = \left(\frac{1}{2i} \left(\langle f | g \rangle - \langle g | f \rangle\right)\right)^2.$$

再注意

$$\langle f|g\rangle = \langle \hat{A}\hat{B}\rangle - \langle A\rangle\langle B\rangle, \quad \langle g|f\rangle = \langle \hat{B}\hat{A}\rangle - \langle A\rangle\langle B\rangle.$$

立即可得

$$\sigma_A^2 \sigma_B^2 \ge \left(\frac{1}{2i} \langle [A, B] \rangle\right)^2.$$

由(4)可得

$$\sigma_E \sigma_Q \ge \frac{\hbar}{2} \left| \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}t} \langle Q \rangle \right|.$$

即能量-时间不确定性原理(下式中 Δt 为 $\langle Q \rangle$ 变化一标准差之时间)

$$\Delta E \Delta t \ge \frac{\hbar}{2}.$$

3 三维空间的量子力学

3.1 分离变量

以 $\Psi = XYZ$ 分离变量可得三维无限深方势井等价于三个一维之和

$$E = \frac{\pi^2 \hbar^2 \left(n_x^2 + n_y^2 + n_z^2 \right)}{2ma^2}.$$
 (5)

对于中心对称势的情形,设 $\Psi = RY$ 并注意

$$\nabla^2 = \frac{1}{r^2} \frac{\partial}{\partial r} \left(r^2 \frac{\partial}{\partial r} \right) + \frac{1}{r^2} \frac{1}{\sin \theta} \frac{\partial}{\partial \theta} \left(\sin \theta \frac{\partial}{\partial \theta} \right) + \frac{1}{r^2} \frac{1}{\sin^2 \theta} \left(\frac{\partial^2}{\partial^2 \phi} \right).$$

立刻有

$$\begin{split} \frac{1}{R}\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}r}\left(r^2\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}r}R\right) - \frac{2mr^2}{\hbar^2}\left(V\left(r\right) - E\right) &= l\left(l+1\right),\\ \frac{1}{Y}\left(\frac{1}{\sin\theta}\frac{\partial}{\partial\theta}\left(\sin\theta\frac{\partial}{\partial\theta}Y\right) + \frac{1}{\sin^2\theta}\frac{\partial^2}{\partial^2\phi}Y\right) &= -l\left(l+1\right). \end{split}$$

4.1 Drude 模型

4.1.1 基本假设

Drude 假定金属价电子可自由活动而原子实不动,通常每个原子贡献 1 或 2 个电子,也有高达 5 个者,相应的自由电子密度在 0.91×10^{22} cm⁻³到-24.7 × 10^{22} cm⁻³之间,电子半间距为 2 至 3 个 Bohr 半径。尽管与理想气体的间距相去甚远且电荷间作用较大,Drude 仍采用理想气体模型处理电子。

- 1. 电子间无相互作用(独立电子假设)以及电子与离子间无相互作用(自由电子假设)。前者在多数情形下成立,后者则需要修正。
- 2. 模型还电子的碰撞归为与离子间的碰撞而非电子间的碰撞。
- 3. 模型还假设了电子的平均碰撞频率为 🗓。
- 4. 且电子的碰撞维持着导体的热平衡。

4.1.2 直流电

设电阻率 ρ , 自由电子密度 n, 则

$$E = \rho j, \quad j = -nev.$$

存在电场时, v 与电阻率 σ 可计算为

$$v = -\frac{eE\tau}{m}, \quad j = \left(\frac{ne^2\tau}{m}\right)E, \quad \sigma = \frac{1}{\rho} = \left(\frac{ne^2\tau}{m}\right).$$
 (6)

若采用经典的 $\frac{1}{2}mv^2 = \frac{3}{2}k_BT$,并借助上式估计平均自由时间,所得平均自由程与原子间距相近。然而,这样估计的速度与实际相去甚远,而与 τ 相关的物理量如今也大都弃用。

对于电场随时间变化的情形,注意 $\mathrm{d}t$ 内电子碰撞的概率仅为 $\mathrm{d}t/\tau$,忽略得

$$\mathbf{p}(t+dt) = \mathbf{p}(t) - \frac{dt}{\tau}\mathbf{f} + \mathbf{f}dt + O(dt)^{2}.$$

$$\dot{\mathbf{p}} = -\frac{\mathbf{p}}{\tau} + \mathbf{f}.$$
(7)

7

未碰撞电子之贡献为二阶项,故得径直忽略之。由上式可见碰撞之结果与摩擦类似。

在 Hall 效应中, 施加磁场 H, 则磁阻

$$\rho\left(H\right) = \frac{E_x}{j_x}$$

与 H 无关。

借助(7)或直接由 Lorentz 力带入平衡方程,可得 Hall 系数

$$R_H = \frac{E_y}{j_x H} = -\frac{1}{ne}.$$

此结果对碱金属符合较好,对其他金属有相当偏差。日后需要考虑 $\omega_{c}\tau$ 的影响,即磁场导致电子在自由程内的圆周运动。

4.1.3 交变电场

假定交变电场 $\mathbf{E} = \mathbf{E}_0 e^{-i\omega t}$ 并带入(7), 则

$$-i\omega \boldsymbol{p} = -\frac{\boldsymbol{p}}{\tau} - e\boldsymbol{E}.$$

立刻有

$$oldsymbol{j}_0 = -rac{neoldsymbol{p}}{m} = rac{(ne^2/n)\,oldsymbol{E}}{1/ au - i\omega}.$$

可将电导率表示为

$$\sigma = \frac{\sigma_0}{1 - i\omega\tau}, \quad \sigma_0 = \frac{ne^2\tau}{m}.$$

上式忽略了磁场的 Lorentz 力效应,因其数量级可忽略不计。然而假设电场在空间中均匀分布确有不妥,但只要电场的波长 $\lambda \gg \ell$ (ℓ 为平均自由程), $j=\sigma E$ 仍适用。在此基础上,由 Maxwell 方程,

$$abla imes
abla imes
abl$$

亦即

$$-\nabla^2 \mathbf{E} = \frac{\omega^2}{c^2} \epsilon \mathbf{E}, \quad \epsilon = 1 + \frac{4\pi i \sigma}{\omega}.$$

对高频电场 $\omega \tau \gg 1$ (紫外光仍然满足波长和频率同时足够高),

$$\sigma \approx -\frac{\sigma_0}{i\omega\tau}, \quad \epsilon = 1 - \frac{\omega_p^2}{\omega^2}, \quad \omega_p^2 = \frac{4\pi n e^2}{m}.$$
 (8)

若 $\omega_p < \omega$ 则电场指数衰减,电磁波无法通过,反之亦然。 借助(6)表达 τ ,借助 r_s 表达 n,可得对于一般金属,

$$\omega_p \tau = 1.6 \times 10^2 \, \mathrm{cm}^2 \mathrm{m} \Omega \left(\frac{r_s}{a_0} \right)^{\frac{3}{2}} \left(\frac{1}{\rho} \right) \gg 1.$$

从(8)出发还可以类似地推导紫外光穿过的频率阈值,与实际大体相符。

此外,对于 $\omega_p = \omega$ 的情形,可预期内电场与外电场同步等振幅振荡,故电荷密度亦应当有此种震荡。实际上,若此种震荡成立,由

$$\nabla \cdot \mathbf{j} = -\dot{\rho} = i\omega\rho, \quad \nabla \cdot \mathbf{E} = \nabla \cdot \mathbf{j}/\sigma = 4\pi\rho,$$

可得与 $\omega_p = \omega$ 相合的

$$4\pi i\sigma = -\omega$$
.

电荷的震荡亦可以通过使电子与背景偏离距离 d 获得,相应 $\sigma = nde$, $E = 4\pi\sigma$,其产生的电场导致对于内部电荷有如下震荡

$$m\ddot{d} = -e \cdot 4\pi\sigma = 4\pi ne^2 d$$
.

4.1.4 热导率

热流满足方程 $\boldsymbol{j}^q=-\kappa\nabla T$,其中 κ 为热导率。Wiedemann-Franz 定律表明, $\kappa/\sigma T$ 近似为 Lorenz 常数 $2.44\times 10^{-8}\,\mathrm{W}\Omega/\mathrm{K}^2$ 。假定电子贡献主要热能,则一维下两电子以反方向运动导致

$$j^{q} = \frac{1}{2} nv \left(\mathcal{E} \left(T \left(x - v\tau \right) \right) - \mathcal{E} \left(T \left(x + v\tau \right) \right) \right) = nv^{2} \tau \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}T} \mathcal{E} \cdot \left(-\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}x} T \right).$$

注意三维下 $\langle v_x^2 \rangle = \frac{1}{3} \langle v^2 \rangle$ 且 $c_V = n \frac{d}{dT} \mathcal{E}$, 故

$$\boldsymbol{j}^q = \frac{1}{3}v^2 \tau c_V \left(-\nabla T\right), \quad \sigma = \frac{1}{3}v^2 \tau c_V = \frac{1}{3}\ell v c_V.$$

对于理想气体, $c_V = \frac{3}{2}nk_B$, $\frac{1}{2}mv^2 = \frac{3}{2}k_BT$, 故

$$\frac{\kappa}{\sigma T} = \frac{\frac{1}{3}c_V m v^2}{ne^2 T} = \frac{3}{2} \left(\frac{k_B}{e}\right)^2 = 1.11 \times 10^{-8} \,\text{W}\Omega/\text{K}^2.$$

上述处理之不完善之处在于假定了电子碰撞后的速度完全随机分布,因而产生一常数量级的误差 [1]。

9

4.1.5 温差电与模型缺陷

考虑高温处的电子运动速度更快, 热传导将伴随电子密度的重新分布, 导致电势差,其大小近似为

$$\boldsymbol{E} = Q\nabla T.$$

其中 Q 为 Seeback 系数。仿照前开论述,有

$$v_Q = \frac{1}{2} \left(v \left(x - v\tau \right) - v \left(x + v\tau \right) \right) = -\tau v \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}x} v = -\tau \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}x} \frac{v^2}{2}.$$

考虑三维情形且与电场速度平衡,有

$$\boldsymbol{v}_Q = -\frac{\tau}{6} \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}T} v^2 \cdot \nabla T = -\boldsymbol{v}_E = \frac{e\boldsymbol{E}\tau}{m}.$$

从而

$$Q = -\frac{\frac{\tau}{6} \frac{d}{dT} m v^2}{e \tau} = -\frac{k_B}{2e} = -0.43 \times 10^{-4} \,\text{V/K}.$$

与实际值相差约 2 个数量级。

Sommerfeld 模型

4.2.1 基本假设

假定电子服从 Fermi-Dirac 分布,即

$$f(v) = \frac{(m/\hbar)^3}{4\pi^3} \frac{1}{\exp((\frac{1}{2}mv^2 - k_BT_0)/k_BT) + 1},$$

其中 T_0 由归一化条件确定,通常为上千度。不同于 Maxwell-Boltzmann 分 布的指数下降, f 先平缓维持常数后阶梯骤降至零。

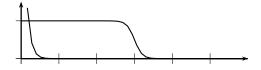


图 1: Fermi-Dirac 分布与 Maxwell-Boltzmann 分布对比

Sommerfeld 模型与 Drude 模型几乎唯一的不同之处仅在于分布函数。

10

4.2.2 近零度基态

假定电子分布在立方导体中, $L=V^{1/3}$,并且不妨假设导体的三对相对面被粘贴 1 ,因此

$$\psi\left(\boldsymbol{r}+L\hat{\boldsymbol{x}}\right)=\psi\left(\boldsymbol{r}\right).$$

参考(5)可得²

$$\psi \propto e^{i \mathbf{k} \cdot \mathbf{r}}, \quad \mathbf{k} = \frac{2\pi \mathbf{n}}{L}, \quad E = \frac{\hbar^2 \mathbf{k}^2}{2m}, \quad \mathbf{p} = \hbar \mathbf{k}.$$

设 Fermi 面半径 k_F ,则(考虑电子自旋导致二重简并)可包含的电子数为(n 为自由电子密度, $n=3/(4\pi r_{\circ}^3)$)

$$N = 2\left(\frac{4\pi k_F^3}{3}\right) / (2\pi/L)^3 = \frac{k_F^3}{3\pi^2}V = nV, \quad \boxed{n = \frac{k_F^3}{3\pi^2}}.$$
 (9)

立即可得

$$k_F = \frac{3.63 \,\text{Å}^{-1}}{r_s/a_0}, \quad v_F = \frac{\hbar k_F}{m} = \frac{4.2 \times 10^8 \,\text{cm/s}}{r_s/a_0}, \quad E_F = \frac{\hbar^2 k_F^2}{2m} = \frac{50.1 \,\text{eV}}{\left(r_s/a_0\right)^2}.$$

总能量

$$E = 2 \int_{0}^{k=k_F} \frac{\hbar^2}{2m} k^2 \cdot 4\pi k^2 d^3 n = \frac{4\pi\hbar^2}{5m} k_F^5 \cdot \left(\frac{L}{2\pi}\right)^3 = \frac{\hbar^2 k_F^2}{10\pi^2 m} V.$$

对应平均每个电子的能量为

$$\mathcal{E} = \frac{E}{N} = \frac{E}{V} \frac{V}{N} = \frac{3}{10} \frac{\hbar^2 k_F^2}{m} = \frac{3}{5} E_F.$$

满足 $k_BT_F=\mathcal{E}$ 的温度 T_F 成为 Fermi 温度,大小为 $1\times 10^5\,\mathrm{K}$ 量级。 考虑简并压强

$$P = -\frac{\partial}{\partial V}E \propto -\frac{\partial}{\partial V}k_F^2 \propto -\frac{\partial}{\partial V}V^{-2/3} = \frac{2}{3}\frac{E}{V}.$$

体积模量

$$B = -V \frac{\partial}{\partial V} P \propto V^{-5/3} = \frac{5}{3} P = \frac{10}{9} \frac{E}{V} = \frac{2}{3} n E_F = \left(\frac{6.13}{r_s/a_0}\right)^5 10^{10} \frac{\text{dynes}}{\text{cm}^2}.$$

对碱金属拟合较好,对稀土金属可得到正确数量级。

 $^{^{2}}$ [2] 在此处与 [3] 有所不同,导致 [2] 要限制诸 k>0,并最终引入 1/8 因子与此处的 2^{3} 相符。

4.2.3 Fermi-Dirac 分布

考虑经典的 Maxwell-Boltzmann 分布,有(F为 Helmholtz 自由能)

$$P_{N}\left(E\right) = \frac{e^{-E/k_{B}T}}{\sum e^{-E_{\alpha}^{N}/k_{B}T}} = \frac{e^{-E/k_{B}T}}{e^{-F_{N}/k_{B}T}}.$$

其中 E^N_α 表示 N 个粒子的组合态中第 α 能级的能量。存在一个粒子处于能级 i 的概率为

$$f_i^N = \sum P_N \left(E_\alpha^N \right) = 1 - \sum P_{N+1} \left(E_\alpha^{N+1} - \mathcal{E}_i \right)$$
$$= 1 - e^{(\mathcal{E}_i - \mu)/k_B T} \sum P_N \left(E_\alpha^{N+1} \right).$$

求和对所有 i 能级被占据的组合态进行, $\mu = F_{N+1} - F_N$ 为化学势。对于充分大的 N, N+1 个粒子的组合态与 N 个粒子的相比能量分布相差无几,故 $P_N\left(E_{\alpha}^N\right) \sim P_N\left(E_{\alpha}^{N+1}\right)$,

$$f_i^N = 1 - e^{(\mathcal{E}_i - \mu)/k_B T} f_i^N, \quad f_i^N = \frac{1}{e^{(\mathcal{E}_i - \mu)/k_B T} + 1}.$$

 f_i^N 为处在 i 能级的平均粒子数,化学势由归一化条件 $\sum_i f_i^N = N$ 给出。

4.2.4 热容

求解恒容比热容,考虑

$$c_V = \left(\frac{\partial u}{\partial T}\right)_V, \quad u = \frac{U}{V}, \quad U = 2\sum E_{\mathbf{k}} f\left(E_{\mathbf{k}}\right) = 2\int \frac{L^3}{\left(2\pi\right)^3} E_{\mathbf{k}} f\left(E_{\mathbf{k}}\right).$$

立即有(并借助相似方法算出 n)

$$u = \frac{1}{4\pi^3} \int E_{\mathbf{k}} f(E_{\mathbf{k}}) d\mathbf{k}, \quad n = \frac{1}{4\pi^3} \int f(E_{\mathbf{k}}) d\mathbf{k}.$$

注意 $E = \hbar^2 k^2 / 2m$, $k^2 = 2mE/\hbar^2$, $dk = m/\hbar^2 \left(2mE/\hbar^2\right)^{-1/2} dE$,

$$\int \frac{1}{4\pi^{3}} F\left(E\left(\boldsymbol{k}\right)\right) \, \mathrm{d}\boldsymbol{k} = \int_{0}^{\infty} \frac{m}{\hbar^{2} \pi^{2}} \sqrt{\frac{2mE}{\hbar^{2}}} F\left(E\right) \, \mathrm{d}E = \int_{0}^{\infty} g\left(E\right) F\left(E\right) \, \mathrm{d}E.$$

借助(9)可得(这一因子也被称作能级密度)

$$g\left(E\right) = \frac{m}{\hbar^{2}\pi^{2}}\sqrt{\frac{2mE}{\hbar^{2}}} = \frac{3}{2}\frac{n}{E_{F}}\sqrt{\frac{E}{E_{F}}}, \quad \boxed{g\left(E_{F}\right) = \frac{mk_{F}}{\hbar^{2}\pi^{2}} = \frac{3}{2}\frac{n}{E_{F}}}.$$

分离出 g 的好处在于无关电子假设仅仅在 g 的具体形式上起了作用——分布函数 f 对于有相互作用的粒子也是成立的。

通过分部积分,设 G' = g,记 $x = (E - \mu)/k_BT$, $dx = dE/k_BT$,

$$\int_{0}^{\infty}g\left(E\right)f\left(E\right)\,\mathrm{d}E = -\int_{0}^{\infty}G\left(E\right)f'\left(E\right)\,\mathrm{d}E, \quad f'\left(E\right) = -\frac{1}{k_{B}T}\frac{e^{x}}{\left(e^{x}+1\right)^{2}}.$$

注意当 $\mu \gg k_B T$, $x_{E=0} \sim -\infty$, 积分可写为

$$I = \int_{-\infty}^{\infty} G(x) \frac{e^x}{(e^x + 1)^2} dx = \sum_{n} \frac{1}{n!} G^{(n)}(0) \int_{-\infty}^{\infty} \frac{x^n e^x}{(e^x + 1)^2} dx.$$

对于奇数的 n, 上述积分为零。对于偶数的 n,

$$\int_{-\infty}^{\infty} \frac{x^n e^x}{(e^x + 1)^2} dx = \int_{-\infty}^{\infty} \frac{x^s}{e^x} \left(1 - e^{-x} + e^{-2x} - \dots \right) dx$$
$$= 2n! \sum_{k} \frac{(-1)^{k+1}}{k^n} = 2n! \left(1 - 2^{1-n} \right) \zeta(n).$$

$$I = \sum_{2|n} 2G^{(n)}(0) \left(1 - 2^{1-n}\right) \zeta(n) = \int_0^{\mu} g(E) dE + \frac{\pi^2 (k_B T)^2}{6} g''(0) + \cdots$$

参考文献

- [1] Stephen J.Blundell and Katherine M.Blundell. 热物理概念——热力学与统计物理学. 清华大学出版社, 2015.
- [2] David J.Griffiths. 量子力学概论. 机械工业出版社, 2009.
- [3] Ashcroft, Mermin. Solid State Physics. 世界图书出版社, 2007.