Statistical Physics

Lime

2019年3月17日

1 热力学基本规律

1.1 热力学三定律

热力学第零定律: 温度具有传递性,温度存在。 热力学第一定律 $\mathrm{d}U=\mathrm{d}Q+\mathrm{d}W=\mathrm{d}Q-P\mathrm{d}V$ 热力学第二定律 $\mathrm{d}Q< T\mathrm{d}S \implies \mathrm{d}U< T\mathrm{d}S-P\mathrm{d}V$ 。

1.2 状态方程

体胀系数 α

 $\alpha = \frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial T} \right)_{p}$

压强系数 β

 $\beta = \frac{1}{p} \left(\frac{\partial p}{\partial T} \right)_V$

等温压缩系数 κ_T

$$\kappa_T = -\frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial p} \right)_T$$

三者关系:

$$\alpha = \kappa_T \beta p, \quad \left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_V = \frac{\alpha}{\kappa_T}$$

理想气体状态方程: pV = nRT, pV = NkT, $p = n_0kT$

考虑分子斥力 (nb) 和引力 $\left(\frac{an^2}{V^2}\right)$ 或通过平均场近似可得到 Van der Waals 方程: $\left(p+\frac{an^2}{V^2}\right)(V-nb)=nRT$ 将物态方程位力展开得到 Onnes 方程: $p=\left(\frac{nRT}{V}\right)\left[1=\frac{n}{V}B\left(T\right)+\left(\frac{n}{V}\right)^2C\left(T\right)+\cdots\right]$, 低温引力显著,B<0。

简单固体液体: $V\left(T,p\right)=V_0\left(T_0,0\right)\left[1+\alpha\left(T-T_0\right)-\kappa_T p\right],\quad \alpha=\frac{1}{V}\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_p,\;\kappa_T=-\frac{1}{V}\left(\frac{\partial V}{\partial p}\right)_T$ 顺磁性固体: $M=\frac{C}{T}H$ (居里定律)或 $M=\frac{C}{T-\theta}H$.

1 热力学基本规律
 2

1.3 温度定义

由第零定律,存在一个函数 f(p,V),使得当两个可以交换热量的体系平衡时, $f(p_1,V_1)=f(p_2,V_2)$,称 $\theta=f(p,V)$ 为经验温度,经验温度的零点可以任意定义。

利用卡诺热机 $1 - \eta = \frac{Q_1}{Q_2}$ 关系,由于卡诺热机效率仅与温度有关,因此 $1 - \eta = f(\theta_1, \theta_2) = \frac{Q_1/Q_3}{Q_2/Q_3} = \frac{f(\theta_1, \theta_3)}{f(\theta_2, \theta_3)}$ 。观察后发现可以取 $f(\theta_1, \theta_2) = \frac{T_2}{T_1}$. T 即为绝对温标。

1.4 热容

焦耳定律: 理想气体内能只是温度的函数,即 $\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_T=0$,由于 H=U+nRT, H 也只是温度的函数。 $C=\frac{\mathrm{d}Q}{\mathrm{d}T}$,

$$C_p = \left(\frac{\partial Q}{\partial T}\right)_p = \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_p = T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_p = \frac{\mathrm{d}H}{\mathrm{d}T}($$
理想气体)

$$C_V = \left(\frac{\partial Q}{\partial T}\right)_V = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V = T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_V = \frac{\mathrm{d}U}{\mathrm{d}T}($$
理想气体 $)$

迈耶公式
$$C_p - C_V = T\left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_V \left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_p = \frac{\mathrm{d}(H-U)}{\mathrm{d}T} = \frac{VT\alpha^2}{\kappa_T} = nR$$

1.5 几个常见过程

准静态过程: 气体外界做功 $\mathrm{d}W = -p\mathrm{d}V$ 。对磁性体系 $\mathrm{d}W = H\mathrm{d}M$,对电学体系 $\mathrm{d}W = E\mathrm{d}P$,化学反应粒子数变化 $\mathrm{d}W = \mu\mathrm{d}N$,一般地, $\mathrm{d}W = \sum Y_i\mathrm{d}y_i$,即做功为外参量 y_i 与广义力 Y_i 之乘积。

绝热过程: 无热量交换,有能量交换,等熵,气体可以做功,在 p-V 图上比反比例函数陡。绝热过程的状态方程为 $pV^{\gamma}=const,\; TV^{\gamma-1}=const,\; \frac{p^{\gamma-1}}{T^{\gamma}}=const,\; (\gamma=C_p/C_V,\; C_V+NK_B=C_p)$

等温过程:有能量转化,理想气体内能保持不变,在p-V图上是反比例函数。

等压过程: dH = dU + pdV = dQ

等容过程: dH = dU + Vdp, dU = dQ

1.6 几个常见体系

孤立体系: 无能量, 物质交换, 无体积变化。

封闭体系: 无物质交换。

开放体系: 有物质交换。

1.7 四个热力学基本量

体积 V

压强 p

温度 T 理想气体内能只与温度有关。

热 dQ = TdS

熵 S 对于可逆过程,熵 S 是一个态函数,积分与路径无关;对于绝热过程中,熵永不减少。 $\mathrm{d}S=\frac{\mathrm{d}Q}{T},\ S=\frac{3}{2}Nk\mathrm{ln}\ \left(pV^{5/3}\right)+$

2 均匀物质的热力学性质

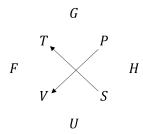
3

const, $S = k \ln \omega$ T, P, S, V 中只有两个独立变量。

2 均匀物质的热力学性质

2.1 四个势函数

记忆: Good Physicists Have Studied Under Very Fine Teacher. 按首字母顺序画出下图, 势函数紧挨着的两个量是 d 里面的,若箭头指出则为正,箭头指入则为负。



2.2 气体的节流过程和绝热膨胀过程

获得低温的方法主要有节流过程和绝热膨胀过程;节流过程前后气体的温度发生了变化,这个效应称之为:焦耳一汤姆孙效应;对于理想气体,节流过程前后温度不变。

2.3 磁介质热力学

 $\mathrm{d}W = V\mathrm{d}\left(\frac{1}{2}\mu_0H^2 + \mu_0VH\mathrm{d}M\right)$,若体系只有磁介质,没有磁场, $\mathrm{d}W = \mu_0VH\mathrm{d}M$. 与气体之间有代换关系: $p \to -\mu_0H$, $V \to m$. 热容 $C_H = T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_H$. 居里定律 $m = \frac{CV}{T}H$.

3 单元系的相变

1、孤立系统达到平衡态的时候,系统的熵处于极大值状态,这是孤立系统平衡态的判据;如果极大值不止一个,则当系统处于较小的极大值的时候,系统处于亚稳平衡态。

- 2. 孤立系统处在稳定平衡态的充要条件是: $\Delta S < 0$; 等温等容系统处在稳定平衡态的充要条件是: $\Delta F > 0$; 等温等压系统处在稳定平衡态的充要条件是: $\Delta G > 0$ 。
- 3、当系统对于平衡状态而发生某种偏离的时候,系统中将会自发地产生相应的过程,直到恢复系统的平衡。
- 4、开系的热力学基本方程: $dU = TdS pdV + \mu dn$
- 5、单元系的复相平衡条件: $T^{\alpha} = T^{\beta}$, $p^{\alpha} = p^{\beta}$, $\mu^{\alpha} = \mu^{\beta}$
- 6、汽化线、熔解线与升华线的交点称为三相点,在三相点固、液、气三相可以平衡共存。
- 7、单元系三相共存时, $\begin{cases} T^{\alpha}=T^{\beta}=T^{\gamma}=T_{0}\\ \\ p^{\alpha}=p^{\beta}=p^{\gamma}=p_{0}\\ \\ \mu^{\alpha}\left(T,p\right)=\mu^{\beta}\left(T,p\right)=\mu^{\gamma}\left(T,p\right) \end{cases}$,即三相 (α,β,γ) 的温度、压强和化学势必须相等。

4 多元系的复相平衡和化学平衡

- 1、多元系是由含有两种或两种以上化学组分组成的系统,在多元系既可以发生相变,也可以发生化学变化。
- 2、在系统的 T 和 p 不变时,若各组元的摩尔数都增加 λ 倍,系统的 V,U,S 也应增加 λ 倍。
- 3、多元系的热力学基本方程: $dU = TdS pdV + \sum \mu_i dn_i$
- 4、吉布斯关系: $SdT Vdp + \sum n_i d\mu_i = 0$
- 5、多元系的复相平衡条件:整个系统达到平衡的时候,两相中各组元的化学势必须分别相等,即 $\mu_i^{\alpha} = \mu_i^{\beta}$ 。
- 6、化学反应(所有的反应物和生成物都在同一相): $\sum \nu_i A_i = 0$; 其化学平衡条件为: $\sum \nu_i \mu_i = 0$.
- 7、道尔顿分压定律:混合理想气体的压强等于各组元的分压之和,即 $p = \sum p_i$.
- 8、理想气体在混合前后的焓值相等,所以理想气体在等温等压下混合过程中与外界没有热量交换。
- 9、偏摩尔体积、偏摩尔内能和偏摩尔熵:

$$V = \sum n_i \left(\frac{\partial V}{\partial n_i}\right)_{T,p,n_j} = \sum n_i \nu_i$$

$$U = \sum n_i \left(\frac{\partial U}{\partial n_i}\right)_{T,p,n_j} = \sum n_i u_i$$

$$S = \sum n_i \left(\frac{\partial S}{\partial n_i}\right)_{T,p,n_j} = \sum n_i s_i$$

物理意义:在保持温度(T)、压强(p) 和其他组元 (n_j) 摩尔数不变的条件下,每增加 1 mol 的第 i 组元物质,系统体积(或内能、熵)的增量。

- 10、混合理想气体的物态方程: $pV = RT \sum n_i$, 由此可得摩尔分数 $\frac{p_i}{p} = \frac{n_i}{\sum n_i} = x_i$ 。
- 11、混合理想气体的吉布斯函数 $G = \sum n_i \mu_i = \sum n_i RT \left[\phi_i + \ln \left(x_i p\right)\right]$,混合理想气体的内能 $U = \sum n_i \left(\int c_{\nu i} dT + u_{i0}\right)$ (混合理想气体的内能等于分内能之和),混合理想气体的熵 $S = \sum n_i \left[\int \frac{c_{pi}}{T} dT R \ln \left(x_i p\right) + s_{i0}\right]$.

5 近独立粒子的最概然分布

5.1 宏观态与微观态

宏观态: 体积, 温度等。

微观态: 经典力学下是每个粒子的速度,位置。量子力学下是每个粒子的量子数。

6 BOLTZMANN 统计 5

等概率原理(统计物理基本假定):系统处于一个平衡态时,有确定的宏观态,但其微观态有多种可能。等概率原理表明, 其各个微观态出现的概率相等。

5.2 压强定义 (*x* 方向)

把粒子分为速度为 $v_1, v_2...$ 的许多类,每类有 N_i 个粒子. 时间 dt 内共有 $\sum_{v_x>0} Av_{ix} dt \frac{N_i}{V}$ 个粒子撞击表面,产生冲量为 $dI = \sum_{v_x>0} 2mv_{ix} \cdot Av_{ix} dt \frac{N_i}{V} = F_x dt$ 因此

$$\begin{split} P_x &= \frac{F_x}{A} = \sum_{v_x>0} 2mv_{ix}^2 \frac{N_i}{V} \\ &= \frac{2m}{V} \sum_{v_x>0} N_i v_{ix}^2 \\ &= \frac{mN}{V} \sum \frac{N_i}{N} v_{ix}^2 \\ &= mN \sum \frac{v_{ix}^2}{N} \frac{N_i}{V} \\ &= mN \int \frac{v_x^2}{N} \mathrm{d}n = mN \int v_x^2 f\left(v\right) d\vec{v} \\ &= mN \overline{v_x^2} \end{split}$$

又由于 x, y, z 各向同性, $\overline{v_x^2} = \frac{1}{3}\overline{v^2}$, $P = \frac{1}{3}nm\overline{v^2}$.

6 Boltzmann 统计

6.1 Maxwell 分布

 $\int rac{v^2}{N} \mathrm{d}n = \int v^2 f\left(v
ight) dec{v}$ 代换将位形空间变换到相空间。

即为 Maxwell 分布:

$$f \operatorname{d} n\left(\vec{v}\right) N = f\left(\vec{v}\right) \operatorname{d} \vec{v} = \left(\frac{m}{2\pi k_B T}\right)^{3/2} \exp \left(-\frac{m v^2 / 2 + V\left(x\right)}{k_B T}\right) \operatorname{d} \vec{v}$$

6.2 理想气体的熵

Boltzmann 的方法:

定义
$$H_0 = \overline{\ln f} = \int f \ln f d\vec{v} = n \left\{ \ln \left[n \left(\frac{1}{2\pi m k T} \right)^{3/2} \right] - \frac{3}{2} \right\}$$
,又由于 $H = -\frac{S}{Vk}$,可以得到熵的定义:
$$S = -kVH_0 = \frac{3}{2}Nk\ln \left(pV^{5/3} \right) + const$$

Planck 的方法

一个系统最开始的状态总是不那么可几的(状态数较少),系统总是会逐渐趋向于一个最可几的(状态数最多)的状态。由于状态数 ω 随时间变化与熵 S 有高度的相似性,可以假设二者具有一个直接的关系 $S=f(\omega)$ 考虑相互独立的体系,熵具有可加性(广延量)。总的状态数为两个独立体系相乘。

$$S_{12} = S_1 + S_2, \quad \omega_{12} = \omega_1 \omega_2$$

因此

$$f(\omega_1\omega_2) = f(\omega_1) + f(\omega_2)$$

7 玻色统计和费米统计

两边对 ω_1 求导

$$\frac{\partial f\left(\omega_{1}\omega_{2}\right)}{\partial\omega_{1}\omega_{2}}\frac{\partial\omega_{1}\omega_{2}}{\partial\omega_{1}}=\frac{\partial f\left(\omega_{1}\omega_{2}\right)}{\partial\omega_{1}\omega_{2}}\omega_{2}=\frac{\partial f\left(\omega_{1}\right)}{\partial\omega_{1}}$$

再对 ω_2 求导

$$\frac{\partial f(\omega_1 \omega_2)}{\partial \omega_1 \omega_2} + \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\omega_2} \left(\frac{\partial f(\omega_1 \omega_2)}{\partial \omega_1 \omega_2} \right) \omega_2 = 0$$

$$\implies \frac{\partial f(\omega_1 \omega_2)}{\partial \omega_1 \omega_2} + \frac{\partial^2 f(\omega_1 \omega_2)}{\partial (\omega_1 \omega_2)^2} \omega_1 \omega_2 = 0$$

代入 $\omega = \omega_1 + \omega_2$

$$\frac{\partial f(\omega)}{\partial \omega} + \frac{\partial^2 f(\omega)}{\partial \omega^2} \omega = 0$$

积分后再代入 $f(\omega_1\omega_2) = f(\omega_1) + f(\omega_2)$ 约去常数后可得

$$S = f(\omega) = k_B \ln \omega$$

6.3 热力学基本方程

- 7 玻色统计和费米统计
 - 8 系综理论
 - 9 涨落理论