热力学基本规律

热力学四定律

热力学第零定律: 如果两个系统的每一个都与第三个系统 单独处于热平衡,则它们彼此也处于热平衡.

热力学第一定律 dU = dQ + dW. dW = -P dV =

 $F \, \mathrm{d}x = \sigma \, \mathrm{d}A = -m \, \mathrm{d}B.$

热力学第二定律 $dQ = T dS \implies dU = T dS - P dV$. 克劳修斯表述:不可能把热量从低温物体传到高温物体而 $pV^{\gamma}=const,\ TV^{\gamma-1}=const,\ p^{\gamma-1}_{T\gamma}=const,\ (\gamma=0)$

不引起其他变化; 克劳修斯等式与不等式

 $\frac{Q_1}{T_1} + \frac{Q_2}{T_2} \le 0, \sum_{i=1}^{n} \frac{Q_i}{T_i} \le 0$

完全变成有用的功而不引起其他变化;

另一种开氏表述:第二类永动机不可能造成的。

热力学第三定律: 绝对零度不能达到. 接近于绝对零度时 处于内平衡的一个系统中的所有反应发生时熵不变;

状态方程

体胀系数 α

$$\alpha = \frac{1}{V} (\frac{\partial V}{\partial T})_p$$

压强系数 β

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

等温压缩系数 κ_T

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

三者关系:

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

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 $(\frac{an^2}{V^2})$ 或通过平均场近似可 得到 Van der Waals 方程: $(p + \frac{an^2}{V^2})(V - nb) = nRT$. Van der Waals 气体的定容热容与理想气体相同.

将物态方程位力展开得到 Onnes 方程:

 $p = (\frac{nRT}{V}) \left[1 = \frac{n}{V} B(T) + (\frac{n}{V})^2 C(T) + \cdots \right],$ 低温引 力显著, B < 0, 高温斥力显著, B > 0.

简单固体液体:

 $V(T, p) = V_0(T_0, 0) [1 + \alpha(T - T_0) - \kappa_T p], \quad \alpha =$ $\frac{1}{V}(\frac{\partial V}{\partial T})_p, \ \kappa_T = -\frac{1}{V}(\frac{\partial V}{\partial p})_T$

顺磁性固体: $M = \frac{C}{T}H$ (居里定律) 或 $M = \frac{C}{T-\theta}H$.

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.

焦耳定律: 理想气体内能只是温度的函数, 即 $(\frac{\partial U}{\partial V})_T = 0$, 由于 H = U + nRT, H 也只是温度的函 数. $C = \frac{dQ}{dT}$,

$$C_{p} = (\frac{\partial Q}{\partial T})_{p} = (\frac{\partial H}{\partial T})_{p} = T(\frac{\partial S}{\partial T})_{p} = \frac{dH}{dT}($$
理想气体) = $\frac{3}{2}\frac{RR}{RR}$ | 日单位記

$$C_{V} = (\frac{\partial Q}{\partial T})_{V} = (\frac{\partial U}{\partial T})_{V} = T(\frac{\partial S}{\partial T})_{V} = \frac{dU}{dT}($$
理想气体) = $\frac{3}{2}nR$

$$(\frac{\partial C_{V}}{\partial V})_{T} = T(\frac{\partial^{2}p}{\partial T^{2}})_{V}, (\frac{\partial C_{p}}{\partial p})_{T} = -T(\frac{\partial^{2}V}{\partial T^{2}})_{p}$$

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

几个常见过程

准静态过程: 气体外界做功 dW = -p dV. 对磁性体系 dW = H dM, 对电学体系 dW = E dP, 化学反应粒子 数变化 $dW = \mu dN$, 一般地, $dW = \sum Y_i dy_i$, 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 $C_p/C_V, C_V + NK_B = C_p$

等温过程: 有能量转化, 理想气体内能保持不变, 在 开尔文(汤姆孙)表述:不可能从单一热源吸收热量使之 $\left| p-V \right|$ 图上是反比例函数. 1mol 理想气体等温膨胀吸热 $\Delta Q = RT \ln \frac{V_2}{V_2}$

等压过程: dH = dU + p dV = dQ

等容过程: dH = dU + V dp, dU = dQ

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.

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 = T dS

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.

 $dS = \frac{dQ}{T}, S = \frac{3}{2}Nk\ln(pV^{5/3}) + const, S = k\ln\omega.$ $S(Y,p) = \int_0^T \frac{C_p(T)}{T} dT$ 理想气体 $S = nC_{V,m} \ln T + nR \ln V + S_0 =$

 $nC_{p,m} \ln T - nR \ln p + S_0$

T, P, S, V 中只有两个独立变量.

均匀物质的热力学性质

空窖辐射

$$U=U(T,V)=Vu(T)=aVT^4$$

$$p=\frac{1}{3}u(T)$$

$$u=aT^4$$

$$S=\frac{4}{3}aT^3V$$
 绝热时熵不变: $T^3V=const, pV^{4/3}=const$
$$F=-\frac{1}{3}VT^4$$

$$H=\frac{4}{3}aVT^4$$
 $G=0$

能量密度与通量密度的关系: 斯特藩-玻尔兹曼定律:

$$J = \frac{1}{4}cu = \frac{1}{4}acT^4 = \sigma T^4, \sigma = 5.67 \times 10^{-8} W \cdot m^{-2} \cdot K^{-4}$$

吸收因数 α_{ω} (能量吸收百分比), 面辐射强度 e_{ω} (单位时 $\frac{1}{2}nR$ 问单位面积发射能量) 有基尔霍夫定律:

$$\frac{e_{\omega}}{\alpha_{\omega}} = \frac{c}{4}u(\omega, T)$$

黑体吸收因数 $\alpha_{\omega}=1$. 能完全吸收入射到表面上的所有 辐射, 平衡辐射也称黑体辐射.

四个势函数

$$U = Q + W \qquad dU = \begin{cases} C_V dT + \left[T(\frac{\partial}{\partial t}) \right] \\ \mu - C_V dT + \left[T(\frac{\partial}{$$

麦克斯韦:

$$-(\frac{\partial p}{\partial S})V = (\frac{\partial T}{\partial V})S$$

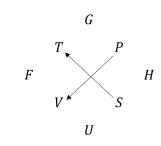
$$(\frac{\partial T}{\partial p})S = (\frac{\partial V}{\partial S})p$$

$$(\frac{\partial S}{\partial V})T = (\frac{\partial p}{\partial T})V$$

$$-(\frac{\partial S}{\partial p})T = (\frac{\partial V}{\partial T})p$$

$$(\frac{\partial S}{\partial n})T,V = -(\frac{\partial \mu}{\partial T})V,n$$

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.



吉布斯-亥姆霍兹方程

$$\begin{split} U &= F + TS = F - T \left(\frac{\partial F}{\partial T} \right)_V \\ H &= G + TS = G - T \left(\frac{\partial G}{\partial T} \right)_p \end{split}$$

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. 绝热节流过程是等焓过程.

节流制冷优缺点: 一定压强, 温度越低温度降落越大. 但 初始温度必须低于反转温度, 可先绝热预冷, 再节流冷却. 定义焦-汤系数:

$$\mu = (\frac{\partial T}{\partial n})_H = \frac{V}{C_n}(T\alpha - 1)$$

磁介质热力学

 $dW = V d(\frac{1}{2}\mu_0 H^2 + \mu_0 V H dM)$, 若体系只有磁介质, 没有磁场, $dW = \mu_0 V H dM$. 与气体之间有代换关系: $p \to -\mu_0 H, \ V \to m$. 热容 $C_H = T(\frac{\partial S}{\partial T})_H$. 居里定律 $m = \frac{CV}{T}H$.

绝热条件下减少磁场, 磁介质温度将降低.

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: $dU = T dS p dV + \mu dn$
- 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 14. 理想溶液化学势 (亨利定点固、液、气三相可以平衡共存. 4) $\mu_i(T,p) = g_i(T,p) + g_i(T,p)$
- 7. 单元系三相共存时,

$$\left\{ \begin{array}{l} T^{\alpha}=T^{\beta}=T^{\gamma}=T_{0}\\ \\ p^{\alpha}=p^{\beta}=p^{\gamma}=p_{0} \\ \\ \mu^{\alpha}(T,p)=\mu^{\beta}(T,p)=\mu^{\gamma}(T,p)\\ \\ (\alpha,\beta,\gamma) \text{ 的温度、压强和化学势必须相等.} \end{array} \right.$$

- 8. 相变时 $L = T\Delta S$, $\frac{\mathrm{d}p}{\mathrm{d}T} = \frac{L}{T\Delta V}$, 对理想气体可简化 为 $\frac{1}{n}\frac{\mathrm{d}p}{\mathrm{d}T} = \frac{L}{BT^2}$.
- 9. 相变时 T, p 不变, 相变潜热 $L = H_m$.

多元系的复相平衡和化学平衡

多元系

- 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. 若 $f(\lambda x_i) = \lambda^m f(x_i)$, 称 f 为 m 次齐函数, 满足 $\sum_{i} x_i \frac{\partial f}{\partial x_i} = mf.$
- 4. 多元系的热力学基本方程:

$$dU = T dS - p dV + \sum \mu_i dn_i$$

- 5. 吉布斯关系: $S dT V dp + \sum n_i d\mu_i = 0$
- 6. 吉布斯相律: φ 个相, 每个相有 k 个组元, 则总数为 $(k+1)\varphi$ 个强度量可以独立改变的有 $f=k+2-\varphi$ 个.
- 7. 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 $\mu_i^{\alpha} = \mu_i^{\beta}$.
- 8. 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 $p = \sum p_i$. 能透过半透膜的物质在膜两边 p_i 相等.
- 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.
- 10. 偏摩尔体积、偏摩尔内能和偏摩尔熵:

$$\begin{split} V &= \sum n_i (\frac{\partial V}{\partial n_i})_{T,p,n_j} = \sum n_i \nu_i \\ U &= \sum n_i (\frac{\partial U}{\partial n_i})_{T,p,n_j} = \sum n_i u_i \\ S &= \sum n_i (\frac{\partial S}{\partial n_i})_{T,p,n_j} = \sum n_i s_i \end{split}$$

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.

- 11. 混合理想气体的物态方程: $pV = RT \sum n_i$, 由此可得摩尔分数 $\frac{p_i}{p} = \frac{n_i}{\sum n_i} = x_i$.
- 12. 对于混合理想气体

$$\mu = \sum RT[\varphi_i + \ln(x_i p)]$$

$$G = \sum n_i RT [\varphi_i + \ln(x_i p)]$$

$$H = \sum n_i (\int c_{pi} dT + h_{i0})$$

$$U = \sum n_i (\int c_{\nu i} dT + u_{i0})$$

$$S = \sum n_i \left[\int \frac{c_{pi}}{T} dT - R \ln(x_i p) + s_{i0} \right]$$

- 13. 等 n 两种气体等温等压混合, 熵增为 $C = 2nR \ln 2$.(吉布斯佯谬)
- 14. 理想溶液化学势 (亨利定律) $\mu_i(T,p) = g_i(T,p) + RT \ln x_i^L$. g_i 为纯 i 的化学势.

化学平衡

- 1. 化学反应 (所有的反应物和生成物都在同一相) 设个组元在反应方程中系数为 ν_i , 则: $\sum \nu_i A_i = 0$. 其化学平衡条件为: $\sum \nu_i \mu_i = 0$.
- 2. 定压反应热为 $Q_P = DH$.
- 3. 定义反应度为 $\varepsilon = \frac{\Delta n \Delta n_b}{\Delta n_a \Delta n_b}$. 其中 $\Delta n_b < \Delta n < \Delta n$.
- 4. 表面张力系数为 $\sigma = (\frac{\partial G}{\partial A})_{T,p}$

近独立粒子的最概然分布

粒子运动状态的描述

经典描述: 自由粒子线性谐振子转子

$$\begin{split} \varepsilon &= \frac{1}{2m} \left(p_x^2 + p_y^2 + p_z^2 \right) \\ \varepsilon &= \frac{p^2}{2m} + \frac{1}{2} m \omega^2 x^2 \\ \varepsilon &= \frac{1}{2I} \left(P_\theta^2 + \frac{1}{\sin^2 \theta} p_\varphi^2 \right) \rightarrow \varepsilon = \frac{p_\varphi^2}{2I} \end{split}$$

量子描述:线性谐振子转子自旋角动量自由粒子

$$\varepsilon_n = \hbar\omega \left(n + \frac{1}{2}\right)$$

$$\varepsilon = \frac{L^2}{2I}; L^2 = l(l+1)\hbar^2 (l=0,1\cdots); L_z = m\hbar (m = e^{-\vec{\mu}} \cdot \vec{B}) = \frac{e\hbar m_s}{m} B_z$$

$$\varepsilon = \frac{1}{2m} p^2; p_i = \frac{h}{L} n_i; d^3 n = \frac{V}{h^3} d^3 p$$

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.

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.

分布: 能级 ε , 简并度 ω , 粒子数 a.

各体系微观态的描述:

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 $\mathrm{d}t$ 内共有 $\sum_{v_x>0} Av_{ix}\,\mathrm{d}t \frac{N_i}{V}$ 个粒子撞击表面, 产生冲量为 $\mathrm{d}I = \sum_{v_x>0} 2mv_{ix}\cdot Av_{ix}\,\mathrm{d}t \frac{N_i}{V} = F_x\,\mathrm{d}t$ 因此.

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

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

玻耳兹曼分布

玻尔兹曼分布是粒子数和总能量守恒下 (微正则系综) 的 最大熵分布.

处在能量为 ε_s 的量子态 s 的平均粒子数为:

$$f_s = e^{-\alpha - \beta \varepsilon_s}$$

$$N = \sum e^{-\alpha - \beta \varepsilon_s}, \quad E = \sum \varepsilon_s e^{-\alpha - \beta \varepsilon_s}, \quad \beta = \frac{1}{kT}$$
相格大小为 $\prod \Delta q_r \Delta p_r = h^r$.

$$D(p) dp = \frac{4\pi V}{L^3} p^2 dp, \quad D(\varepsilon) d\varepsilon = \frac{2\pi V}{L^3} (2m)^{3/2} \varepsilon^{1/2} d\varepsilon$$

理想气体的熵

体积 V 内状态数:

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:

$$S = -kVH_0 = \frac{3}{2}Nk\ln(pV^{5/3}) + const$$

一个系统最开始的状态总是不那么可几的 (状态数较少),

Planck 的方法

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. $\{t \sim t\}$

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

因此

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

两边对 ω_1 求导

$$\frac{\partial f(\omega_1 \omega_2)}{\partial \omega_1 \omega_2} \frac{\partial \omega_1 \omega_2}{\partial \omega_1} = \frac{\partial f(\omega_1 \omega_2)}{\partial \omega_1 \omega_2} \omega_2 = \frac{\partial f(\omega_1)}{\partial \omega_1}$$

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

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

玻色分布

处在能量为 ε_s 的量子态 s 的平均粒子数为:

$$f_s = \frac{1}{e^{\alpha + \beta \varepsilon_s} - 1}$$

费米分布

处在能量为 ε_s 的量子态 s 的平均粒子数为:

$$f_s = \frac{1}{e^{\alpha + \beta \varepsilon_s} + 1}$$

Boltzmann 统计

定义配分函数:

$$Z_1 = \sum \omega_l e^{-\beta \varepsilon_l} \text{ or } Z_1 = \sum e^{-\beta \varepsilon_l} \frac{\Delta \omega_l}{h_0^r}$$

满足

$$N = e^{-\alpha} Z_1$$

各种热力学量为 $\begin{aligned} & & & & & & & & & & & \\ U & = & -N\frac{\partial}{\partial\beta}\ln Z_1 & & & & & & & \\ & & & & & & & & \\ & & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ S & = & Nk(\ln Z_1 - \beta\frac{\partial}{\partial\beta}\ln Z_1) & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & & \\ & & & & & \\ & & & & & \\ & & & & & \\ & & & & & \\ & & & & & \\ & & & & & \\ & & & & \\ & & & & \\ & & & & \\ & & & & \\ & & & & \\ & & & & \\$

$F = -NkT \ln Z_1$ Maxwell 速度分布

 $\int \frac{v^2}{N} dn = \int v^2 f(v) d\vec{v}$ 代换将位形空间变换到相空间. 即为 Maxwell 分布:

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

麦克斯韦玻尔兹曼分布的重要均

玻色统计和费米统计

热力学基本方程

系综理论

涨落理论