热统及格手册

参宿四星云

2023年9月5日

系统的种类	物质交换	能量交换	系综的种类	宏	宏观条件	
孤立系统	×	×	微正则系综	N	V	E
闭系	×	\checkmark	正则系综	N	V	T
开系		\checkmark	巨正则系综	μ	V	T

 数学技巧: 偏微分读取、隐函数求导(3个变量)、链式法则、雅克比行列式*、Γ函数、高斯积分、积分因子*、拉格朗日乘子法*、斯特林公式……

 §1 闭系的基本推导
 2

 §2 开系的基本推导
 4

 §3 微观态
 7

 §4 系综理论基础
 9

1. 闭系的基本推导

1.1 热力学第一定律

$$\Delta U = Q + W =$$
吸热 - 做功 $dU = dQ + dW$

1.2 做功(机械操控)

准静态过程外界对系统做功:

$$dW = -pdV = -Ydy = -\sigma dA = -Udq$$

1.3 热力学第二定律

$$(\Delta S)_{\text{類热}} \geqslant 0$$

- 1) 热力学温标/理想气体温标 $T \longrightarrow dS \geqslant \frac{dQ}{T}$
- 2) 直接定义广延态函数 S(U,y) = S(U,V) \longrightarrow $T := \left(\frac{\partial U}{\partial S}\right)_{U} \geqslant 0$

1.4 热量交换

准静态过程系统吸收热量:

$$dQ = TdS$$

状态方程:

$$f(p, V, T) = 0$$

热容

基本定义
$$C = \frac{\mathrm{d}Q}{\mathrm{d}T}$$

§1 闭系的基本推导 参宿四星云

导出量的定义	导出量的微分关系	麦克斯韦关系	使其不变的可逆过程
$\Delta U = Q + W$	dU = +TdS - pdV	$\left(\frac{\partial T}{\partial V}\right)_{S} = -\left(\frac{\partial p}{\partial S}\right)_{V}$	理想气体恒温过程
H = U + pV	dH = +TdS + Vdp	$\left(\frac{\partial T}{\partial p}\right)_{S} = + \left(\frac{\partial V}{\partial S}\right)_{p}$	理想气体恒温过程
F = U - TS	$\mathrm{d}F = -S\mathrm{d}T - p\mathrm{d}V$	$\left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{T} = + \left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V}$	恒温恒容过程
G = F + pV	$\mathrm{d}G = -S\mathrm{d}T + V\mathrm{d}p$	$\left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_T = -\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_p$	恒温恒压过程
$S \stackrel{*}{=} \frac{\mathrm{d}Q}{T}$			绝热过程

例 1. 求温度不变时焓随压强的变化率与物态方程的关系。(P45 Eq.2.2.10)

$$\begin{split} \left(\frac{\partial H}{\partial p}\right)_T &= \left(\frac{T\partial S + V\partial p}{\partial p}\right)_T \\ &= T\left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_T + V \\ &= -T\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_p + V \end{split}$$

§2 开系的基本推导 参宿四星云

2. 开系的基本推导

广延量: S V N U H F G

强度量: T p μ

$$dU = +TdS - pdV + \mu dN \qquad U(S, V, N) = N \cdot u(S/N, V/N)$$

$$dH = +TdS + Vdp + \mu dN \qquad H(S, p, N) = N \cdot h(S/N, p)$$

$$dF = -SdT - pdV + \mu dN \qquad F(T, V, N) = N \cdot f(T, V/N)$$

$$dG = -SdT + Vdp + \mu dN \qquad G(T, p, N) = \underbrace{N \cdot g(p, T)}_{\text{成功分离变量}} = N\mu$$

$$J = F - \mu N = -pV \qquad dJ = -SdT - pdV - Nd\mu \qquad J(T, V, \mu)$$

2.1 平衡条件

$$\delta S = 0$$
 \Longrightarrow
$$\begin{cases} T^{\alpha} = T^{\beta} & \text{热平衡条件} \\ p^{\alpha} = p^{\beta} & \text{力学平衡条件} \\ \mu^{\alpha} = \mu^{\beta} & \text{相变平衡条件} \end{cases}$$

2.2 多元复相系的热力学

等温等压下,平衡态时 G 最小 (吉布斯判据):

$$\delta G = 0$$

整个系统达到平衡时,对于两相中均存在的任一组元,这个组元在两相中的化学势相等:

$$\mu_i^{\alpha} = \mu_i^{\beta} \quad (i = 1, \cdots, k)$$

例 2. (P110 习题 4.4)

4-4 (原4.4题)

理想溶液中各组元的化学势为

$$\mu_i = g_i(T,p) + RT \ln x_i$$

(a) 假设溶质是非挥发性的. 试证明, 当溶液与溶剂的蒸气达到平衡时, 相平衡条件为

$$g_1' = g_1 + RT \ln(1-x)$$
,

其中 g'_1 是蒸气的摩尔吉布斯函数 $,g_1$ 是纯溶剂的摩尔吉布斯函数,x是溶质在溶液中的摩尔分数.

(b) 求证:在一定温度下,溶剂的饱和蒸气压随溶质浓度的变化率为

$$\left(\frac{\partial p}{\partial x}\right)_T = -\frac{p}{1-x}.$$

(a) 相变平衡时,溶剂在液、气两相的化学势相等:

$$\mu_1 = \mu_1'$$

溶剂在溶液中的摩尔分数为 1-x, 在蒸气中的摩尔分数为 1, 那么

$$g_1 + RT \ln(1-x) = g_1'$$

(b) $\Diamond T$ 不变,上式对 p 求偏导:

$$\left(\frac{\partial g_1}{\partial p}\right)_T - \frac{RT}{1-x} \left(\frac{\partial x}{\partial p}\right)_T = \left(\frac{\partial g_1'}{\partial p}\right)_T$$

已知

$$q = -s dT + v dp$$

那么

$$\left(\frac{\partial g}{\partial p}\right)_T = v$$

那么

$$v_1 - \frac{RT}{1 - x} \left(\frac{\partial x}{\partial p} \right)_T = v_1'$$

忽略溶剂液相摩尔体积 v_1 , 那么

$$-\frac{RT}{1-x} \left(\frac{\partial x}{\partial p}\right)_T = v_1'$$

假设蒸气是理想气体 $pv'_1 = RT$, 那么

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

2.3 摩尔潜热

定义摩尔潜热:

$$L = T(S_{\rm m}^{\beta} - S_{\rm m}^{\alpha})$$

注: 只有一级相变才有摩尔潜热。

一些结论:

• 克拉伯龙方程

$$\frac{\mathrm{d}p}{\mathrm{d}T} = \frac{L}{T(V_{\mathrm{m}}^{\beta} - V_{\mathrm{m}}^{\alpha})}$$

· 理想气体的蒸气压方程(忽略凝聚相体积)

$$\ln p = -\frac{L}{RT} + A$$

- 2.4 范氏气体相变、相变的分类(跳过)
- 2.5 吉布斯关系(跳过)
- 2.6 混合理想气体、吉布斯佯谬(跳过)

道尔顿分压定律:混合理想气体情况下,

$$p = \sum_{i} p_{i}$$

$$p_{i} = n_{i} \frac{RT}{V} \implies p = n \frac{RT}{V}$$

2.7 单相化学平衡(跳过)

等温等压, 平衡态 G 最小 (吉布斯判据):

$$\delta G = 0 \implies \sum_{i} \nu_{i} \mu_{i} = 0$$

定压平衡常量

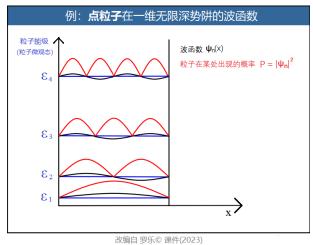
$$K_p(T) = \prod_i p_i^{\nu_i}$$

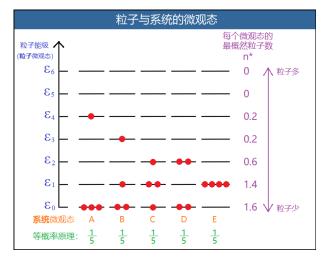
2.8 热力学第三定律:能斯特定理(跳过)

§3 微观态 参宿四星云

3. 微观态

3.1 "微观态"、等概率原理 ⇒ 三种分布 ⇒ 速率分布





分布 粒子相容性 粒子全同性 能级 ϵ_i 上的微观态数 每个微观态的最概然 粒子数

$$\frac{(\omega_i + a_i - 1)!}{(\omega_i - 1)!a_i!} \qquad f_i = \frac{a_i^*}{\omega_i} = \frac{1}{e^{\alpha + \beta \epsilon_i} - 1}$$

$$\frac{\omega_i!}{a_i!(\omega_i - a_i)!} \qquad f_i = \frac{a_i^*}{\omega_i} = \frac{1}{e^{\alpha + \beta \epsilon_i} + 1}$$

$$\frac{\omega_i^{a_i}}{a_i!}$$

$$f_i = \frac{a_i^*}{\omega_i} = e^{-\alpha - \beta \epsilon_i}$$

注:
$$\alpha = -\frac{\mu}{kT}$$
, $\beta = \frac{1}{kT}$ 。

3.1.1 用玻尔兹曼分布推导 D 维点粒子理想气体的速率分布

(小建议:参考课本,为了避免乘起来的项太混乱,表达式全部写成无量纲的形式。) 粒子的相空间中(限定在 D 维体积为 L^D 的位形空间), $\mathrm{d}p_1\cdots\mathrm{d}p_D$ 中的微观态数为

$$\frac{\mathrm{d}\omega}{h^D} = \frac{\mathrm{d}x_1 \cdots \mathrm{d}x_D \ \mathrm{d}p_1 \cdots \mathrm{d}p_D}{h^D} = \frac{L^D}{h^D} \mathrm{d}p_1 \cdots \mathrm{d}p_D$$

玻尔兹曼分布:能量为 ϵ_i 的每个微观态的最概然粒子数为

$$f_i = e^{-\alpha - \beta \epsilon_i} = e^{-\alpha} \exp \left[-\frac{\beta}{2m} \left(p_1^2 + \dots + p_D^2 \right) \right]$$

二者相乘, $dp_1 \cdots dp_D$ 中的最概然粒子数为

$$e^{-\alpha} \exp \left[-\frac{\beta}{2m} \left(p_1^2 + \dots + p_D^2 \right) \right] \frac{L^D}{h^D} dp_1 \dots dp_D$$

从 $p_j = mv_j$, $\beta = \frac{1}{kT}$, $dv_1 \cdots dv_D$ 中的最概然粒子数为:

$$e^{-\alpha} \exp \left[-\frac{m}{2kT} \left(v_1^2 + \dots + v_D^2 \right) \right] \frac{L^D m^D}{h^D} dv_1 \dots dv_D$$

计算总粒子数 (速度分布的归一化系数)

$$N = \int_0^\infty \cdots \int_0^\infty e^{-\alpha} \exp\left[-\frac{m}{2kT} \left(v_1^2 + \cdots + v_D^2\right)\right] \frac{L^D m^D}{h^D} dv_1 \cdots dv_D$$
使用高斯积分 = $e^{-\alpha} \frac{L^D m^D}{h^D} \cdot \left(\sqrt{\frac{2kT}{m}\pi}\right)^D$

$$= e^{-\alpha} L^D \left(\frac{2\pi mkT}{h^2}\right)^{D/2}$$

玻尔兹曼速度分布 $f(v_1, \dots, v_D)$ 为

$$f(v_1, \dots, v_D) dv_1 \dots dv_D = \frac{1}{N} \cdot e^{-\alpha} \exp\left[-\frac{m}{2kT} \left(v_1^2 + \dots + v_D^2\right)\right] \frac{L^D m^D}{h^D} dv_1 \dots dv_D$$
$$= \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{D/2} \exp\left[-\frac{m}{2kT} \left(v_1^2 + \dots + v_D^2\right)\right] dv_1 \dots dv_D$$

一些二、三级结论

速率分布 f(v) 为

$$f(v) dv = \underbrace{\int \cdots \int}_{D-1 \uparrow} f(v_1, \cdots, v_D) dv_1 \cdots dv_D$$
$$= \underbrace{f(v_1, \cdots, v_D)}_{v^2 = v_1^2 + \cdots + v_D^2} \cdot (D维球表面积) \cdot dv$$

平均速率 \bar{v} 为

$$\bar{v} = \int_0^\infty f(v) v \mathrm{d}v$$

方均根速率 v_{rms} 为

$$v_{\rm rms}^2 = \int_0^\infty f(v) v^2 \mathrm{d}v$$

最概然速率 v_p 为

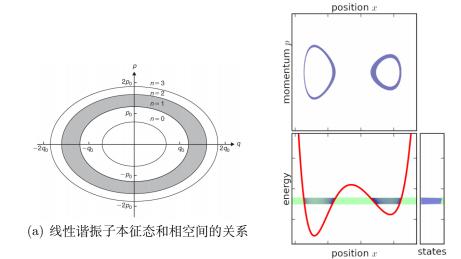
$$\left. \frac{\mathrm{d}f(v)}{\mathrm{d}v} \right|_{v=v_n} = 0$$

Tip: 玻色爱因斯坦凝聚和费米气体来不及整理了,,,,,,

§4 系综理论基础 参宿四星云

4. 系综理论基础

4.1 相空间



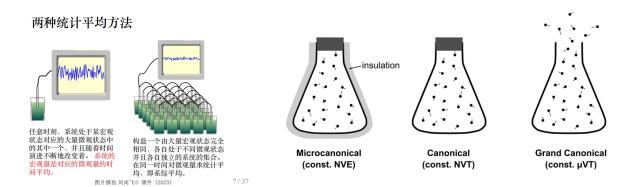
position xposition xposition xstates

正则系综

课本 P209 Eq(9.2.7): 刘维尔定理

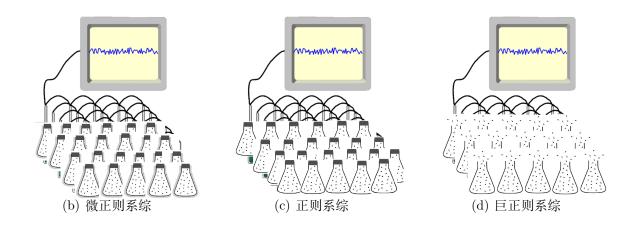
^{≤典表达} 等概率原理(微正则分布)

4.2 系综



微正则系综

§4 系综理论基础 参宿四星云



三种常用系综

系综	微正则系综	正则系综		巨正则系综		
概率	$\frac{1}{\Omega(N,V,E)}$	$\frac{\exp(-\beta E_s)}{Z(N,V,T)}$		$\frac{\exp(-\alpha N_r - \beta E_s)}{\Xi(\mu, V, T)}$		
配分函数	$\Omega(N, V, E)$ $= \sum_{i(简并态)} 1$	$Z(N, V, \beta)$ $= \sum_{i(\stackrel{\circ}{\otimes})} e^{-\beta E_i}$ $= \sum_{r(\stackrel{\circ}{\otimes})} \Omega(N, V, \beta)$	$E_r)e^{-\beta E_r}$	$\Xi(\alpha, V, \beta)$ $= \sum_{s} \sum_{i(\hat{\infty})} e^{-\alpha N_s - \beta E_i}$ $= \sum_{s} \sum_{r(\hat{\mathbb{R}})} \Omega(N_s, V, E_r) e^{-\alpha N_s - \beta E_r}$ $= \sum_{s} Z(N_s, V, \beta) e^{-\alpha N_s}$		
拉普拉斯 变换	$\mathscr{L}[\Omega(N, V, \mathbf{E})] = Z(N, V, \boldsymbol{\beta})$		$\mathscr{L}\left[Z(extbf{ extit{N}},V,eta) ight]=\Xi(lpha,V,eta)$			
熵展开式	$S = k \ln \Omega$	$S = k \left(\ln Z - \mu \right)$ $= k \left(\ln Z + \mu \right)$	' /	$S = k \left(\ln \Xi - \alpha \frac{\partial \ln \Xi}{\partial \alpha} - \beta \frac{\partial \ln \Xi}{\partial \beta} \right)$ $= k \left(\ln \Xi + \alpha \overline{N} + \beta \overline{E} \right)$		
特性函数		$F = -kT \ln Z$ $dF = -SdT - pdV$		$J = -kT \ln \Xi = -PV$ $dJ = -SdT - pdV - Nd\mu$		

4.3 近独立粒子系统中的 Z 与 Ξ

例: 3 维空间中的 单原子分子 经典 (玻尔兹曼) 理想气体

$$E = \sum_{j=1(\cancel{\Sigma} +)}^{N} \epsilon_j = \sum_{j=1}^{N} \frac{p_{j,x}^2 + p_{j,y}^2 + p_{j,z}^2}{2m} = \sum_{l=1}^{3N} \frac{p_l^2}{2m}$$

§4 系综理论基础 参宿四星云

那么系统的(正则)配分函数为:

$$Z_{N} = Z(N, V, \beta) = \sum_{i(\stackrel{\sim}{\otimes})} e^{-\beta E_{i}}$$

$$= \int \cdots \int \frac{\mathrm{d}^{3N} q \mathrm{d}^{3N} p}{N!h^{3N}} e^{-\beta E_{i}}$$

$$= \int \frac{V^{N}}{N!h^{3N}} e^{-\beta E_{i}} \mathrm{d}^{3N} p$$

$$= \frac{V^{N}}{N!h^{3N}} \int \cdots \int \exp\left(-\beta \sum_{l=1}^{3N} \frac{p_{l}^{2}}{2m}\right) \mathrm{d}^{3N} p$$

$$= \frac{V^{N}}{N!h^{3N}} \int \cdots \int \prod_{l=1}^{3N} \left[\exp\left(-\beta \frac{p_{l}^{2}}{2m}\right)\right] \mathrm{d}^{3N} p$$

$$= \frac{V^{N}}{N!h^{3N}} \left[\int \exp\left(-\beta \frac{p_{l}^{2}}{2m}\right) \mathrm{d} p_{l}\right]^{3N}$$

$$= \frac{V^{N}}{N!h^{3N}} \left(\sqrt{\frac{2\pi m}{\beta}}\right)^{3N}$$

$$= \frac{1}{N!} \left[\frac{V}{h^{3}} (2\pi mkT)^{3/2}\right]^{N}$$

注意到,取 N=1 时, $Z=\frac{V}{h^3}\left(2\pi mkT\right)^{3/2}$,记为 Z_1 ,那么有

$$Z_N = \frac{1}{N!} Z_1^N$$

系统的巨(正则)配分函数为:

$$\Xi(\alpha, V, \beta) = \sum_{s} Z(N_s, V, \beta) e^{-\alpha N_s}$$

$$= \sum_{s} \frac{1}{N_s!} Z_1^{N_s} e^{-\alpha N_s}$$

$$= \sum_{s=0}^{\infty} \frac{1}{N_s!} \left(Z_1 e^{-\alpha} \right)^{N_s}$$

$$= \exp\left(Z_1 e^{-\alpha} \right)$$

那么

$$\ln \Xi = Z_1 e^{-\alpha}$$

Tip:

$$\ln \Xi = Z_1 e^{-\alpha} = \overline{N}$$

能均分定理

温度 T,平衡态,经典系统,系统能量的每一个独立的平方项的平均值等于 $\frac{1}{2}kT$ 。 更多的细节来不及写了,,,,,,,,, 实在抱歉!