# Statistical Physics

Lime

2019年2月13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 dU = dQ + dW = dQ - PdV

热力学第二定律  $dQ \le T dS \implies dU \le T dS - P dV$ 。

### 1.2 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。

#### 1.3 热容定义

 $C = \frac{\mathrm{d}\mathcal{Q}}{\mathrm{d}T}$ , 定压热容比  $C_p = \left(\frac{\partial \mathcal{Q}}{\partial T}\right)_p = \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_p$ , 定容热容比  $C_V = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V = \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_V$ , 迈耶公式  $C_p - C_V = nR$ 

#### 1.4 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  $\mathrm{d}W = \mu\mathrm{d}N$ . 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  $pV^{\gamma} = const$ , $TV^{\gamma-1} = const$ , $(\gamma = C_p/C_V, C_V + NK_B = C_p)$ 

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

2 均匀物质的热力学性质 2

#### 1.5 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。

### 1.6 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

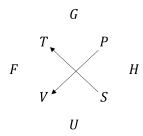
熵对于可逆过程,熵 S 是一个态函数,积分与路径无关;对于绝热过程中,熵永不减少。 $\mathrm{d}S=\frac{\mathrm{d}Q}{T},\,S=\frac{3}{2}Nk\ln\left(pV^{5/3}\right)+const,\,S=k\ln\omega$ 

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。

3 单元系的相变 3

## 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  $(\alpha,\beta,\gamma)$  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  $\lambda$  倍,系统的 V,U,S 也应增加  $\lambda$  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:  $S dT V dp + \sum n_i d\mu_i = 0$
- 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):  $\sum v_i A_i = 0$ ; 其化学平衡条件为:  $\sum v_i \mu_i = 0$ .
- 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:

$$egin{aligned} V &= \sum n_i \left( rac{\partial V}{\partial n_i} 
ight)_{T,p,n_j} = \sum n_i 
u_i \ U &= \sum n_i \left( rac{\partial U}{\partial n_i} 
ight)_{T,p,n_j} = \sum n_i u_i \ S &= \sum n_i \left( rac{\partial S}{\partial n_i} 
ight)_{T,p,n_i} = \sum n_i s_i \end{aligned}$$

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  $G = \sum n_i \mu_i = \sum n_i RT \left[ \varphi_i + \ln \left( x_i p \right) \right]$ ,混合理想气体的内能  $U = \sum n_i \left( \int c_{vi} \mathrm{d}T + u_{i0} \right)$  (混合理想气体的内能等于分内能之和),混合理想气体的熵  $S = \sum n_i \left[ \int \frac{c_{pi}}{r} \mathrm{d}T - R \ln \left( x_i p \right) + s_{i0} \right]$ .

## 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。

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  $\mathrm{d}t$  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

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

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

 $\int \frac{v^2}{N} d\mathbf{n} = \int v^2 f(v) d\vec{v}$  代换将位形空间变换到相空间。

即为 Maxwell 分布:

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

#### 6.2 理想气体的熵

Boltzmann 的方法:

定义 
$$H_0 = \overline{\ln f} = \int f \ln f d\vec{v} = n \left\{ \ln \left[ n \left( \frac{1}{2\pi mkT} \right)^{3/2} \right] - \frac{3}{2} \right\}$$
, 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

7 玻色统计和费米统计

5

于状态数  $\omega$  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

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

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  $\omega_2$  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