# 第三章

# 热力学函数及其应用热力学第三定律

#### 0 前两章内容概要

#### 基本概念:

热力学系统 特别是简单系统和理想系统—如理想气体

热力学过程。

司流过程及不可流过程。准整大过程。上达

可逆过程及不可逆过程,准静态过程,卡诺循环

状态描述

特别是定义了温度, 态函数内能、焓和熵

# 基本规律:

热力学第零定律——热平衡的可传递性

第一定律——能量转化和守恒定律

第二定律——热力学过程本质上是不可逆过程以及熵增加原理

# 1 热力学函数及麦克斯韦关系

# •1.1 内能作为热力学函数

热一:  $dU = \delta Q + \delta W$ 

热二: 
$$dS = d_i S + d_e S = \frac{\delta Q}{T} + d_i S$$

对于相邻的两个热力学平衡态,总有可逆过程连接

$$\delta Q = TdS \implies dU = TdS + \delta W$$

外界对系统做的功

- p (广义力) \* d(-V) (广义位移)
- H (广义力)\*dm (广义位移)

$$\delta W = \sum_{i} y_{i} dx_{i}$$

视T为广义力,dS为广义位移

$$dU = TdS + \sum_{i=1}^{n} y_i dx_i = \sum_{i=0}^{n} y_i dx_i$$

#### 简单系统

$$y_0 = T \quad dx_0 = dS \qquad y_1 = p \quad dx_1 = d(-V)$$
$$dU = TdS + pd(-V)$$

- ✓可以把内能看成以熵和体积为自变量的函数 U(S,V)
- ✓把U(S,V)作为热力学函数,则它已经包含了热力学平衡态的全部信息:
- ✓一阶导数

$$T = \left(\frac{\partial U}{\partial S}\right)_{V} \qquad p = \left(\frac{\partial U}{\partial (-V)}\right)_{S}$$

✓二阶导数(偏导可交换顺序)

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

# •1.2 熵作为热力学函数

- a) 自变量
- 由简单系统的热力学基本方程可以得出:

$$dS = \frac{1}{T}dU + \frac{p}{T}dV$$

- 故可以将(U, V)当做熵作为热力学函数的自变量
- b) 把S(U,V)作为热力学函数,则它已经包含了热力学平衡态的全部信息:
- •一阶导数

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

#### ✓单原子理想气体

$$S(N, V, U) = Nk \left[ s_0(N_0, V_0, U_0) + \ln \left\{ \left( \frac{N_0}{N} \right)^{5/2} \left( \frac{U}{U_0} \right)^{3/2} \left( \frac{V}{V_0} \right) \right\} \right]$$

应用前面的关系可得:

$$\frac{\partial S}{\partial U}\Big|_{N,V} = \frac{1}{T} = \frac{3}{2}Nk\frac{1}{U} \Rightarrow U = \frac{3}{2}NkT$$

$$\frac{\partial S}{\partial V}\Big|_{N,U} = \frac{p}{T} = Nk\frac{1}{V} \Rightarrow pV = NkT$$

- ✓如果S不是以(U, V)为自变量,那么这个函数不能给出平衡态的 全部信息。
- ✓如果S以(T, p)为自变量,必须结合内能的表达式以及物态方程,才能运用由热力学基本方程给出的偏导关系
- ✓同理, U必须以(S,V)为自变量才能给出平衡态的全部信息。

# •1.2 熵作为热力学函数

- c) 孤立系统的熵增加原理为热力学平衡态提供了判据
- •运用热力学第二定律  $\Delta S \geq \frac{1}{T} \Delta U \frac{1}{T} \Delta W$
- 孤立系统不等号右边两项均为零, 平衡态熵最大
- ✓困难:对于非孤立系统,譬如系统与一恒温热源热接触,我们并不想将大热源的熵考虑进来,而且内能也不是一个容易控制的自变量,那我们所关心的系统的平衡态如何判断?
- ✓回答:我们可以将F(T, V) = U TS 作为热力学函数!

## •1.3 自由能作为热力学函数

a) 定义

$$F = U - TS$$

b) F的微分

$$dF = dU - T dS - S dT = -S dT + p d(-V)$$

- c) 把F(T,V)作为热力学函数,则它已经包含了热力学平衡态的全部信息:
- ✓一阶导数

$$\mathbf{S} = -\left(\frac{\partial F}{\partial T}\right)_{V} \qquad p = \left(\frac{\partial F}{\partial (-V)}\right)_{T}$$

✓二阶导数

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

# •1.3 自由能作为热力学函数

- d) 系统自由能的减少是在等温过程中从系统所能获得的最大功(最大功定理)
- 热二定律  $TdS \ge dU \delta W$
- 等温过程  $\Rightarrow d(TS) \ge dU \delta W$

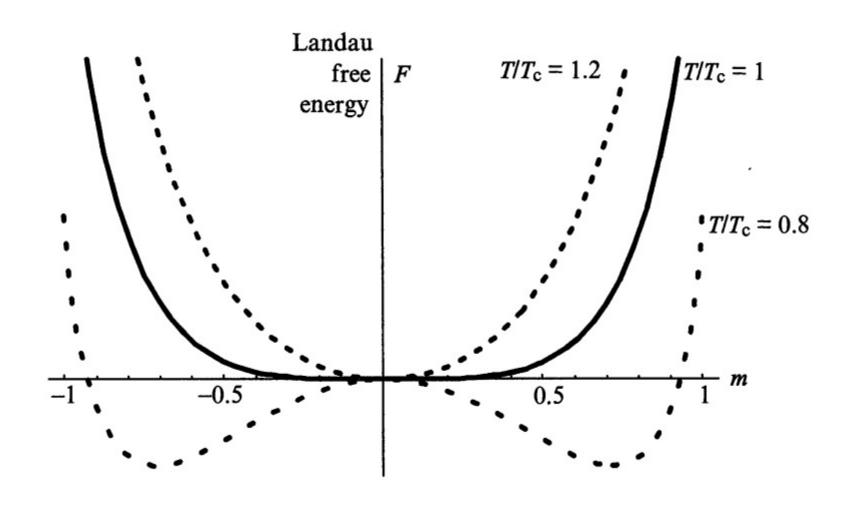
$$-\delta W \le -d(U-TS)$$

# $-\delta W$ (对外做功)≤-dF(自由能减小)

- e) 对于给定(T, V)的系统,自由能最低是热力学平衡态的判据
- •上面公式给出  $dF \leq \delta W$
- 等容条件下做功为零(只有体积变化功的情况)故

#### $dF \leq 0$

#### ✓自由能的讨论1: 朗道连续相变理论



#### ✓自由能的讨论2: 内能和熵的竞争

• 由前面得到的关系

$$T = \left(\frac{\partial U}{\partial S}\right)_{V}$$

- 等容条件下熵大意味着内能高,内能低意味着熵小
- •自由能 *F = U T S* 最小意味着内能尽可能小但同时熵尽可能 大,两者是不能同时满足的,需有取舍
- ✔高温时: 熵的影响大,系统偏向处于熵大的状态
- ✔低温时:内能的影响大,系统偏向处于内能低的状态
- ✓这解释了为什么绝大多数物质 高温时处于气态 低温时处于固态 中等温度处于液态

## •1.4 焓作为热力学函数

- 在化学反应中,对等压条件特别感兴趣,与在等温等容条件下引入自由能的动机相同,我们引入焓
- a) 定义 H=U+pV
- **b)** H的微分 dH = dU + p dV + V dp = T dS (-V) dp
- c) 把H(S,p)作为热力学函数,则它已经包含了热力学平衡态的全部信息:
- ✓一阶导数

$$T = \left(\frac{\partial H}{\partial S}\right)_{p} \qquad -V = -\left(\frac{\partial H}{\partial p}\right)_{S}$$

✓二阶导数

$$\left(\frac{\partial \mathbf{T}}{\partial p}\right)_{\mathbf{S}} = -\left(\frac{\partial (-V)}{\partial \mathbf{S}}\right)_{\mathbf{p}}$$

- •1.4 焓作为热力学函数
- d) 对于给定压强的系统,焓的增量等于系统的吸热
- 热一定律  $dU = \delta Q + pd(-V)$
- 等压过程  $dH = dU + pdV = (\delta Q)_p$
- e) 对于给定(p, S)的系统, 焓最低是热力学平衡态的判据
- 热二定律  $TdS \ge dU + pdV$
- 等压等熵  $dH \leq 0$
- 以上均未考虑除体积做功外的其他形式的功

# •1.5 吉布斯自由能作为热力学函数

- 与在等温等容条件下引入自由能的动机相同,我们关心等温等压的情况,所以引入吉布斯自由能
- a) 定义
- G = U + p V T S
- b) G的微分
- dG = dU + pdV + Vdp TdS SdT = -SdT (-V)dp
- c) 把G(T,p)作为热力学函数,则它已经包含了热力学平衡态的全部信息:
- ✓一阶导数

$$\mathbf{S} = -\left(\frac{\partial G}{\partial T}\right)_{p} \qquad -V = -\left(\frac{\partial G}{\partial p}\right)_{T}$$

✓二阶导数

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

# •1.5 吉布斯自由能作为热力学函数

- d) 系统吉布斯自由能的减少是在<mark>等温等压</mark>过程中除体积变化 功外从系统所能获得的最大功(如电流做功)
- 热二定律  $TdS \ge dU \delta W = dU pd(-V) \delta W_1$
- 过程等温等压  $-\delta W_1 \le -d(U-TS-p(-V))$
- $-\delta W_1$ (对外做的除体积功)≤-dG(吉布斯自由能减小)
- e) 对于给定(T, p)的系统, 吉布斯自由能最低是热力学平衡态的判据
- •上面公式给出:

$$dG \leq \delta W_1$$

• 若不考虑除体积变化功之外的功,则有

 $dG \leq 0$ 

#### 勒让德(Legendre) 变换

函数

$$L = L(a_1, a_2, \dots, a_n)$$

它的全微分

$$dL = A_1 da_1 + A_2 da_2 + \dots + A_n da_n$$

定义新函数

$$\overline{L} = L - A_1 a_1$$

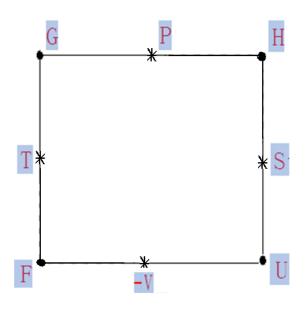
新函数的全微分为

$$d\overline{L} = dL - A_1 da_1 - a_1 dA_1$$
$$= -a_1 dA_1 + A_2 da_2 + \dots + A_n da_n$$

#### 1.2 助记规则

引入助记规则来记各种关系式

(1) Good Physicists Have Studied Under Very Fine Teachers



- (2) 顶角为函数 G, H, U, F 两对自变量 {p,(-V)}, {T,S}
- (3) 函数以直接相连的两个变量为自变量 G(T,p), H(p,S), U(S,V), F(T,V)

#### 4) 一阶关系

$$dG = -SdT - (-V)dp \qquad dU = TdS + pd(-V)$$
  
$$dH = -(-V)dp + TdS \qquad dF = -SdT + pd(-V)$$

✓对于等式右侧的每一项,广义位移为微分变量时系数为正,广义力为微分变量时系数为负

$$\Rightarrow \mathbf{T} = \left(\frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{S}}\right)_{-V} = \left(\frac{\partial \mathbf{H}}{\partial \mathbf{S}}\right)_{p}$$

$$p = \left(\frac{\partial U}{\partial (-V)}\right)_{S} = \left(\frac{\partial F}{\partial (-V)}\right)_{T}$$

$$\mathbf{S} = -\left(\frac{\partial G}{\partial T}\right)_{p} = -\left(\frac{\partial F}{\partial T}\right)_{-V}$$

$$-V = -\left(\frac{\partial \mathbf{G}}{\partial p}\right)_{\mathbf{T}} = -\left(\frac{\partial \mathbf{H}}{\partial p}\right)_{\mathbf{S}}$$

✓对广义力求偏导加负号

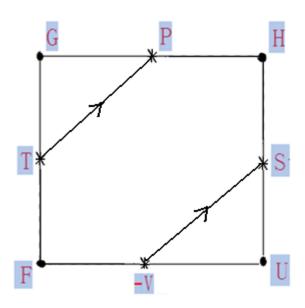
#### (5) 麦克斯韦关系(二阶关系)

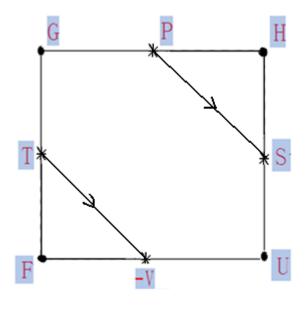
$$\left(\frac{\partial \mathbf{T}}{\partial p}\right)_{S} = -\left(\frac{\partial (-V)}{\partial \mathbf{S}}\right)_{p} \quad \left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{-V} = -\left(\frac{\partial S}{\partial (-V)}\right)_{T}$$

$$\left(\frac{\partial p}{\partial S}\right)_{-V} = \left(\frac{\partial T}{\partial (-V)}\right)_{S} \quad \left(\frac{\partial (-V)}{\partial T}\right)_{p} = \left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_{T}$$

- ✓用两个不交叉且同向的箭头连接 四个变量(有四种组合)
- ✓相连的两个量在等式的同一边, 箭头所指的量在偏微分的分母上 (固定的量为分子的共偶)
- ✓等式两边都对广义力或都对广义位移 求偏导时系数为正,否则为负
- ●两个有用的关系式

$$T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{p} = \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_{p} \qquad T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V} = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V}$$





#### (6) 函数之间关系

$$dU = \sum_{i=0} y_i dx_i$$

经勒让德变换得到其它态函数的微分式

$$dU = TdS + pd(-V)$$

H以S, p为自变量

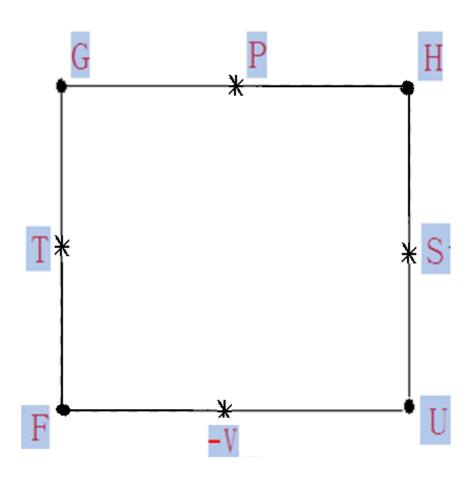
$$dH = TdS + pd(-V) - d(p(-V)) = TdS - (-V)dp$$
  
 $d(H + p(-V)) = TdS + pd(-V) = dU$   
 $H = U - p(-V)$ 

类似可以得到

$$F = U - TS$$
  $G = U - p(-V) - TS$ 

$$\Rightarrow F = G + p(-V)$$
  $H = G + TS$ 

# Good Physicists Have Studied Under Very Fine Teachers.



# 2 热力学函数在简单系统的应用

# •公式需要满足基本的物理要求?

◆量纲要对

如:  $\frac{\partial \mathbf{F}}{\partial \mathbf{T}}, \frac{\partial \mathbf{G}}{\partial \mathbf{T}}$  无量纲。

◆符合逻辑

如:  $\left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{T}$  的值一定是正的。  $\left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_{T}$  的值一定是负的。

◆满足简单的理想系统的规律或极限情况的物理

如:热力学第二定律 TdS=dU-pd(-V)。考虑给定的理想气体,内能仅与温度有关,因此在等温膨胀过程中,内能不变,但熵增加,可推导出是-pd(-V)。

# •用基本要求看所学的公式

# 函数的微分形式

$$dG = -SdT - (-V)dp$$

$$dH = -(-V)dp + TdS$$

$$dU = TdS + pd(-V)$$

$$dF = -SdT + pd(-V)$$

# 变量与函数的关系

$$\mathbf{T} = \left(\frac{\partial \mathbf{U}}{\partial \mathbf{S}}\right)_{\mathbf{V}} = \left(\frac{\partial \mathbf{H}}{\partial \mathbf{S}}\right)_{p} \qquad p = \left(\frac{\partial \mathbf{U}}{\partial (-\mathbf{V})}\right)_{S} = \left(\frac{\partial \mathbf{F}}{\partial (-\mathbf{V})}\right)_{T}$$

$$\mathbf{S} = -\left(\frac{\partial \mathbf{G}}{\partial T}\right)_{p} = -\left(\frac{\partial \mathbf{F}}{\partial T}\right)_{V} \qquad -V = -\left(\frac{\partial \mathbf{G}}{\partial \mathbf{p}}\right)_{T} = -\left(\frac{\partial \mathbf{H}}{\partial p}\right)_{S}$$

# 函数之间的关系

$$H = U - p(-V), F = U - TS$$
$$G = U - TS - p(-V), H = G + TS$$

# 麦克斯韦关系

$$\left(\frac{\partial \mathbf{T}}{\partial p}\right)_{S} = -\left(\frac{\partial(-V)}{\partial \mathbf{S}}\right)_{p} \qquad \left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V} = -\left(\frac{\partial S}{\partial(-V)}\right)_{T} \\
\left(\frac{\partial p}{\partial S}\right)_{V} = \left(\frac{\partial T}{\partial(-V)}\right)_{S} \qquad \left(\frac{\partial(-V)}{\partial T}\right)_{p} = \left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_{T} \\$$

## 两个有用的关系式

$$T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{p} = \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_{p} \qquad T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V} = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V}$$

# 2.1 雅克比行列式(Jacobi Determinant)

若{u,v},{x,y}是两组完备的独立变量,u=u(x,y),v=v(x,y)将{x,y}空间的区域D映射为{u,v}空间的区域D',则有微元等式

 $d\sigma = \left| \frac{\partial(u, v)}{\partial(x, y)} \right| dxdy.$ 

 $d\sigma$ 是区域D'的面积元素,dxdy是区域D的面积元素,

$$\left| \frac{\partial(u,v)}{\partial(x,y)} \right|$$
 是变换的面积膨胀率, $\frac{\partial(u,v)}{\partial(x,y)}$  被称作雅可

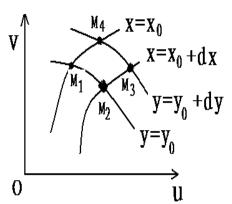
比行列式。
$$\frac{\partial(u,v)}{\partial(x,y)} = \begin{vmatrix} \left(\frac{\partial u}{\partial x}\right)_{y} & \left(\frac{\partial u}{\partial y}\right)_{x} \\ \left(\frac{\partial v}{\partial x}\right)_{y} & \left(\frac{\partial v}{\partial y}\right)_{x} \end{vmatrix} = \left(\frac{\partial u}{\partial x}\right)_{y} \left(\frac{\partial v}{\partial y}\right)_{x} - \left(\frac{\partial u}{\partial y}\right)_{x} \left(\frac{\partial v}{\partial x}\right)_{y}$$

$$d\sigma = \left| \overline{M_1 M_2} \times \overline{M_1 M_4} \right|$$

$$\overline{M_1 M_2} = (u_2 - u_1, v_2 - v_1, 0) = \left(\left(\frac{\partial u}{\partial x}\right)_y dx, \left(\frac{\partial v}{\partial x}\right)_y dx, 0\right)$$

$$\overline{M_1 M_4} = (u_4 - u_1, v_4 - v_1, 0) = \left(\frac{\partial u}{\partial y}\right)_x dy, \left(\frac{\partial v}{\partial y}\right)_x dy, 0$$

$$\Rightarrow d\sigma = \left| \frac{\partial(u, v)}{\partial(x, y)} \right| dxdy$$



#### 雅各比行列式的性质

✓可直接将雅各比行列式代入进行验证

#### 雅各比行列式的性质

$$\underbrace{\frac{\partial(u,v)}{\partial(x,s)}\frac{\partial(x',s')}{\partial(x,y)}}_{} = \underbrace{\frac{\partial(u,v)}{\partial(x,y)}\frac{\partial(x',s')}{\partial(x,s)}}_{}$$

✓利用性质③可验证性质④

✓利用性质③④可验证性质⑤

# 2.2 麦氏关系的应用

已知物态方程 f(T,p,V)=0 和某一比热容(由实验得到),求热力学函数。

✓在求得的热力学函数的基础上,可以求热力学系统的其它性质,如其它条件下的比热容。

- ·能态方程及内能 U(T,V)
- ·焓态方程及焓 H(T,p)
- •熵 S(T,V)
- •定压热容与定容热容之差
- •热容与压缩系数的关系
- •定压热容与压强的关系、定容热容与体积的关系

# ●能态方程及内能 U(T,V)

### 能态方程

$$\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_{T} = T\left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V} - p$$

① 
$$U(T,V) \Rightarrow dU = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V} dT + \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_{T} dV$$

② 热力学基本方程 dU = TdS - pdV

#### ③带入②得到

$$dU = T \left[ \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_{V} dT + \left( \frac{\partial S}{\partial V} \right)_{T} dV \right] - p dV$$

$$= T \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_{V} dT + \left[ T \left( \frac{\partial S}{\partial V} \right)_{T} - p \right] dV$$

带入麦氏关系

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

得到

$$\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_{T} = T\left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V} - p$$

$$\mathcal{Z} \qquad C_{V} \equiv \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V} = T \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V}$$

得到

$$dU = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V} dT + \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_{T} dV = C_{V} dT + \left[T\left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V} - p\right] dV$$

积分即可求得内能!

# ●焓态方程及焓 H(T,p)

# 焓态方程

$$\left(\frac{\partial H}{\partial p}\right)_{T} = -T\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{p} + V$$

(1) 
$$H(T,p) \Rightarrow dH = \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_p dT + \left(\frac{\partial H}{\partial p}\right)_T dp$$

② 热力学基本方程 dH = TdS + Vdp

### (3) 代入(2)

$$dH = T \left[ \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_{P} dT + \left( \frac{\partial S}{\partial P} \right)_{T} dP \right] + VdP$$

$$= T \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_{P} dT + \left[ T \left( \frac{\partial S}{\partial P} \right)_{T} + V \right] dP$$

代入麦氏关系

$$\left(\frac{\partial(-V)}{\partial T}\right)_{p} = \left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_{T}$$
得到
$$\left(\frac{\partial H}{\partial p}\right)_{T} = -T\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{p} + V$$

$$\mathcal{Z} \qquad C_p \equiv \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_p = T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_p$$

得到

$$dH = \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_{p} dT + \left(\frac{\partial H}{\partial p}\right)_{T} dp = C_{p} dT + \left[V - T\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{p}\right] dp$$

积分即可求得焓!

$$C_{V} \equiv \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V} = T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V} \qquad \left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_{T} = T\left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V} - p$$

$$C_{p} \equiv \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{p} = T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{p} \qquad \left(\frac{\partial H}{\partial p}\right)_{T} = -T\left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{p} + V$$

### ●熵 S(T,V)

$$dS = \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V} dT + \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{T} dV$$
由
$$C_{V} \equiv \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V} = T\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V}$$
以及
$$-\left(\frac{\partial S}{\partial (-V)}\right)_{T} = \left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V}$$

得到 
$$dS = \frac{C_V}{T} dT + \left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_V dV$$

# ● 定压热容与定容热容之差

$$C_{p} - C_{V} = T \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_{p} - T \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_{V}$$

$$S = S(T,V) = S(T,V(T,p))$$

$$\left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{p} = \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V} + \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{T} \left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{p}$$

$$C_{p} - C_{V} = T \left( \frac{\partial S}{\partial V} \right)_{T} \left( \frac{\partial V}{\partial T} \right)_{p} = T \left( \frac{\partial p}{\partial T} \right)_{V} \left( \frac{\partial V}{\partial T} \right)_{p}$$

只与物态方程有关

理想气体: 
$$C_p - C_V = T \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_p - T \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_V$$

# ● 热容与压缩系数的关系

$$\kappa_{s} = -\frac{1}{V} \left( \frac{\partial V}{\partial p} \right)_{S} \qquad \kappa_{T} = -\frac{1}{V} \left( \frac{\partial V}{\partial p} \right)_{T}$$

$$\frac{\kappa_{s}}{\kappa_{T}} = \frac{\left( \frac{\partial V}{\partial p} \right)_{S}}{\left( \frac{\partial V}{\partial p} \right)_{T}} = \frac{\partial (V, S)}{\partial (p, S)} \frac{\partial (p, T)}{\partial (V, T)} = \frac{\partial (V, S)}{\partial (p, S)} \frac{\partial (p, S)}{\partial (V, T)} \frac{\partial (p, T)}{\partial (p, S)}$$

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

$$\Rightarrow \frac{\kappa_{s}}{\kappa_{T}} = \frac{T \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_{V}}{T \left( \frac{\partial S}{\partial T} \right)_{S}} = \frac{C_{V}}{C_{p}}$$

#### ●定压热容与压强的关系、定容热容与体积的关系

任意体积下的定容热容量 $C_v(T,V)$ 或任意压强下的定压热容量  $C_p(T,p)$ 可表为(习题)

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

✓范氏气体的定容热容只与温度有关!

# 2.3 特性函数

如果适当选择独立变量(自然变量),则只要知道一个热力学函数,就可通过求偏导数而求得均匀系统的全部热力学函数,从而把均匀系统的平衡性质完全确定,这个热力学函数称为特性函数。

# 2.3.1 自由能作为特性函数

已知: 
$$F = F(T, V)$$

$$dF = -SdT - pdV$$

$$S = -\left(\frac{\partial F}{\partial T}\right)_{V}$$

$$p = -\left(\frac{\partial F}{\partial V}\right)_{T}$$

$$U = F + TS = F - T \left( \frac{\partial F}{\partial T} \right)_{V}$$
 ——吉布斯-亥姆霍兹方程

$$H = U + pV$$

$$G = F + pV$$

# 2.3.2 吉布斯函数作为特性函数

已知: 
$$G = G(T, p)$$

$$dG = -SdT + Vdp$$

$$S = -\left(\frac{\partial G}{\partial T}\right)_{p}$$

$$V = \left(\frac{\partial G}{\partial p}\right)_T$$
 ——物态方程

$$H = G + TS = G - T \left( \frac{\partial G}{\partial T} \right)_{p}$$

——吉布斯-亥姆霍兹方程

$$F = G - pV$$

$$U = F + TS = G - pV + TS$$

# 2.3.3 熵作为特性函数

已知: S=S(U,V)

$$dS = \frac{1}{T}dU + \frac{p}{T}dV$$

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

$$H = U + pV = U + \left[ \left( \frac{\partial S}{\partial V} \right)_{U} / \left( \frac{\partial S}{\partial U} \right)_{V} \right] \bullet V$$

$$F = U - TS = U - \left[1 / \left(\frac{\partial S}{\partial U}\right)_{V}\right] \bullet S$$

$$G = U - TS + pV$$

$$= U - \left[1 / \left(\frac{\partial S}{\partial U}\right)_{V}\right] \bullet S + \left[\left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{U} / \left(\frac{\partial S}{\partial U}\right)_{V}\right] \bullet V$$

# 2.3.4 特性函数应用举例

### 例1 简单固体系统的热力学

$$V(T, p) = V_0(T_0, 0)[1 + \alpha(T - T_0) - \kappa p]$$

设 $C_V$ ,  $\alpha$ 和 $\kappa$  均视为常量

$$U = \int \left\{ C_V dT + \left[ T \left( \frac{\partial p}{\partial T} \right)_V - p \right] dV \right\} + U_0$$

$$S = \int \left[ \frac{C_V}{T} dT + \left( \frac{\partial p}{\partial T} \right)_V dV \right] + S_0$$

曲物态方程 
$$\Longrightarrow$$
  $\left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V} = \frac{\alpha}{\kappa}$   $T\left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V} - p = \frac{1}{\kappa}\left(\frac{V}{V_{0}} + \alpha T_{0} - 1\right)$ 

$$U = \int \left\{ C_V dT + \frac{1}{\kappa} \left( \frac{V}{V_0} + \alpha T_0 - 1 \right) dV \right\} + U_0$$

$$= C_V T + \frac{V_0}{2\kappa} \left( \frac{V}{V_0} + \alpha T_0 - 1 \right)^2 + U_0$$

$$S = \int \left[ \frac{C_V}{T} dT + \frac{\alpha}{\kappa} dV \right] + S_0 = C_V \ln T + \frac{\alpha V}{\kappa} + S_0$$

$$F = U - TS$$

以 F(T,V) 为特性函数去求其它物理量(见2.3.1节)

# 例2 范氏气体的内能、焓、熵、自由能、和吉布 斯自由能

$$\left(p + \frac{n^2 a}{V^2}\right) (V - nb) = nRT$$

$$dU = C_V(T)dT + \left[T\left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_V - p\right]dV$$
$$= C_V(T)dT + \frac{n^2 a}{V^2}dV$$

$$dS = \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V} dT + \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_{T} dV = \frac{1}{T} \cdot T \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{V} dT + \left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V} dV$$
$$= \frac{C_{V}(T)}{T} dT + \frac{nR}{V - nb} dV$$

$$\implies U = \int_{T_0}^{T} C_V(T) dT - \frac{n^2 a}{V} + \frac{n^2 a}{V_0} + U_0$$

$$S = \int_{T_0}^{T} \frac{C_V(T)}{T} dT + nR \ln \frac{V - nb}{V_0 - nb} + S_0$$

$$F = U - TS$$

以F(T,V)为特性函数去求其它物理量(2.3.1节)

# $a \rightarrow 0, b \rightarrow 0$ 得到理想气体

$$U = \int_{T_0}^T C_V dT + U_0$$

$$S = \int_{T_0}^{T} \frac{C_V}{T} dT + nR \ln \frac{V}{V_0} + S_0$$

$$F = U - TS = U_0 - nRT \ln \frac{V}{V_0} - TS_0 + \int_{T_0}^T C_V dT - T \int_{T_0}^T \frac{C_V}{T} dT$$

$$H = U + pV = \int_{T_0}^{T} C_V dT + U_0 + nRT$$

$$G = U - TS + pV$$

$$= U_0 - nRT \ln \frac{V}{V_0} - TS_0 + \int_{T_0}^T C_V dT - T \int_{T_0}^T \frac{C_V}{T} dT + nRT$$

# ✓思考:

有一个体积为2V的绝热容器,被一个绝热壁隔成两个相等体积的左右两个空间A和B。它们分别装有n摩尔数的两种理想气体。求抽去中间绝热壁后,两种气体的总熵变。如果两个容器内的气体是一样的呢?

✓气体一样时,抽去绝热壁,总熵不变 经典物理→吉布斯佯谬; 量子统计:全同粒子的不可分辨性

# 3 热力学函数在其它系统的应用

#### 3.1 简单表面系统的热力学

$$\mathbb{Z}$$
 温度 $T$  表面张力系数 $\sigma$  表面积 $A$ 

物态方程为三者的函数  $f(T,\sigma,A)=0$ 

实验进一步指出:  $\sigma$ 只是T的函数,与A无关

物态方程进一步简化为  $\sigma = \sigma(T)$ 

外界对表面系统做功:

$$\delta W_{\text{Sh}} = \sigma dA$$

表面系统自由能的全微分为:

$$dF = -SdT + \delta W_{\text{Sh}}$$
$$= -SdT + \sigma dA$$

$$\Rightarrow F = F(T, A)$$

$$\Rightarrow \sigma = \frac{\partial F}{\partial A}, \qquad -S = \frac{\partial F}{\partial T}$$

$$:: \sigma$$
与表面积 $A$ 无关  $:: F = \sigma A + F_0$ 

即为物态方程,应通过实验测量得到具体形式

$$F = \sigma(T)A$$

$$:: S = -\frac{\partial F}{\partial T}$$

$$:: S = -\frac{\partial (\sigma A)}{\partial T} = -A\frac{\partial \sigma}{\partial T}$$

$$\oplus U = F + TS$$

$$U = A\sigma - TA \frac{\partial \sigma}{\partial T}$$

参照理想气体的热力学函数的定义:

$$\begin{cases} H = U - p(-V) & \begin{cases} \sigma \leftrightarrow p \\ G = H - TS \end{cases} & A \rightarrow -V \end{cases}$$

对表面系统:

$$H = U - \sigma A = A(\sigma - T\frac{\partial \sigma}{\partial T}) - \sigma A = -AT\frac{\partial \sigma}{\partial T}$$

$$G = H - TS = -AT \frac{d\sigma}{dT} + AT \frac{d\sigma}{dT} = 0$$

#### 3.2 辐射理论

### 3.2.1 光的吸收与发射

#### 1、提出问题

所有恒定的物体,是否当加热到超过一定程度时就会放光而照耀?这种放光是否由于物体各部分的振动所致?



Do not all fix'd Bodies, when heated beyond a certain degree, emit Light and shine; and is not this Emission perform'd by the vibrating motion of its parts?

**Isaac Newton**, *Opticks*, published 1704

### 2、回答

19世纪,由麦克斯韦电磁场理论,科学家们给出如下图像:

有温度的物体所带的电荷振动→辐射电磁波

### 3、进一步提问

物体如何吸收光?

为什么有的物体是透明的,有的物体是不透明的?

为什么有的物体有光泽,有的物体无光泽?

#### 4、回答

(1) 玻璃:透明

电子被紧束缚在原子实附近,振动的固有频率是固定的,不在可见光范围内,不与可见光产生共振,故不吸收可见光,看起来透明。

(2) 金属: 反射

电子可以自由运动,吸收大部分频率的光(共振)而产生振动,且电子平均自由程大,碰撞能量损失小,这些振动又迅速产生电磁辐射,将光反射走。

(3) 煤烟: 吸收

与金属类似,电子可以自由运动,从而吸收光,但是平均自由程短,容易和晶格碰撞而损失动能,从而把吸收来的能量转化为热,不反射电磁波。

\*注意:以上的辐射指的都是电荷振动产生的电磁辐射,而不是原子能级的跃迁辐射。

### 5、吸收与辐射的关系

(1) 基尔霍夫定律 物体对热辐射的吸收比恒等于同温度下的发射率。

#### (2)证明

如果有物体A的吸收能力强,发射能力弱,那么把它放在 屋子里,初始时温度相同,则A吸收的能量要多于放出的 能量,A会升温,屋子会降温,这与热力学第二定律矛盾。

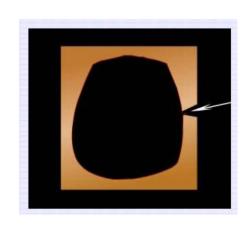
### (3) 直观理解

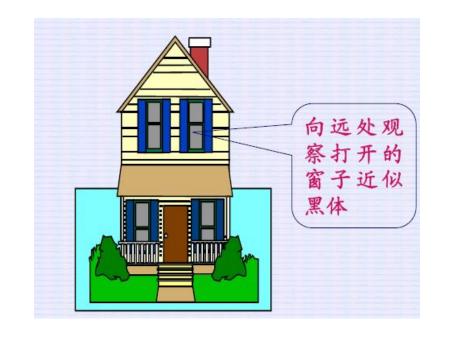
煤烟: 电子平均自由程小, 离子的振动容易传递给电子, 从而容易使电子辐射电磁波。即吸收能力强的物体辐射能力也强。

金属:相反,吸收能力弱的物体辐射能力也弱。

### 5、黑体

- (1) 理想模型
  - 一个理想化的物体,它能够吸收外来的全部电磁辐射,并且不会有任何的反射与透射。
- (2) 黑体的实现 1859年基尔霍夫提出:在盒子上开一个小孔即可实现完 全吸收。同时,若在封闭的炉子上开一个小孔,则可以 很好地模拟黑体辐射。





#### (3) 黑体的意义

第一,研究光的发射和吸收等光与物质的相互作用是至关重要的,具有重大的基础意义和技术应用,而黑体为此提供了最简单的模型。

第二,热力学是普遍正确的、最基础的理论。热力学在研究黑体辐射上的成功,进一步证明了自身的普适性和重要性。

第三,对黑体辐射谱的研究,直接导至了能量量子化的提出,即量子力学的开端。

#### (4) 两条实验定律

Stefan定律(1879)

黑体单位表面积的辐射通量与其温度的四次方成正比。 Boltzmann于1884年将热力学的推论应用到腔内的电磁辐射中,以及 利用麦克斯韦方程组将压强和能量密度联系起来,也得到

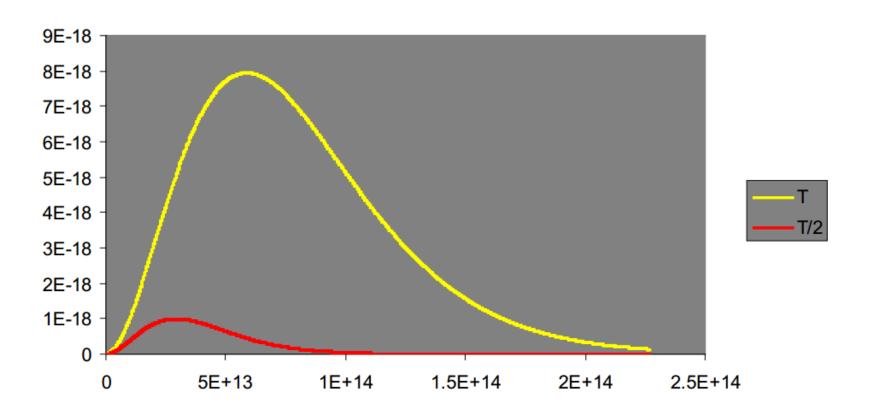
### Wien位移定律(1893)

黑体辐射能流密度的峰值波长与自身温度成反比。 根据Boltzmann的热力学推论,Wien于1893年从理论上独立推导出此 定律。

#### (5) 完整图像

19世纪末,实验技术得到充分的发展,使得对空腔辐射的能量分布可以精确测量。1895年,柏林大学的Wien和Lummer在炉子上开了一个小孔,做了相关的实验,得到黑体辐射曲线。

#### **Energy Density Decrease from T to T/2**



- 1, 低频区是抛物线
- 2,  $f_{\text{max}}(T) = 2f_{\text{max}}(T/2)$  $\rho_{\text{max}}(T) = 8\rho_{\text{max}}(T/2)$
- 3,3K宇宙微波背景辐射精确 满足黑体辐射曲线
- 4,  $f_{max}$  随温度移动的例子 加热铁,温度大约900K时开始出现深红色; 随着温度增加,逐渐变成橙色,黄色; 升高到大约10000K时,变成蓝色; 再升高温度,进入紫外区,超出可见光范围。

#### (6) 对黑体辐射模型的理解(1)

普朗克认为:以炉壁上的谐振子为研究对象,热辐射的作用使他们达到平衡。

他发现:如果谐振子辐射的能量不是连 续的,而是量子化的,则可以得到前 面的曲线。

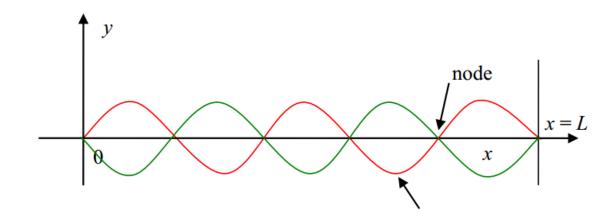
$$\rho(f,T)df = \frac{8\pi V f^2 df}{c^3} \frac{hf}{e^{hf/kT} - 1}.$$



但是,这个具有跨时代意义的发现在初期并没有引起足够的重视,即使连普朗克自己都认为这仅仅是技术上的修正,而不是必要的。

#### 6) 对黑体辐射模型的理解(2)

瑞利认为: 电磁辐射在腔内形成驻波, 以此为研究对象。



由辐射模式密度 
$$N(f) = \frac{8V\pi f^2}{c^3}$$

以及能均分定理,得到瑞利公式  $\rho(f,T) = \frac{8V\pi f^2}{c^3}kT$  但这仅在低频区与实验符合。

### (6) 对黑体辐射模型的理解(3)

爱因斯坦认为:由普朗克公式的高频近似(这个公式Wien也在早期得到)

 $\rho(f,T) = \frac{8\pi f^2 hf}{c^3} e^{-hf/kT}$ 

类比经典粒子的玻耳兹曼分布

$$f(v) = 4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} v^2 e^{-E/kT} \qquad f(E) = \left[4\pi \left(\frac{m}{2\pi kT}\right)^{3/2} v^2\right] E e^{-E/kT}$$

只要将高频区的辐射看成独立粒子组成的气体,每个粒子的能量是 E=hf ,那么能量密度就是

$$\rho(E,T) = \left\lceil \frac{8\pi f^2}{c^3} \right\rceil E e^{-E/kT}$$

最终,爱因斯坦指出:腔内的电磁场本身就是量子化的。这相对普朗克的量子化又进了一步。现在我们知道,这些辐射量子化就是光子。

\*注意:最后类比的两个表达式归一化因子不同,因为给定温度下没有光子数守恒

# 3.2.2 平衡辐射的热力学理论

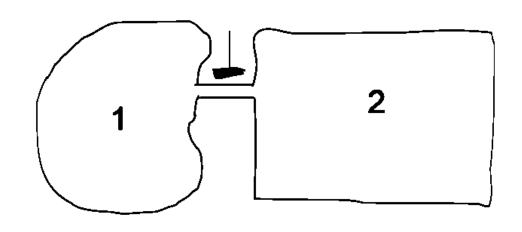
#### 1、热辐射

只要有温度的物体,都存在热辐射.一般而言,热辐射的<mark>强度按频率的分布</mark>与辐射体的温度和性质有关.

### 2、平衡辐射

当辐射对电磁波的**吸收**和**辐射**达到**平衡**时,热辐射的特性将**只取决于温度**,与辐射体的其他特性无关.

分析: 空腔辐射系统的内能密度



#### 设想:

空腔**1,2达平衡**后,根据温度的平衡定义,两者的温度相同。在两腔之间开一个小窗,置滤光片(只允许  $\omega \rightarrow \omega + d\omega$  的光通过)

若腔1中的频率为  $\omega$ 的能量密度u高于腔2中的能量密度。则  $u_1(\omega,T) > u_2(\omega,T)$ 

**——** 能量从腔1流入腔2

$$T_1 < T_2$$
 即自发的产生温度差

这等效于将热量从低温热源传播至高温热源,而不引起其他变化,所以违反克氏表述,违反热力学第二定律。

故在空腔辐射平衡后, 必有

$$u_1(\omega,T) = u_2(\omega,T)$$

上述讨论中, $\omega$ 任意,所以对总能量密度

$$u_1(T) = u_2(T)$$

#### 3.2.2 平衡辐射时的热力学函数

#### ●内能

$$p = \frac{1}{3}u$$

∫实验:1901年理论:可由统计物理导出

### 空腔辐射

选取T, V为状态参量

$$U = U(T,V)$$

平衡是密度均匀

$$U = u(T) \cdot V$$

### 带入能态关系:

$$\left(\frac{\partial U}{\partial V}\right)_{T} = T\left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V} - p$$

$$\Rightarrow u(T) = \frac{T}{3} \frac{\partial u}{\partial T} - \frac{u}{3}$$

$$\Rightarrow T \frac{du}{dT} = 4u$$

$$\Rightarrow u = aT^4$$

其中a是积分常数

### 熵

热力学基本方程 dU = TdS - pdV

$$\Rightarrow dS = \frac{dU + pdV}{T}$$

$$\therefore \begin{cases} U = uV = aT^4V \\ p = \frac{1}{3}u = \frac{1}{3}aT^4 \end{cases}$$

$$\therefore dS = \frac{1}{T}d(aT^4V) + \frac{1}{T}\frac{1}{3}aT^4dV$$
$$= \frac{a}{T}4T^3VdT + aT^3dV + \frac{a}{3}T^3dV$$

$$dS = 4aT^{2}VdT + \frac{4a}{3}T^{3}dV = \frac{4a}{3}d(T^{3}V)$$

$$\Rightarrow S = \frac{4}{3}aT^3V + S_0$$

当V=0时,应有S=0

所以
$$S_0 = 0$$
  $\Rightarrow S = \frac{4}{3}aT^3V$ 

对可逆绝热过程,熵不变,有T³V=常数

### 吉布斯函数

$$G = H - TS = U + pV - TSdS$$

$$= aT^{3}V + \frac{1}{3}aT^{3}V - T\left(\frac{4}{3}aVT^{3}\right) = 0$$

由统计物理分析可以导出上述结果

#### 3.2.3 Stefan-Boltzmann定律

1、 绝对黑体:某一物体,在任何温度下,都能将辐射于其上的任何频率的电磁波吸收,而无反射和透射,则称为绝对黑体。 近似黑体:开小孔的腔体

2、辐射通量密度, Stefan-Boltzmann定律

通量密度 : *J* 

单位时间里通过单位面积向一侧辐射能量

Stefan-Boltzmann定律:

$$J = \frac{1}{4}cu$$

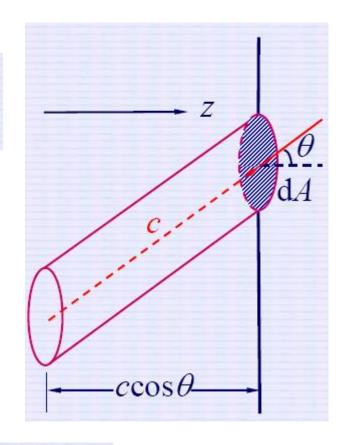
证明: 
$$J = \frac{1}{4}cu$$

ightharpoonup 各向同性辐射场中,传播方向在立体角d $\Omega$ =sin $\theta$ d $\varphi$ d $\theta$ 内的辐射能量密度:

$$\frac{u\mathrm{d}\Omega}{4\pi} = \frac{u}{4\pi}\sin\theta\mathrm{d}\varphi\mathrm{d}\theta$$

》单位时间内,传播方向在立体角 内dΩ,通过d4向一侧辐射的能量:

$$\frac{ud\Omega}{4\pi}c\cos\theta dA = \frac{cu}{4\pi}\cos\theta\sin\theta d\varphi d\theta dA$$



▶ 单位时间里通过dA向一侧辐射的总辐射能量:

$$JdA = \frac{cudA}{4\pi} \int_0^{\frac{\pi}{2}} \sin\theta \cos\theta d\theta \int_0^{2\pi} d\varphi = \frac{1}{4} cudA$$

➤ 辐射通量密度:  $J = \frac{1}{4}cu$ 

#### 3.3 磁介质的热力学

#### 3.3.1 磁介质系统

#### 状态参量

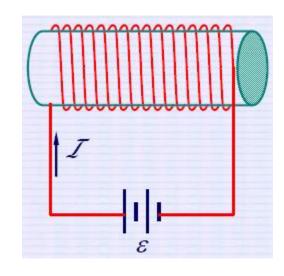
$$(\mathcal{H}, m, T)$$
 (V为常量)

#### 状态方程

$$f(\mathcal{H}, m, T) = 0$$

顺磁质:

$$m = \frac{CV}{T}\mathcal{H}$$



#### 做功

若热力学系统只包括磁介质而不包括磁 场,且无体积变化, 则

$$dW = \mu_0 V \mathcal{H} dM = \mu_0 \mathcal{H} dm \quad (m=VM)$$

$$p \to \mu_0 \mathcal{H} \quad , -V \to m$$

#### 3.3.2 磁介质系统热力学函数的全微分

## 热力学基本方程 焓的全微分

热力学基本方程 
$$dU = TdS + \mu_0 \mathcal{H} dm$$

$$H = U - \mu_0 \mathcal{H} m$$
$$dH = TdS - \mu_0 md\mathcal{H}$$

#### 自由能的全微分 F = U - TS

$$F = U - TS$$

$$dF = -SdT + \mu_0 \mathcal{H} dm$$

#### 吉布斯函数的全微分

$$G = F - \mu_0 \mathcal{H} m = U - TS - \mu_0 \mathcal{H} m$$
  
$$dH = -SdT - \mu_0 md\mathcal{H}$$

#### 3.3.3 磁介质的麦氏关系

$$p \to \mu_0 \mathcal{H}$$
 ,  $-V \to m$ 

$$\left(\frac{\partial \mathbf{T}}{\partial p}\right)_{S} = -\left(\frac{\partial (-V)}{\partial \mathbf{S}}\right)_{p} \qquad \left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V} = -\left(\frac{\partial S}{\partial (-V)}\right)_{T}$$

$$\left(\frac{\partial p}{\partial S}\right)_{-V} = \left(\frac{\partial T}{\partial (-V)}\right)_{S} \qquad \left(\frac{\partial (-V)}{\partial T}\right)_{p} = \left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_{T}$$

$$\left(\frac{\partial \mathbf{T}}{\partial (\mu_0 H)}\right)_{S} = -\left(\frac{\partial m}{\partial \mathbf{S}}\right)_{H} \qquad \left(\frac{\partial (\mu_0 H)}{\partial T}\right)_{m} = -\left(\frac{\partial S}{\partial m}\right)_{T}$$

$$\left(\frac{\partial(\mu_0 H)}{\partial S}\right)_m = \left(\frac{\partial T}{\partial m}\right)_S \qquad \left(\frac{\partial m}{\partial T}\right)_H = \left(\frac{\partial S}{\partial(\mu_0 H)}\right)_T$$

#### 3.3.4 绝热去磁致冷

$$\left(\frac{\partial T}{\partial H}\right)_{S} = ?$$

$$f(\mathcal{H}, T, S) = 0 \implies \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{\mathcal{H}} \left(\frac{\partial T}{\partial \mathcal{H}}\right)_{S} \left(\frac{\partial \mathcal{H}}{\partial S}\right)_{T} = -1$$

$$\left(\frac{\partial T}{\partial \mathcal{H}}\right)_{S} = -\left(\frac{\partial S}{\partial \mathcal{H}}\right)_{T} \left(\frac{\partial T}{\partial S}\right)_{\mathcal{H}} = -\frac{\mu_{0}T}{C_{\mathcal{H}}} \left(\frac{\partial m}{\partial T}\right)_{\mathcal{H}}$$

$$\left[C_{\mathcal{H}} = T \left(\frac{\partial S}{\partial T}\right)_{\mathcal{H}}, \quad \left(\frac{\partial S}{\partial \mathcal{H}}\right)_{T} = \mu_{0} \left(\frac{\partial m}{\partial T}\right)_{\mathcal{H}}\right]$$

### 设磁介质满足居里定律:

$$m = \frac{CV}{T} \mathcal{H}$$

$$\rightarrow \left(\frac{\partial T}{\partial \mathcal{H}}\right)_{S} = \frac{CV}{C_{\mathcal{H}}T} \mu_{0} \mathcal{H} > 0$$

即:

在绝热条件下减少磁场时,磁介质的温度将降低——绝热去磁致冷。

可获得1K以下的低温。

### 4 获得低温的方法

#### 产生低温的意义:

低温技术在现代科学技术中有重要的应用。

#### 获得低温的方法:

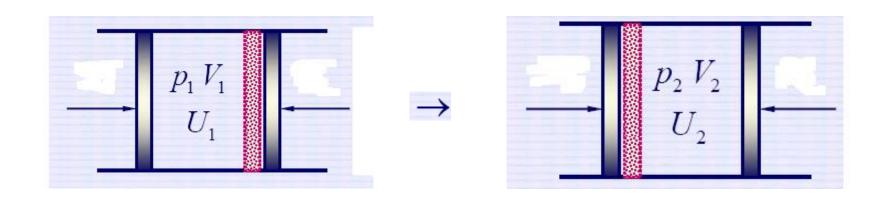
节流过程降温 绝热膨胀降温 绝热去磁降温 激光制冷 蒸发降温

•••••

### 4.1 气体节流过程

#### 4.1.1 焦一汤效应

1852年,焦耳和汤姆逊采用多孔塞过程一节流过程,使气体绝热地由高压 过渡到低压 , 并达到定常状态。测量气体在多孔塞两边的温度表明: 在节流过程前后,气体的温度发生了变化。



#### 4.1.2 节流过程的热力学分析

$$W = W_1 - W_2 = p_1 V_1 - p_2 V_2$$

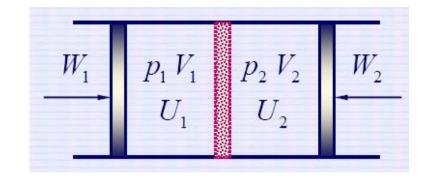
$$Q = 0$$

$$\Delta U = U_2 - U_1$$

$$U_2 - U_1 = p_1 V_1 - p_2 V_2$$

$$U_2 + p_2 V_2 = U_1 + p_1 V_1$$

$$H_2 = H_1$$



一绝热节流过程为等焓变化过程

#### 4.1.3 焦一汤系数与节流致冷

# 定义焦一汤系数: $\mu = (\frac{\partial T}{\partial p})_H$

$$\mu = (\frac{\partial T}{\partial p})_H$$

### 焦-汤系数与物态方程与热容量的关系:

$$f(T, p, H) = 0 \longrightarrow \left(\frac{\partial T}{\partial P}\right)_{H} \left(\frac{\partial P}{\partial H}\right)_{T} \left(\frac{\partial H}{\partial T}\right)_{p} = -1$$

$$\rightarrow \mu = -(\frac{\partial T}{\partial H})_p (\frac{\partial H}{\partial p})_T$$

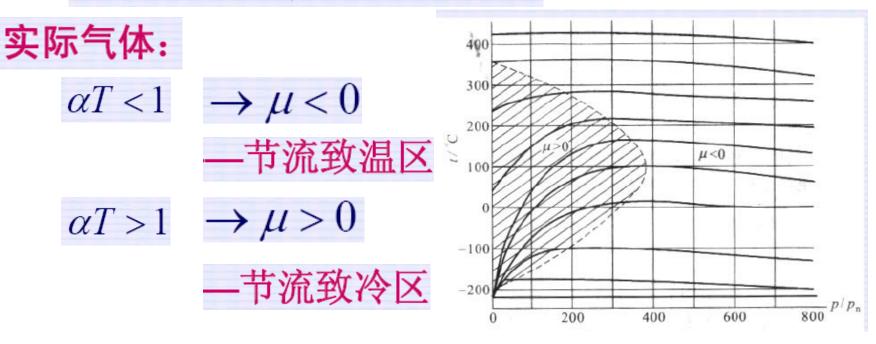
$$= -\frac{1}{C_p} \left( \frac{\partial H}{\partial p} \right)_T = \frac{1}{C_p} \left[ T \left( \frac{\partial V}{\partial T} \right)_p - V \right]$$

$$=\frac{V}{C_p}(T\alpha-1)$$

#### 理想气体:

$$\alpha = \frac{1}{V} \left( \frac{\partial V}{\partial T} \right)_{p} = \frac{1}{T} \qquad \to \mu = 0$$

——理想气体节流前后温度不变



结论: 在低温区,通过节流减压可实现致冷。

#### 4.1.4 节流致冷的优缺点

#### 优点:

一定压强降落下,温度愈低获得的温度降落愈大

#### 缺点:

气体的初始温度必须低于反转温度。可先绝热预 冷,再节流冷却

#### 例 讨论满足昂尼斯方程(近似)

$$p = \frac{nRT}{V} \left[ 1 + \frac{n}{V} B(T) \right] \quad (\frac{n}{V} B(T) << 1)$$

的实际气体的焦-汤系数。

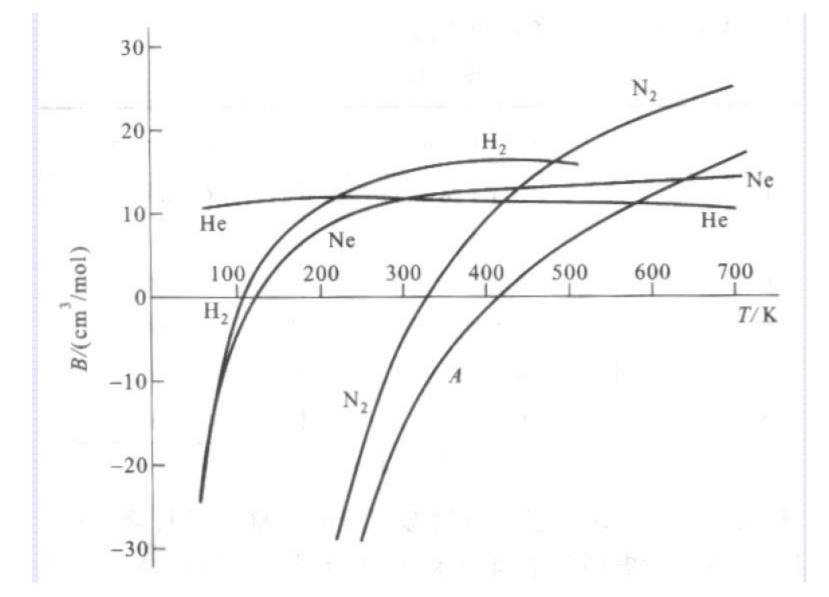
解: 
$$p = \frac{nRT}{V} \left[ 1 + \frac{n}{V} B(T) \right] \approx \frac{nRT}{V} \left[ 1 + \frac{p}{RT} B(T) \right]$$

$$V = n \left[ \frac{RT}{p} + B(T) \right] \longrightarrow \alpha = \frac{1}{V} \left( \frac{\partial V}{\partial T} \right)_p = \frac{n}{V} \left( \frac{R}{p} + \frac{dB}{dT} \right)$$

$$\mu = \frac{V}{C_p}(T\alpha - 1) = \frac{V}{C_p} \left( \frac{nRT}{pV} + \frac{nT}{V} \frac{dB}{dT} - 1 \right) \approx \frac{n}{C_p} \left( T \frac{dB}{dT} - B \right)$$

低温区: 
$$B < 0, \frac{dB}{dT} > 0 \rightarrow \mu > 0$$

高温区: 
$$B > 0$$
, 当 $T \frac{dB}{dT} > B$ 时  $\rightarrow \mu > 0$ 



#### 4.2 气体绝热膨胀致冷

$$\mu_{S} = \left(\frac{\partial T}{\partial p}\right)_{S} = -\left(\frac{\partial T}{\partial S}\right)_{p} \left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_{T} = \frac{T}{C_{p}} \left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_{p} = \frac{VT\alpha}{C_{p}}$$

——气体经绝热膨胀后温度降低。

优点: 不必先预冷

缺点: 膨胀机要移动,温度愈低降温效应愈小.

#### 4.3 绝热去磁致冷

### 基本原理

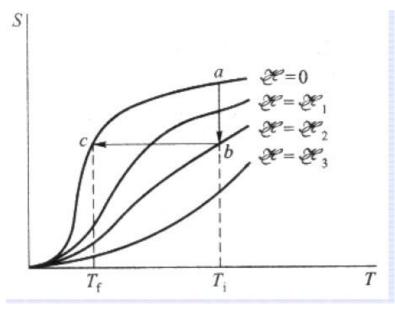
绝热过程中顺磁性固体的温度随磁场的减小而下降:

$$\mu_{S} = \left(\frac{\partial T}{\partial \mathcal{H}}\right)_{S} = \frac{CV}{C_{\mathcal{H}}T}\mu_{0}\mathcal{H} > 0$$

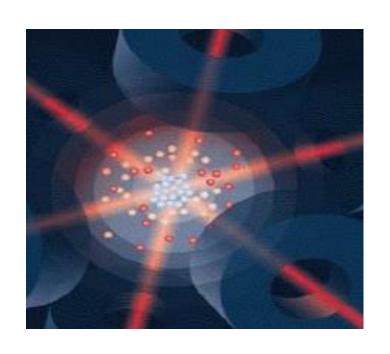
### 基本方法

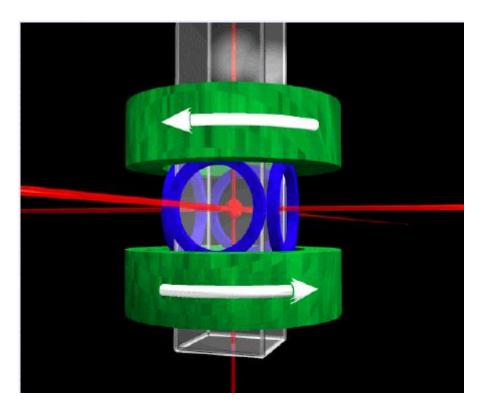
(1) 等温磁化: a→b

(2) 绝热去磁: b→c



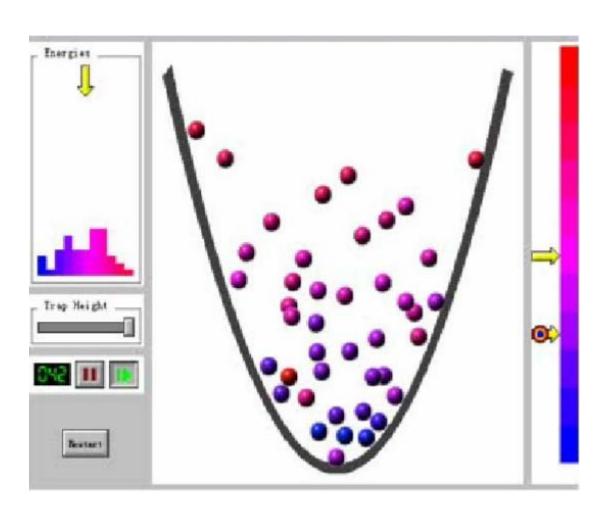
### 4.4 激光致冷





### 4.5 蒸发冷却





#### 4.6 获得低温的历史

- ·1898年杜瓦实现H液化
- •1908年昂尼斯实现He液化
- •1934年卡皮查先绝热膨胀使He降温到反转温度以下,再通过节流过程使He液化,获得1K以下的低温。
- •1985年贝尔实验室的朱棣文小组用三对方向相反的 激光 束照射钠原子,6束激光交汇处的钠原子团被 冷却,温度达 到1  $\mu$  以下。

### The Nobel Prize in Physics 1913

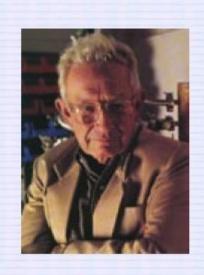


Heike Kamerlingh Onnes (1853-1936)

1913年诺贝尔物理学授予荷兰莱顿大学大卡末林-昂内斯 (Heike Kamerlingh Onnes, 1853-1936), 以表彰他对低温物 质特性的研究,特别是这些研究导致 液氦的生产。

### The Nobel Prize in Physics 1978







Pyotr L.Kapitsa Arno A.Penzias Robert W.Wilson

1978年诺贝尔物理学奖一半授予苏联莫斯科苏联科学家学院的卡 皮查 (Pyotr L.Kapitsa),以表彰他在低温物理学领域的基本发明 和发现;另一半授予新泽西州霍姆德尔贝尔实验室德裔物理学家 彭齐亚斯(Arno A.Penzias)和R.威尔逊(Robert W.Wilson), 以表彰他们发现了宇宙背景微波辐射。

### The Nobel Prize in Physics 1997



Steven Chu



Claude Cohen-Tannoudji



William D. Phillips

"for development of methods to cool and trap atoms with laser light"

# 5 热力学第三定律

#### 5.1 热力学第三定律的表述

**热力学第三定律**是在低温现象的研究中总结出来的一个"普遍"规律。1906年,能斯特在研究各种低温下化学反应的性质之后,总结出来的一个结论,也称为能斯特定理。表述为:

凝聚系统的熵在等温过程中的改变随着温度趋于零 而趋于零,即

$$\lim_{T\to 0} (\Delta S)_T = 0$$

也称为绝对零度不可达到原理:不可能有有限的步骤使物体冷至绝对零度。

- ✔可以从前者推出后者,反过来不一定成立。
- ✓热力学第三定律是独立于第一及第二定律的。

#### 5.2 绝对零温的熵是一个常量

以(T,y)描述热力学系统的状态参量,热力学第三定律也可以表述为

$$S(T \rightarrow 0, y_A) = S(T \rightarrow 0, y_B)$$

也就是说: 当 $T \rightarrow 0$ 时,熵的值与状态参量无关。

#### 5.3 系统在零温附近的性质

温度趋于零时熵的值与状态参量无关,例如

$$\lim_{T \to 0} \left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_T = 0 \qquad \qquad \lim_{T \to 0} \left(\frac{\partial S}{\partial V}\right)_T = 0$$

我们来运用上面的关系研究系统零温附近的性质

#### ●麦氏关系给出

$$\left(\frac{\partial(-V)}{\partial T}\right)_{p} = \left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_{T} \qquad \left(\frac{\partial p}{\partial T}\right)_{V} = -\left(\frac{\partial S}{\partial (-V)}\right)_{T}$$

因此

体胀系数: 
$$\lim_{T\to 0} \alpha = \lim_{T\to 0} \frac{1}{V} \left(\frac{\partial V}{\partial T}\right)_p = -\lim_{T\to 0} \frac{1}{V} \left(\frac{\partial S}{\partial p}\right)_T = 0$$

压强系数: 
$$\lim_{T\to 0}\beta = \lim_{T\to 0}\frac{1}{p}(\frac{\partial p}{\partial T})_V = \lim_{T\to 0}\frac{1}{p}(\frac{\partial S}{\partial V})_T = 0$$

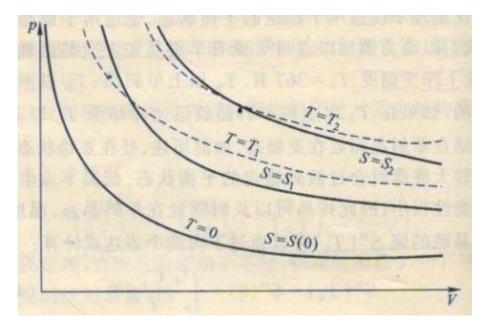
✓这一结果在铜、铝、银和其他一些固体上得到实验的证实

#### ●在 T 趋于零时热容量趋于零

$$C_{y} = T(\frac{\partial S}{\partial T})_{y} = (\frac{\partial S}{\partial \ln T})_{y}$$

S有限,且InT趋于无穷,故C趋于0

#### 5.4 能氏定理→绝对零度不可到达



根据能氏定理, T=0 的等温线和 S=S(0) 的等熵线是重合的。由于等熵线不相交,不可能通过可逆绝热过程(等熵过程)使一个物体从T不为零的状态变到 T=0 的状态,如图所示。

#### 5.5 零温下绝对熵的几点讨论

1. 系统处于基态,绝对熵正比于基态数目的对数。

$$S = k \ln W$$

- ·零温时系统处于基态,W是基态简并度。
- •基态非简并时, W=1, InW=0, S=0, 如晶格结构、量子气体等满足此条件。
- •基态简并时, 熵不等于零

但是, 熵是广延量, 热力学极限下熵密度趋于零

$$\lim_{N \to \infty} \frac{S}{N} = k \lim_{N \to \infty} \frac{\ln W}{N} = 0$$

• 最后一个等式成立的条件(即W的增速慢于e^N)详见下面文章: A.J Leggett, On the minimum entropy of a large system at low temperatures *Ann. Phys. N. Y.* **72**(1972) 80-106

- 5.5 零温下绝对熵的几点讨论
- 2. 零温下熵是常数但不一定为零

存在几何阻挫的系统:

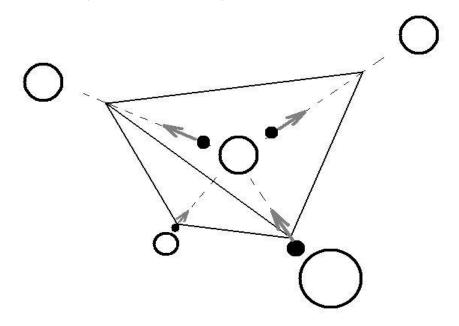
绝对零度熵为零的归纳中并没有考虑到**拓扑的简并 度**。

a) 在分数霍尔效应中存在依赖拓扑结构的基态简并 (topology-dependent ground state degeneracy)。

冰和自旋冰 (见下一页)

#### • 例子: 冰和自旋冰

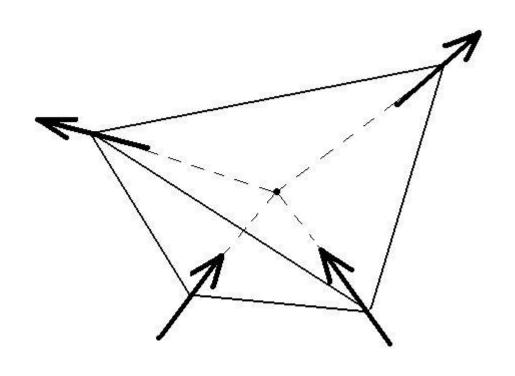
1935年,Linus Pauling就在JACS上发表文章指出,即使在绝对零度时,冰(水的固相)的结构也存在一些自由度。



左图:冰中的 氢原子(黑圈)和 氧原子(白圈)的 构形

每个水分子有"两出两进",而有四个最近邻水分子,即有四个可选方向,所以"两出两进"在四个可选方向里的排布并不唯一,导致了冰的熵不可能减少到0。

自旋冰(spin ice)也可以形成类似冰的"两出两进"结构,如图。其熵在绝对零度下也是大于0的。



自旋冰的自旋(黑色箭头)构形