

再谈热力学，以及巨正则系综

陈童

July 25, 2025

Contents

1	绝热变换，热机	1
2	再谈热力学	5
2.1	化学势	5
2.2	Gibbs-Duhem关系式	7
2.3	热平衡稳定性	10
3	巨正则系综	12

[本章中对于 N 个粒子组成的系统，我们将其微观状态(相点)记为 μ_N ，原来的符号 μ 这里要用来表示化学势。]

本章我们再次回到热力学，我们会讨论绝热变换的概念并将之应用于热机效率的探讨。之后我们引入化学势的概念，并进而对热力学作一个比较系统的阐述。最后，我们将介绍所谓的巨正则系综。

1 绝热变换，热机

前面的章节中说过，孤立系统的热平衡态完全由其总能量 E 以及所处的力学条件 \mathbf{x} (比如总体积)给定， E 和 \mathbf{x} 都是广延量。现在，我们记这个热平衡态为 $X = (E, \mathbf{x})$ 。则孤立系统热平衡时的熵是 X 的函数，记为 $S(X)$ 。如果我们将两个系统——分别处于平衡态 X 和 Y ——相互接触，让它们

构成一个复合系统，就记复合系统的宏观状态为 (X, Y) ，相应的热力学熵为 $S(X, Y)$ ，则熵的可加性告诉我们

$$S(X, Y) = S(X) + S(Y). \quad (1)$$

进一步，在热力学极限下，熵是广延量，这就意味着如果我们把系统规模扩大 $\lambda > 0$ 倍，使宏观态变为 λX ，则相应的热力学熵也将扩大 λ 倍，即有

$$S(\lambda X) = \lambda S(X). \quad (2)$$

注意，这个关系式只在热力学极限下才成立。

现在，我们将孤立系统推广到绝热的系统，也即是说，我们允许系统和外界交换力学功，但是，两者之间不允许交换热量，我们称之为允许对系统进行绝热变换(可以是可逆的，也可以不可逆)。可以进一步精确化这句话的意思，所谓的绝热变换，其意思是，允许系统和外界的辅助装置以及一个重物(可以看作是质点)进行相互作用，进而改变系统的宏观状态，但是，过程结束以后，辅助装置的状态必须完全复原，只允许外界的重物被提升或者下降。如果我们把系统包括外界辅助装置和重物整个一起看作一个孤立系统，则可以对这个孤立系统应用热力学第二定律，由于辅助装置的状态复原了，其熵变(熵的改变量)为零，又由于重物可以看作一个质点，其热力学熵是零，因此，整个孤立系统的熵变其实就是原来系统的熵变，从而热力学第二定律告诉我们：**任何系统经历一个绝热变换以后，其热力学熵都不会减少！**

假设通过某个绝热变换把系统从热平衡态 X 变成了热平衡态 Y (中途的过程可以是非平衡的)，则上述结果告诉我们

$$S(X) \leq S(Y). \quad (3)$$

我们可以说，热平衡态 X 先于热平衡态 Y (或者 Y 后于 X)，记作

$$X \prec Y, \quad (4)$$

其含义就是，热平衡态 Y 是一个可从 X 出发经过绝热变换到达的热平衡态。如果反过来也成立，即同时有 $Y \prec X$ ，就称 X 和 Y 绝热等价，记作

$$X \sim Y. \quad (5)$$

很显然，这时候必定有 $S(X) = S(Y)$ ，也即是说，如果两个热平衡态绝热等价，那么将它们联系起来的绝热变换就是可逆的。反过来，如果 $X \prec Y$ ，但是两者并不绝热等价，则可以将两者的关系记作

$$X \prec\prec Y, \quad (6)$$

很显然，这时候必定严格有 $S(X) < S(Y)$ ，从而将两者联系起来的绝热变换不可逆。

因此，通过绝热变换可以在一个系统的所有热平衡态的集合中引入一个偏序关系 \prec 。值得指出的是，绝热变换不一定是很“温柔”的(诸如推动一个活塞或者什么的)，它也可以是很“暴力”的，如图(1)中所示的那样。

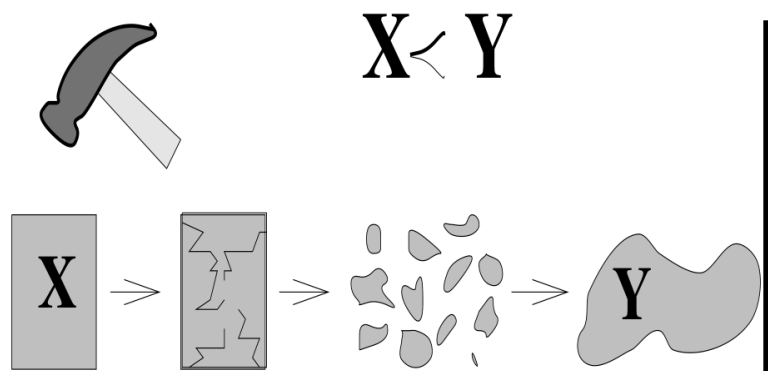


Figure 1: 通过一个“暴力”的绝热变换连接起来的两个热平衡态 X 和 Y 。

通过系统间的复合运算(即将两个系统相互接触，让它们构成一个更大的复合系统)，我们可以将上述偏序关系 \prec 推广到所有系统的所有热平衡态的集合(当然，所有这些系统都是热力学极限下的宏观系统)。不难验证，这样的偏序关系满足如下性质：

1. 自反性：即 $X \sim X$ 。
 2. 传递性：即如果 $X \prec Y$ ，且 $Y \prec Z$ ，则必有 $X \prec Z$ 。
 3. 相容性：即如果 $X \prec X'$ ，且 $Y \prec Y'$ ，则必有 $(X, Y) \prec (X', Y')$ 。
- 这是由于熵的可加性，即 $S(X, Y) = S(X) + S(Y) \leq S(X') + S(Y') = S(X', Y')$ 。

4. 标度不变性：即对于 $\lambda > 0$, 如果 $X \prec Y$, 则必有 $\lambda X \prec \lambda Y$ 。这是由于熵的广延性。

5. 分裂与重组：即我们可以把系统 X 分裂成两个子系统的复合 $(\lambda X, (1-\lambda)X)$ ($0 < \lambda < 1$), 或者反过来, 把这样的两个子系统重组成为一个大系统 X 。很显然, 这样的分裂和重组可以仅仅是看待整个系统的两种不同观点, 所以当然是绝热可逆的, 从而必有 $X \sim (\lambda X, (1-\lambda)X)$ ($0 < \lambda < 1$)。

从熵的性质上也可以证实这一点, 因为 $S(\lambda X, (1-\lambda)X) = S(\lambda X) + S((1-\lambda)X) = \lambda S(X) + (1-\lambda)S(X) = S(X)$ 。

6. 稳定性：如果 $(X, \epsilon Z_0) \prec (Y, \epsilon Z_1)$ 对于某个 Z_0, Z_1 和一个趋向于零的 ϵ 序列成立, 则有 $X \prec Y$ 。这条性质的含义就是“一粒灰尘不能影响绝热过程”。这条性质当然可以用熵的性质来证明。

我们是利用熵的性质(1)、(2)和(3)证实以上6条性质的。有趣的是, E. H. Lieb 和J. Yngvason在文献A guide to entropy and the second law of thermodynamics. Notices of the American Mathematical Society, 45:571 - 581, 1998, 以及这篇文献引用的文献中证明：如果某个偏序关系满足以上6条性质, 比如作为对绝热变换的直观要求, 那么反过来, 必定存在一个几乎唯一确定的状态函数 $S(X)$, 它具有热力学熵的那些性质(1)、(2)和(3)。

热机

绝热变换概念的一个重要应用是用来研究热机效率。实际上, 在历史上, 热力学熵的概念最早就是从卡诺对热机效率的研究中导出来的, 反而香农熵的概念才是最后出现的, 虽然从学科逻辑来说, 香农熵才是最根本的概念, 这也是本书采用的逻辑。

热机的工作原理是从温度为 T_1 的高温热库中提取能量, 通过某种装置将其中一部分能量转化为对环境所做的机械功, 并将剩余的能量释放到温度为 T_2 的低温热库中。该装置以循环方式运行, 也就是说, 在整个过程结束时, 它回到其初始状态。循环装置包括两个热库一起, 整个复合系统被封闭在一个容器中, 该容器只允许系统以纯机械方式与环境交换能量, 例如通过提升或降低一个宏观重物来实现。所以, 热机的循环过程就是一种绝热变换, 因此每个循环完成之后, 整个复合系统的熵不减。

由于工作物质是循环使用的, 其状态必定会回到初始状态, 所以一个循

环前后其熵变为零。换言之，一个循环前后整个系统的熵变完全来源于热库的熵变。假设记循环之前高温热库的熵为 S_1 ，循环之后的熵为 S'_1 ，工作物质从高温热库吸收的热量为 Q_1 （即高温热库吸收的热量为 $-Q_1$ ），从而即有

$$S'_1 = S_1 - \frac{Q_1}{T_1}. \quad (7)$$

类似的，记循环之前低温热库的熵为 S_2 ，循环之后的熵为 S'_2 ，假设工作物质向低温热库释放的热量为 Q_2 ，则

$$S'_2 = S_2 + \frac{Q_2}{T_2}. \quad (8)$$

利用绝热变换必须满足的

$$S_1 + S_2 \leq S'_1 + S'_2, \quad (9)$$

立即有

$$\frac{Q_1}{T_1} - \frac{Q_2}{T_2} \leq 0. \quad (10)$$

假设每个循环系统向外做功为 W ，从而

$$Q_1 = Q_2 + W. \quad (11)$$

定义热机效率 η 为

$$\eta \equiv \frac{W}{Q_1}, \quad (12)$$

即每吸收一单位的热量能够向外做的功。不难看到，必有

$$\eta = \frac{Q_1 - Q_2}{Q_1} = 1 - \frac{Q_2}{Q_1} \leq 1 - \frac{T_2}{T_1}. \quad (13)$$

这个式子给出了热机效率的上限，其中等于号对于可逆热机才成立。

2 再谈热力学

2.1 化学势

此前第二章中都默认系统的总粒子数是固定的，不作为变量。现在我们考虑如果粒子数是变量会带来什么新知识。

同样，让我们从孤立系统开始，假设系统的总粒子数为 N ，对于孤立系统它和力学条件 \mathbf{x} 一样是固定的，所以平衡态应该由 (E, \mathbf{x}, N) 三类宏观参量刻画，记为 $X = (E, \mathbf{x}, N)$ 。如果系统包含多种粒子，每一种粒子都有一个粒子数，那就需要进一步将 N 推广成多维向量 $\mathbf{N} = (N_1, N_2, \dots)$ 。不过，为了表达的简单起见，我们主要以一种粒子的情形为例，如何推广到多种粒子情形留给读者自行探讨。总之，热平衡时，孤立系统的熵应该是状态函数 $S(X) \equiv S(E, \mathbf{x}, N)$ 。

和第二章中的相关处理一样，现在把整个孤立系统任意分成 A, B 两部分，不过，现在假设这两部分之间可以交换粒子，当然，总粒子数 N 是固定不变的。记 N_A, N_B 分别为 A, B 部分的粒子数，则和第二章中引入温度时的讨论完全类似，根据热平衡时熵取极大值，我们有

$$\frac{\partial S_A}{\partial N_A} = \frac{\partial S_B}{\partial N_B}. \quad (14)$$

也即是说，热平衡时系统各部分熵对本部分粒子数的偏导处处都一样。因此我们可以定义

$$\frac{\partial S}{\partial N} = -\frac{\mu}{T}, \quad (15)$$

它可以是对系统的任意部分定义的，也可以是对整个系统定义的。则根据刚才的推导，我们有，热平衡时这样定义的 μ/T 处处都一样，由于热平衡时温度处处一样，因此，热平衡时，这样定义的 μ 必定在整个系统中处处相同。 μ 就称之为系统的**化学势**！注意，不是相空间的相点，后者我们将记为 μ_N 。所以，**热平衡时系统的化学势处处相同**。

结合第二章的相关结果

$$\frac{\partial S}{\partial E} = \frac{1}{T}, \quad \frac{\partial S}{\partial \mathbf{x}} = \frac{\mathbf{J}}{T}. \quad (16)$$

我们立即有

$$dS = \frac{1}{T}dE + \frac{1}{T}\mathbf{J} \cdot d\mathbf{x} - \frac{1}{T}\mu dN. \quad (17)$$

稍微整理一下也可以重写成

$$dE = TdS - \mathbf{J} \cdot d\mathbf{x} + \mu dN. \quad (18)$$

这样写的时候，我们最好是认为已经通过反解 $S = S(E, \mathbf{x}, N)$ 而把能量 E 看成是 S, \mathbf{x}, N 的函数了，记为 $E = E(S, \mathbf{x}, N)$ 。从这里我们又可以得到

$$\mu = \left. \frac{\partial E}{\partial N} \right|_{S, \mathbf{x}}, \quad (19)$$

也即是说，化学势就是在保持热力学熵以及力学条件 \mathbf{x} 不变的前提下，系统每增加一个粒子其总能量的增量。

考虑两个系统 A, B ，其化学势分别为 μ_A, μ_B ，假设把两者相接触，并允许两者之间的粒子交换。则由于 A, B 的复合系统可以看作是孤立系统，所以根据熵增加原理，粒子交换的结果必定使得整个系统的熵增加，从而

$$\delta S = \delta S_A + \delta S_B = -\frac{\mu_A}{T_A} \delta N_A - \frac{\mu_B}{T_B} \delta N_B \geq 0. \quad (20)$$

由于总粒子数 $N = N_A + N_B$ 固定，所以必有 $\delta N_A = -\delta N_B$ ，从而上式告诉我们

$$0 \leq \delta S = \left(\frac{\mu_A}{T_A} - \frac{\mu_B}{T_B} \right) \delta N_B. \quad (21)$$

如果 A, B 的温度一样 $T_A = T_B > 0$ ，但是化学势不一样，假设 $\mu_A > \mu_B$ ，则上式告诉我们 $\delta N_B \geq 0$ ，从而 $\delta N_A \leq 0$ ，也即是说，粒子必定从化学势更高的 A 流向化学势较低的 B 。

2.2 Gibbs-Duhem关系式

现在我们将系统能量看作是 S, \mathbf{x}, N 的函数，记作 $E(S, \mathbf{x}, N)$ ，则由于 S, \mathbf{x}, N 以及 E 都是广延量，所以必有(对于 $\lambda > 0$)

$$E(\lambda S, \lambda \mathbf{x}, \lambda N) = \lambda E(S, \mathbf{x}, N), \quad (22)$$

也即是说， E 是变量 S, \mathbf{x}, N 的齐次函数，齐次度为1。从而根据齐次函数的欧拉定理，我们有

$$S \left. \frac{\partial E}{\partial S} \right|_{\mathbf{x}, N} + \mathbf{x} \cdot \left. \frac{\partial E}{\partial \mathbf{x}} \right|_{S, N} + N \left. \frac{\partial E}{\partial N} \right|_{S, \mathbf{x}} = E(S, \mathbf{x}, N), \quad (23)$$

利用 $\left. \frac{\partial E}{\partial S} \right|_{\mathbf{x}, N} = T$ ， $\left. \frac{\partial E}{\partial \mathbf{x}} \right|_{S, N} = -\mathbf{J}$ (第二章提到过这两个结果)，以及 $\left. \frac{\partial E}{\partial N} \right|_{S, \mathbf{x}} = \mu$ ，立即有

$$E = TS - \mathbf{J} \cdot \mathbf{x} + \mu N. \quad (24)$$

通常称这个结果为Gibbs-Duhem关系式，注意，由于广延性严格来说需要取热力学极限，所以这个关系式只在热力学极限下才成立。

特别的，将上式微分，即有

$$dE = TdS - \mathbf{J} \cdot d\mathbf{x} + \mu dN + SdT - \mathbf{x} \cdot d\mathbf{J} + Nd\mu \quad (25)$$

代入前面的(18)式，即有

$$SdT - \mathbf{x} \cdot d\mathbf{J} + Nd\mu = 0. \quad (26)$$

习惯上，人们常常将这个式子除以 N ，进而得到

$$d\mu = \mathbf{v} \cdot d\mathbf{J} - sdT, \quad (27)$$

式中 $\mathbf{v} = \mathbf{x}/N$ 是平均每个粒子所分到的力学条件，比如平均每个粒子所占据的体积， $s = S/N$ 则是平均每个粒子的熵。常常也将(27)式称作微分Gibbs-Duhem关系式。

根据微分Gibbs-Duhem关系式，假设我们知道对于某个特定的广义力 \mathbf{J}_0 ，以及对于所有的温度 T ，我们知道 $s(\mathbf{J}_0, T)$ ，则可以积分上式，得到

$$\mu(\mathbf{J}_0, T) = \mu(\mathbf{J}_0, T_0) - \int_{T_0}^T dT' s(\mathbf{J}_0, T'). \quad (28)$$

热力学关系式(18)有一些等价的形式，比方说，根据 $\frac{\partial E}{\partial S} |_{\mathbf{x}, N} = T$ 反解出 S 作为 T, \mathbf{x}, N 的函数，并定义热平衡时的自由能 $F(T, \mathbf{x}, N)$ 为 $F = E - TS$ ，则由于 $dF = dE - TdS - SdT$ ，代入(18)式即有

$$dF = -SdT - \mathbf{J} \cdot d\mathbf{x} + \mu dN. \quad (29)$$

特别的，

$$\mu = \frac{\partial F}{\partial N} |_{T, \mathbf{x}}. \quad (30)$$

类似的，可以定义巨热力学势 $\Phi(T, \mu, \mathbf{x})$

$$\Phi \equiv F - \mu N. \quad (31)$$

则同样不难推导出

$$d\Phi = -SdT - \mathbf{J} \cdot d\mathbf{x} - Nd\mu. \quad (32)$$

后文将利用所谓的巨正则系综重新推导这个等式。另一方面，利用Gibbs-Duhem关系式，我们也有

$$\Phi = -\mathbf{J} \cdot \mathbf{x}. \quad (33)$$

进一步，可以定义Gibbs自由能 $G(T, \mathbf{J}, N)$

$$G \equiv F + \mathbf{J} \cdot \mathbf{x} = E - TS + \mathbf{J} \cdot \mathbf{x}. \quad (34)$$

则类似的有

$$dG = -SdT - \mathbf{x} \cdot d\mathbf{J} + \mu dN. \quad (35)$$

特别的

$$\mu = \left. \frac{\partial G}{\partial N} \right|_{T, \mathbf{J}}. \quad (36)$$

另外一方面，利用Gibbs-Duhem关系式，也有

$$G = \mu N. \quad (37)$$

注意，以上两个式子表面上看似乎很不同，但在热力学极限下两者其实是等价的。

吉布斯自由能有一个很直观的物理解释，不妨以 \mathbf{x} 为系统体积 V ， \mathbf{J} 为压强 P 的情形为例说清楚这个解释。这时候， G 为 T, P, N 的函数，所以常常用来描述等温等压的系统。根据其定义

$$G = E - TS + PV, \quad (38)$$

我们可以将 G 的物理含义解释如下：假设你是一个神，能汇聚能量在真空中创造出一个物体，比如一只兔子，请问你需要汇聚多少能量？你需要的能量恰好等于这只兔子的内能 E 。但是，如果兔子不在真空中，它还需要排开一些空气，而这需要额外的能量 PV ，因此，为了创造这只兔子，你需要的总能量是 $E + PV$ ，这有一个专门的名称叫焓。然而，如果兔子是处于某个恒温环境中，那么你其实可以少提供一些能量，因为兔子可以从恒温环境中吸热，这部分能量为 TS ，它可以由恒温环境提供，所以其实你真正只需提供 $G = E - TS + PV$ 的能量就够了，而这就是吉布斯自由能。

2.3 热平衡稳定性

孤立系统热平衡态对应熵的极大值。而此前我们只用到了热平衡态对应熵的极值，极大的条件一直还没用。极值条件对应于熵的一阶变分等于零，极大值则进一步对应熵的二阶变分小于零。后者又称作热平衡态的稳定条件，它会告诉我们，为了保证热平衡态的稳定性，系统得满足什么条件。

还是让我们考虑由宏观状态 (E, \mathbf{J}, N) 刻画的孤立系统，相应的强度量记作 (T, \mathbf{J}, μ) ，我们已经知道，热平衡时这些强度量在系统各部分之间是相等的。同样，我们任意地把系统分成 A, B 两个部分，它们的广延坐标满足 $E_A + E_B = E$, $\mathbf{x}_A + \mathbf{x}_B = \mathbf{x}$ ，以及 $N_A + N_B = N$ 。现在，设想 A, B 部分之间发生了很微小的能量以及物质交换，交换之后 A 部分的宏观坐标变为

$$(E_A + \delta E, \mathbf{x}_A + \delta \mathbf{x}, N_A + \delta N) \text{ 以及 } (T_A + \delta T_A, \mathbf{J}_A + \delta \mathbf{J}_A, \mu_A + \delta \mu_A). \quad (39)$$

类似的， B 部分的宏观坐标变换为

$$(E_B - \delta E, \mathbf{x}_B - \delta \mathbf{x}, N_B - \delta N) \text{ 以及 } (T_B + \delta T_B, \mathbf{J}_B + \delta \mathbf{J}_B, \mu_B + \delta \mu_B). \quad (40)$$

式中我们注意到了整个系统总的广延坐标是固定的。由于强度坐标都是广延坐标的函数，所以很显然，在变分的一阶近似上必定有

$$\delta T_A = -\delta T_B \equiv \delta T, \quad \delta \mathbf{J}_A = -\delta \mathbf{J}_B \equiv \delta \mathbf{J}, \quad \delta \mu_A = -\delta \mu_B \equiv \delta \mu. \quad (41)$$

另一方面，利用Gibbs-Duhem关系式，可以将整个系统总的熵表达为

$$S = S_A + S_B = \left(\frac{E_A}{T_A} + \frac{\mathbf{J}_A}{T_A} \cdot \mathbf{x}_A - \frac{\mu_A}{T_A} N_A \right) + \left(\frac{E_B}{T_B} + \frac{\mathbf{J}_B}{T_B} \cdot \mathbf{x}_B - \frac{\mu_B}{T_B} N_B \right). \quad (42)$$

热平衡时，这个熵的一阶变分等于零，因此只需要考虑二阶变分，结果是

$$\delta^2 S = 2 \left[\delta \left(\frac{1}{T_A} \right) \delta E_A + \delta \left(\frac{\mathbf{J}_A}{T_A} \right) \cdot \delta \mathbf{x}_A - \delta \left(\frac{\mu_A}{T_A} \right) \delta N_A \right]. \quad (43)$$

式中，我们已经利用了热平衡时两部分的强度坐标是相等的，以及利用了(41)式，由此而来的结果就是 B 部分的二阶变分和 A 部分的二阶变分相等。简单的推导告诉我们，以上二阶变分可以写成

$$\begin{aligned} \delta^2 S &= -\frac{2}{T_A} \left[\delta T_A \left(\frac{\delta E_A + \mathbf{J}_A \cdot \delta \mathbf{x}_A - \mu_A \delta N_A}{T_A} \right) - \delta \mathbf{J}_A \cdot \delta \mathbf{x}_A + \delta \mu_A \delta N_A \right] \\ &= -\frac{2}{T_A} [\delta T_A \delta S_A - \delta \mathbf{J}_A \cdot \delta \mathbf{x}_A + \delta \mu_A \delta N_A]. \end{aligned} \quad (44)$$

式中第二行我们代入了热力学等式(18)。由二阶变分小于零的条件，立即有

$$\delta T \delta S - \delta \mathbf{J} \cdot \delta \mathbf{x} + \delta \mu \delta N > 0. \quad (45)$$

式中，我们去掉了下标 A ，因为 A, B 部分是任意分的，所以最后这个不等式对系统的任何部分都成立，当然对整个系统也成立。这个不等式就称之为热平衡的稳定条件。

作为上面式子的例子，让我们来考虑一个 \mathbf{x} 为体积 V ， \mathbf{J} 为压强 P 的系统，这时候(45)式就变成

$$\delta T \delta S - \delta P \delta V + \delta \mu \delta N > 0. \quad (46)$$

特别的，假设我们取系统的宏观状态参量为 T, V, N ，并假设 $\delta V = \delta N = 0$ ，由于 $\delta S = \left. \frac{\partial S}{\partial T} \right|_{V,N} \delta T$ ，从而由上式立即有

$$\left. \frac{\partial S}{\partial T} \right|_{V,N} (\delta T)^2 > 0. \quad (47)$$

由此即有，系统的定体热容 $C_{V,N} > 0$ ，即

$$C_{V,N} = T \left. \frac{\partial S}{\partial T} \right|_{V,N} > 0. \quad (48)$$

依然取宏观状态参量为 T, V, N ，从而根据热力学等式(29)，即有

$$dF = -SdT - PdV + \mu dN. \quad (49)$$

由此即有 $-S = \left. \frac{\partial F}{\partial T} \right|_{V,N}$ ， $-P = \left. \frac{\partial F}{\partial V} \right|_{T,N}$ ， $\mu = \left. \frac{\partial F}{\partial N} \right|_{T,V}$ ，根据类似于 $\partial_x \partial_y f(x, y) = \partial_y \partial_x f(x, y)$ 这样的多元函数求导顺序可交换的规则，即有

$$\left. \frac{\partial P}{\partial N} \right|_{T,V} = - \left. \frac{\partial^2 F}{\partial N \partial V} \right|_T = - \left. \frac{\partial \mu}{\partial V} \right|_{T,N}. \quad (50)$$

通常称类似这样的关系式为麦克斯韦关系式。

现在，取 $\delta T = 0$ ，从而根据(46)式，即有

$$(\delta V, \delta N) \begin{pmatrix} -\left. \frac{\partial P}{\partial V} \right|_{T,N} & -\left. \frac{\partial P}{\partial N} \right|_{T,V} \\ \left. \frac{\partial \mu}{\partial V} \right|_{T,N} & \left. \frac{\partial \mu}{\partial N} \right|_{T,V} \end{pmatrix} \begin{pmatrix} \delta V \\ \delta N \end{pmatrix} > 0. \quad (51)$$

这个结果对于任意 $(\delta V, \delta N)$ 均成立，从而下面矩阵是一个正定矩阵

$$\begin{pmatrix} -\frac{\partial P}{\partial V}|_{T,N} & -\frac{\partial P}{\partial N}|_{T,V} \\ \frac{\partial \mu}{\partial V}|_{T,N} & \frac{\partial \mu}{\partial N}|_{T,V} \end{pmatrix} \quad \text{正定}, \quad (52)$$

注意，根据上一段的麦克斯韦关系，这也是一个对称矩阵。对称矩阵的正定性就意味着对角元都大于零，且整个矩阵的行列式也大于零。由对角元大于零，可得

$$\kappa_{T,N} \equiv -\frac{1}{V} \frac{\partial V}{\partial P}|_{T,N} > 0, \quad \frac{\partial N}{\partial \mu}|_{T,V} > 0. \quad (53)$$

其中 $\kappa_{T,N}$ 就是所谓的等温压缩系数。由行列式大于零，即得

$$\frac{\partial P}{\partial N}|_{T,V} \frac{\partial \mu}{\partial V}|_{T,N} - \frac{\partial P}{\partial V}|_{T,N} \frac{\partial \mu}{\partial N}|_{T,V} > 0. \quad (54)$$

3 巨正则系综

现在，考虑一个系统，让它和一个大的恒温热库相接触，热库的温度为 T ，假设同时允许这个系统与热库之间交换粒子，热库的化学势为 μ ，那么这个系统就是一个粒子数不固定的系统。为了用系综的方法描述这样的系统，我们不仅需要考虑给定粒子数下概率在相空间上的分布，还要考虑概率在不同粒子数上的分布，具体来说，对于任何粒子数 N ，我们需要引入相空间概率密度 $\rho_N(\mu_N)$ （这里 μ_N 为 N 粒子对应的相点），它满足如下归一化条件

$$\sum_N \int d\mu_N \rho_N(\mu_N) = 1, \quad (55)$$

式中的积分是在 N 粒子相空间上积分。

则系统的能量期望值是

$$E(\rho) \equiv \sum_N \int d\mu_N \rho_N(\mu_N) H_N(\mu_N), \quad (56)$$

式中 H_N 为 N 个粒子总的哈密顿量。粒子数的期望值 $N(\rho)$ 为

$$N(\rho) \equiv \sum_N \int d\mu_N N \rho_N(\mu_N). \quad (57)$$

系统相应的熵为

$$S(\rho) \equiv -k_B \sum_N \int d\mu_N \rho_N \log \rho_N. \quad (58)$$

注意，这些量均对系统的非平衡态有定义。进而也可以把巨热力学势的概念推广到非平衡态，为此定义

$$\Phi(\rho) \equiv F(\rho) - \mu N(\rho) = E(\rho) - TS(\rho) - \mu N(\rho). \quad (59)$$

下面，设想经过某个过程，使得系统的 ρ_N 演变成了 ρ'_N , $\rho_N \rightarrow \rho'_N$, 则演变之后系统的熵变为

$$\delta S \equiv S(\rho') - S(\rho). \quad (60)$$

类似的，能量期望值和粒子数期望值的改变量为

$$\delta E \equiv E(\rho') - E(\rho), \quad \delta N \equiv N(\rho') - N(\rho). \quad (61)$$

其中因为粒子数的改变而引起系统平均能量的改变量当然就是 $\mu\delta N$ 。

假设整个过程系统与热库之间没有机械功的交换，只有热量和粒子数的交换。假设系统从热库中吸热为 Q , 则热库的熵变为

$$\delta S_R = -Q/T. \quad (62)$$

根据能量守恒，当然有

$$\delta E = Q + \mu\delta N. \quad (63)$$

由于系统与热库一起构成了一个孤立系统，有熵增加原理，所以必定有

$$\delta S + \delta S_R = \delta S - Q/T \geq 0. \quad (64)$$

代入上面的(63)式，即有

$$\frac{1}{T}(T\delta S - \delta E + \mu\delta N) \geq 0. \quad (65)$$

也即是

$$\delta\Phi \equiv \delta E - T\delta S - \mu\delta N \leq 0. \quad (66)$$

也即是说，在非平衡过程中，这样的系统的巨热力学势将自发减少。

当系统与热库达成热平衡时，巨热力学势将减少至极小值。换言之，这种系统的热平衡态对应于泛函 $\Phi(\rho)$ ((59)式)的极小值，其中变分的约束条件就是归一化条件(55)。为了用变分法求出热平衡时的 ρ_N ，可以计算变分 $\delta\Phi(\rho)$ 如下

$$\delta\Phi = \sum_N \int d\mu_N \left(H_N + k_B T (\log \rho_N + 1) - \mu N \right) \delta\rho_N. \quad (67)$$

进一步利用拉格朗日乘子法把约束条件(55)考虑进去，并取最后的变分等于零，即可以得出热平衡时的 ρ_N 为

$$\rho_N = \frac{1}{\Xi} e^{-\beta(H_N - \mu N)}, \quad (68)$$

式中 $1/\Xi$ 是常数，由归一化条件(55)可得

$$\Xi = \sum_N \int d\mu_N e^{-\beta(H_N - \mu N)} = \sum_N z^N \int d\mu_N e^{-\beta H_N(\mu_N)}, \quad (69)$$

式中 $z \equiv e^{\beta\mu}$ 称作逸度。(68)式和(69)式描述的系综就称作巨正则系综。 Ξ 就是所谓的巨配分函数，根据(69)式的最后一个等于号，它也可以表达成

$$\Xi = \sum_N z^N \mathcal{Z}_N, \quad (70)$$

\mathcal{Z}_N 就是 N 粒子正则系综的配分函数。

不难验证，巨正则系综满足第二章中归纳出来的极大熵原理。其中对概率分布的约束条件就是固定系统的能量期望值和粒子数的期望值，即

$$\begin{aligned} \sum_N \int d\mu_N \rho_N H_N &= \langle H_N \rangle = E(T, \mu, \mathbf{x}) \quad \text{固定} \\ \sum_N \int d\mu_N N \rho_N &= \langle N \rangle = N(T, \mu, \mathbf{x}) \quad \text{固定}. \end{aligned}$$

有时候会把熵的表达式(58)写成 $-k_B \log \rho_N$ 的期望值

$$S(\rho) = -k_B \langle \log \rho_N \rangle. \quad (71)$$

代入热平衡时的概率分布(68), 即有热平衡时的熵为

$$S = k_B \log \Xi + k_B \beta (\langle H_N \rangle - \mu \langle N \rangle) \Rightarrow -k_B T \log \Xi = \langle H_N \rangle - TS - \mu \langle N \rangle \quad (72)$$

注意到 $\langle H_N \rangle$ 就是热平衡时的平均能量 $E(T, \mu, \mathbf{x})$, $\langle N \rangle$ 就是热平衡时的平均粒子数 $N(T, \mu, \mathbf{x})$, 所以, $-k_B T \log \Xi$ 就是热平衡时的巨热力学势 $\Phi(T, \mu, \mathbf{x})$, 即

$$\Phi(T, \mu, \mathbf{x}) = -k_B T \log \Xi. \quad (73)$$

另外, 根据 Ξ 的定义(69), 不难得到

$$\begin{aligned} -\frac{\partial \Phi}{\partial T} &= k_B \log \Xi + k_B T \frac{1}{\Xi} \frac{\partial \Xi}{\partial T} = -\Phi/T - k_B \beta \frac{1}{\Xi} \frac{\partial \Xi}{\partial \beta} \\ &= -\frac{1}{T} (\Phi - \langle H_N \rangle + \mu \langle N \rangle) = -\frac{1}{T} (-TS) = S(T, \mu, \mathbf{x}). \end{aligned} \quad (74)$$

最后的 $S(T, \mu, \mathbf{x})$ 表示热平衡时的熵。类似的, 不难得到

$$-\frac{\partial \Phi}{\partial \mathbf{x}} = -\left\langle \frac{\partial H}{\partial \mathbf{x}} \right\rangle \equiv \mathbf{J}. \quad (75)$$

以及

$$-\frac{\partial \Phi}{\partial \mu} = \langle N \rangle. \quad (76)$$

综合这些结果, 即有

$$d\Phi = -SdT - \mathbf{J} \cdot d\mathbf{x} - \langle N \rangle d\mu. \quad (77)$$

这就是之前得到过的热力学等式(32), 虽然之前式子中的粒子数 N 现在应该理解为平均粒子数 $\langle N \rangle$ 。最后这个结果告诉我们, 只要算得 Ξ , 就可以用(73)式得到热平衡时的巨热力学势, 进而又可以算得其它的热力学量。

所以, 在巨正则系综的应用中, 关键是算巨配分函数 Ξ 。

由 $\langle N \rangle = k_B T \frac{\partial \log \Xi}{\partial \mu}$, 可以进一步得到

$$\begin{aligned} k_B T \frac{\partial \langle N \rangle}{\partial \mu} &= k_B T \frac{\partial}{\partial \mu} \left(\frac{1}{\Xi} \sum_N N \int d\mu_N e^{-\beta(H_N - \mu N)} \right) \\ &= -k_B T \frac{\partial \log \Xi}{\partial \mu} \frac{1}{\Xi} \sum_N N \int d\mu_N e^{-\beta(H_N - \mu N)} + \frac{1}{\Xi} \sum_N N^2 \int d\mu_N e^{-\beta(H_N - \mu N)} \\ &= \langle N^2 \rangle - \langle N \rangle^2 = \langle (N - \langle N \rangle)^2 \rangle. \end{aligned} \quad (78)$$

由于 $\langle N \rangle$ 是广延量， μ 是强度量，从而 $k_B T \frac{\partial \langle N \rangle}{\partial \mu}$ 必定是广延量，因此这就说明粒子数的涨落 $\langle (N - \langle N \rangle)^2 \rangle$ 是广延量，在热力学极限下将正比于 $\langle N \rangle$ ，所以相对误差

$$\frac{\sqrt{\langle (N - \langle N \rangle)^2 \rangle}}{\langle N \rangle} \propto \frac{1}{\sqrt{\langle N \rangle}}. \quad (79)$$

所以，在热力学极限下，粒子数涨落的相对误差趋于零，系统的粒子数几乎被固定在其平均值上。这也说明，在热力学极限下，巨正则系综与正则系综是等价的。

理想气体

不妨以理想气体为例说明一下巨正则系综的应用。首先，根据第二章中对理想气体正则系综配分函数的计算，有

$$\mathcal{Z}_N = \frac{V^N}{N!} \left(\frac{mk_B T}{2\pi\hbar^2} \right)^{3N/2}. \quad (80)$$

进而利用 $\Xi = \sum_N z^N \mathcal{Z}_N$ ，即有

$$\Xi = \exp \left[zV \left(\frac{mk_B T}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} \right]. \quad (81)$$

进而可以得到巨热力学势为

$$\Phi = -k_B T zV \left(\frac{mk_B T}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2}. \quad (82)$$

进而由 $\langle N \rangle = -\frac{\partial \Phi}{\partial \mu} = -\beta z \frac{\partial \Phi}{\partial z}$ (式中利用了 $z = e^{\beta\mu}$)，即可以算得

$$\langle N \rangle = zV \left(\frac{mk_B T}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2}. \quad (83)$$

也即理想气体系统的化学势为

$$\mu = -k_B T \log \left[\frac{V}{\langle N \rangle} \left(\frac{mk_B T}{2\pi\hbar^2} \right)^{3/2} \right]. \quad (84)$$