

Fermi-Dirac Statics

Adviser : Dr. Chien-Neng Liao

Reporter : 陳婉如、盧孟珮、林幸嫻

Date : 2010.12.28

Outline

- 費米子 Fermions
(等機率假設、最可幾分布)
- 系綜 (微正則、正則、巨正則)
 - ➔ 由巨正則系綜推出理想費米氣體的巨配分函數
- 參數 α 、 β 推導
 - ➔ 由正則系綜推導理想氣體方程 β
 - ➔ 由巨正則系綜推導熱力學公式 α

費米子 Fermions

- * 全同粒子
- * 自旋為半奇數 $s = 1/2$
- * 本徵波函數 $\psi(\vec{r}_i, s_i)$, \vec{r}_i 和 s_i 是第 i 個費米子的位置和自旋，具反對稱性質

$$\psi(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_n, s_1, \dots, s_n) = -P\psi(\vec{r}_1, \dots, \vec{r}_n, s_1, \dots, s_n)$$

- * Pauli Exclusion Principle
在費米子的某一個能級上，最多只能容納一個粒子

近獨立子系統

- * $E = \sum_{i=1}^N \varepsilon_i$
- * 設有一個系統，由全同粒子組成，具有特定粒子數 N ，能量 E 和體積 V 。
- * ε_λ 用($\lambda = 1, 2, 3, \dots$)表示粒子的能階
- * g_λ =能階 ε_λ 上的簡併度， a_λ 表在 ε_λ 上的粒子數
- * N 個粒子分佈可以表成：

能階	$\varepsilon_1, \varepsilon_2, \dots, \varepsilon_\lambda \dots$
簡併度	$g_1, g_2, \dots, g_i \dots$
粒子數	$a_1, a_2, \dots, a_i \dots$

* 平衡時，總能量 E ，體積 V ，總粒子數 N 都是固定的。

* 巨觀下，微觀分佈必須滿足兩條件

$$N = \sum_{\lambda} a_{\lambda}$$

$$E = \sum_{\lambda} \varepsilon_{\lambda} a_{\lambda}$$

* $\{a_i\}$ 表粒子按能階的微觀分佈，只確定了能階 ε_i 上有 N_i 個粒子。

* 當 $\{a_i\}$ 給定後，要確定Bosons或是Fermions系統的微觀狀態，就要確定處於每一量子態上的粒子數，及了解能階上 a_i 個粒子佔有 W_i 個量子態的方式。

- * 令 $W(\{a_i\})$ 代表分布 $\{a_i\}$ 所對應的系統微觀狀態數，也代表分布的相對機率（熱力學機率）。
- * 平衡的近獨立子系統，根據**等機率原理**，某一微觀分佈對應的系統微觀數越多，他出現的機率就越大。
- * 令 $P(\{a_i\})$ 代表微觀分佈 $\{a_i\}$ 出現的機率，則 $P(\{a_i\})$ 應與該分布對應的系統微觀狀態數 $W(\{a_i\})$ 成正比
$$P(\{a_\lambda\}) \propto W(\{a_\lambda\})$$

等機率假設

- * 由統計熱力學觀點，處於平衡態的對於總能量 E ，體積 V ，總粒子數 N 都是固定的某一巨觀孤立系統，任何一個可能出現的微觀狀態，都有相同的統計熱力機率。
- * 如果一個巨觀系統的微組態總數為 $\Omega = \sum W_i$ ，則每一種微觀狀態出現的微組態機率都相等為 $1/\Omega$ 。

Most probable distribution

* =最概然分佈=最可幾分布

* 宏觀量是相應微觀量的統計平均值

* 平均分佈 $\bar{a}_\lambda = \sum_{\{a_\lambda\}} a_\lambda P(\{a_\lambda\})$

其中 $P(\{a_\lambda\})$ 代表微觀分佈 $\{a_\lambda\}$ 的機率，總和對滿足固定的總粒子數 N 與總能量 E 這兩個約束條件下的一切可能的微觀分布。

Most probable distribution

- * 宏觀狀態下將具優勢的微觀最大機率分佈視為平均分佈
 1. 求出任意分佈 $\{a_\lambda\}$ 對機率 $W(\{a_\lambda\})$
 2. 從宏觀狀態所允許的所有分佈中找出使 $W(\{a_\lambda\})$ 極大的分佈。
- * 用 $\ln W$ 代替 W
- * $d \ln W(\{a_\lambda\}) = 0 \quad dN = 0 \quad dE = 0$

Fermions System

- * 粒子數不能大於量子態數，即 $a_\lambda \leq g_\lambda$
- * 把 a_i 個粒子放到 g_i 個量子態上（每個量子態最多只能放一個粒子）的不同放法，等價在 g_i 個量子態中挑選出 a_i 個態來讓粒子占據的不同的挑選方式

$$\frac{g_\lambda!}{a_\lambda!(g_\lambda - a_\lambda)!}$$

$$W_{\text{FD}}(\{a_\lambda\}) = \prod_{\lambda} \frac{g_\lambda!}{a_\lambda!(g_\lambda - a_\lambda)!}$$

Stirling Approximation

For $x \gg 1$

$$\ln(x!) \cong \int_1^x \ln x dx = x \ln x - x + 1$$

for large x , $-x+1 \cong -x$

$$\ln(x!) \cong x \ln x - x$$

* 設 $a_\lambda \gg 1, g_\lambda \gg 1$

$$\ln W_{\text{FD}} \approx \sum_\lambda \{ g_\lambda \ln g_\lambda - a_\lambda \ln a_\lambda - (g_\lambda - a_\lambda) \ln (g_\lambda - a_\lambda) \}$$

當 $\{a_\lambda\}$ 改變 $\{da_\lambda\}$ 時，由上式得 $d \ln W_{\text{FD}} \approx \sum_\lambda \{ \ln \frac{g_\lambda - a_\lambda}{a_\lambda} \} da_\lambda = 0$

* 上式中的 $\{da_\lambda\}$ 並不都是獨立的，必須滿足

$$dN = \sum_\lambda da_\lambda = 0$$

$$dE = \sum_\lambda \varepsilon_\lambda da_\lambda = 0$$

$$\sum_{\lambda} \frac{\omega_{\lambda}}{e^{\alpha + \beta \varepsilon_{\lambda}} + 1} = N$$

$$\sum_{\lambda} \frac{\varepsilon_{\lambda} \omega_{\lambda}}{e^{\alpha + \beta \varepsilon_{\lambda}} + 1} = E$$

$$\sum_{\lambda} \left\{ \ln \frac{g_{\lambda} - a_{\lambda}}{a_{\lambda}} - \alpha - \beta \varepsilon_{\lambda} \right\} da_{\lambda} = 0$$

Lagrange

$$\frac{g_{\lambda} - a_{\lambda}}{a_{\lambda}} = e^{\alpha + \beta \varepsilon_{\lambda}}$$

$$\tilde{a}_{\lambda} = \bar{a}_{\lambda} = \frac{g_{\lambda}}{e^{\alpha + \beta \varepsilon_{\lambda}} + 1}$$

缺點

Stirling Approximation 假設 $a_{\lambda} \gg 1, g_{\lambda} \gg 1$
但實際物理系統的 a_{λ} 和 g_{λ} 可能並不是大數。

巨正則系綜

- * 理想費米氣體的巨配分函數 $\ln \Xi = \sum_{\lambda} g_{\lambda} \ln(1 + e^{-\alpha - \beta \epsilon_{\lambda}})$
- * 由巨正則系綜(grand canonical ensemble)條件推導出的配分函數
- * 配分函數(partition function):系綜所有粒子在各個能階(系統按同能量加總)依照最大機率分布對系綜的描述
- * 系綜(ensemble):性質相同,各自處於某一微觀態的大量系統的集合 (系統(機率) \rightarrow 系綜(有序))
- * 利用巨正則系綜亦可直接利用巨配分函數推導出費米(波色)分布,可以直接求系綜的平均分布等於最大機率分布,無須假設 $a_{\lambda} \gg 1$

巨正則系綜

1. 等機率原理

平衡狀態下系統中每個狀態 (states) 出現的機率都相同

2. 微正則系綜 (系統嚴格孤立)

$$\rho_s = \begin{cases} C, & E_s = E \\ 0, & E_s \neq E \end{cases}$$

$$C = \frac{1}{\Omega(E, V, N)}$$

1. 正則系綜 (系統與大熱源平衡)

$$\rho_s = \frac{1}{Z_N} e^{-\beta E_s} \quad Z_N = \sum_s e^{-\beta E_s}$$

2. 巨正則系綜 (系統與大粒子/熱源平衡)

$$\rho_{Ns} = \frac{1}{\Xi} e^{-\alpha N - \beta E_s}$$

$$\Xi = \sum_0^{\infty} e^{-\alpha N} \left(\sum_s e^{-\beta E_s} \right)$$

Micro
canonical

• 微正則系綜

- 微觀: E, V, N 固定
- 巨觀: E, V, N 特徵函數

Canonical
ensemble

• 正則系綜

- 微觀: T, V, N 固定
- 巨觀: T, V, N 特徵函數

Grand
canonical
ensemble

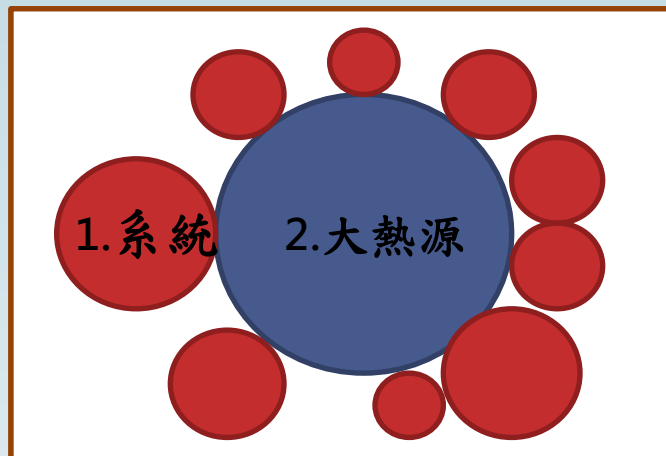
• 巨正則系綜

- 微觀: T, V, μ 固定
- 巨觀: T, V, μ 特徵函數

正則系綜

- * 能量為變量, 大熱源提供固定溫度 T
- * 粒子數, 體積 固定不變
- * 機率

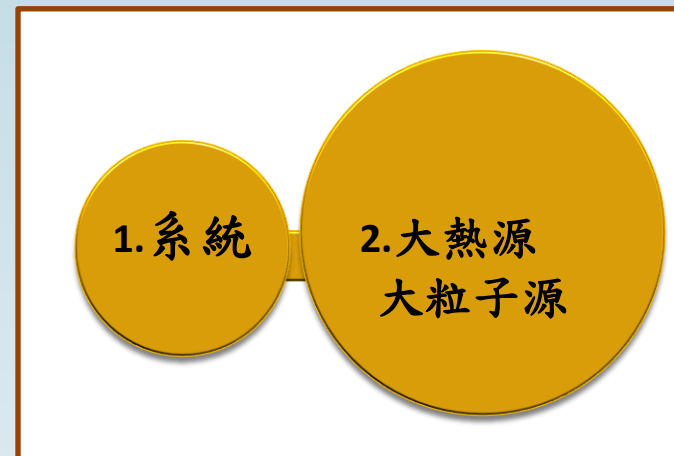
$$\rho_{1s}(E_1) = \frac{\Omega_2(E - E_1)}{\Omega(E)}$$



巨正則系綜

- * 能量, 粒子數為變量
- * 大熱源(粒子源)提供固定溫度 T 與化學式 μ
- * 體積 固定不變
- * 機率

$$\rho_{1s}(N_1, E_1) = \frac{\Omega_2(N - N_1, E - E_1)}{\Omega(N, E)}$$



巨正則系綜

$$\rho_{1s}(N_1, E_1) = \frac{\Omega_2(N - N_1, E - E_1)}{\Omega(N, E)}$$

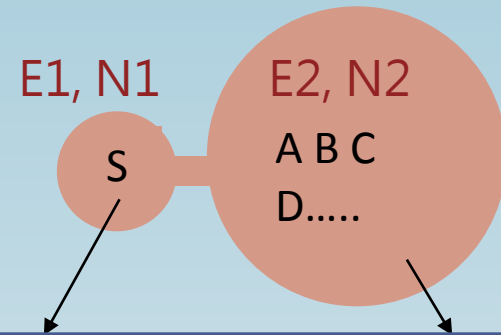
$$E_2 = E - E_1$$

$$N_2 = N - N_1$$

$\rho_{1s}(N_1, E_1)$ 系統出現的機率

$\Omega_2(N - N_1, E - E_1)$
大熱源的 states 數量

$\Omega(N, E)$ N個粒子在能量E條件下的 states 數量



考慮熱源與單一系統的機率：
假設該系統1內所有的粒子
皆在某個 s state

$$\rho_{1s}(N_1, E_1) = \frac{\mathbf{1} \text{ 在 S state 條件排列組合總數}}{\text{所有排列組合}} = \frac{\mathbf{1} \times \mathbf{2} \text{ 內 states 的數量}}{\text{N 個粒子在能量 E 所可能有的 states}}$$

巨正則系綜

$$\rho_{1s}(N_1, E_1) = \frac{\Omega_2(N - N_1, E - E_1)}{\Omega(N, E)}$$

$$= \frac{1}{\Omega(N, E)} \exp\{\ln \Omega_2(N - N_1, E - E_1)\}$$

$$\ln \Omega_2(N - N_1, E - E_1)$$

$$\approx \ln \Omega_2(N, E) - \left(\frac{\partial \ln \Omega_2(N, E)}{\partial N}\right) N_1 - \left(\frac{\partial \ln \Omega_2(N, E)}{\partial E}\right) E_1$$

$$\alpha = \frac{\partial \ln \Omega_2(N, E)}{\partial N}$$

$$\beta = \frac{\partial \ln \Omega_2(N, E)}{\partial E}$$

$$\rho_{Ns} = \frac{1}{\Xi} e^{-\alpha N - \beta E_s} \quad \sum_{N=0}^{\infty} \sum_s \rho_{Ns} = 1 \quad \Xi = \sum_0^{\infty} e^{-\alpha N} \left(\sum_s e^{-\beta E_{Ns}} \right)$$

正則系統

$$\rho_{1s}(E_1) = \frac{\Omega_2(E - E_1)}{\Omega(E)}$$

- $\frac{E_1}{E} \ll 1 \rightarrow \Omega_2(E - E_1) \sim (E - E_1)^M$

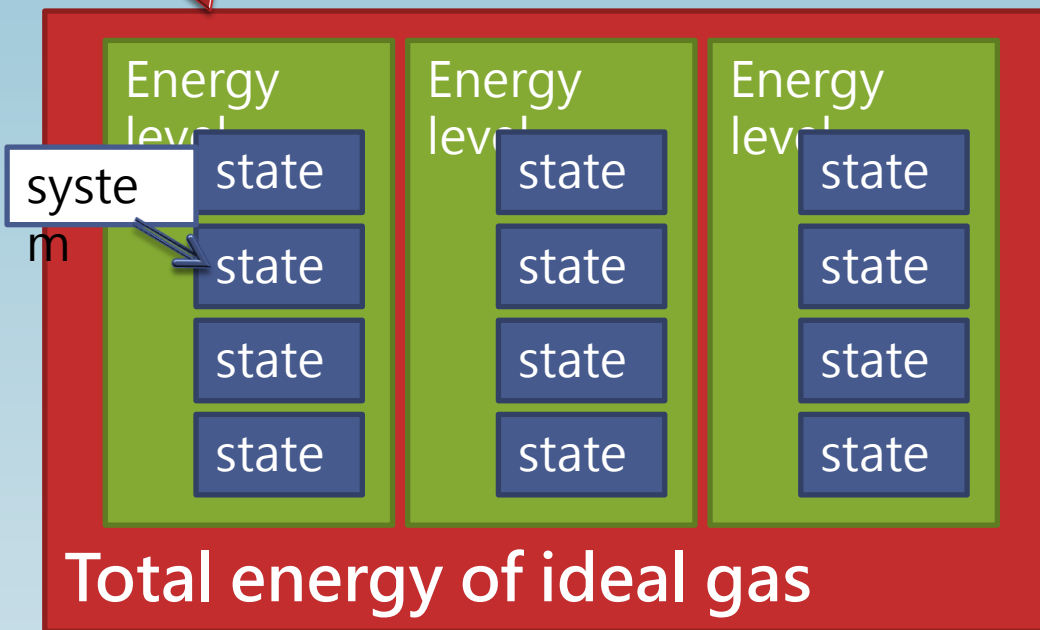
- $(E - E_1)^M = e^{\ln(E - E_1)^M} = e^{M \ln(E - E_1)}$

- $\ln(E - E_1) = \ln E \left(1 - \frac{E_1}{E}\right)$
 $= \ln E - \frac{E_1}{E} - \frac{1}{2} \left(\frac{E_1}{E}\right)^2 - \dots$

- $\ln \Omega_2(E - E_1) \approx$
 $\ln \Omega_2(E) - \left(\frac{\partial \ln \Omega_2(E)}{\partial E}\right) E_1$

巨正則系綜

ensembl
e



所有粒子加總

所有狀態加總

$$1 \quad E = \sum_0^{\infty} e^{-\alpha N} \left(\sum_s e^{-\beta E_N s} \right)$$

(T)系綜機率總和為1,
N,E 的函數

$$E = \sum_0^{\infty} e^{-\alpha N} \left(\sum_s e^{-\beta E_N s} \right) = \sum_N \left[\sum_{E_N} \sum_s e^{-\alpha N - \beta E_N s} \right]$$

總粒子數N,特定能階E_N的
量子態總數S 加總

排列組合是用相同能階去計算 → 分列出E_N

$$E_{FD} = \sum_N \sum_{E_N} \sum_s 'W(a_{\lambda})_{FD} e^{-\alpha \sum_{\lambda} a_{\lambda} - \beta \sum_{\lambda} a_{\lambda} \epsilon_{\lambda}} \quad N = \sum_{\lambda} a_{\lambda} \quad E_N = \sum_{\lambda} a_{\lambda} \epsilon_{\lambda}$$

巨正則系綜

將排列組合的級數乘積展開提出,定義巨分配函數

$$\Xi_{\text{FD}} = \sum_{\lambda} W(a_{\lambda})_{\text{FD}} e^{-\sum_{\lambda} (\alpha + \beta \epsilon_{\lambda}) a_{\lambda}}$$

$$\begin{aligned} \Xi_{\text{FD}} &= \sum_{a_1} \sum_{a_2} \dots \sum_{a_{\lambda}} \dots [W_1 e^{-(\alpha + \beta \epsilon_1) a_1}] \\ &\quad \times [W_1 e^{-(\alpha + \beta \epsilon_1) a_1}] \times \dots [W_1 e^{-(\alpha + \beta \epsilon_{\lambda}) a_{\lambda}}] \\ &= \prod_{\lambda} \sum_{a_{\lambda}} W_{\lambda \text{FD}} e^{-(\alpha + \beta \epsilon_{\lambda}) a_{\lambda}} = \prod_{\lambda} \Xi_{\lambda} \end{aligned}$$

理想費米氣體與玻色氣體的排列組合形式

$$W(a_{\lambda})_{\text{FD}} = \frac{g_{\lambda}!}{a_{\lambda}! (g_{\lambda} - a_{\lambda})!}$$

$$W(a_{\lambda})_{\text{BE}} = \frac{(g_{\lambda} + a_{\lambda} - 1)!}{a_{\lambda}! (g_{\lambda} - 1)!}$$

$$W(a_{\lambda})_{\text{FD}} = \prod_{\lambda} W_{\lambda \text{FD}} = \prod_{\lambda} \frac{g_{\lambda}!}{a_{\lambda}! (g_{\lambda} - a_{\lambda})!} \quad \Xi_{\lambda} = \sum_{a_{\lambda}=0}^{g_{\lambda}} \frac{g_{\lambda}!}{a_{\lambda}! (g_{\lambda} - a_{\lambda})!} e^{-(\alpha + \beta \epsilon_{\lambda}) a_{\lambda}}$$

理想費米氣體的巨配分函數

$$\ln \Xi = \sum_{\lambda} g_{\lambda} \ln(1 + e^{-\alpha - \beta \epsilon_{\lambda}})$$

巨正則系綜條件下(定溫,定化學勢),各能階的機率分布

參數 α , β

- * “正則系綜” 計算具體物質系統與實驗值比較, 可得 β
- * β 為排列數(大熱源的排列數)對能量的偏微 \rightarrow 只需考慮能量的變數

$$\beta = \frac{\partial \ln \Omega_2(N, E)}{\partial E}$$

β 由熱源提供的能量平衡(定溫)有關, 與單一系統性質無關, 若有兩個不同的系統接觸相同熱源, β 是相同的參數 $\rightarrow \beta(T)$

- * “巨正則系綜” 之熱力學基本公式比較, 可得 α
- * α 為排列數(大熱源的排列數)對粒子數的偏微 \rightarrow 需考慮粒子(與粒子造成的能量交換)的變數

$$\alpha = \frac{\partial \ln \Omega_2(N, E)}{\partial N}$$

α 由大粒子源(熱源)提供的化學勢, 提供包含熱與粒子的平衡, 兩個系統應有相同的 $\alpha \rightarrow \alpha(T, \mu)$

β : 由正則系綜推導

理想單原子理想氣體並與實驗值比較

$$\rho_s = \frac{1}{Z_N} e^{-\beta E_s} \quad Z_N = \sum_s e^{-\beta E_s}$$

熱力學公式中與 β (能量)相關的變數
數 平均內能, 外界作用力

$$\bar{E} = -\frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z_N = -N \frac{\partial}{\partial \beta} \ln Z = \frac{3}{2} NkT$$

Z_N 正則配分函數 (N個粒子系統)

Z 為子配分函數

$$P = \frac{1}{\beta} \frac{\partial}{\partial V} \ln Z_N = \frac{N}{\beta} \frac{\partial}{\partial V} \ln Z = -\frac{NkT}{V}$$

外界作用力(體積, 電場, 磁場)

一般理想氣體的推導只需考慮體積 V 和 N !

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

$$\beta = \frac{1}{kT}$$

此為理想氣體粒子分子適用的配分函數

α : 由巨正則系綜推導 熱力學基本公式

$$\rho_{Ns} = \frac{1}{\Xi} e^{-\alpha N - \beta E_s} \quad \Xi = \sum_0^{\infty} e^{-\alpha N} \left(\sum_s e^{-\beta E_s} \right)$$

$$\bar{N} = \sum_N \sum_s N \rho_s = \frac{1}{\Xi} \sum_N \sum_s N e^{-\alpha N - \beta E_s} = -\frac{\partial}{\partial \alpha} \ln \Xi$$

$$\bar{N} = -\frac{\partial}{\partial \alpha} \ln \Xi$$

$$\bar{E} = -\frac{\partial}{\partial \beta} \ln \Xi$$

$$P = \frac{1}{\beta} \frac{\partial}{\partial V} \ln \Xi$$

熱力學基本公式 $\frac{d\bar{E} - PdV}{T} = dS + \frac{\mu}{T} d\bar{N}$

$$\beta = \frac{1}{kT} \quad \frac{1}{T} = k\beta$$

$$\beta(d\bar{E} - PdV) = d \left(\ln \Xi - \alpha \frac{\partial}{\partial \alpha} \ln \Xi - \beta \frac{\partial}{\partial \beta} \ln \Xi \right) + \alpha d\bar{N}$$

$$k\beta(d\bar{E} - PdV) = kd \left(\ln \Xi - \alpha \frac{\partial}{\partial \alpha} \ln \Xi - \beta \frac{\partial}{\partial \beta} \ln \Xi \right) + k\alpha d\bar{N}$$

$$\frac{\mu}{T} = k\alpha$$

$$\alpha = \frac{\mu}{kT}$$

α : 由巨正則系綜 推導熱力學基本公式

$$\bar{N} = -\frac{\partial}{\partial \alpha} \ln \Xi$$

$$\bar{E} = -\frac{\partial}{\partial \beta} \ln \Xi$$

$$P = \frac{1}{\beta} \frac{\partial}{\partial V} \ln \Xi$$

$$\beta(d\bar{E} - PdV)$$

$$\beta d\bar{E} = \beta d\left(-\frac{\partial}{\partial \beta} \ln \Xi\right) = -d\left(\beta \frac{\partial}{\partial \beta} \ln \Xi\right) + \frac{\partial}{\partial \beta} \ln \Xi d\beta$$

$$-\beta PdV = -\beta \left(\frac{1}{\beta} \frac{\partial}{\partial V} \ln \Xi\right) dV = -\frac{\partial}{\partial V} \ln \Xi dV \rightarrow \ln \Xi$$

$$+ \left(\frac{\partial}{\partial \alpha} \ln \Xi\right) d\alpha - \left(\frac{\partial}{\partial \alpha} \ln \Xi\right) d\alpha$$

$$- \left(\frac{\partial}{\partial \alpha} \ln \Xi\right) d\alpha = -d\left(\alpha \frac{\partial}{\partial \alpha} \ln \Xi\right) + \alpha d\left(\frac{\partial}{\partial \alpha} \ln \Xi\right)$$

$$\beta(d\bar{E} - PdV) = d\left(\ln \Xi - \alpha \frac{\partial}{\partial \alpha} \ln \Xi - \beta \frac{\partial}{\partial \beta} \ln \Xi\right) + \alpha d\bar{N}$$

自由運動粒子動能

$$\varepsilon = \frac{2\pi^2\hbar^2}{mL^2} (n_1^2 + n_2^2 + n_3^2)$$

$$Z = \sum_{n=0}^{\infty} e^{-\beta\varepsilon_n} \quad \rightarrow \quad Z = \int \frac{d\omega}{h^3} e^{-\beta\varepsilon}$$

$$\begin{aligned} Z &= \frac{V}{h^3} \left[\int_{-\infty}^{\infty} e^{-\frac{\beta}{2m} p_x^2} dp_x \right]^3 \\ &= \frac{V}{h^3} (2\pi mkT)^{3/2} = \frac{V}{h^3} \left(\frac{2\pi m}{\beta} \right)^{3/2} \end{aligned}$$

量子化

$$\varepsilon = \frac{1}{2m} (p_x^2 + p_y^2 + p_z^2)$$

$$d\omega = dx dy dz dp_x dp_y dp_z$$