

2023年度 物理工学基礎演習 (統計力学第一)

第2回 解答

担当: 水田 郁 (mizuta@qi.t.u-tokyo.ac.jp, 工学部 9 号館 325 号室)

提出日: 5/8 13:00 (前半クラス), 5/1 13:00 (後半クラス)

I 調和振動子

I.1 古典的取り扱い

振動数 ω を持つ N 個の独立な 1 次元調和振動子を古典的に取り扱うことを考える。それぞれの座標と運動量を x_i, p_i とすると系の Hamiltonian は

$$H = \sum_{i=1}^N \frac{p_i^2}{2m} + \sum_{i=1}^N \frac{m\omega^2 x_i^2}{2}$$

と書ける。十分大きな自然数 n に対する Stirling の公式 $\ln n! \sim n \ln n - n$ を用いて良い。以下の設問に答えよ。

(1) この系が $H \leq E$ を満たす位相空間上の体積 $\Omega_0(E)$ を求めよ。ただし、 n 次元単位球の体積が $\pi^{n/2}/\Gamma(n/2 + 1)$ となることは用いて良い。

解答.—

$$x'_i = \sqrt{\frac{m\omega^2}{2E}} x_i, \quad p'_i = \sqrt{\frac{1}{2mE}} p_i$$

とおくと、 $H \leq E$ は $\sum_i (x'_i)^2 + (p'_i)^2 \leq 1$ と等価であり、これは $2N$ 次元単位球の内部を意味する。考える位相空間上の体積 $\Omega_0(E)$ は次のように計算される:

$$\begin{aligned} \Omega_0(E) &= \int_{H \leq E} \prod_{i=1}^N dx_i dp_i \\ &= \left(\frac{2E}{m\omega^2} \right)^{N/2} (2mE)^{N/2} \int_{2N \text{ 次元単位球}} \prod_{i=1}^N dx'_i dp'_i \\ &= \left(\frac{2E}{\omega} \right)^N \frac{\pi^N}{\Gamma(N+1)} \\ &= \frac{1}{N!} \left(\frac{2\pi E}{\omega} \right)^N. \end{aligned}$$

(2) 適当な正の定数 δ を用いて、この系が $E - N\delta \leq H \leq E$ を満たす位相空間上の体積を $W_0(E, \delta)$ と書く。 $\Omega_0(E)$ と $W_0(E, \delta)$ を比較し、どのような場合にこの差が無視できるかを考えよ。

解答.— $W_0(E, \delta) = \Omega_0(E) - \Omega_0(E - N\delta)$ より、

$$\begin{aligned}\frac{\Omega_0(E) - W_0(E, \delta)}{\Omega_0(E)} &= \frac{\Omega_0(E - N\delta)}{\Omega_0(E)} \\ &= \left(1 - \frac{N\delta}{E}\right)^N \\ &\leq e^{-N^2\delta/E}.\end{aligned}$$

$N^2\delta \ll E$ の時に、この値は 1 と比べて十分小さくなる。全エネルギー E が振動子の個数 N に比例するという自然な仮定のもとでは、系サイズ N が十分大きいもとのこの差は無視できると言える。

(3) この系の統計力学エントロピー $S(E) = k_B \ln \Omega(E)$ ($\Omega(E) = \Omega_0(E)/h^N$) を求め、これを用いて系の温度 $T(E)$ と比熱 $C(T)$ を求めよ。ただし、 N は十分大きいものとする。

解答.— Stirling の公式 $N! \sim \sqrt{2\pi N}(N/e)^N$ を用いると、

$$\begin{aligned}S(E) &= k_B \ln \left(\frac{\Omega_0(E)}{h^N} \right) \\ &\simeq k_B \ln \left(\frac{1}{\sqrt{2\pi N}} \cdot \left(\frac{2\pi e E}{h\omega N} \right)^N \right) \\ &= Nk_B \ln \left(\frac{2\pi e E}{h\omega N} \right) - \frac{1}{2}k_B \ln(2\pi N)\end{aligned}$$

従って、系の温度 $T(E)$ は、

$$T(E) = \frac{dE}{dS} = \left(\frac{dS}{dE} \right)^{-1} = \frac{E}{Nk_B}$$

である。比熱 $C(T)$ は、

$$C(T) = \frac{dE}{dT} = \left(\frac{dT}{dE} \right)^{-1} = Nk_B$$

である。

(4) 一般に、統計熱力学的に正常な系では $\epsilon (= E/N)$ について単調増加な微分可能関数 $\sigma(\epsilon) = \lim_{N \rightarrow \infty} \frac{1}{N} \ln \Omega(E)$ が存在する。この物理的意味を述べよ。また、この $\sigma(\epsilon)$ の単調増加性より $\sigma(\epsilon - \delta) < \sigma(\epsilon)$ ($0 < \delta < \epsilon$) を仮定すると、一般的に $\lim_{N \rightarrow \infty} \frac{W_0(E, \delta)}{\Omega_0(E)} = 1$ が成立することを示し、この意味を簡潔に説明せよ。

解答.— $\sigma(\epsilon) = \lim_{N \rightarrow \infty} (1/N)S(E)/k_B$ より、 $\sigma(\epsilon)$ が存在するということは、 $s(\epsilon) = \sigma(\epsilon)/k_B$ によって単位体積あたりのエントロピーを定義可能であるということであり、エントロピーという熱力学変数が系サイズに比例する示量変数であるということを意味する。また、 $\sigma(\epsilon)$ が単調増加かつ微分可能であることは、

$$T^{-1} = \frac{dS}{dE} \simeq k_B \frac{d\sigma}{d\epsilon} \geq 0$$

であり、絶対温度の非負性を意味する。

また、 $\epsilon = E/N$ を一定のもとで $N \rightarrow \infty$ の極限を考える。 $\sigma(\epsilon)$ の存在性より、

$$\Omega(E) = e^{N\sigma(\epsilon) + o(N^{-1})}$$

であるので、

$$\begin{aligned} 0 \leq \frac{\Omega_0(E) - W_0(E, \delta)}{\Omega_0(E)} &= \frac{\Omega_0(E - N\delta)}{\Omega_0(E)} \\ &= \exp(N(\sigma(\epsilon - \delta) - \sigma(\epsilon)) + o(1/N)) \end{aligned}$$

単調増加性より $\sigma(\epsilon - \delta) - \sigma(\epsilon) < 0$ であるので、上記の極限は $N \rightarrow \infty$ で 0 に収束する。従って、 $\lim_{N \rightarrow \infty} (W_0(E)/\Omega_0(E)) \rightarrow 1$ である。これは、粒子が全エネルギー E 以下の状態をランダムに取る場合でも、結局はほとんど 1 に近い確率でエネルギー $H \simeq E$ 付近の状態になっているということを意味する。

I.2 量子的扱い

周波数 ω を持つ N 個の独立な 1 次元調和振動子を量子的に取り扱うことを考える。それぞれのエネルギー準位は $\varepsilon_i = \hbar\omega(n_i + 1/2)$ (n_i は非負の整数) で与えられ、この系の Hamiltonian は

$$H = \sum_{i=1}^N \hbar\omega \left(n_i + \frac{1}{2} \right)$$

と書ける。十分大きな自然数 n に対する Stirling の公式 $\ln n! \sim n \ln n - n$ を用いて良い。以下の設問に答えよ。

(1) この系が全エネルギー $H = E$ を持つ熱力学的重率 $W(E)$ を求めよ。ただし、 $N_E \equiv (E - N\hbar\omega/2)/(\hbar\omega)$ が非負の整数であるとして、 N_E を表式に含めても良い。

解答.— $W(E)$ は、

$$\sum_{i=1}^N n_i = \frac{E - N\hbar\omega/2}{\hbar\omega} \equiv N_E$$

となる非負の整数の組 $\{n_i\}_i$ の場合の数で与えられる。従って、

$$W(E)_{=N_E+N-1} C_{N-1} = \frac{(N_E + N - 1)!}{(N - 1)!N_E!}$$

である。

(2) N が十分大きく、なおかつ、エネルギー E がゼロ点エネルギーの総和 $N\hbar\omega/2$ よりも十分大きい場合を考える。このとき、この系の統計力学的エントロピー $S(E) = k_B \ln W(E)$ を求めよ。

解答.— N, N_E が十分大きいとして、それぞれに Stirling の公式を用いると、

$$\begin{aligned} S(E) &= k_B \ln \frac{(N_E + N - 1)!}{(N - 1)!N_E!} \\ &\sim k_B ((N_E + N) \ln(N_E + N) - N_E \ln N_E - N \ln N) \end{aligned}$$

(3) この系の温度とエネルギーの関係式 $E(T)$ および比熱 $C(T)$ を求め、それぞれの概形を描け。また、エネルギーが連続的な値を取る古典の結果と比較し、どのような条件で一致するかを調べよ。

解答.— 熱力学関係式より、

$$\begin{aligned}\frac{1}{T} &= \frac{\partial S}{\partial E} \\ &= k_B (\ln(N_E + N) - \ln N_E) \frac{\partial N_E}{\partial E} \\ &= \frac{k_B}{\hbar\omega} \ln \left(1 + \frac{N}{N_E} \right)\end{aligned}$$

これを N_E について解くと

$$N_E = N \frac{1}{e^{\hbar\omega/k_B T} - 1}$$

であり、従って

$$E(T) = N\hbar\omega \left(\frac{1}{e^{\hbar\omega/k_B T} - 1} + \frac{1}{2} \right)$$

である。また、比熱 $C(T)$ は

$$\begin{aligned}C(T) &= \frac{\partial E(T)}{\partial T} \\ &= N\hbar\omega \frac{(\hbar\omega/k_B) e^{\hbar\omega/k_B T}}{(e^{\hbar\omega/k_B T} - 1)^2} \frac{1}{T^2} \\ &= Nk_B \left(\frac{\hbar\omega/2k_B T}{\sinh(\hbar\omega/2k_B T)} \right)^2\end{aligned}$$

である。

温度 T が十分大きく、 $\hbar\omega/2 \ll k_B T$ を満たすときを考える。まず、エネルギー $E(T)$ に関しては、 $(e^x - 1)/x \rightarrow 1$ ($x \rightarrow 0$) より

$$E(T) \simeq N\hbar\omega \left(\frac{k_B T}{\hbar\omega} + \frac{1}{2} \right) = Nk_B T + \frac{1}{2} N\hbar\omega$$

無視できるゼロ点エネルギー $\frac{1}{2} N\hbar\omega$ を除いて古典の結果と一致する。比熱 $C(T)$ についても $\sinh x/x \rightarrow 1$ ($x \rightarrow 0$) を用いると、 $C(T) \simeq Nk_B$ となり古典の結果と一致する。以上より、高温極限で温度揺らぎのエネルギースケール $k_B T$ が量子化されたエネルギースケール $\hbar\omega$ に比べて十分大きい場合、エネルギーが連続的とみなせて古典の結果と一致する。

II 古典理想気体

体積 V の箱に入った N 個の分子からなる古典理想気体を考える。

(1) この系がエネルギー E 以下を持つ位相空間上の体積 $\Omega_0(E)$ を求めよ。

解答.— 系のハミルトニアン H は

$$H = \sum_{i=1}^N \frac{1}{2m} p_i^2$$

であるので、 $H \leq E$ に相当する位相空間の体積は

$$\begin{aligned}\Omega_0(E) &= \int_V \prod_{i=1}^N d\mathbf{r}_i \int_{H \leq E} \prod_{i=1}^N d\mathbf{p}_i \\ &= V^N (2mE)^{3N/2} \pi^{3N/2} / \Gamma(3N/2 + 1)\end{aligned}$$

となる。ここで、 $H \leq E$ が運動量空間で半径 $\sqrt{2mE}$ の $3N$ 次元球内部に相当することを用いた。

(2) N が十分大きい極限で $\bar{S}(E) = k_B \ln(\Omega_0(E)/h^{3N})$ を計算せよ。また、 $\bar{S}(E)$ が系のエントロピーとして適切でない理由を述べ、正しいエントロピーを求めよ。

解答.— ここでは簡単のため N は偶数であるとする、 $\Gamma(3N/2 + 1) = (3N/2)!$ である。この時、Stirling の公式 $\ln n! \sim n \ln n - n$ を用いると、

$$\begin{aligned}\bar{S}(E) &= Nk_B \ln \left(\frac{(2\pi mE)^{3/2} V}{h^3} \right) - k_B \ln \left(\frac{3}{2} N \right)! \\ &\sim Nk_B \ln \left(\frac{(2\pi mE)^{3/2} V}{h^3} \right) - \frac{3}{2} Nk_B \ln \left(\frac{3}{2} N \right) + \frac{3}{2} Nk_B \\ &= k_B \left(N \ln V + \frac{3N}{2} \ln \left(\frac{4\pi mE}{h^3 N} \right) + \frac{3N}{2} \right)\end{aligned}$$

となる。熱力学極限では示量変数に関して $V \propto N$, $E \propto N$ である。 $\bar{S}(E)$ がエントロピーとして正しくない理由は、エントロピーが示量変数であることから $\lim_{N \rightarrow \infty} \bar{S}(E)/N$ が well-defined であるべきであるのに対して、上式に基づく $\bar{S}(E)/N \in \mathcal{O}(\ln N)$ で発散するためである。これを修正するには、 N 粒子の識別不能性を上対数に反映させれば良く、正しいエントロピーは

$$\begin{aligned}S(E) &= k_B \ln \left(\frac{1}{N!} \cdot \frac{\Omega_0(E)}{h^{3N}} \right) \\ &\sim k_B \left(N \ln V + \frac{3N}{2} \ln \left(\frac{4\pi mE}{h^3 N} \right) + \frac{3N}{2} \right) - k_B (N \ln N + N) \\ &= k_B \left(N \ln \left(\frac{V}{N} \right)^{-1} + \frac{3N}{2} \ln \left(\frac{4\pi mE}{h^3 N} \right) + \frac{5N}{2} \right)\end{aligned}$$

となる。 $V/N = \rho^{-1}$ は密度の逆数を与え、熱力学極限でも well-defined である。

$N_1 (\gg 1)$ 個の分子からなりエネルギー E_1 を持つ古典理想気体 1 と $N_2 (\gg 1)$ 個の分子からなりエネルギー E_2 を持つ古典理想気体 2 が入った箱を接触させる。気体同士は長時間ではエネルギーのやり取りを行い、接触前と比べてエネルギーの分配は変化できるとする。

(1) このとき、理想気体 1 がエネルギー E を持つ確率は、定数 C を用いて次のように書けることを示せ。

$$P(E) = CE^{\frac{3}{2}N_1} (E_1 + E_2 - E)^{\frac{3}{2}N_2}$$

解答.— 理想気体 1 がエネルギー E , 理想気体 2 がエネルギー $E_1 + E_2 - E$ を持つような状態の個数は

$$\frac{1}{N_1!} \frac{\Omega_0(E)}{h^{3N_1}} \times \frac{1}{N_2!} \frac{\Omega_0(E_1 + E_2 - E)}{h^{3N_2}}$$

である。 N_1, N_2 は今定数であり、エネルギー E を変数としてみるとこの状態数は $E^{3N_1/2} (E_1 + E_2 - E)^{3N_2/2}$ に比例していることがわかる。確率は状態数に比例するので、

$$P(E) = CE^{\frac{3}{2}N_1} (E_1 + E_2 - E)^{\frac{3}{2}N_2}$$

と書ける。

(2) 理想気体 1 のもつ平均エネルギー $\langle E \rangle$ とその揺らぎ $\langle (E - \langle E \rangle)^2 \rangle$ を計算せよ。ただし、ベータ関数に関する公式

$$\int_0^1 x^n (1-x)^m dx = \frac{n!m!}{(n+m+1)!}$$

は用いて良い。

解答.— 理想気体 1 の取るエネルギー E の可能な範囲は $0 \leq E \leq E_1 + E_2$ である。従って、

$$\begin{aligned}
 \langle E \rangle &= \int_0^{E_1+E_2} EP(E)dE \\
 &= C^2 \int_0^{E_1+E_2} E^{\frac{3}{2}N_1+1} (E_1 + E_2 - E)^{\frac{3}{2}N_2} dE \\
 &= C^2 (E_1 + E_2)^{\frac{3}{2}(N_1+N_2)+2} \int_0^1 x^{\frac{3}{2}N_1+1} (1-x)^{\frac{3}{2}N_2} dx \\
 &= C^2 (E_1 + E_2)^{\frac{3}{2}(N_1+N_2)+2} \frac{(3N_1/2+1)!(3N_2/2)!}{(3N_1/2+3N_2/2+1)!}
 \end{aligned}$$

である。ここで、確率の規格化より

$$\begin{aligned}
 1 &= \int_0^{E_1+E_2} P(E)dE \\
 &= C^2 (E_1 + E_2)^{\frac{3}{2}(N_1+N_2)+1} \frac{(3N_1/2)!(3N_2/2)!}{(3N_1/2+3N_2/2)!}
 \end{aligned}$$

が導かれ、これを用いて定数 C を消去すると、

$$\langle E \rangle = (E_1 + E_2) \frac{3N_1/2+1}{3N_1/2+3N_2/2+1} \sim \frac{N_1}{N_1+N_2} (E_1 + E_2)$$

となる。

同じようにして、

$$\begin{aligned}
 \langle E^2 \rangle &= \int_0^{E_1+E_2} E^2 P(E)dE \\
 &= C^2 (E_1 + E_2)^{\frac{3}{2}(N_1+N_2)+3} \frac{(3N_1/2+2)!(3N_2/2)!}{(3N_1/2+3N_2/2+2)!} \\
 &= \frac{(3N_1/2+2)(3N_1/2+1)}{(3N_1/2+3N_2/2+2)(3N_1/2+3N_2/2+1)} (E_1 + E_2)^2
 \end{aligned}$$

であるので、分散は

$$\begin{aligned}
 \langle (E - \langle E \rangle)^2 \rangle &= \langle E^2 \rangle - \langle E \rangle^2 \\
 &= \left(\frac{(3N_1/2+2)(3N_1/2+1)}{(3N_1/2+3N_2/2+2)(3N_1/2+3N_2/2+1)} - \left(\frac{3N_1/2+1}{3N_1/2+3N_2/2+1} \right)^2 \right) (E_1 + E_2)^2 \\
 &= \frac{(3N_1/2+1)\{(3N_1/2+2)(3N_1/2+3N_2/2+1) - (3N_1/2+1)(3N_1/2+3N_2/2+2)\}}{(3N_1/2+3N_2/2+2)(3N_1/2+3N_2/2+1)^2} (E_1 + E_2)^2 \\
 &\sim \frac{2N_1N_2}{3(N_1+N_2)^3} (E_1 + E_2)^2
 \end{aligned}$$

である。

補足.— エネルギーの標準偏差 σ は、 $N_1 = \alpha N, N_2 = (1-\alpha)N$ (α は定数) と書ける時、

$$\sigma = \sqrt{\langle (E - \langle E \rangle)^2 \rangle} \sim \frac{\sqrt{2\alpha(1-\alpha)}}{\sqrt{N}} (E_1 + E_2) \in \mathcal{O}\left(\frac{\langle E \rangle}{\sqrt{N}}\right)$$

である。故に、粒子数 N が十分大きい極限では、その揺らぎは無視できて、理想気体 1 のもつエネルギーはほとんど $\langle E \rangle$ であるといえる。理想気体 1, 2 に分配されるエネルギーはそれぞれ

$$\langle E \rangle = \frac{N_1}{N_1+N_2} (E_1 + E_2), \quad E_1 + E_2 - \langle E \rangle \sim \frac{N_2}{N_1+N_2} (E_1 + E_2)$$

で粒子数に比例する。言い換えると、粒子の種類によらず、1 粒子の持つエネルギーは同じである。

(3) 平衡状態における理想気体 1, 2 の温度をそれぞれ計算し、それらが一致することを示せ。

解答.— 理想気体 1 のエントロピーは

$$S_1(E) = N_1 k_B \ln \left(\frac{(2\pi m E)^{3/2} V}{h^3} \right) - \frac{5}{2} N_1 k_B \ln N + N_1 k_B \left(\frac{5}{2} - \frac{3}{2} \ln \frac{3}{2} \right)$$

で与えられ、熱力学関係式 $1/T_1 = \frac{dS_1}{dE}$ より、 $E = 3N_1 k_B T_1/2$ の関係が得られる。従って、理想気体 1 の温度の期待値は

$$\langle T_1 \rangle = \frac{2 \langle E \rangle}{3N_1 k_B} = \frac{2}{3k_B} \frac{E_1 + E_2}{N_1 + N_2}$$

となる。同じように、理想気体 2 についても $E_1 + E_2 - \langle E \rangle = 3N_2 k_B T_2/2$ が成立するので、

$$\langle T_2 \rangle = \frac{2(E_1 + E_2 - \langle E \rangle)}{3N_2 k_B} = \frac{2}{3k_B} \frac{E_1 + E_2}{N_1 + N_2}$$

となる。よって、 $\langle T_1 \rangle = \langle T_2 \rangle$ である。

III 二準位モデル

各々は $\pm \varepsilon$ の 2 つのエネルギー状態しか取りえないような $N (\gg 1)$ 個の独立な粒子からある系を考える。

(1) この系の全エネルギーが E である熱力学的重率 $W(E)$ を求めよ。

解答.— エネルギー $+\varepsilon$ の粒子数 n_+ 、エネルギー $-\varepsilon$ の粒子数 n_- とすると、 $n_+ + n_- = N$ 、 $(n_+ - n_-)\varepsilon = E$ より、

$$n_{\pm} = \frac{N \pm E/\varepsilon}{2}$$

である。可能な場合の数は

$$W(E) = \frac{N!}{n_+! n_-!} = \frac{N!}{\left(\frac{N+E/\varepsilon}{2}\right)! \left(\frac{N-E/\varepsilon}{2}\right)!}$$

である。

(2) この系の統計力学的エントロピー $S(E) = k_B \ln W(E)$ を求め、 $S(E)$ の概形を描け。

解答.— Stirling の公式 $\ln n! \sim n \ln n - n$ を用いると、

$$S(E) \sim k_B \left(N \ln N - \left(\frac{N+E/\varepsilon}{2} \right) \ln \left(\frac{N+E/\varepsilon}{2} \right) - \left(\frac{N-E/\varepsilon}{2} \right) \ln \left(\frac{N-E/\varepsilon}{2} \right) \right)$$

である。エネルギー E の取りうる範囲は $-N\varepsilon \leq E \leq N\varepsilon$ であり、 $E = \pm N\varepsilon$ で最小値 $S(E) = 0$ を取り、 $E = 0$ で最大値 $S(0) = Nk_B \ln 2$ を取る。グラフの概形は以下の通り。

(3) この系の温度 $T(E)$ を求め、 $E < 0$ の領域での比熱 $C(T)$ を求めよ。

解答.— 熱力学関係式より

$$\begin{aligned}\frac{1}{T} &= \frac{\partial S}{\partial E} \\ &= -\frac{k_B}{2\varepsilon} \left(\ln \frac{N+E/\varepsilon}{2} + 1 \right) - \frac{-k_B}{2\varepsilon} \left(\ln \frac{N-E/\varepsilon}{2} + 1 \right) \\ &= \frac{k_B}{2\varepsilon} \ln \frac{N\varepsilon - E}{N\varepsilon + E}\end{aligned}$$

である。従って、

$$T(E) = \frac{2\varepsilon}{k_B} \left(\ln \frac{N\varepsilon + E}{N\varepsilon - E} \right)^{-1}$$

であると同時に、逆に E について解くと、

$$E(T) = N\varepsilon \frac{1 - e^{2\varepsilon/k_B T}}{1 + e^{2\varepsilon/k_B T}} = -N\varepsilon \tanh(\varepsilon/k_B T)$$

である。故に比熱 $C(T)$ は

$$C(T) = \frac{dE(T)}{dT} = -N\varepsilon \cosh^{-2}(\varepsilon/k_B T) (-\varepsilon/k_B T^2) = Nk_B \left(\frac{\varepsilon/k_B T}{\cosh(\varepsilon/k_B T)} \right)^2$$

である。

(4) この系は $E > 0$ の領域で統計熱力学的に正常でないが、この理由を簡単に説明せよ。また、このような状態 (反転分布状態と呼ぶ) の実現方法や応用技術について調べ、簡単に説明せよ。

解答.—

$$\frac{1}{T} = \frac{k_B}{2\varepsilon} \ln \frac{N\varepsilon - E}{N\varepsilon + E}$$

より、 $E > 0$ では負の温度 $T < 0$ となる。

このような状態は、反転分布と呼ばれ熱平衡状態としては準備することはできないが、非平衡状態であれば準備することが可能である (光によるポンピング)。

反転分布の実用例はレーザーなど。 $N_+ > N_-$ の時、励起状態から基底状態への遷移によって放出される光が減衰せず、レーザー発振を起こす。(ただし、実際には 2 準位だけではポンピングと脱励起が釣り合って反転分布ができないので、3 準位、4 準位以上を使っている)

IV ゴム弾性

$n (\gg 1)$ 個の要素からなる一次元鎖がある。鎖の存在する空間も一次元であり、各関節は自由に折れ曲がることのできる。それぞれの要素の長さを l とし、鎖の両端間の距離を L とする。

(1) L の関数として、エントロピー $S(L)$ を求めよ。

解答.— 一次元方向で右向きに向いている要素数 n_+ 、左向きに向いている要素数 n_- とすると、 $n_+ + n_- = n$, $(n_+ - n_-)l = L$ より

$$n_+ = \frac{n + L/l}{2}, \quad n_- = \frac{n - L/l}{2}$$

である。可能な状態数は $W(L) = n!/(n_+!n_-!)$ より、Stirling の公式を用いるとエントロピーは

$$\begin{aligned} S(L) &= k_B \ln W(L) \\ &\sim k_B (n \ln n - n - n_+ \ln n_+ + n_+ - n_- \ln n_- + n_-) \\ &= k_B \left(n \ln n - \frac{n + L/l}{2} \ln \frac{n + L/l}{2} - \frac{n - L/l}{2} \ln \frac{n - L/l}{2} \right) \end{aligned}$$

である。

(2) この鎖が温度 T の熱浴に接している場合にこの鎖の両端間を L に保つために必要な力

$$X = -T \left(\frac{\partial S}{\partial L} \right)$$

を計算し、 $L \ll nl$ の時、これが L に対して線形に増加することを示せ。

解答.—

$$\begin{aligned} X &= -T \frac{\partial S}{\partial L} \\ &= \frac{k_B T}{2l} \left(\ln \frac{n + L/l}{2} + 1 \right) - \frac{-k_B T}{2l} \left(\ln \frac{n - L/l}{2} + 1 \right) \\ &= -\frac{k_B T}{2l} \ln \frac{1 - L/(nl)}{1 + L/(nl)} \end{aligned}$$

ここで、 $|x| \ll 1$ に対して、 $\ln(1+x) = x + \mathcal{O}(x^2)$ より、

$$X \sim \frac{k_B T}{2l} (2L/(nl)) = \frac{k_B T}{nl^2} L$$

である。よって、必要な力 X は長さ L に比例する。