

3.4 復習：平均・ゆらぎ $P=1/(\pi \square)^{1/2} \exp\{- (n-N/2)^2 / (\square)\} = 1/(\pi^2 \sigma^2) \exp\{- (n-\langle n \rangle)^2 / (2\sigma^2)\}$ 正規分布。比較して、 n の平均値 $\langle n \rangle = \square$ 、分散 $\sigma^2 = \square$ 、 n のゆらぎ (標準偏差) $\sigma = \square/2$ 。具体例 $N=1000000$ で $\sigma = \square$ 、 δ のゆらぎ $\sigma/N = \square$ 、 $\pm 3\sigma$ 以内つまり n は中央から $\pm \square$ に 99.73% が集中。これは N に対する割合として言えば $\pm \square\%$ 。さらに N が大きい時、平均値が $N/2$ からずれる確率は $\sim \square$ 。

4.1 状態数 具体例: $E=4$ で $N=3$ の時 それぞれの粒子の ε の値で各状態が表現可能。(0, 2, 2) (1, 1, 2) (1, 2, 1) (2, 0, 2) (\square) (2, 2, 0) の 6 状態 (6 サンプル) の間を遷移する。 $\rho(3, 4) = \square$ 。総和 E を制限しない時、各粒子は 0, 1, 2 のどの値でも OK なので、全状態の数は $\rho = \square = 2^3$ 状態

4.2 等重率原理: $P = \square$ 。例: $\rho = 6$ 1 個のサイコロで、6 が出る確率 $= \square$ 。ボルツマンの H 定理: 適当な遷移に対する条件があれば等重率を満たす \square が必ず実現。この条件が 4.3 詳細釣り合いの原理という条件: 全ての i と j に対して遷移確率 $P(i \rightarrow j) = \square$ 。つまり行きと帰りの遷移確率が等しい。遷移確率に関して、詳細釣り合いの原理 が成立していれば、 \square の原理が実現!

4.4 エネルギーと状態数 各粒子の取りうるエネルギーが、不連続 (量子化) で、最低エネルギー (\square 状態) 0、等間隔 1 で無限に増加できるとする。このとき各粒子のエネルギー \square は $\varepsilon_i = 0, 1, 2, \dots$ となる。

例 [1] $E=0$ なら $\rho(0) = \square$ 。[2] $E=1$ なら $\rho(1) = NC1 = \square$ 。[3] $E=2$ なら $\rho(2) = NC1 + \square = N+N(N-1)/2 = N(N+1)/2 = \square$ $C2 = \square - 1C2$ 。[3] 一般の E に対しては、 $\rho(E) = \square$ $C = \square = (N+E-1)!/E!(N-1)!$

4.5 真の物質の姿は \square ではなく \square 。物理量は \square 。運動量 $p (= \text{質量 } M \times \text{速度 } v)$ やエネルギー ε も不連続。例 1: 長さ L の 1 次元の空間に 1 個の粒子だけ存在 $\varepsilon = M v^2 / 2 = \square^2 / 2M$ (1)。 \square の関係式とは: 運動量 p の粒子は波長 λ の物質波 $p = h / \lambda = 2\pi \square$ (2)。ここで $h \sim 6.626 \times 10^{-34}$ (Js) \square 定数。波が空間 L に広がっているので $L = \square$ ($n=1, 2, 3, \dots$) よって $p = h / \lambda = \square$ (3) よって $\varepsilon = p^2 / 2M = \square$ (4) ここに N 粒子が存在するとき 全エネルギー $E = \square$ ($i=1 \sim N: n_i = 1, 2, 3, \dots$)。長さ L の 3 次元の空間の中の N 個の粒子 $\varepsilon = (\square) / 2M$, $p_x = h \square / 2L$ (5) y, z も同じ、よって $\varepsilon = h^2 (\square) / (8L^2 M)$ (6) 理想気体 N 粒子 $E = h^2 / (8L^2 M) \Sigma (\square)$ 。

4.6 理想気体 $E \sim E + \Delta E$ の間に存在する状態の数は \square 。[1] 長さ L の 1 次元の空間中の 1 粒子の状態数 $h^2 / (8L^2 M) = a$ とすると $E = an^2$, $E + \Delta E = a \square$ と書いて $\Delta n \sim \Delta E / (2an) = \Delta E / \{2(aE)^{1/2}\}$ 。1 粒子の状態密度は $\rho(E) \cdot \Delta E = \square$ より $\rho(E) = \square$ (1)。[2] 2 個の粒子 状態を (n_1, n_2) という 2 つの正の整数の組で表現。この状態のエネルギー $E = a(n_1^2 + n_2^2) \rightarrow n_1^2 + n_2^2 = E/a = r^2$, $r = (E/a)^{1/2}$, $r + \Delta r = \square$ 。斜線の帯の面積 $\Delta S / 4 = \pi \{(r + \Delta r)^2 - r^2\} / 4 = \square$ よって ρ_2 粒子 $(E) = \square$ (2) $(dS/dE) / 4 = (2\pi r) (dr/dE) / 4 = (\pi/2) (E/a)^{1/2} (\square) (1/2) = \pi/4a$ (2)

4.6 理想気体 [3] 3 粒子 体積 $\Delta V = 4\pi \{(r + \Delta r)^3 - r^3\} / 3 \sim 4\pi (\square) / 3 = \square$ $\Delta r = \{(E + \Delta E)/a\}^{1/2} - (E/a)^{1/2} \sim (E/a)^{1/2} \square$ 。 $\Delta V \sim 4\pi (E/a) \square$ ($\Delta E/E/2 = 2\pi (E/a) \square$ $\Delta E/a$ 正の部分は $\Delta V / \square = \pi (E/a)^{1/2} \Delta E / \square$ 。[4] N 粒子 N 次元の体積 $W(E)$ の正の部分 ($1 / \square$) を E で微分 $W(E) = \square$ 。 $W(E) = \pi^{N/2} \square / (N/2)!$ 。 $\rho_N(E) = (dW(E)/dE) / \Delta^N = (\pi^{N/2} / \Delta^N) \{ \square \} / (N/2)!$ (3)。例えば $N=2$ で $V_2 = \pi r^2 = S$ $\rho_2(E) = \pi/4a$ 見落としてきた同種粒子効果とは? これまで区別してきたが一般に同種の粒子は区別不可能。 N 粒子の場合は、近似的に \square で割る。極低温でエネルギーが低いときなどは、各粒子は \square エネルギー状態ばかりになるから、この方法ではダメ。

4.7 粒子数が多いとき $\rho(E) \cdot \square = \Omega(E + \Delta E) - \Omega(E)$ 。長さ L の 3 次元空間中の N 個の理想気体のとき: $\rho_N(E) = (dV^3 N(E)/dE) / \Delta^{3N} = (\pi^{3N/2} / \Delta^{3N}) \{ (3N/2) \square \} / (3N/2)!$ $N!$ で割り、 $a = h^2 / (8L^2 M)$ と $L^3 = V$ を代入して整理すると $\rho_N(E) = (\pi^{3N/2} / \Delta^{3N+1}) \{ (3N/2) / N! (3N) / (3N/2)! \square \} (h^2 / 8M) \square$ 。

3 次元理想気体: 状態数密度の対数 $\log \rho \sim (\square) \log E + (\square \text{ に依らない数})$ (2)。 $3N/2$ と $\log E$ に比例。スターリング公式の近似式 (3.3.2) $\log N! \sim \square - N$ 。これを $(3N/2)!$ と $N!$ に使って整理すると $\log \rho \sim N \{ 3/2 \log (\square) + \log (\square) + \square \log (2\pi M/h^2) + \square \}$ (2')

4.7 エネルギー準位が等しいとき (4.4 節) (4.4.1) 式で -1 を無視し、またスターリング近似式使うと $\log \rho \sim E \log \{ \square \} + N \log \{ \square \}$ (3) $E \gg N$ なら $\log \rho \sim \square \log E + (\square \text{ に依らない数})$

4.7 一般の場合 予想: $\log \rho \sim \square \log E + (E \text{ に依らない数})$ 理想気体なら $c = \square$ 、エネルギー等準位なら $c = \square$ 。証明: $\rho(E) = d\Omega(E)/dE = cN(E/M) \square$ よって $\log \rho \sim cN \log E + (E \text{ に依らない数})$