

http://conf.msl.titech.ac.jp/Lecture/StatisticsC/index.html

統計力学(C)

フロンティア材料研究所 神谷利夫 元素戦略研究センター 松石 聡

講義予定 火・金 16:15~17:55

第01回 10/2	熱力学第一法則	(松石)
第02回 10/6	熱力学第二法則、熱力学関数	(松石)
第03回 10/13	気体分子運動論	(松石)
第04回 10/16	古典統計力学の基礎 I (気体分子運動論とMaxwell-Boltzmann	n分布)(松石
第05回 10/20	古典統計力学の基礎 II	
	(微視的状態の数、エルゴード仮説、Boltzmann分布)	(松石)
第06回 10/23	カノニカル分布とグランドカノニカル分布	(松石)
第07回 10/27	量子統計力学の基礎 I (Fermi-Dirac分布、Bose-Einstein分布)	(神谷)
第08回 10/30	量子統計力学の基礎 II (正準分布)	
	理想Bose気体、固体の比熱 (Einstein、Debyeの比熱式、黒体加	女 射)
		(神谷)
第09回 11/6	休講	
第10回 11/10	理想Bose気体、固体の比熱 (Einstein、Debyeの比熱式)	(神谷)
第11回 11/13	光子と黒体放射	(神谷)
第12回 11/17	理想Fermi気体、金属中の電子	(神谷)
第13回 11/20	半導体中の電子、Fermi準位、ドーピング	(神谷)
第14回 11/24	スピン系の磁化率	(神谷)
第15回 12/1	試験 (Zoom、資料持ち込み可。15:15までにZoomに入室するこ	(と)



- 講義時間内 (~17:55) に解き、できたところまでを 18:25までに OCWi より提出せよ。
- 手書きが要求される問題は、写真を撮って提出してもよい。
- 電子ファイルで提出できる場合は、なるべく MS-Word、Excel、PowerPoint、 PDFファイルで提出すること。

問題1 Fermi-Dirac分布関数、Bose-Einstein分布関数、 Maxwell-Boltzmann分布関数の式を書き、横軸を電子の エネルギー、縦軸を確率とするグラフ(概略図)を手書き で描け。

横軸には化学ポテンシャル μ を明示し、分布関数に特 徴的な変化、数値を書き込め。

また、 μ から k_BT だけ離れたエネルギーにおける分布関数の値を図中に示せ。

Fermi-Dirac分布関数

Fermi-Dirac分布: $f(E) = \frac{1}{\exp[(E-\mu)/k_BT]+1}$

- $E \mu = 0$ \mathcal{C} f(E) = 1/2
- ・ E µ => -∞ で f(E) = 1:絶対 0 K において、E < µ の準位はすべて被占有</p>
- ・ E µ => +∞ で f(E) = 0: 絶対 0 K において、E>µ の準位はすべて非占有
- ・($E \mu$) / $k_B T >> 1$ の場合: Maxwell-Boltzmann近似に漸近 (古典領域)



Fermi-Dirac分布関数



 $f(E,T) => 1 \qquad (E - E_{\rm F} << k_{\rm B}T)$ $f(E,T) = 1/2 \qquad (E = E_{\rm F})$ $f(E,T) = \exp[(E_F - E)/k_BT] => 0 \quad (E - E_{\rm F} >> k_{\rm B}T)$

(E – E_F)/k_BT が大きい状態はBoltzmann分布と同じ振る舞いをする「非縮退電子ガス」
 ⇒「統計的に縮退した電子ガス」

Bose-Einstein分布関数

Bose-Einstein分布:
$$f(E) = \frac{1}{\exp[(E - \mu)/k_B T] - 1}$$

- ・ $E \rightarrow \mu$ で $(E \mu)^{-1}$ に従って発散
- $f(E) \ge 0$ でなければいけないので、BE統計は、 $E > \mu$ のみで意味がある
- ・(*E* μ) / *k*_BT >> 1 の場合: Maxwell-Boltzmann近似に漸近 (古典領域)





- 講義時間内 (~17:55) に解き、できたところまでを 18:25までに OCWi より提出せよ。
- 手書きが要求される問題は、写真を撮って提出してもよい。
- 電子ファイルで提出できる場合は、なるべく MS-Word、Excel、PowerPoint、 PDFファイルで提出すること。
- 解答ページには、学籍番号と氏名を書くこと

問題1 デュロンープティの法則など、古典統計力学が適用できないのはどのような場合か。3行程度で説明せよ

問題2 Einstein模型とDebye模型の違いについて説明せよ。また、 それぞれの低温、高温極限での比熱のふるまいについて、数式を 示せ(導出する必要はない)。

統計力学の問題の解き方

1. 物理量 P の統計平均を知ることが最終目的

ある状態 { X_i } を取る確率を $f(X_i)$ とすると、 物理量 $P(X_i)$ の統計平均 (期待値) は $\langle P \rangle = \sum_i P(X_i) f(X_i)$

2. 統計分布関数 f(X_i)を求める

古典統計力学:

 ${X_i}$ はN個の粒子の座標、運動量 ${x_i, y_i, z_i, p_{xi}, p_{yi}, p_{zi}}$

=>リウヴィルの定理(§3.6):

位相空間の体積 $A = \pi r^2 \prod \Delta r_i \Delta p_i$ は時間発展しても不変

・等重率の原理: 位相空間の体積が同じ状態は同じ確率で出現
 それぞれの状態(教科書では位相空間の「細胞」)は

 $(x_i, y_i, z_i, p_{xi}, p_{yi}, p_{zi}, n_i, e_i)$ (*i* = 1, 2, ..., *N*) で表される 量子統計力学: 等重率の原理は非常に単純になる。

各固有状態は同じ確率で出現

・制約条件: 全粒子数一定 $N = \pi r^2 \sum n_i$ 全エネルギー一定 $E = \pi r^2 \sum e_i n_i$ など

統計分布関数とµの意味

Maxwellの速度分布関数: 古典力学、理想気体、空間の等方性から導出

$$f(\boldsymbol{\nu})d\boldsymbol{r}d\boldsymbol{\nu} = \rho \left(\frac{m}{2\pi k_B T}\right)^{3/2} \exp\left(-\frac{m \nu^2}{2k_B T}\right) d\boldsymbol{r}d\boldsymbol{\nu}$$
(3.29)

Maxwell-Boltzmann分布: 等重率の原理、最大確率の分布

$$f(E) = \mathbf{Z}^{-1} \exp\left(-\frac{E}{k_B T}\right) = \exp\left(-\frac{E-\mu}{k_B T}\right)$$
(4.29)

(大)正準分布:一般化された統計分布、すべての基本、M-B分布と同じ形 Fermi-Dirac分布:スピンが半整数(波動関数が粒子の交換で反対称)の粒子(電子)

$$f(E) = \frac{1}{\exp[(E-\mu)/k_B T] + 1}$$
(8.5)

Bose-Einstein分布:スピンが整数(波動関数が粒子の交換で対称)の粒子

(4He, スピンのない原子核)

$$f(E) = \frac{1}{\exp[(E-\mu)/k_B T] - 1}$$
(7.20)

Planck分布: スピンが整数、波動関数が対称の粒子 で、粒子数が保存されない (光子、フォノン)

$$f(E) = \frac{1}{\exp[E/k_B T] - 1}$$

(7.21)

µ: 化学ポテンシャル (電子を扱う場合は、フェルミエネルギー E_F) 全粒子数 N の条件から決められる $N = \sum_i f(E_i) = \int D(E) f(E) dE$

分布関数から物理量を求める方法

1. 全粒子数 => µ を決定

 $N = \sum_{i} f(E_i) = \int f(E) \mathbf{drdp}$

2. 全エネルギーを計算

 $E = \sum_{i} E_{i} f(E_{i}) = \int E(\mathbf{r}, \mathbf{p}) \cdot f(\mathbf{r}, \mathbf{p}) d\mathbf{r} d\mathbf{p}$

3a. 統計平均として物理量 Pを導出

 $P = \sum_{i} P_{i} f(E_{i}) = \int P(\mathbf{r}, \mathbf{p}) \cdot f(\mathbf{r}, \mathbf{p}) d\mathbf{r} d\mathbf{p}$

3b. 分配関数の微分として物理量を導出

平均エネルギー $E = -N \frac{d \ln Z}{d(1/k_B T)}$ (4.34) (平均) 粒子数 $\langle N \rangle$ $\frac{dZ}{dE_i} = -\frac{1}{k_B T} \sum \exp(-E_i/k_B T) = -\frac{1}{k_B T} \langle N \rangle$ (平均) 分極 $\langle \mu \rangle$ $\frac{dZ}{dB} = \frac{1}{k_B T} \sum \mu_i \exp(+\mu_i B/k_B T) = \frac{1}{k_B T} \langle \mu \rangle$ 3c. 自由エネルギーの微分として物理量を導出 Helmholtzエネルギー $F = -Nk_B T \ln Z$ (4.41) 体積弾性率 $B_V : F = F_0 + (1/2)B_V (V/V_0)^2 = > B_V = \frac{d^2 F}{d(V/V_0)^2}$

分布関数から物理量を求める方法

1. 全粒子数 => µ を決定

 $N = \sum_{i} f(E_{i}) = \int f(E) \mathbf{drdp} = \int \mathbf{D}(\mathbf{E}) f(E) \mathbf{dE}$

2. 全エネルギーを計算

 $E = \sum_{i} E_{i} f(E_{i}) = \int E(\mathbf{r}, \mathbf{p}) \cdot f(\mathbf{r}, \mathbf{p}) d\mathbf{r} d\mathbf{p} = \int E \mathbf{D}(\mathbf{E}) f(E) d\mathbf{E}$

3a. 統計平均として物理量 Pを導出

 $P = \sum_{i} P_{i} f(E_{i}) = \int P(\mathbf{r}, \mathbf{p}) \cdot f(\mathbf{r}, \mathbf{p}) d\mathbf{r} d\mathbf{p} = \int P(E) \mathbf{D}(E) f(E) dE$

3b. 分配関数の微分として物理量を導出

平均エネルギー $E = -N \frac{d \ln Z}{d(1/k_B T)}$ (4.34) (平均) 粒子数 $\langle N \rangle$ $\frac{dZ}{dE_i} = -\frac{1}{k_B T} \sum \exp(-E_i/k_B T) = -\frac{1}{k_B T} \langle N \rangle$ (平均) 分極 $\langle \mu \rangle$ $\frac{dZ}{dB} = \frac{1}{k_B T} \sum \mu_i \exp(+\mu_i B/k_B T) = \frac{1}{k_B T} \langle \mu \rangle$ 3c. 自由エネルギーの微分として物理量を導出 Helmholtzエネルギー $F = -Nk_B T \ln Z$ (4.41) 体積弾性率 $B_V : F = F_0 + (1/2)B_V (V/V_0)^2 = > B_V = \frac{d^2 F}{d(V/V_0)^2}$

状態密度 D(E), g(E), Z(E)

基本:分布関数を使って物理量 P の統計平均を直接導出する

$$P$$
の統計平均 $\langle P \rangle = \sum_{i} P_{i} f(E_{i}) = \frac{\sum_{i} P_{i} \exp(-\beta E_{i})}{Z}$ (6.8)

(量子統計力学では)分布関数はエネルギー E の関数で与えられるので、 E における状態の数 状態密度 D(E)を使ったほうが簡単に計算できる

N(E) = D(E) f(E)

Pの統計平均 $\langle P \rangle = \sum_{i} P_{i} f(E_{i}) = \int P(\boldsymbol{r}, \boldsymbol{p}) f(\boldsymbol{r}, \boldsymbol{p}) d\boldsymbol{r} d\boldsymbol{p} = \int P(E) D(E) f(E) dE$

自由電子 :
$$D(E) = V \frac{2\pi (2m)^{3/2}}{h^3} \sqrt{E}$$
 (8.31)

自由フォノン:
$$g(\omega) = \frac{9N}{\omega_D^2} \omega^2 \quad (\omega < \omega_D)$$
 (9.9)

光子 $: Z(v) = \frac{8\pi V}{c^3}v^2$

正準理論:量子統計

「正準」理論とは

正準理論 (canonical): canon 原則,標準,根本原理+正則 = 正準?

個別の原理などに依存しない、 一般性の高い理論

【注意】Maxwell-Boltzmann分布の導出において 配置数 Wを計算する際、
 それぞれの 状態 i が {r_i, p_i} の関数であることは 使っていない。
 => W の計算と Maxwell-Boltzmann分布は、抽象的な状態へ一般化できる

「100人を部屋に集めてお金をランダムな相手に 渡し続ける」とだんだんと貧富の差が生まれる

2017/9/11 Gigazine

http://gigazine.net/news/20170711-random-people-give-money-to-random-other-people/

100ドルを持った100人を1つの部屋に集めて、それぞれ無作為に選ばれた人に1ドルを渡したらどうなるか。

=> お金を渡す機会が増えれば増えるほど偏り、つまりは貧富の差が生まれる。

\$45を持った45人でスタートした例:



「100人を部屋に集めてお金をランダムな相手に 渡し続ける」とだんだんと貧富の差が生まれる

Pythonプログラム: randomtrade.py

http://conf.msl.titech.ac.jp/Lecture/StatisticsC/index.html pythonのインストール (英語):

http://conf.msl.titech.ac.jp/Lecture/python/InstallPython/InstallPython.html

使い方: 引数無しで python randomtrade.py を実行すると、Usageを表示

python randomtrade.py npersons value(average) vtrade n(maxiteration) n(plotinterval) n(distribution func)

使用例: python randomtrade.py 200 50 1 10000 100 21

200人が、最初に50ドルずつもっていて、1ドルずつ交換を10000回行う。

100サイクルごとにグラフを更新。

分布関数の横軸は、value(average)の10倍の範囲を21分割する。

実行例: python randomtrade.py 2000 50 1 100000 100 21

上段: それぞれの保有金額 中段: 保有金額順に並べ替えた結果 下段: 青線 金額に関する分布関数。 赤線 総数がnpersons、 平均所有額 *m* が value(average)になる

指数関数分布曲線 $f(m) = A \exp(-bm)$

b = 1 / <m>

$$A = Nb$$

右図は、4400回の交換サイクル終了時の結果



物質中の原子、電子も同じ

「N 人が全財産 M_{tot} を分け合います。 それぞれが出会うたびに小さな金額 Δm を交換していくと、 最後にはどのような財産分布になるでしょうか?」



 $P(m) \propto \exp\left(-\frac{m}{\langle m \rangle}\right)$ $\langle m \rangle = M_{tot}/N$

温度 T は エネルギー平均 <e> と等価: <e> = k_BT 「温度 Tにおいて、エネルギー eを持つ電子はどれくらいの割合いるのだろうか?」 「N 個の電子が全エネルギー E_{tot} を分け合います。 電子が衝突するたびに小さなエネルギー Δe を交換していくと、 最後にはどのようなエネルギー分布になるでしょうか?」 $P(e) \propto \exp\left(-\frac{e}{k_{B}T}\right)$ 0.2 0.8 0.4 0.6 () エネルギー E(電子ボルト)

P. 127

§6.1 正準集団の統計:古典統計

小正準集団: *N*, *E* が一定の状態 ω= {*r*_i, *p*_i} が出現する確率 *p*(ω) は等しい 等重率の原理

 $p(\omega) = 1 / W(E, N)$

W(*E*, *N*): {*E*, *N*} をとる状態 ω の数 (配置数)

正準集団 : N, T 一定 (外系とエネルギーのやり取りがある)

正準集団 *M* を位相空間中で多数の小正準集団 に分割し、それらが取るエネルギーと 体系の数をそれぞれ、エネルギー $E_1, E_2, \dots, M_1, M_2, \dots$ とする。 小正準集団の*E*は一定 (指数関数分布、温度 1/(k_BT)), 配置数が最大になる 条件から、正準分布 $p(E) \propto \exp\left(-\frac{E}{k_T}\right)$ が導出される。

 $W = \frac{M!}{M_1! \cdots M_i! \cdots}$ (6.1) [(4.12) と同じ] $M_i = \frac{M}{Z} \exp(-\beta E_i)$ (6.4) [(4.22)と同じ] $Z = \sum \exp(-\beta E_i)$ (6.5) [(4.37)の f と同じ]

P. 127

正準集団 : N, T 一定 (外系とエネルギーのやり取りがある)

§ 6.1 正準集団の統計: 古典統計

正準集団 *M*を位相空間中で多数の小正準集団 に分割し、 それらが取るエネルギーと体系の数をそれぞれ、 エネルギー $E_1, E_2, \dots, M_1, M_2, \dots$ とする。 配置数 $W = \frac{M!}{M_1! \cdots M_i! \cdots}$ が最大になる条件、

小正準集団のEが一定の条件から、正準分布 $p(E) \propto \exp\left(-\frac{E}{k_{B}T}\right)$ が導出される。

正準集団の統計:エネルギーからの導出

正準集団 A (エネルギー E_1), B ($E_2 = E - E_1$) からなる小正準集団を考える。 Bは十分大きく、温度 T_B は一定である (熱浴) とみなす。 Aが E_1 を取る確率 $p(E_1) = W_1(E_1)W_2(E - E_1) / W(E)$ が最大になる 条件、 Eが一定の条件から、正準分布 $p(E) \propto \exp\left(-\frac{E}{k_BT}\right)$ が導出される。 P. 127, 154

正準統計の導出:エネルギーから

宮下精二、熱・統計力学(培風館1993)

正準集団 : N, T - 定 (外系とエネルギーのやり取りがある)正準集団A (エネルギー E_1), B ($E_2 = E - E_1$) からなる小正準集団を考える。 Bは十分大きく、温度 T_B は一定である (熱浴) とみなす。

Aが E_1 を取る確率: $p(E_1) = W_1(E_1)W_2(E - E_1) / W(E)$

 $W = \sum_{E_1} W_1(E_1) W_2(E - E_1): E_1 に依存しない$ p(E_1)が最大になる条件:

$$\frac{dW}{dE_1} = \left\{ \frac{dW_1(E_1)}{dE_1} W_2(E - E_1) + W_1(E_1) \frac{dW_2(E - E_1)}{dE_1} \right\} / W$$

= $\frac{dW_1(E_1)}{dE_1} / W_1(E_1) + \frac{dW_2(E - E_1)}{dE_1} / W_2(E - E_1) = \frac{d\ln W_1(E_1)}{dE_1} - \frac{d\ln W_2(E_2)}{dE_2} = 0$

* $\frac{d\ln W_1(E_1)}{dE_1} = \frac{d\ln W_2(E_2)}{dE_2}$ の左辺、右辺は各正準集団のみの関数 => 系に依存しない関数 flに等しい (fの変数は平衡を規定する T, P, µ等のみが許される) $W_1(E_1) \propto \exp(fE_1)$ 熟力学との比較から、 $f = -1/(k_BT)$ $W_1(E_1) \propto \exp\left(-\frac{E_1}{k_BT}\right)$: 正準分布 P. 127, 154

正準集団 : N, T 一定 (外系とエネルギーのやり取りがある)

§ 6.1 正準集団の統計: 古典統計

正準集団 *M* を位相空間中で多数の小正準集団 に分割し、 それらが取るエネルギーと体系の数をそれぞれ、 エネルギー $E_1, E_2, \dots, M_1, M_2, \dots$ とする。 配置数 $W = \frac{M!}{M_1! \dots M_i! \dots}$ が最大になる 条件、

小正準集団のEが一定の条件から、正準分布 $p(E) \propto \exp\left(-\frac{E}{k_BT}\right)$ が導出される。

§7.3 正準集団の統計:量子統計

正準集団 M の i 番目の固有状態を、エネルギー個有値 E_i とその数 M_i とする。 配置数 $W = \frac{M!}{M_1!\cdots M_i!\cdots}$ が最大になる 条件、

小正準集団のEが一定の条件から、正準分布 $p(E) \propto \exp\left(-\frac{E}{k_{e}T}\right)$ が導出される。

量子統計の場合: E_i を固有状態のエネルギー固有値と置き換えるだけ $M_i = \frac{M}{Z} \exp(-\beta E_i)$ $Z = \sum \exp(-\beta E_i)$ (7.41) P. 130, 155

§6.3,7.4 大正準集団の統計

小正準集団: N, E 一定 => 等確率の原理 正準集団 : N, T 一定 (外系とエネルギーのやり取りがある) 大正準集団: μ, T 一定 (外系とエネルギー、粒子のやり取りがある)

N個の粒子を持つ体系の*i*番目の固有値: *E_{N,i}* 体系が粒子数*N*を持ち、エネルギー*E*の状態を占める確率

大正準分布
$$\frac{M_{N,i}}{M} = \frac{1}{Z_G} \exp(\beta(N\mu - E_{N,i})) = \frac{\lambda^N \exp(-\beta E_{N,i})}{\sum_{N,i} \lambda^N \exp(-\beta E_{N,i})}$$
 (6.27)
大分配関数 $Z_G = \sum_{N,i} \lambda^N \exp(-\beta E_{N,i})$ (6.26, 7.44)
 $\lambda = e^{\beta \mu}$

(7.45)

自由粒子 (互いに相互作用がない)

$$E_{N,i} = n_i e_i$$

$$Z_G = \sum_{\{n_r\},r} \exp(\beta n_r \mu) \exp(-\beta E_{N,r})$$

$$= \sum_{\{n_r\},r} \exp(\beta \mu \sum_r n_r) \exp(-\beta \sum_r n_r e_r)$$

$$= \sum_{\{n_r\},r} \exp[-\beta \sum_r n_r (e_r - \mu)]$$

$$Z_G = \sum_{\{n_r\},r} \exp[-\beta (\sum_r n_r (e_r - \mu))]$$

P. 170 **§ 8.1 大正準分布から量子統計を導出** 大正準集合理論から再度導出してみる

大分配関数 $Z_G = \sum_{\{n_i\}} \exp(\beta \sum_i (n_i \mu - E_i))$ (和記号の $\{n_i\}$ は、すべての独立な n_i の組を取る)

 $= \sum_{\{n_i\}} \prod_i \exp(\beta n_i (\mu - e_i)) = \sum_{n_1} \sum_{n_2} \cdots \prod_i \exp(\beta n_i (\mu - e_i))$

 $= \sum_{n_1} \exp(\beta n_1(\mu - e_1)) \sum_{n_2} \exp(\beta n_2(\mu - e_2)) \cdots$

 $=\prod_i \sum_{n_i} \exp(-\beta n_i(e_i - \mu))$

1つの状態 i を占める占有数 n_i の統計平均 f_i

 $f_{i} = \langle n_{i} \rangle = \sum_{\{n_{i}\}} n_{i} \exp(\beta \sum_{i} (n_{i}\mu - e_{i})) / Z_{G} = -\partial \ln Z_{G} / \partial(\beta e_{i})$ Fermi統計: $n_{i} = 0, 1$ で和を取る

$$Z_{G} = \prod_{i} \sum_{n_{i}=0}^{1} \exp(-\beta n_{i}(e_{i}-\mu)) = \prod_{i} (1 + \exp(-\beta(e_{i}-\mu)))$$
$$f_{i} = -\frac{\partial}{\beta \partial e_{i}} \ln Z_{G} = \frac{\exp(-\beta(e_{i}-\mu))}{1 + \exp(-\beta(e_{i}-\mu))} = \frac{1}{\exp(\beta(e_{i}-\mu))+1}$$
(8.5)

Bose統計:
$$n_i = 0, 1, \cdots$$
 で和を取る
 $Z_G = \prod_i \sum_{n_i=0}^{\infty} \exp(-\beta n_i (e_i - \mu)) = \prod_i \frac{1}{1 - \exp(-\beta(e_i - \mu))}$
 $f_i = -\frac{\partial}{\beta \partial e_i} \ln Z_G = \frac{\partial}{\beta \partial e_i} \{ \sum_i \left[1 - e^{-\beta(e_i - \mu)} \right] \} = \frac{1}{\exp(\beta(e_i - \mu)) - 1}$

Bose-Einstein統計の応用: 理想ボーズ気体

固体の比熱: 格子振動 黒体放射: フォノン

古典統計力学:エネルギー等分配則の限界

エネルギー等分配則: 運動の自由度一つ当たり $\frac{1}{2}k_BT$

気体でエネルギー分配則が成立する運動の自由度

○ 運動エネルギー

分子の重心の並進運動の自由度 3 (<*e_x*>, <*e_y*>, <*e_z*>) 〇 分子の回転エネルギー

二原子分子 回転の自由度 2 (結合軸周りの回転は除く) 三原子以上の分子 回転の自由度 3

自由度: 一原子当たり3

二原子分子では合計 6、三原子分子では9のはず???
=>残りの自由度は分子振動だが、「等分配則」では無視されている なぜ分子振動だけ無視するのか?

古典統計力学:エネルギー等分配則の限界

エネルギー等分配則: 運動の自由度一つ当たり $\frac{1}{2}k_BT$

気体でエネルギー分配則が成立する運動の自由度

○ 運動エネルギー

分子の重心の並進運動の自由度 3 (<*e_x*>, <*e_y*>, <*e_z*>) 〇 分子の回転エネルギー

二原子分子 回転の自由度 2 (結合軸周りの回転は除く) 三原子以上の分子 回転の自由度 3

自由度: 一原子当たり3

二原子分子では合計 6、三原子分子では9のはず???
=>残りの自由度は分子振動だが、「等分配則」では無視されている なぜ分子振動だけ無視するのか?

比熱の問題:量子力学誕生のきっかけ

Newton力学と古典統計力学

気体や固体の比熱は、自由度ごとに (1/2)k_B: 等分配の法則
 熱力学第三法則と矛盾

 $S(T) = \int_0^T \frac{C_V}{T} dT$ C_V が一定だと、 $T \to 0$ で $S \to \infty$ となってしまう

 ・固体の比熱の実測:低温で C_vは T³に比例して0になる



分子・格子振動のエネルギーは量子化されている

- Einsteinモデル: すべての振動は同じエネルギーを持つ *C*_Vは低温では exp(-ħω/k_BT) に従って 0 になる 熱力学第三法則とは矛盾しないが、 実測の T³ 則を説明できない
- Debyeモデル: 振動数は 0 から ω_D までの分散を持つ 実測の T³ 則を説明できるようになった

P. 103

§5.2 固体の比熱:古典統計 (アインシュタイン模型)

格子振動の Einsteinモデル

・固体中の原子が一次元に独立に振動していると近似

• 調和振動子

$$e_i = \frac{1}{2}mv^2 + \frac{1}{2}kx^2 = \frac{p^2}{2m} + \frac{m}{2}\omega^2 x^2$$
(5.13)

まずは古典統計 (Maxwell-Boltzmann分布) で考える

$$< e > = -\frac{\partial}{\partial \beta} \ln \int \exp(-\beta e) dx dp$$
 (5.14)
 分配関数 f
 = $-\frac{\partial}{\partial \beta} \ln \frac{2\pi}{\omega \beta} = \frac{1}{\beta} = k_B T$
運動エネルギー、ポテンシャルエネルギーの
 それぞれの自由度に $k_B T/2$ が分配されている:
 エネルギーの等分配則

定積モル比熱の定義より(3次元の振動では、平均エネルギーは(5.14)式の3倍)

$$C_{V} = \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_{V} = \left(\frac{\partial}{\partial T} 3N_{A}k_{B}T\right)_{V} = 3R$$
(5.21,22)

デュロンープティの法則 固体の比熱は、構成元素の種類、温度に依存せず一定~25 J/(mol·K)

- ・室温で実測に良く一致
- ・熱力学第三法則と矛盾 $S(T) = \int_0^T \frac{c_v}{r} dT$ $T \to 0 \ \mathcal{C} S \to \infty$
- ・実測は低温で C_V は減少、 $T \to 0$ で $C_V \to 0$

調和振動子の量子力学での取り扱い





1. 最初の考え方: 一つの調和振動子は次のエネルギー準位を持つ

 $E_{n} = \hbar\omega \left(n + \frac{1}{2} \right) \quad \stackrel{\text{def states}}{=} 3 + \frac{1}{2} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} = \frac{1}{2} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states}} \int_{n}^{\infty} \frac{1}{n \, \text{def states}} \frac{1}{n \, \text{def states$





2. 現在の考え方 (第二量子化: 全ての量子状態は粒子の集合として扱える) $\hbar\omega$ のエネルギーを持つBose粒子 (フォノン) が *n* 個ある: Planck分布に従う $f(E) = \frac{1}{\exp[\hbar\omega/k_BT] - 1}$

1. と 2. の考え方は矛盾しないか? (1. からPlanck分布が導出できるか)

量子力学的調和振動子: 正準分布からの導出 キッテル、固体物理学入門

調和振動子 1つずつが
$$E_n = \hbar\omega\left(n + \frac{1}{2}\right)$$
の準位を取れると考え、
正準統計を適用する。量子数 n の状態をとる確率 f_n は
 $f_n = \frac{\exp\left[-\beta\hbar\omega(n+1/2)\right]}{\sum_s \exp\left[-\beta\hbar\omega(s+1/2)\right]} = \frac{\exp\left[-\beta\hbar\omega\right]}{\sum_s \exp\left[-\beta\hbar\omega\right]}$

エネルギーの平均 $\langle E \rangle = \frac{\sum \hbar \omega (s+1/2) \exp[-\beta s \hbar \omega]}{\sum_{s} \exp[-\beta s \hbar \omega]} = \frac{\sum s \exp[-\beta s \hbar \omega]}{\sum_{s} \exp[-\beta s \hbar \omega]} + \frac{\hbar \omega}{2}$ $=\frac{\sum_{s}sx^{s}}{\sum_{s}x^{s}}+\frac{\hbar\omega}{2}$ $x = \exp[-\beta\hbar\omega]$ $\sum_{S} x^{S} = \frac{1}{1-\gamma}$ $\sum_{s} sx^{s} = x \frac{d}{dx} \sum x^{s} = \frac{x}{(1-x)^{2}}$ $\Rightarrow \langle E \rangle = \hbar \omega \frac{x}{1-x} + \frac{\hbar \omega}{2} = \hbar \omega \frac{1}{x^{-1}-1} + \frac{\hbar \omega}{2} = \hbar \omega \frac{1}{\exp[R\hbar \omega] - 1} + \frac{\hbar \omega}{2}$ $\hbar\omega \times Planck分布 + 零点エネルギー$

理想ボース気体:比熱のアインシュタイン模型

量子力学の調和振動子モデル: $E_n = \hbar\omega \left(n + \frac{1}{2}\right)$ 1自由度に $\hbar\omega$ のエネルギーを持つフォノンが n個 零点エネルギー $\hbar\omega/2$ が付随

1自由度の調和振動子の平均エネルギー: Planck分布 + 零点エネルギー $U = \hbar\omega \cdot f(\hbar\omega) + \frac{\hbar\omega}{2} = \frac{\hbar\omega}{e^{\beta\hbar\omega} - 1} + \frac{\hbar\omega}{2}$

定積モル比熱の定義より

$$C_V = 3N_A \left(\frac{\partial U}{\partial T}\right)_V = 3R \frac{(\beta \hbar \omega)^2 e^{\beta \hbar \omega}}{(e^{\beta \hbar \omega} - 1)^2}$$

 $\cdot T >> \hbar \omega / k_B (\beta = 1 / (k_B T) \rightarrow 0)$ で
 $C_V \rightarrow 3R$
デュロンープティの法則

・ $T \rightarrow 0 \ (\beta >> 1)$ で $C_V \rightarrow 3R(\hbar\omega/k_BT)^2 e^{-\hbar\omega/k_BT}$

であり、 C_V は 1/Tに対して指数関数的に減少する。

- ・熱力学第三法則との矛盾は解消された
- ・残っている問題: 実験的に、固体の比熱は低温では T³ に比例する