5. 熱伝導 Thermal Conduction

熱の移動 transfer of heat は, **熱伝導 thermal conduction** と**熱放射 thermal radition** (熱輻射), **対流 convection** によって起こります。熱伝導では, 熱の流れが連続した物 質の中でだけ起こります。これとは対照的に, 熱放射 (熱輻射) は物体から放射される電 磁波によって熱が移動し, 空間的に隔てられた物体の間でも熱が移動します。対流は気体 や液体などの**流体**の巨視的な移動によって熱が運ばれるものです。

熱伝導に限れば,熱の伝わる速さは温度差(温度勾配)と,熱を伝える媒体の性質によっ て決まります。

5-1 フーリエの法則 Fourier's law

$$\mathbf{q} = -k\,\nabla T\tag{5.1.1}$$

を**フーリエの法則 Fourier's law** と呼びます。ここで、 ∇ の記号はナブラ nabla と呼ば *オ*, **勾配 (gradient)** を意味する微分演算子です。記号 ∇ の代わりに gradと書き, **q** = - *k* grad *T* と表す場合もあります。3次元の空間では

$$\nabla \equiv \begin{pmatrix} \partial/\partial x \\ \partial/\partial y \\ \partial/\partial z \end{pmatrix}$$
(5.1.2)

と書くことができて,式(5.1.1)は,

$$\mathbf{q} = \begin{pmatrix} q_x \\ q_y \\ q_z \end{pmatrix} = -k \begin{pmatrix} \partial T/\partial x \\ \partial T/\partial y \\ \partial T/\partial z \end{pmatrix}$$
(5.1.3)

と書いても同じことです。熱流東密度は「単位時間に単位面積を横切る熱の流れ」を意味し、単位は W/m^2 ,熱伝導度の単位は $W m^{-1} K^{-1}$ です。

単位体積あたりのエネルギー(エネルギー密度)を $\rho_{\rm E}$ (単位は J/m³)とすると、エネル ギー密度 $\rho_{\rm E}$ の時間 t による微分(エネルギー密度の増加率 $\partial \rho_{\rm E} / \partial t$)と熱流束密度 q の間 には、

$$\frac{\partial \rho_{\rm E}}{\partial t} = -\nabla \cdot \mathbf{q} \tag{5.1.4}$$

の関係があります。記号 ∇ が勾配 gradient を表すことは式 (5.1.1) と同じですが,式 (5.1.4)の右辺はベクトル演算子 ∇ と熱流束密度ベクトルの内積をとることを意味してお り,式 (5.1.4)の右辺を,ベクトルの成分を使って書き直せば

$$\frac{\partial \rho_{\rm E}}{\partial t} = -\left(\frac{\partial q_x}{\partial x} + \frac{\partial q_y}{\partial y} + \frac{\partial q_z}{\partial z}\right) \tag{5.1.5}$$

と同じことです。勾配との内積をとることを**発散(divergence)**と呼び,記号「 $\nabla \cdot$ 」の代わりに divと書き, $\partial \rho_{\rm E}/\partial t = -$ div **q** と表す場合もあります。例えば $\partial q_x/\partial x$ は熱流束 密度の *x* 成分が ∂x の距離の間にどれだけ変化するかを表しているので, $\partial q_x/\partial x$ が正の値 をとれば, +*x* 方向に流出する熱の方が, -*x* 方向から流入する熱よりも大きく,トータ ルで熱を失っていることを意味します。

「単位体積あたりの熱容量」(容積比熱)を C_v (単位は $Jm^{-3}K^{-1}$)(定積熱容量の意味ではないことに注意)と書くことにすると、エネルギーの増加率 $\partial \rho_E / \partial t$ は

$$\frac{\partial \rho_{\rm E}}{\partial t} = C_{\nu} \frac{\partial T}{\partial t}$$
(5.1.6)

と書くこともできるので、温度 T の空間分布と時間変化の間には

$$C_{v}\frac{\partial T}{\partial t} = -\nabla \cdot \mathbf{q} = -\nabla \cdot (-k\nabla T) = k\nabla \cdot \nabla T = k\Delta T$$

$$\Rightarrow \frac{\partial T}{\partial t} = \frac{k}{C_{v}}\Delta T$$
(5.1.7)

の関係が得られます。ここでは Δ の記号は、「勾配の発散」を意味し、**ラプラシアン** (Laplacian) あるいはラプラス演算子(Laplace operator)と呼ばれます。 $\alpha = k/C_v$ の値 は熱拡散率(termal diffusivity)(単位は m²/s)と呼ばれ、密度を ρ (単位は kg/m³)、 比熱を *C*(単位は J kg⁻¹ K⁻¹)とすれば $\alpha = k/\rho C$ と表すこともできます。

式 (5.1.7) は温度の時間変化 $\partial T/\partial t$ と空間分布 ΔT の間の関係を表し、熱伝導方程式 (termal conduction equation) と呼ばれる場合があります。

5-2 気体の熱伝導 Thermal conduction of gas

流体によって熱を移動させようとする多くの場合に,(「対流」と呼ばれる現象で見ら れるのと同じように)流体を巨視的に移動させる方法がとられますが,流体が巨視的に は静止した状態でも,熱は伝わります。その部分が「熱伝導」として説明されます。

ただし、1-3節(気体分子運動論)や3-3節(単原子分子理想気体の統計力学)で仮 定していたように「気体分子どうしの相互作用は無視できる」として予想される熱伝導度 と比較すると,現実の気体の熱伝導度はずっと低いようです。これは「実際には気体分子 どうしが相互作用をするから」として理解されます。

Maxwell 分布に従って運動する気体分子の平均自由行程 l を表す式として

$$l = \frac{\sqrt{2}}{\sigma n} \tag{5.2.1}$$

が使われます。ここで σ (ギリシャ文字のシグマ)は「衝突の有効散乱断面積 effective crosssectional area for collision(単位は m²)」で, *n* は「体積あたりの粒子数(数密度)(単 位は m⁻³)」です。(気体分子の常温常圧での数密度は *n* = 2.7×10²⁵ m⁻³ \approx (3.3 nm)⁻³ 程度の値で あり、大気の場合散乱断面積は 7.7×10⁻¹⁹ m² \approx (0.9 nm)² 程度の値になります。)

気体分子の数密度(体積 V に含まれる分子数 N)をn = N/Vとします。気体分子の平均 自由行程をl,平均速度を $\langle v \rangle$,分子一つの熱容量をc'(単原子分子理想気体なら $c' = 3k_{\rm B}/2$,二原子分子理想気体なら $c' = 5k_{\rm B}/2$ など)とすると、熱伝導率は

$$k = \frac{c'n\langle v \rangle l}{3} \tag{5.2.2}$$

で表されます。式(5.2.1)と式(5.2.2)から,

$$k = \frac{\sqrt{2}c'\langle v \rangle}{3\sigma} \tag{5.2.3}$$

となり,熱伝導度 k は分子の数密度 n (圧力) に依存しないと言う結果が得られます。圧 力が低くなれば分子の数が少なくなりますが,平均自由行程の長くなる効果と打ち消し あって,結果として熱伝導度に違いが現れないのだと理解することができます。

空気の熱伝導度は温度によって変わりますが,常温では 0.025 W m⁻¹ K⁻¹ 程度の値です。

魔法瓶(デュワー瓶)は真空層を挟むことで高い断熱性を示しますが,これは真空層の 厚さに比べて平均自由行程が長くなっているので,熱を運ぶ気体分子の数の少なくなる 効果が主に現れているとして説明されます。例えば常圧 1000 hPa での平均自由行程が 70 nm 程度だとすると,1 hPa では 70 μm,1 Pa で 7 mm になり,この程度の圧力よりも低い 圧力で断熱の効果が期待されることがわかります。

(補足 5.1.A) 平均自由行程と有効散乱断面積

体積 V の容器の中で速度 \mathbf{v}_i で運動する粒子 *i* について考えます。初めは粒子の大きさは無視します。時間 dt の間に、この粒子が、容器中で特定の位置に置かれた特定の向きを向いた面積 σ の面を横切る確率について 考えます。面の法線方向を向き、長さが面積と等しくなるようなベクトルを σ とします ($\sigma = |\sigma|$)。時間 dt の間にこの面を通過できる粒子は ($\mathbf{v}_i dt \cdot \boldsymbol{\sigma}$) で表される体積の中に含まれていなければいけないでしょ う。初めは面の片側のみを考えて、($\mathbf{v}_i \cdot \boldsymbol{\sigma}$) > 0であるとします。

計算を簡単にするために $\mathbf{\sigma} = (\sigma, 0, 0)$ として,速度を $\mathbf{v}_i = \left(v_{ix}, v_{iy}, v_{iz}\right)$ と表せば, $\left(\mathbf{v}_i dt \cdot \mathbf{\sigma}\right) = \sigma v_{ix} dt$ と書け ます。エルゴード仮定から,粒子の初めの位置は体積 V の中で一様な分布をとると考えれば,求める確率は $\sigma v_{ix} dt/V$ と書けるはずです。また速度の確率分布が Maxwell 分布に従う場合,速度のx 成分に関する確率 密度関数は正規分布(ガウス型) 関数で表され,

$$p(v_x) = \frac{1}{\sqrt{\pi\gamma}} \exp\left(-\frac{v_x^2}{\gamma^2}\right)$$
(5.1.A.1)

$$\gamma = \sqrt{\frac{2k_{\rm B}T}{m}} \tag{5.1.A.2}$$

と書けます。ただしここで m は分子の質量, $k_{\rm B}$ は Boltzmann 定数, T は絶対温度です。

全粒子数をN,数密度をn = N/Vとして、時間 dtの間に面 σ を両側から通過する粒子数の期待値 $\langle dN \rangle$ は、

$$\langle dN \rangle = 2N \int_{0}^{\infty} \frac{\sigma v_{x} dt}{V} p(v_{x}) dv_{x} \qquad \rightarrow p(v_{x}) = \frac{1}{\sqrt{\pi}\gamma} \exp\left(-\frac{v_{x}^{2}}{\gamma^{2}}\right)$$

$$= 2n \sigma dt \frac{1}{\sqrt{\pi}\gamma} \int_{0}^{\infty} v_{x} \exp\left(-\frac{v_{x}^{2}}{\gamma^{2}}\right) dv_{x} \qquad \rightarrow \gamma = \sqrt{\frac{2k_{B}T}{m}} \qquad \rightarrow \gamma = \sqrt{\frac{2k_{B}T}{m}}$$

$$= n \sigma dt \sqrt{\frac{2k_{B}T}{\pi m}} \qquad (5.1.A.3)$$

となります。

次に,運動する粒子どうしの衝突について考えます。いずれの粒子も半径 r の球状の場合,衝突が起こるのは,仮想的に半径 2r の断面に対して「大きさを持たない粒子」が通過するのと同じことと考えて良いでしょう。この断面の面積は $\pi(2r)^2 = 4\pi r^2$ であり,これを有効散乱断面積と呼び,この場合には $\sigma = 4\pi r^2$ と書きます。この断面 σ が静止している場合には,時間 dt の間に衝突を起こす粒子数の期待値 $\langle dN \rangle$ は,式 (5.1.A.3) の結果で表されると考えられます。

さらに、断面も Maxwell 分布に従って運動していると考えると、仮定していた粒子 i の速度 \mathbf{v}_i の代わりに、2つの異なる粒子の相対速度 $\mathbf{v}_i - \mathbf{v}_j$ を当てはめなければいけないことになります。このことを顕に入れて計算をしなおせば、

$$\begin{split} \langle dN \rangle &= 2n \sigma dt \int_{-\infty}^{\infty} \int_{v_{0x}}^{\infty} (v_{1x} - v_{0x}) p(v_{1x}) p(v_{0x}) dv_{1x} dv_{0x} \\ &= 2n \sigma dt \int_{-\infty}^{\infty} \int_{v_{0}}^{\infty} v_{1} p(v_{1}) dv_{1} p(v_{0}) dv_{0} - 2n \sigma dt \int_{-\infty}^{\infty} v_{0} \int_{v_{0}}^{\infty} p(v_{1}) dv_{1} p(v_{0}) dv_{0} \\ &= \frac{2n \sigma dt}{\sqrt{\pi}\gamma} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{v_{0}}^{\infty} v_{1} \exp\left(-\frac{v_{1}^{2}}{\gamma^{2}}\right) dv_{1} p(v_{0}) dv_{0} \\ &\to \operatorname{erf}(x) \equiv \frac{2}{\sqrt{\pi}} \int_{0}^{x} e^{-r^{2}} dr \\ &= \frac{2n \sigma dt}{\sqrt{\pi}\gamma} \int_{-\infty}^{\infty} v_{0} \left[\frac{\sqrt{\pi}\gamma}{2} \exp\left(-\frac{v_{1}^{2}}{\gamma^{2}}\right) \right]_{v_{0}}^{\infty} p(v_{0}) dv_{0} \\ &\to \operatorname{erf}(x) \equiv \frac{2}{\sqrt{\pi}} \int_{0}^{x} e^{-r^{2}} dr \\ &= \frac{2n \sigma dt}{\sqrt{\pi}\gamma} \int_{-\infty}^{\infty} v_{0} \left[\frac{\sqrt{\pi}\gamma}{2} \operatorname{erf}\left(\frac{v_{1}}{\gamma}\right) \right]_{v_{0}}^{\infty} p(v_{0}) dv_{0} \\ &\to \operatorname{erf}(x) \equiv 1 - \operatorname{erf}(x) \\ &= \frac{n \sigma \gamma dt}{\sqrt{\pi}\gamma} \int_{-\infty}^{\infty} \exp\left(-\frac{v_{0}^{2}}{\gamma^{2}}\right) p(v_{0}) dv_{0} - n \sigma dt \int_{-\infty}^{\infty} v_{0} \operatorname{erf}\left(\frac{v_{0}}{\gamma}\right) p(v_{0}) dv_{0} \\ &= \frac{n \sigma \gamma dt}{\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \exp\left(-\frac{2v_{0}^{2}}{\gamma^{2}}\right) dv_{0} - \frac{n dt da}{\sqrt{\pi}\gamma} \int_{-\infty}^{\infty} v_{0} \operatorname{erf}\left(\frac{v_{0}}{\gamma}\right) \exp\left(-\frac{v_{0}^{2}}{\gamma^{2}}\right) dv_{0} \\ &= \frac{n \sigma \gamma dt}{\sqrt{2\pi}} - \frac{n \sigma dt}{\sqrt{\pi}\gamma} \left\{ \left[-\frac{\gamma^{2}}{2} \exp\left(-\frac{2v_{0}^{2}}{\gamma^{2}}\right) \operatorname{erf}\left(\frac{v_{0}}{\gamma}\right) \right\}_{-\infty}^{\infty} \\ &= \frac{n \sigma \gamma dt}{\sqrt{2\pi}} + \frac{n \sigma dt}{\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \exp\left(-\frac{2v_{0}^{2}}{\gamma^{2}}\right) dv_{0} \\ &= \frac{n \sigma \gamma dt}{\sqrt{2\pi}} + \frac{n \sigma dt}{\pi} \int_{-\infty}^{\infty} \exp\left(-\frac{2v_{0}^{2}}{\gamma^{2}}\right) dv_{0} \\ &= \frac{n \sigma \gamma dt}{\sqrt{2\pi}} + \frac{n \sigma dt}{\sqrt{2\pi}} = \sqrt{\frac{2}{\pi}} n \sigma \gamma dt \\ &= 2n \sigma dt \sqrt{\frac{k_{\mathrm{B}T}}{\pi m}} \end{split}$$

したがって,平均自由時間 Δt は

$$\Delta t = \frac{\mathrm{d}t}{\langle \mathrm{d}N \rangle} = \frac{\sqrt{\pi}}{\sqrt{2}n\,\sigma\gamma} = \frac{1}{2n\sigma}\sqrt{\frac{\pi m}{k_{\mathrm{B}}T}} \tag{5.1.A.5}$$

と書けます。粒子が平均自由時間 Δt の間に進む距離の平均を平均自由行程 l とすれば,

$$l = \Delta t \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \sqrt{v_x^2 + v_y^2 + v_z^2} p(v_x) p(v_y) p(v_z) dv_x dv_y dv_z$$

= $\frac{\Delta t}{\pi^{3/2} \gamma^3} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \sqrt{v_x^2 + v_y^2 + v_z^2} \exp\left(-\frac{v_x^2 + v_y^2 + v_z^2}{\gamma^2}\right) dv_x dv_y dv_z$ (5.1.A.6)

ここで,

$$v_x = v \sin \theta \cos \varphi \tag{5.1.A.7}$$

$$v_y = v \sin \theta \sin \varphi \tag{5.1.A.8}$$

$$v_z = v \cos \theta \tag{5.1.A.9}$$

として,

$$\int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} f(v_x, v_y, v_z) \, \mathrm{d}v_x \mathrm{d}v_y \mathrm{d}v_z = \int_0^{2\pi} \int_0^{\pi} \int_0^{\infty} f(v \sin \theta \cos \varphi, v \sin \theta \sin \varphi, v \cos \theta) \, v^2 \mathrm{d}v \sin \theta \mathrm{d}\theta \mathrm{d}\varphi$$
(5.1.A.10)

の関係から,

$$l = \Delta t \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \int_{-\infty}^{\infty} \sqrt{v_x^2 + v_y^2 + v_z^2} p(v_x) p(v_y) p(v_z) dv_x dv_y dv_z$$

$$= \frac{\Delta t}{\pi^{3/2} \gamma^3} \int_{0}^{2\pi} \int_{0}^{\pi} \int_{0}^{\infty} v^3 \exp\left(-\frac{v^2}{\gamma^2}\right) dv \sin\theta d\theta d\phi$$

$$= \frac{\Delta t}{\pi^{3/2} \gamma^3} \int_{0}^{2\pi} d\varphi \int_{0}^{\pi} \sin\theta d\theta \int_{0}^{\infty} v^3 \exp\left(-\frac{v^2}{\gamma^2}\right) dv$$

$$= \frac{4\Delta t}{\sqrt{\pi} \gamma^3} \left\{ \left[-\frac{\gamma^2 v^2}{2} \exp\left(-\frac{v^2}{\gamma^2}\right) \right]_{0}^{\infty} + \gamma^2 \int_{0}^{\infty} v \exp\left(-\frac{v^2}{\gamma^2}\right) dv \right\}$$

$$= \frac{4\Delta t}{\sqrt{\pi} \gamma} \left[-\frac{\gamma^2}{2} \exp\left(-\frac{v^2}{\gamma^2}\right) \right]_{0}^{\infty}$$

$$= \frac{4\Delta t}{\sqrt{\pi} \gamma} \left[-\frac{\gamma^2}{2} \exp\left(-\frac{v^2}{\gamma^2}\right) \right]_{0}^{\infty}$$
(5.1.A.11)