

## 地球惑星状態物理学 課題(5月20日出題)

### 4.1

(1) 単位面積を単位時間に通過する放射エネルギー フラックス  $F$  を計算 . プランク関数を全振動数と立体角(上半球)で次のように積分すればよい .

$$\begin{aligned} F &= \iint_0^\infty B_\nu(T) \cos \theta d\nu d\Omega \\ &= \int_0^\infty \frac{4\pi h}{c^2} \frac{\nu^3}{\exp\left(\frac{h\nu}{kT}\right) - 1} d\nu \\ &= \int_0^\infty \frac{4\pi h}{c^2} \left(\frac{kT}{h}\right)^3 \frac{\left(\frac{h\nu}{kT}\right)^3}{\exp\left(\frac{h\nu}{kT}\right) - 1} d\nu \end{aligned}$$

ここで  $\frac{h\nu}{kT} = x$  とおくと  $d\nu = \frac{kT}{h} dx$  より

$$\begin{aligned} F &= \frac{8\pi h}{c^2} \left(\frac{kT}{h}\right)^4 \int_0^\infty \frac{x^3}{e^x - 1} dx = \frac{8\pi h}{c^2} \left(\frac{kT}{h}\right)^4 \frac{\pi^4}{15} \\ &= \frac{8\pi^5 k^4}{15 c^2 h^3} T^4 \end{aligned}$$

となり、単位体積・単位時間当たりの黒体の出す放射エネルギーは温度  $T$  の4乗に比例する。これがステファン・ボルツマンの法則である。

(2) 光速度を  $c$  とすると、 $\lambda\nu = c$        $d\nu = -c\lambda^{-2}d\lambda$

波長を用いて、単位体積当たりの振動子の個数(絶対値をとる)と1振動子の平均エネルギーをそれぞれ表すと

$$\begin{aligned} \text{振動子数} &= \left| -\frac{8\pi(c/\lambda)^2}{c^3} c\lambda^{-2} d\lambda \right| = \frac{8\pi}{\lambda^4} d\lambda \\ <\varepsilon_\lambda> &= \frac{hc}{\lambda[\exp(\frac{hc}{\lambda kT}) - 1]} \end{aligned}$$

$\lambda \sim \lambda + d\lambda$  の光の単位体積当たりのエネルギーは

$$U(\lambda, T)d\lambda = \frac{8\pi hc}{\lambda^5 \left[ \exp\left(\frac{hc}{\lambda kT}\right) - 1 \right]} d\lambda$$

よって、黒体放射の場合

$$\begin{aligned} I_\lambda = B_\lambda(T) &= \frac{c}{4\pi} U(\lambda, T) \\ &= \frac{2hc^2}{\lambda^5 \left[ \exp\left(\frac{hc}{\lambda kT}\right) - 1 \right]} \end{aligned}$$

と表すことができる。

(3) プランク定数  $h = 6.63 \times 10^{-34} [J \cdot s]$

光速度  $c = 3.00 \times 10^8 [m/s]$

ボルツマン定数  $k = 1.38 \times 10^{-23} [J/K]$

$\frac{dB_\lambda}{d\lambda} = 0$  となる波長  $\lambda$  を求める。

$$\begin{aligned} \frac{dB_\lambda}{d\lambda} &= -\frac{2hc^2 \cdot 5}{\lambda^6 [\exp(\frac{hc}{\lambda kT}) - 1]} + \frac{2hc^2}{\lambda^5 [\exp(\frac{hc}{\lambda kT}) - 1]^2} \frac{hc}{\lambda^2 kT} \exp(\frac{hc}{\lambda kT}) \\ &= -\frac{5B_\lambda}{\lambda} + \frac{B_\lambda}{[\exp(\frac{hc}{\lambda kT}) - 1]} \frac{hc}{\lambda^2 kT} \exp(\frac{hc}{\lambda kT}) \\ &= \frac{B_\lambda}{\lambda} \left( -5 + \frac{hc}{\lambda kT (1 - \exp(-\frac{hc}{\lambda kT}))} \right) \\ &= 0 \end{aligned}$$

よって

$$\frac{hc}{\lambda kT (1 - \exp(-\frac{hc}{\lambda kT}))} = 5$$

ここで

$$x = \frac{hc}{\lambda kT} \text{ とおくと} \quad \frac{x}{1 - e^{-x}} = 5$$

これを変形すると

$$\frac{5-x}{5} = e^{-x}$$

$y = \frac{5-x}{5}$  と  $y = e^{-x}$  のグラフの交点を考えると  $x = 0, \quad x \simeq 5$

ここでは  $x > 0$  なので  $x \simeq 5$

よって  $B_\lambda$  の最大値を与える波長  $\lambda$  は

$$\begin{aligned} \lambda &= \frac{hc}{kTx} \simeq \frac{hc}{5kT} = \frac{2.88 \times 10^{-3}}{T} \quad [m] \\ &= \frac{2880}{T} \quad [\mu m] \end{aligned}$$

波長で表したプランク関数の最大値を与える波長は近似的に  $3000/T[\mu\text{m}]$  で表される。

もう少し精度の良い近似を得るには、 $e^{-x}$  を 5 のまわりでテーラー展開する。

$$\begin{aligned} e^{-x} &= e^{-(x-5)-5} = e^{-5}e^{-(x-5)} = e^{-5}(1 - (x-5)) \\ &= e^{-5}(6-x) \end{aligned}$$

よって

$$\begin{aligned} \frac{5-x}{5} &= e^{-x} \\ &= e^{-5}(6-x) \end{aligned}$$

これを解くと

$$x = \frac{5 - 30e^{-5}}{1 - 5e^{-5}} \sim 4.965$$

したがって

$$\begin{aligned} \lambda &= \frac{hc}{kTx} \sim \frac{2903}{T} \\ &\sim \frac{3000}{T} [\mu\text{m}] \end{aligned}$$

(4)

## 4.2

(1)

$$\begin{aligned} \frac{J}{m^2 sr} &= \kappa_\nu \cdot \frac{kg}{m^3} \cdot \frac{J}{m^2 sr} \cdot m \\ \kappa_\nu &= \left[ \frac{m^2}{kg} \right] \end{aligned}$$

(2) 放出係数を無視すると (4.17) 式は

$$dI_\nu = -\kappa_\nu \rho I_\nu ds$$

$\kappa_\nu \rho ds$  とおくと

$$\frac{dI_\nu}{d\tau} = -I_\nu$$

となる。またこれを解くと

$$I_\nu = Ae^{-\tau} \quad (A \text{ は定数})$$

$\tau = 0$  で  $I_\nu = I_0$  より  $I_0 = A$  したがって

$$I_\nu = I_0 e^{-\tau}$$