

■ Hawking輻射

$$\frac{dM}{dt} = -\nu \frac{\hbar}{M^2} \quad \nu \text{ は無次元の定数} \quad (1)$$

$$\int_0^M M^2 dM = \frac{1}{3} M^3 = -\nu \hbar \int_{t^*}^t dt = \nu \hbar (t^* - t) \\ \therefore M(t) = [3\nu \hbar (t^* - t)]^{1/3} \quad (2)$$

blackholeの温度と質量の関係：blackholeからの輻射は次式で与えられる温度の黒体輻射と同じ

$$k_B T = \frac{\hbar}{8\pi M} \quad (3)$$

黒体の放射発散度 I （放射物体の単位表面から単位時間に放出される輻射エネルギー）は Stefan-Boltzmannの法則により

$$I = \sigma T^4, \quad \sigma = \frac{\pi^2 k_B^4}{60 c^2 \hbar^3} : \text{Stefan-Boltzmann定数} \quad (4)$$

(1)を事象の地平からの輻射によるエネルギー損失と考えると、（事象の地平の面積は $A = 16\pi M^2$ なので）

$$I = \frac{-1}{16\pi M^2} \frac{dM}{dt} = \frac{\nu \hbar}{16\pi M^4} \xrightarrow{(3)} \frac{\nu \hbar}{16\pi} (8\pi k_B T / \hbar)^4 = \nu \times \frac{4 \cdot 8^2 \pi^3}{\hbar^3} (k_B T)^4$$

これを(4)と比較すると（ $c=1$ としているので）(1)に現れる比例定数の値が一応得られる。

$$\nu = \frac{\hbar^3}{4 \cdot 8^2 \pi^3} \frac{\sigma}{k_B^4} = \frac{\hbar^3}{4 \cdot 8^2 \pi^3} \cdot \frac{\pi^2}{60 \hbar^3} = \frac{1}{15360 \pi}$$

この値自身はともかくとして、(1), (3)はStefan-Boltzmannの法則と形が整合している。

S_H をblackholeのエントロピーとして、blackholeに対する熱力学の第一法則を考える¹と

$$dM = T dS_H \quad (5)$$

とする。一方、(1), (3)より

$$dM = d\left(\frac{\hbar}{8\pi k_B T}\right) = \frac{-\hbar}{8\pi k_B T^2} dT$$

(5)と合わせると

$$\begin{aligned} dS_H &= \frac{-\hbar}{8\pi k_B T^3} dT = d\left(\frac{\hbar}{16\pi k_B T^2}\right) = d\left[\frac{\hbar k_B}{16\pi} \left(\frac{8\pi M}{\hbar}\right)^2\right] = d\left(\frac{4\pi k_B M^2}{\hbar}\right) \\ &= d\left(\frac{k_B}{4\hbar} A\right) \\ \therefore S_H &= \frac{k_B}{4\hbar} A, \quad S_H|_{A=0} = 0 \text{ を仮定} \end{aligned} \quad (6)$$

例13.2 blackholeの寿命：Hawking輻射によってblackholeが消滅するとすると(2)よりその寿命 τ_{Hawk} は²

$$\tau_{\text{Hawk}} = \frac{M^3}{3\nu \hbar} \Rightarrow G, c \text{ 復活} \Rightarrow \frac{M}{3\nu \hbar} \left(\frac{GM}{c^2}\right)^2 = \frac{1.75 \times 10^{-21}}{\nu} \times \left(\frac{M}{1\text{kg}}\right)^3 \text{ 秒}$$

1. 何故ここで突如として熱力学が出てくるのか？ この章の議論だけではさっぱり分らない。

2. 単位換算：長さ $/c \rightarrow$ 時間， $[G/c^2] = [M^{-1}L]$ ， $G/c^2 \times$ 質量 \rightarrow 長さ， $G/c^2 = 7.42 \times 10^{-28} \text{ m/kg}$ ，

$[\hbar] = [ML^2T^{-1}]$ ， $\hbar = 1.05 \times 10^{-34} \text{ kgm}^2/\text{s}$