

# Charged Lovelock Black Hole の安定性解析

高橋 智洋

## 1 Introduction

ブレーンワールドシナリオは加速器実験において高次元ブラックホールが生成されることを予言している。そのため、高次元ブラックホールに興味を持たれ、様々な性質が調べられている。それらのうちで、ブラックホール生成の観点から重要な性質はブラックホールの安定性である。これは、不安定なブラックホールは時間発展の attractor にはなりえず、実際には生成されえないからである。

これまで高次元 Schwarzschild black hole や高次元回転 black hole など多くのブラックホール解の安定性が調べられて来た。そのほとんどが高次元 Einstein 理論を土台としている。ここで一つの疑問が生じる。Einstein 理論は4次元で定式化されたものだと思うと、重力理論を高次元に拡張する必要が生じる。その際どのような拡張が自然なのか？

今回は、4次元の Einstein 理論を特徴付ける二つの性質“一般座標変換に対する不変性”と“EOMが力学変数の二階微分までで構成されている”を保つような拡張を考える。勿論、高次元 Einstein 理論もこれを満たす。しかし最も一般的な理論は、今回注目する Lovelock 理論である。

この Lovelock 理論には、Maxwell 場が couple した系におけるブラックホール解が存在する。ここでは、この解の安定性を調べる。

## 2 Lovelock-Maxwell 系

general coordinate covariance があり、かつ、EOMが metric の二階微分まででかける最も一般的な action は

$$\mathcal{L}_{Lovelock} = \sum_{m=1}^k \frac{a_m}{2^m m} \mathcal{L}_m \quad (1)$$

where

$$\mathcal{L}_m = \frac{1}{2^m} \delta_{\rho_1 \kappa_1 \dots \rho_m \kappa_m}^{\lambda_1 \sigma_1 \dots \lambda_m \sigma_m} R_{\lambda_1 \sigma_1}{}^{\rho_1 \kappa_1} \dots R_{\lambda_m \sigma_m}{}^{\rho_m \kappa_m} , \quad (2)$$

and

$$\delta_{\nu_1\nu_2\cdots\nu_p}^{\mu_1\mu_2\cdots\mu_p} = \det \begin{pmatrix} \delta_{\nu_1}^{\mu_1} & \delta_{\nu_2}^{\mu_1} & \cdots & \delta_{\nu_p}^{\mu_1} \\ \delta_{\nu_1}^{\mu_2} & \delta_{\nu_2}^{\mu_2} & \cdots & \delta_{\nu_p}^{\mu_2} \\ \vdots & \vdots & \ddots & \vdots \\ \delta_{\nu_1}^{\mu_p} & \delta_{\nu_2}^{\mu_p} & \cdots & \delta_{\nu_p}^{\mu_p} \end{pmatrix}.$$

ここに、 $a_m$  は定数で  $k$  は dimension と  $[(D-2)/2]$  と関係付いている。今回は簡単化のため、 $k=2$ 、つまり  $D=5,6$  に話を限り、 $a_1=1$ 、 $a_2>0$  として話を進める。

今回注目するのは Lovelock-Maxwell 系で、それは

$$S = \int d^D x \sqrt{-g} \left[ -2\Lambda + \sum_{m=1}^2 \left\{ \frac{a_m}{m} \mathcal{L}_m \right\} \right] - \int \sqrt{-g} \frac{1}{4} F_{\mu\nu} F^{\mu\nu}, \quad (3)$$

という action で記述される。これを  $g_{\mu\nu}$  で変分を取ると

$$\mathcal{G}_\mu{}^\nu = T_\mu{}^\nu, \quad (4)$$

where

$$\mathcal{G}_\mu{}^\nu = - \sum_{m=1}^2 \frac{1}{2^{m+1}} \frac{a_m}{m} \delta_{\mu\rho_1\kappa_1\cdots\rho_m\kappa_m}^{\nu\lambda_1\sigma_1\cdots\lambda_m\sigma_m} R_{\lambda_1\sigma_1}{}^{\rho_1\kappa_1} \cdots R_{\lambda_m\sigma_m}{}^{\rho_m\kappa_m} \quad (5)$$

and

$$T_\mu{}^\nu = F_{\mu\lambda} F^{\nu\lambda} - \frac{1}{4} F_{\lambda\rho} F^{\lambda\rho} \delta_\mu{}^\nu. \quad (6)$$

という方程式が得られる。 $A_\mu$  で変分を取ると

$$F^{\mu\nu}{}_{;\nu} = 0 \quad (7)$$

が得られる。また、 $F = dA$  であるから identity

$$F_{[\mu\nu;\lambda]} = 0. \quad (8)$$

という方程式も満たさなければならない。

### 3 Background Solution

(4), (7), (8) には exact solution がある。その metric 及び電磁場は以下の通り。

$$\begin{aligned} ds^2 &= -f(r)dt^2 + 1/f(r)dr^2 + r^2\gamma_{ij}dx^i dx^j, \\ F^{tr} &= E(r), \quad \text{otherwise} = 0. \end{aligned} \quad (9)$$

where

$$\begin{aligned} f(r) &= 1 - r^2 \left( -1 + \sqrt{1 + 2a_2\mu/r^{n+1} - 2a_2Q^2/r^{2n}} \right) / a_2 \\ E(r) &= \sqrt{n(n-1)Q/r^n}. \end{aligned} \quad (10)$$

ここに  $\mu$  が black hole の mass を表しており、 $Q$  が charge を表している。この解は  $r \rightarrow \infty$  としてみれば分かるように、asymptotic flat な解である。また、 $f(r)$  の square root の中が 0 となるところに singularity がある。

singularity をそのままにしておくのは心苦しいので、horizon を考える。horizon は  $f(r) = 0$  となるところにある。しかし、RN black hole と同様に常に存在する訳ではなく、

$$\alpha(r) = \frac{Q^2}{r_H^{n-1}} + r_H^{n-1} + \frac{a_2}{2} r^{n-3} \quad (11)$$

とし、これの極値を取る  $r$  を  $r_{ex}$  としたとき、

$$\mu > \mu_{ex} \equiv \alpha(r_{ex}). \quad (12)$$

を満たさなければならない。

## 4 Tensor-Type Perturbations

(9) に摂動を加えて、安定性を調べる。background が球対称性を持っているので、摂動を tensor, vector, scalar に分けて考えることができる。ここでは tensor について調べる。今回は  $\mu > \mu_{ex}$ 、つまりちゃんと horizon がある場合に話を限り、また、horizon の外側のみを考える。

tensor perturbation は以下の様に特徴付けられる。

$$\begin{aligned} \delta g_{tt} &= \delta g_{tr} = \delta g_{ti} = \delta g_{rr} = \delta g_{ri} = 0 \\ \delta g_{ij} &= r^2 \chi(r) e^{i\omega t} h_{ij}^T, \end{aligned} \quad (13)$$

ここに  $\chi$  が master variable で  $h_{ij}^T$  が tensor harmonics である。例えば、 $h_{ij}^T|_k = (\ell(\ell+n-1) - 2)h_{ij}^T$  を満たす。この摂動に関する方程式は以下の通りである。

$$-f^2 T' \chi'' - \left( f^2 T'' + \frac{2f^2 T'}{r} + f f' T' \right) \chi' + \frac{\ell(\ell+n-1)f}{(n-2)r} T'' \chi = \omega^2 T' \chi. \quad (14)$$

ここに、

$$T(r) = r^{n-1} \sqrt{1 + 2a_2\mu/r^{n+1} - 2a_2Q^2/r^{2n}}. \quad (15)$$

上式を変形する。まず、 $\Psi(r) = \chi(r)r\sqrt{T'(r)}$  という変数を用意する。 $\sqrt{T'}$  となっているので、 $T'$  に negative な領域があるとまずそうに見えるが、上の  $T$  から具体的に計算できるように、この量は positive definite である。さらに radial を tortoise coordinate  $r^*$  に変更すると上の式は

$$-\frac{d^2\Psi}{dr^{*2}} + V_t(r(r^*))\Psi = \omega^2\Psi ,$$

$$V_t(r) = \frac{\ell(\ell+n-1)f}{(n-2)r} \frac{d\ln T'}{dr} + \frac{1}{r\sqrt{T'}} f \frac{d}{dr} \left( f \frac{d}{dr} r\sqrt{T'} \right) \quad (16)$$

という Schrödinger 方程式を得ることができる。もともと  $e^{i\omega t}$  と変換していたので、この方程式に negative energy state が存在すると不安定である。

以下では  $T'' < 0$  な領域があると不安定であることを示す。そのために、内積

$$(\varphi_1, \varphi_2) = \int_I \varphi_1^* \varphi_2 dr^* . \quad (17)$$

を定義し、

$$\frac{(\varphi, \mathcal{H}\varphi)}{(\varphi, \varphi)} \geq \omega_0^2 \quad (18)$$

という不等式を利用する。ここに

$$\mathcal{H} \equiv -\frac{d^2}{dr^{*2}} + V_t \quad (19)$$

で  $\omega_0^2$  は最低 energy state のエネルギー、 $\varphi$  は任意の函数である。よって上不等式から  $(\varphi, \mathcal{H}\varphi)$  が negative になるような  $\varphi$  を見つければ良い。

$T''$  が negative な領域を持つと仮定する。そこから有界閉集合  $I$  を持って来て、そこにしか値を持たないような滑らかな函数を  $\varphi_0$  とする。すると

$$\begin{aligned} (\varphi_0, \mathcal{H}\varphi_0) &= \int_I dr^* \left[ -\varphi_0^* \partial_{r^*}^2 \varphi_0 + V_t |\varphi_0|^2 \right] \\ &= \int_I |\partial_{r^*} \varphi_0 - f \frac{d}{dr} \ln(r\sqrt{T'}) \varphi_0|^2 dr^* + \ell(\ell+n-1) \int_I \frac{f|\varphi_0|^2}{(n-2)r} \frac{T''}{T'} dr^* \end{aligned} \quad (20)$$

と評価することができる。二つ目の等号では発散定理を使っている。最後の式で一つ目の積分は  $\ell$  に依存しない正の定数である。それに対して、第二式は  $\ell(\ell+n-1)$  に比例した negative な量である。よって、 $\ell \rightarrow \infty$  という極限をとると、必ず  $(\varphi_0, \mathcal{H}\varphi_0)$  は negative になる。これは (18) と合わせることで、negative energy state の存在を表してゐる。

$T'' < 0$  な領域があると  $\ell$  が非常に大きなモードに不安定性がある。

$T$  の具体形を用いれば、どのような parameter で不安定性があるかを調べる事ができるがここでは割愛する。

## 5 まとめ

重力理論の自然な拡張である Lovelock 理論において charged solution の安定性解析を行った。ここでは tensor についてのみ調べた。その結果  $T(r) = r^{n-1} \sqrt{1 + 2a_2\mu/r^{n+1} - 2a_2Q^2/r^{2n}}$  の振る舞いを見る事で安定性を調べられると分かった。具体的にはこの関数の二階微分が negative になると不安定である。

future work としては、vector や scalar への拡張が挙げられる。これらでは  $A_\mu$  の揺らぎも考えなくてはならないので、複雑であるがそれらを調べる事で complete な解析と言える。また、何故球対称な解に不安定性があるのか、 $l$  が大きいモードが不安定だが不安定な結果何が生じるのか、など多くの問題が残されている。