

相对性理論（佐藤）

使用しているのは第 17 刷.

Chapter4

Riemann 幾何学

4.5 曲率

■(4.100) Riemann の曲率テンソルを 4 階共変で表すと,

$$\begin{aligned}
 R_{mni j} &= g_{mk} R^k{}_{nij} \\
 &= g_{mk} (\partial_i \Gamma^k{}_{nj} - \partial_j \Gamma^k{}_{ni} + \Gamma^a{}_{nj} \Gamma^k{}_{ai} - \Gamma^a{}_{ni} \Gamma^k{}_{aj}) \\
 &= \partial_i (g_{mk} \Gamma^k{}_{nj}) - \Gamma^k{}_{nj} \partial_i g_{mk} - \partial_j (g_{mk} \Gamma^k{}_{ni}) + \Gamma^k{}_{ni} \partial_j g_{mk} + g_{mk} \Gamma^a{}_{nj} \Gamma^k{}_{ai} - g_{mk} \Gamma^a{}_{ni} \Gamma^k{}_{aj} \\
 &= \partial_i \Gamma_{m,nj} - \Gamma^a{}_{nj} \partial_i g_{ma} - \partial_j \Gamma_{m,ni} + \Gamma^a{}_{ni} \partial_j g_{ma} + g_{mk} \Gamma^a{}_{nj} \Gamma^k{}_{ai} - g_{mk} \Gamma^a{}_{ni} \Gamma^k{}_{aj} \\
 &= \partial_i \Gamma_{m,nj} - \partial_j \Gamma_{m,ni} \tag{4.5.1}
 \end{aligned}$$

$$+ \Gamma^a{}_{nj} (g_{mk} \Gamma^k{}_{ai} - \partial_i g_{ma}) \tag{4.5.2}$$

$$- \Gamma^a{}_{ni} (g_{mk} \Gamma^k{}_{aj} - \partial_j g_{ma}) . \tag{4.5.3}$$

Christoffel 記号の定義

$$\Gamma^k{}_{ij} = \frac{1}{2} g^{kl} (\partial_i g_{jl} + \partial_j g_{li} - \partial_l g_{ij})$$

から,

$$\begin{aligned}
 \Gamma_{m,ij} &= g_{mk} \Gamma^k{}_{ij} \\
 &= \frac{1}{2} g_{mk} g^{kl} (\partial_i g_{jl} + \partial_j g_{li} - \partial_l g_{ij}) \\
 &= \delta^l{}_m (\partial_i g_{jl} + \partial_j g_{li} - \partial_l g_{ij}) \\
 &= \frac{1}{2} (\partial_i g_{jm} + \partial_j g_{mi} - \partial_m g_{ij}) . \tag{4.5.4}
 \end{aligned}$$

まず

$$\begin{aligned}
 [4.5.1] &= \partial_i \Gamma_{m,nj} - \partial_j \Gamma_{m,ni} \\
 &= \frac{1}{2} \partial_i (\partial_n g_{jm} + \partial_j g_{mn} - \partial_m g_{nj}) - \frac{1}{2} \partial_j (\partial_n g_{im} + \partial_i g_{mn} - \partial_m g_{ni}) \\
 &= \frac{1}{2} (\partial_n \partial_i g_{mj} + \partial_m \partial_j g_{ni} - \partial_m \partial_i g_{nj} - \partial_n \partial_j g_{mi}) . \tag{4.5.5}
 \end{aligned}$$

次に

$$[4.5.2] = \Gamma^a{}_{nj} (g_{mk} \Gamma^k{}_{ai} - \partial_i g_{ma}) \tag{4.5.6}$$

$$\begin{aligned}
&= \Gamma^a{}_{nj} (\Gamma_{m,ai} - \partial_i g_{ma}) \\
&= \Gamma^a{}_{nj} \left[\frac{1}{2} (\partial_a g_{im} + \partial_i g_{ma} - \partial_m g_{ai}) - \partial_i g_{ma} \right] \\
&= -\frac{1}{2} \Gamma^a{}_{nj} (\partial_m g_{ai} + \partial_i g_{ma} - \partial_a g_{im}) \\
&= -\Gamma^a{}_{nj} \Gamma_{a,im} \\
&= -g^{rs} \Gamma_{r,mi} \Gamma_{s,nj}.
\end{aligned} \tag{4.5.7}$$

[4.5.3] はこの計算で i と j を入れ替えて,

$$[4.5.3] = \Gamma^a{}_{ni} (g_{mk} \Gamma^k{}_{aj} - \partial_j g_{ma}) = -g^{rs} \Gamma_{r,mj} \Gamma_{s,ni}. \tag{4.5.8}$$

[4.5.5][4.5.7][4.5.8] から

$$\begin{aligned}
R_{mnij} &= \frac{1}{2} (\partial_n \partial_i g_{mj} + \partial_m \partial_j g_{ni} - \partial_m \partial_i g_{nj} - \partial_n \partial_j g_{mi}) \\
&\quad + g^{rs} (\Gamma_{r,mj} \Gamma_{s,ni} - \Gamma_{r,mi} \Gamma_{s,nj}).
\end{aligned}$$

Chapter5

一般相対論

5.2 電磁場の共変形式

■Maxwell 方程式（特殊相対論） 特殊相対論が扱う Euclid 空間での電磁場の共変形式を考える．場のラグランジアン密度は，

$$\begin{aligned}\mathcal{L} &= \mathcal{L}_{\text{int}} + \mathcal{L}_{\text{em}} \\ &= -\frac{1}{4\mu_0} f^{ij} f_{ij} + A_i j^i\end{aligned}\tag{5.2.1}$$

で与えられ，作用 S は，

$$\begin{aligned}S &= \frac{1}{c} \int \left(-\frac{1}{4\mu_0} f^{ij} f_{ij} + A_i j^i \right) d^4x \\ &= \frac{1}{c} \int \left(-\frac{1}{4\mu_0} \eta^{ik} \eta^{jl} f_{kl} f_{ij} + A_i j^i \right) d^4x \\ &= \frac{1}{c} \int \left[-\frac{1}{4\mu_0} \eta^{ik} \eta^{jl} (\partial_k A_l - \partial_l A_k) (\partial_i A_j - \partial_j A_i) + A_i j^i \right] d^4x.\end{aligned}$$

Euler-Lagrange の方程式 (A_i を力学変数とする)

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial A_i} - \partial_j \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_j A_i} = 0$$

から

$$\partial_j f^{ij} = \mu_0 j^i\tag{5.2.2}$$

もしくは，Maxwell 方程式

$$\partial^k \partial_k A^i = \partial_j (\eta^{jk} \partial_k A^i) = -\mu_0 j^i$$

を得る．

■Maxwell 方程式（一般相対論） 電磁テンソルを

$$f_{ij} = A_{j;i} - A_{i;j}\tag{5.2.3}$$

と定義する（Christoffel 記号の下添字は可換なのでこれは特殊相対論での表式と変わらない）．2 階反変テンソルは，

$$f^{ij} = g^{ik} g^{jl} f_{kl}$$

$$\begin{aligned}
 &= g^{ik} g^{jl} (A_{l;k} - A_{k;l}) \\
 &= g^{ik} A^j_{;k} - g^{jl} A^i_{;l} \\
 &= A^{j;i} - A^{i;j}.
 \end{aligned}$$

最後の式は反変微分

$$A^{;i} \equiv g^{ij} A_{;j}.$$

を使った, [5.2.2] を一般相対論に拡張すると,

$$\begin{aligned}
 -\mu_0 j^i &\stackrel{?}{=} -f^{ij}_{;j} \\
 &= A^{i;j}_{;j} - A^{j;i}_{;j} \\
 &= A^{i;j}_{;j} - A^{j;i}_{;j} + A^{j;j}_{;i} - A^{j;j}_{;i} \\
 &= A^{i;j}_{;j} - g^{ik} (A^j_{;k;j} - A^j_{;j;k}) - A^{j;j}_{;i} \\
 &= A^{i;j}_{;j} - g^{ik} A^j_{[k;j]} - A^{j;j}_{;i} \\
 &= A^{i;j}_{;j} - A^{j;j}_{;i} + g^{ik} R^j_{lkj} A^l \\
 &= A^{i;j}_{;j} - A^{j;j}_{;i} - g^{ik} R^j_{ljk} A^l \\
 &= A^{i;j}_{;j} - A^{j;j}_{;i} - g^{ik} R_{lk} A^l
 \end{aligned} \tag{5.2.4}$$

になると予想される.

証明 一般相対論での作用 S を求めて, この変分から [5.2.4] を証明する. 一般相対論では, 体積要素が一般座標変換に対し不変である必要がある. 計量 $g_{ij}(x)$ の Riemann 空間から $\eta_{ij}(x')$ の Euclid 空間に移ることを考えると,

$$\eta_{ij}(x') = \partial'_i x^k \partial'_j x^l g_{kl}(x)$$

なので, この行列式を取って,

$$-1 = \left| \frac{\partial(x)}{\partial(x')} \right|^2 g.$$

ただし, $g = \det g_{kl}$ である. よって, 体積要素について,

$$\begin{aligned}
 dx'^4 &= \left| \frac{\partial(x')}{\partial(x)} \right| d^4 x \\
 &= \sqrt{-g} d^4 x.
 \end{aligned}$$

このように微小体積を選べば作用は一般座標変換に対し不変となる. 従って, 作用は

$$S = \frac{1}{c} \int \mathcal{L} \sqrt{-g} d^4 x.$$

ここでも同様に力学変数 A_i の変分を取って (g は座標系に固有の値なので変分を取らない),

$$\frac{\partial \sqrt{-g} \mathcal{L}}{\partial A_i} - \partial_j \frac{\partial \sqrt{-g} \mathcal{L}}{\partial \partial_j A_i} = 0$$

を解けばよい. ラグランジアン密度は [5.2.1] と同じである. この式の左辺は,

$$\sqrt{-g} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial A_i} - \partial_j \frac{\sqrt{-g} \partial \mathcal{L}}{\partial \partial_j A_i} = \sqrt{-g} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial A_i} - \sqrt{-g} \partial_j \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_j A_i} - \partial_j \sqrt{-g} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_j A_i}$$

$$= \sqrt{-g} \mu_0 j^i - \sqrt{-g} \partial_j f^{ij} - \partial_j \sqrt{-g} f^{ij}$$

なので,

$$-\mu_0 j^i = -\partial_j f^{ij} - \frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_j \sqrt{-g} f^{ij}. \quad [5.2.5]$$

電磁テンソルの発散は,

$$\begin{aligned} f^{ij}_{;j} &= \partial_j f^{ij} + \Gamma^i_{rj} f^{rj} + \Gamma^j_{rj} f^{ir} \\ &= \partial_j f^{ij} + \Gamma^i_{rj} f^{rj} + \frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_j \sqrt{-g} f^{ij}. \end{aligned}$$

ここで, f^{ij} は反対称テンソル, Γ^i_{rj} は r, j について対称なので, 縮約をあらわに書けば,

$$\begin{aligned} \sum_{r,j} \Gamma^i_{rj} f^{rj} &= \sum_{r>j} (\Gamma^i_{rj} f^{rj} + \Gamma^i_{jr} f^{jr}) + \sum_r \Gamma^i_{rr} f^{rr} \\ &= \sum_{r>j} \Gamma^i_{rj} (f^{rj} + f^{jr}) \\ &= \sum_{r>j} \Gamma^i_{rj} (f^{rj} - f^{rj}) \\ &= 0. \end{aligned}$$

$f^{ij}_{;j}$ の第2項は0なので,

$$\partial_j f^{ij} + \frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_j \sqrt{-g} f^{ij} = f^{ij}_{;j}.$$

[5.2.5] に代入して,

$$-\mu_0 j^i = -f^{ij}_{;j}.$$

□

5.3 場の運動方程式, エネルギー運動量テンソル

■特殊相対論でのエネルギー運動量テンソル ラグランジアン密度が \mathcal{L} のとき, 作用は

$$S = \iint \mathcal{L}(q, \partial_i q) dx^3 d\tau = \frac{1}{c} \int \mathcal{L} d^4x \quad [5.3.6]$$

で与えられる. ただし, q は固有時間 τ と座標 $x^{1,2,3}$ を引数とする力学変数である. 最小作用の原理 $\delta S = 0$ を解けば,

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial q} - \partial_i \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_i q} = 0 \quad [5.3.7]$$

が得られる. これより,

$$\begin{aligned} \partial_i L &= \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial q} \partial_i q + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_k q} \partial_i \partial_k q \\ &= \partial_k \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_k q} \partial_i q + \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_k q} \partial_k \partial_i q \end{aligned}$$

$$= \partial_k \left(\partial_i q \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_k q} \right).$$

$\partial_i = \delta^k_i \partial_k$ によって左辺を書き直すと

$$\partial_k \left(\partial_i q \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_k q} - \delta^k_i \mathcal{L} \right) = 0$$

となるので,

$$T^k_i = \delta^k_i \mathcal{L} - \partial_i q \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_k q} \quad [5.3.8]$$

を定義すれば, 力学場の運動方程式は,

$$\partial_k T^k_i = 0 \quad [5.3.9]$$

と表すことができる. q がいくつかあるときは, $\partial_i \mathcal{L}(q^{(r)}, \partial_k q^{(r)})$ の展開で全ての $q^{(t)}$ 及び $\partial_k q^{(r)}$ についての微分の和に書き直せばよいので,

$$T^k_i = \partial_i q^{(r)} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \partial_k q^{(r)}} - \delta^k_i \mathcal{L}.$$

次に, テンソル T^k_i が表すものについて考える. ここで, 3次元での Gauss の定理の拡張として,

$$\int \partial_k T^k_i d^4x = \int T^k_i dS_k \quad [5.3.10]$$

を使う. これから, [5.3.9] はあるベクトル

$$p^i = \int T^{ki} dS_k = \int \eta^{li} T^k_l dS_k$$

が保存することを表している (積分範囲は任意の閉超曲面). 我々は力学場を扱いたいので, p^i が 4 元運動量と同じ表式になるようにしよう. 考えやすいように, 積分範囲は $x^0 = (\text{一定})$ とする. $i = 0$ では,

$$p^0 = \int T^{k0} dS_k = \int T^{00} dV. \quad [5.3.11]$$

2 つ目の式変形については, 3次元空間で $z = (\text{一定})$ で面積分すればベクトルの z 成分と面素 $dxdy$ のみを考えればよいことからの類推で分かるだろう. [5.3.8] から,

$$T^{00} = T^0_l \eta^{l0} = \dot{q} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{q}} - \mathcal{L}.$$

これはエネルギー (ハミルトニアン) 密度である. $p^0 = E/c$ なので, 改めて

$$p^i = \frac{1}{c} \int T^{ki} dS_k \quad [5.3.12]$$

とすれば p^i は 4 元運動量となる.

[5.3.8] で定義された T^k_i もしくは T^{ik} は対称でない. ところで, [5.3.9] を満たすものは [5.3.8] 以外にも無数にある. $\partial_k T^{ki} = 0$ をある T^{ki} がみたすのであれば,

$$T^{ki} + \partial_l \varphi^{lki}, \quad \varphi^{lki} = -\varphi^{kli} \quad [5.3.13]$$

もこの方程式を満たす．実際に代入すれば,

$$\begin{aligned}\partial_k (T^{ki} + \partial_l \varphi^{lki}) &= \partial_k \partial_l \varphi^{lki} \\ &= -\partial_l \partial_k \varphi^{kli}.\end{aligned}$$

添字 k, l を入れ替えても同じ値になる:

$$\partial_l (T^{li} + \partial_k \varphi^{kli}) = \partial_l \partial_k \varphi^{kli}.$$

この2式を比べて, $\partial_k \partial_l \varphi^{lki} = 0$ である. よって, 証明された. φ^{lki} を加えて T^{ki} を対称にすることを考えるが, これによって運動量の表式が変わってはいけない. [5.3.12] について,

$$\begin{aligned}\int \partial_l \varphi^{lki} dS_k &= \frac{1}{2} \int (\partial_l \varphi^{lki} dS_k + \partial_l \varphi^{lki} dS_k) \\ &= \frac{1}{2} \int (\partial_l \varphi^{lki} dS_k - \partial_k \varphi^{lki} dS_l) \\ &= \frac{1}{2} \int \varphi^{lki} df_{kl}\end{aligned}$$

ただし, df_{kl} は超曲面を囲む通常の2次元曲面の積分要素である. この積分を無限遠で行えば, 無限遠では粒子もポテンシャルも存在しないため, この積分は0である. [5.3.13] を満たせば運動量に関する要請は自動的に満たされるので, これ以外に T^{ki} への要請が必要である.

ここで, 要請としてテンソル T^{ki} から角運動量テンソルの密度^{*1}を求められることを採用しよう. 具体的には, [5.3.12] と比べて,

$$M^{ki} = \sum (x^k p^i - x^i p^k) = \frac{1}{c} \int (x^k T^{ri} - x^i T^{rk}) dS_r$$

とするのがよいだろう. [5.3.9] 以降の運動量に関する議論と同様にして, 角運動量 M^{ki} が保存される条件は,

$$\partial_r (x^k T^{ri} - x^i T^{rk}) = 0.$$

$\partial_i x^k = \delta^k_i$ と [5.3.9] から, この式は $\delta^k_r T^{ri} - \delta^i_r T^{rk} = 0$ となり,

$$T^{ik} = T^{ki}.$$

結局, 我々は T^{ki} が対称テンソルになるように φ^{lki} を選べばよい.

T^{ki} から求まる量について再び記しておく:

$$p^i = \frac{1}{c} \int T^{ki} dS_k, \quad M^{ki} = \frac{1}{c} \int (x^k T^{ri} - x^i T^{rk}) dS_r.$$

これらの量が保存することから T^{ki} に課せられる条件は,

$$\partial_k T^{ki} = 0, \quad T^{ik} = T^{ki}.$$

p について, $k=0$ の超曲面で積分すれば, $i=0$ 及び $i=1, 2, 3$ について,

$$\frac{E}{c} = \frac{1}{c} \int T^{00} dV, \quad p^1 = \frac{1}{c} \int T^{01} dV, \dots$$

^{*1} 場古典とか

となるので、 $T^{00} = W$ はエネルギー密度、 $T^{01}/c = T^{10}/c$ 、 $T^{02}/c = T^{20}/c$ 、 $T^{02}/c = T^{20}/c$ は運動量密度である。ここで、流量について考えるために、 T^{ki} の発散の式で時間成分と空間成分を分けると、

$$\frac{1}{c} \frac{\partial T^{00}}{\partial t} + \frac{\partial T^{0a}}{\partial x^a} = 0, \quad \frac{1}{c} \frac{\partial T^{b0}}{\partial t} + \frac{\partial T^{ba}}{\partial x^a} = 0$$

が得られる。第 1 の式を積分すると、

$$\frac{1}{c} \frac{\partial}{\partial t} \int_{\Omega} T^{00} dV + \int_{\Omega} \frac{\partial T^{0a}}{\partial x^a} dV = 0.$$

左辺第 2 項に Gauss の定理を適用して、

$$\frac{\partial}{\partial t} \int_{\Omega} T^{00} dV + \int_{\partial\Omega} cT^{0a} df_a = 0.$$

ただし、 $\partial\Omega$ は積分領域 Ω の表面であり、 df_a は $\partial\Omega$ の面素の各軸成分である。この式はエネルギーが単位時間当たり単位面積当たり a の向きに $cT^{0a} = S^a$ だけ流出していることを表す。先程の結果と合わせれば、運動量とはエネルギーの流れであることが分かる。第 2 の式についても同様にすると、

$$\frac{\partial}{\partial t} \int_{\Omega} \frac{T^{b0}}{c} dV + \int_{\partial\Omega} T^{ba} df_a = 0.$$

$T^{b0}/c = T^{0b}/c = S^b/c^2$ で、これを体積分すれば運動量になるので、この式は、

$$\int_{\partial\Omega} T^{ba} df_a = -\frac{\partial p^b}{\partial t} = -F^b.$$

これはいわゆる応力テンソル σ^{ba} であり、 x^a に垂直な面から x^b の向きに流れ出る運動量を表す。よって、 T^{ij} は、

$$T^{ij} = \begin{pmatrix} W & S^x/c & S^y/c & S^z/c \\ S^x/c & -\sigma^{xx} & -\sigma^{xy} & -\sigma^{xz} \\ S^y/c & -\sigma^{yx} & -\sigma^{yy} & -\sigma^{yz} \\ S^z/c & -\sigma^{zx} & -\sigma^{zy} & -\sigma^{zz} \end{pmatrix} \quad [5.3.14]$$

となる。これをエネルギー運動量テンソルと呼ぶ。

■一般相対論でのエネルギー運動量テンソル 先程とは別の考え方によって一般相対論でのエネルギー運動量テンソルを求めることにする。電磁場で調べたように、作用は

$$S = \frac{1}{c} \int \mathcal{L} \sqrt{-g} d^4x. \quad [5.3.15]$$

ここでも同様に変分を取るが、物質場の変数 A_i だけでなく、計量 g_{ij} についても変分をとる必要がある。つまり、

$$\delta S_{\text{tot}}(A_i, g_{ij}) = 0$$

を解けば、 A_i 、 g_{ij} に関する条件が分かる*2。

*2 この先の大まかな流れは次のような感じ：先ほどの全体の作用変分は A を固定した時の作用変分と g を固定した時の作用変分の和に等しい。更に、運動方程式から g を固定させた時の作用変分は 0、最小作用の原理から全体の作用変分は 0 である。よって、 g を変数とした時の作用変分も 0 となる。これによって、時空の変化に対する方程式も立てることができる。この時、この方程式の中にある 2 階のテンソルをエネルギー運動量テンソルと定義する。（詳しくは本文 (5.54) など）

変分を取れば

$$T_{ij} = \frac{2}{\sqrt{-g}} \left[\partial_k \left(\frac{\partial(\mathcal{L}\sqrt{-g})}{\partial(\partial_k g^{ij})} \right) - \frac{\partial(\mathcal{L}\sqrt{-g})}{\partial g^{ij}} \right] \quad [5.3.16]$$

を得る。ところで、テンソル g^{ij} による G (計量と適当な対称テンソル X_{ij} の積) の偏微分は、

$$dG = \frac{\partial G}{\partial g^{ij}} dg^{ij} \quad [5.3.17]$$

を意味する。よって、計量の対称性から、実際に $i \neq j$ のような成分を求める際は表式通りの値を 2 倍する必要がある。何故ならば、 $G = g^{ij} X_{ij}$ のうち、例えば、 g^{12} に対応する部分は

$$g^{12} X_{12} + g^{21} X_{21} = 2g^{12} X_{12}$$

なので、

$$dG = 2X_{12}dg^{12}$$

となる。これは単純な計算結果

$$\frac{\partial G}{\partial g^{ij}} = X_{ij}$$

の 2 倍である。

一般相対論での電磁場のエネルギー運動量テンソルを求めよう。電磁場のラグランジアン密度は

$$\mathcal{L} = -\frac{1}{4\mu_0} f^{ij} f_{ij}$$

である。これを [5.3.16] に代入して、

$$\begin{aligned} T_{ij} &= -\frac{2}{\sqrt{-g}} \left[\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial g^{ij}} \sqrt{-g} + \frac{\partial \sqrt{-g}}{\partial g^{ij}} \mathcal{L} \right] \\ &= -\frac{2}{\sqrt{-g}} \left[-\frac{\sqrt{-g}}{4\mu_0} \frac{\partial (g^{ak} g^{bl} f_{ab} f_{kl})}{\partial g^{ij}} + \frac{\partial \sqrt{-g}}{\partial g^{ij}} \mathcal{L} \right] \\ &= -\frac{2}{\sqrt{-g}} \left[-\frac{\sqrt{-g}}{4\mu_0} (g^{bl} f_{ib} f_{jl} + g^{ak} f_{ai} f_{kj}) + \frac{\partial \sqrt{-g}}{\partial g^{ij}} \mathcal{L} \right] \\ &= \frac{2}{\sqrt{-g}} \left[\frac{\sqrt{-g}}{2\mu_0} g^{bl} f_{ib} f_{jl} - \frac{\partial \sqrt{-g}}{\partial g^{ij}} \mathcal{L} \right] \\ &= \frac{1}{\mu_0} g^{kl} f_{ik} f_{jl} - \frac{2}{\sqrt{-g}} \frac{\partial \sqrt{-g}}{\partial g^{ij}} \mathcal{L} \\ &= \frac{1}{\mu_0} g^{kl} f_{ik} f_{jl} - \frac{2}{\sqrt{-g}} \frac{\partial \sqrt{-g}}{\partial g} \frac{\partial g}{\partial g^{ij}} \mathcal{L} \\ &= \frac{1}{\mu_0} g^{kl} f_{ik} f_{jl} + \frac{1}{g} \frac{\partial g}{\partial g^{ij}} \mathcal{L}. \end{aligned}$$

g_{ij} の余因子を Δ_{ij} などと表すと、

$$g = \sum_j g^{ij} \Delta_{ji}$$

のように表すことができる。 g^{ij} で偏微分し、

$$\frac{\partial g}{\partial g^{ij}} = \Delta_{ji}. \quad [5.3.18]$$

行列式の余因子展開で i についても和を取れば,

$$g^{ij} \Delta_{ij} = 4g = \delta^i_i g = g^{ij} g_{ij} g$$

なので,

$$gg_{ij} = \Delta_{ij}.$$

これを [5.3.18] に代入すれば,

$$\frac{\partial g}{\partial g^{ij}} = gg^{ij}$$

となる. よって, 電磁場のエネルギー運動量テンソルは,

$$\begin{aligned} T_{ij} &= \frac{1}{\mu_0} g^{kl} f_{ik} f_{jl} - \frac{1}{4\mu_0} \frac{1}{g} gg^{ij} f^{kl} f_{kl} \\ &= \frac{1}{\mu_0} \left(g^{kl} f_{ik} f_{jl} - \frac{1}{4} g^{ij} f^{kl} f_{kl} \right) \end{aligned}$$

と求まる.

Chapter6

球対称な重力場の真空解と粒子の運動

演習問題 6.1

■Schwarzschild 解 原点にのみ質点が存在し、周りは球対称で静的な真空の計量を求める。計量 g_{ij} は

$$ds^2 = -e^{\nu(r)}(cdt)^2 + e^{\lambda(r)}dr^2 + r^2(d\theta^2 + \sin^2\theta d\phi^2).$$

Christoffel 記号

$$\Gamma^k_{ij} = \frac{1}{2}g^{kl}(\partial_i g_{jl} + \partial_j g_{li} - \partial_l g_{ij})$$

が 0 でない条件を考える。 $g^{kl} \neq 0$ となるの必要があるので、 $k = l$ 。さらに、 () の中が 0 でないためには、 $j = k (= l), i = k (= l), i = j$ のいずれかが成立する必要がある。最後の場合については、 $\partial_l = \partial_k$ が含まれるので、 $i = j = 0, 1, 2$ の場合は $k = 1$ 、そして $i = j = 3$ の場合は $k = 1, 2$ が可能である。よって、

$$\begin{aligned} \Gamma^0_{10} &= \Gamma^0_{01} = \frac{\nu'}{2}, & \Gamma^1_{00} &= \frac{\nu'}{2}e^{\nu-\lambda} \\ \Gamma^1_{11} &= \frac{\lambda'}{2}, & \Gamma^1_{22} &= -re^{-\lambda}, & \Gamma^1_{33} &= -r\sin^2\theta e^{-\lambda} \\ \Gamma^2_{12} &= \Gamma^2_{21} = \frac{1}{r}, & \Gamma^2_{33} &= -\sin\theta\cos\theta \\ \Gamma^3_{13} &= \Gamma^3_{31} = \frac{1}{r}, & \Gamma^3_{23} &= \Gamma^3_{32} = \cot\theta. \end{aligned} \quad [6.0.1]$$

●' は r による微分を表す。

先程の計量を Einstein 方程式

$$R^i_j - \frac{1}{2}R\delta^i_j = \frac{8\pi G}{c^4}T^i_j$$

に代入して、各函数 ν, λ を求める*1。Ricci テンソル

$$R_{mj} = R^i_{mij} = \partial_i \Gamma^i_{mj} - \partial_j \Gamma^i_{mi} + \Gamma^a_{mj} \Gamma^i_{ai} - \Gamma^a_{mi} \Gamma^i_{aj}$$

は

$$\begin{aligned} R^0_0 &= g^{0i}R_{i0} \\ &= g^{00}R_{00} \end{aligned}$$

*1 この時点で方程式の縮約を取って R を T に変えると若干手間が少なくなる

$$\begin{aligned}
 &= -e^{-\nu} [\partial_i \Gamma^i_{00} - \partial_0 \Gamma^i_{0i} + \Gamma^a_{00} \Gamma^i_{ai} - \Gamma^a_{0i} \Gamma^i_{a0}] \\
 &= -e^{-\nu} [\partial_1 \Gamma^1_{00} + \Gamma^1_{00} (\Gamma^0_{10} + \Gamma^1_{11} + \Gamma^2_{12} + \Gamma^3_{13}) - (\Gamma^0_{01} \Gamma^1_{00} + \Gamma^1_{00} \Gamma^0_{10})] \\
 &= -\frac{1}{2} \nu'' e^{-\lambda} - \frac{1}{4} \nu' (\nu' - \lambda') e^{-\lambda} - \frac{\nu'}{r} e^{-\lambda}, \\
 R^1_{1} &= g^{1i} R_{i1} \\
 &= g^{11} R_{11} \\
 &= e^{-\lambda} [\partial_i \Gamma^i_{11} - \partial_1 \Gamma^i_{1i} + \Gamma^a_{11} \Gamma^i_{ai} - \Gamma^a_{1i} \Gamma^i_{a1}] \\
 &= e^{-\lambda} [\partial_1 \Gamma^1_{11} - \partial_1 \Gamma^i_{1i} + \Gamma^1_{11} \Gamma^i_{1i} - (\Gamma^0_{10} \Gamma^0_{01} + \Gamma^1_{11} \Gamma^1_{11} + \Gamma^2_{12} \Gamma^2_{21} + \Gamma^3_{13} \Gamma^3_{31})] \\
 &= -\frac{1}{2} \nu'' e^{-\lambda} - \frac{1}{4} \nu' (\nu' - \lambda') e^{-\lambda} + \frac{\lambda'}{r} e^{-\lambda}, \\
 R^2_{2} &= g^{2i} R_{i2} \\
 &= g^{22} R_{22} \\
 &= \frac{1}{r^2} [\partial_i \Gamma^i_{22} - \partial_2 \Gamma^i_{2i} + \Gamma^a_{22} \Gamma^i_{ai} - \Gamma^a_{2i} \Gamma^i_{a2}] \\
 &= \frac{1}{r^2} [\partial_1 \Gamma^1_{22} - \partial_2 \Gamma^3_{23} + \Gamma^1_{22} \Gamma^i_{1i} - (\Gamma^1_{22} \Gamma^2_{12} + \Gamma^2_{21} \Gamma^1_{22} - \Gamma^3_{23} \Gamma^3_{23})] \\
 &= \frac{1}{r^2} \left[1 - e^{-\lambda} - r e^{-\lambda} \left(\frac{\nu'}{2} - \frac{\lambda'}{2} \right) \right], \\
 R^3_{3} &= g^{3i} R_{i3} \\
 &= g^{33} R_{33} \\
 &= \frac{1}{r^2 \sin^2 \theta} [\partial_i \Gamma^i_{33} - \partial_3 \Gamma^i_{3i} + \Gamma^a_{33} \Gamma^i_{ai} - \Gamma^a_{3i} \Gamma^i_{a3}] \\
 &= \frac{1}{r^2 \sin^2 \theta} [(\partial_1 \Gamma^1_{33} + \partial_2 \Gamma^2_{33}) + (\Gamma^1_{33} \Gamma^i_{1i} + \Gamma^2_{33} \Gamma^i_{2i}) \\
 &\quad - (\Gamma^1_{33} \Gamma^3_{13} + \Gamma^2_{33} \Gamma^3_{23} + \Gamma^3_{13} \Gamma^1_{33} + \Gamma^3_{23} \Gamma^2_{33})] \\
 &= \frac{1}{r^2} \left[1 - e^{-\lambda} - r e^{-\lambda} \left(\frac{\nu'}{2} - \frac{\lambda'}{2} \right) \right].
 \end{aligned}$$

真空ではエネルギー運動量テンソルが 0 なので、重力場の方程式は、

$$R^i_{j} - \frac{1}{2} R \delta^i_j = 0.$$

(0, 0) 成分は、

$$0 = \frac{1}{2} (R^0_{0} - R^1_{1} - R^2_{2} - R^3_{3}) = e^{-\lambda} \left(\frac{1}{r^2} - \frac{\lambda'}{r} \right) - \frac{1}{r^2}.$$

(1, 1) 成分は、

$$0 = \frac{1}{2} (-R^0_{0} + R^1_{1} - R^2_{2} - R^3_{3}) = e^{-\lambda} \left(\frac{1}{r^2} + \frac{\nu'}{r} \right) - \frac{1}{r^2}.$$

(2, 2) 及び (3, 3) 成分は、

$$0 = \frac{1}{2} (-R^0_{0} - R^1_{1} + R^2_{2} - R^3_{3}) = e^{-\lambda} \left(\nu'' + \frac{\nu'^2}{2} + \frac{\nu' - \lambda'}{r} - \frac{\nu' \lambda'}{2} \right).$$

上の式を、 $r \rightarrow \infty$ で

$$g_{00} = -1 - \frac{2}{c^2} \phi = -1 + \frac{2GM}{rc^2}$$

に一致するという静的な弱い重力場に対する境界条件の下で解くと、

$$ds^2 = - \left(1 - \frac{2GM}{rc^2} \right) (cdt)^2 + \frac{1}{1 - \frac{2GM}{rc^2}} dr^2 + r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2)$$

が得られる。この厳密解を、Schwarzschild 解といい、計量を Schwarzschild 計量と呼ぶ。

■Birkhoff の定理 先程は空間が静的という条件を課したが、実はこれを課さなくても、同じ答えが得られる。これを Birkhoff の定理と言う。空間が静的でなくなったので、 ∂_0 の項が無視できなくなっている。その結果増える Christoffel 記号は、

$$\Gamma^0_{00} = \frac{\dot{\nu}}{2c}, \quad \Gamma^0_{11} = \frac{\dot{\lambda}}{2c} e^{\lambda-\nu}, \quad \Gamma^1_{01} = \Gamma^1_{10} = \frac{\dot{\lambda}}{2c}.$$

●は時間微分を表す。この結果、Ricci テンソルには、次の項が加わる：

$$\begin{aligned} R^0_0 &: -e^{-\nu} [\partial_0 \Gamma^0_{00} - (\partial_0 \Gamma^0_{00} + \partial_0 \Gamma^1_{01})] = -e^{-\nu} \left[-\frac{\ddot{\lambda}}{2c^2} + \frac{\dot{\lambda}\dot{\nu}}{4c^2} - \frac{\dot{\lambda}^2}{4c^2} \right] \\ R^1_1 &: -e^{-\nu} [\partial_0 \Gamma^0_{11} + \Gamma^0_{11} \Gamma^i_{0i} - (\Gamma^0_{11} \Gamma^1_{01} + \Gamma^1_{10} \Gamma^0_{11})] = -e^{-\nu} \left[-\frac{\ddot{\lambda}}{2c^2} + \frac{\dot{\lambda}\dot{\nu}}{4c^2} - \frac{\dot{\lambda}^2}{4c^2} \right]. \end{aligned}$$

R^2_2, R^3_3 は変わらない。よって、先程の式は、

$$\begin{aligned} 0 &= e^{-\lambda} \left(\frac{1}{r^2} - \frac{\lambda'}{r} \right) - \frac{1}{r^2} \\ 0 &= e^{-\lambda} \left(\frac{1}{r^2} + \frac{\nu'}{r} \right) - \frac{1}{r^2} \\ 0 &= e^{-\lambda} \left(\nu'' + \frac{\nu'^2}{2} + \frac{\nu' - \lambda'}{r} - \frac{\nu'\lambda'}{2} \right) + e^{-\nu} \left[-\frac{\ddot{\lambda}}{c^2} + \frac{\dot{\lambda}\dot{\nu}}{2c^2} - \frac{\dot{\lambda}^2}{2c^2} \right] \end{aligned}$$

となる。さらに、 R^1_0 について、

$$\begin{aligned} 0 &= R^1_0 \\ &= g^{1i} R_{i0} \\ &= g^{11} R_{10} \\ &= e^{-\lambda} [\partial_i \Gamma^i_{10} - \partial_0 \Gamma^i_{1i} + \Gamma^a_{10} \Gamma^i_{ai} - \Gamma^a_{1i} \Gamma^i_{a0}] \\ &= e^{-\lambda} [(\partial_0 \Gamma^0_{10} + \partial_1 \Gamma^1_{10}) - \partial_0 (\Gamma^0_{10} + \Gamma^1_{11}) + (\Gamma^0_{10} \Gamma^i_{0i} + \Gamma^1_{10} \Gamma^i_{1i}) \\ &\quad - (\Gamma^0_{10} \Gamma^0_{00} + \Gamma^0_{11} \Gamma^1_{00} + \Gamma^1_{10} \Gamma^0_{10} - \Gamma^1_{11} \Gamma^1_{10})] \\ &= e^{-\lambda} \frac{\dot{\lambda}}{r} \end{aligned}$$

なので、

$$\dot{\lambda} = 0.$$

さらに、新しい $(1, 1)$ 成分の式を時間で微分すれば、

$$\dot{\nu} = 0.$$

以上から、静的空間でなくとも、球対称な真空に対する厳密解は Schwarzschild 解のみであると分かる。

Chapter7

超高密度天体とブラックホール

7.3 Schwarzschild ブラックホール

■Kruskal 座標系と Penrose 図 Schwarzschild 計量は Schwarzschild 半径

$$r = r_g = \frac{2GM}{c^2}$$

で発散する。さらに、その内外で時間の項に対する計量の符号が変化し、内外を統一的に扱うことが難しい。よって、

$$\left(\frac{r}{r_g} - 1\right) \exp\left(\frac{r}{r_g}\right) = u^2 - v^2, \quad \tanh\left(\frac{ct}{2r_g}\right) = \begin{cases} \frac{v}{u} & (r \geq r_g) \\ \frac{u}{v} & (r < r_g) \end{cases}$$

と座標変換を行う。

$r \geq r_g$ の場合の Schwarzschild 計量の表式を調べよう。この時、 u, v は次のように表すことができる：

$$\begin{aligned} u^2 &= \cosh^2\left(\frac{ct}{2r_g}\right) \left(\frac{r}{r_g} - 1\right) \exp\left(\frac{r}{r_g}\right) \\ v^2 &= \sinh^2\left(\frac{ct}{2r_g}\right) \left(\frac{r}{r_g} - 1\right) \exp\left(\frac{r}{r_g}\right). \end{aligned}$$

両辺微分すれば、

$$\begin{aligned} 2u \frac{\partial u}{\partial r} &= \frac{r}{r_g^2} \exp\left(\frac{r}{r_g}\right) \cosh^2\left(\frac{ct}{2r_g}\right), \\ 2u \frac{\partial u}{\partial t} &= \frac{c}{r_g} \left(\frac{r}{r_g} - 1\right) \exp\left(\frac{r}{r_g}\right) \cosh\left(\frac{ct}{2r_g}\right) \sinh\left(\frac{ct}{2r_g}\right), \\ 2v \frac{\partial v}{\partial r} &= \frac{r}{r_g^2} \exp\left(\frac{r}{r_g}\right) \sinh^2\left(\frac{ct}{2r_g}\right), \\ 2v \frac{\partial v}{\partial t} &= \frac{c}{r_g} \left(\frac{r}{r_g} - 1\right) \exp\left(\frac{r}{r_g}\right) \cosh\left(\frac{ct}{2r_g}\right) \sinh\left(\frac{ct}{2r_g}\right). \end{aligned}$$

よって、Schwarzschild 計量の立体角 $r^2(d\theta^2 + \sin^2\theta d\phi^2)$ を含まない部分を次のように表す：

$$Adu^2 - Bdv^2 = A \left(\frac{\partial u}{\partial t} dt + \frac{\partial u}{\partial r} dr \right)^2 - B \left(\frac{\partial v}{\partial t} dt + \frac{\partial v}{\partial r} dr \right)^2$$

$$\begin{aligned}
 &= \frac{r - r_g}{4r_g^3} \exp\left(\frac{r}{r_g}\right) \left[A \sinh^2\left(\frac{ct}{2r_g}\right) - B \cosh^2\left(\frac{ct}{2r_g}\right) \right] (cdt)^2 \\
 &\quad + \frac{r^2}{4r_g^3(r - r_g)} \exp\left(\frac{r}{r_g}\right) \left[A \cosh^2\left(\frac{ct}{2r_g}\right) - B \sinh^2\left(\frac{ct}{2r_g}\right) \right] dr^2 \\
 &\quad + \frac{rc}{4r_g^3} (A - B) \exp\left(\frac{r}{r_g}\right) \cosh\left(\frac{ct}{2r_g}\right) \sinh\left(\frac{ct}{2r_g}\right) dr dt.
 \end{aligned}$$

これを Schwarzschild 計量の該当部分

$$- \left(1 - \frac{r_g}{r}\right) (cdt)^2 + \left(1 - \frac{r_g}{r}\right)^{-1} dr^2$$

と比較すると,

$$A = B = f^2 = \frac{4r_g^3}{r} \exp\left(-\frac{r}{r_g}\right) > 0.$$

よって, (u, v) 座標系での Schwarzschild 計量は,

$$ds^2 = f^2(-dv^2 + du^2) + r^2(d\theta^2 + \sin^2\theta d\phi^2).$$

$r < r_g$ の場合も同様にすれば, 同じ形になることがわかる. この座標系を Kruskal 座標系と呼ぶ (本文図 7-5).

極限について記すと,

$$\begin{aligned}
 I^+ (r: \text{finite}, t \rightarrow +\infty): & u \rightarrow \pm\infty, u \sim v \\
 I^- (r: \text{finite}, t \rightarrow -\infty): & u \rightarrow \pm\infty, u \sim -v \\
 I^0 (t: \text{finite}, r \rightarrow +\infty): & |v| < |u| \rightarrow \infty \\
 \mathcal{I}^+ (ct - r: \text{finite}, ct + r \rightarrow \infty): & u \rightarrow \pm\infty, |v| < |u|, u/v \sim 1 \\
 \mathcal{I}^- (ct + r: \text{finite}, ct - r \rightarrow \infty): & u \rightarrow \pm\infty, |v| < |u|, u/v \sim -1
 \end{aligned}$$

Kruskal 座標系をさらに,

$$u + v = \tan\left(\frac{\phi + \xi}{2}\right), \quad u - v = -\tan\left(\frac{\phi - \xi}{2}\right)$$

によって変換する. 各領域の式は,

$$\begin{aligned}
 \text{I: } & u > 0, -v < u < v \\
 \text{II: } & u < v < \sqrt{1 + u^2} \quad (u > 0), \quad -u < v < \sqrt{1 + u^2} \quad (u < 0) \\
 \text{III: } & u < 0, v < u < -v \\
 \text{IV: } & -\sqrt{1 + u^2} < v < -u \quad (u > 0), \quad -\sqrt{1 + u^2} < v < u \quad (u < 0)
 \end{aligned}$$

である. これによって Penrose 図 (本文図 7-7) が得られる.

Chapter8

宇宙論

8.1 完全流体近似

相対論的宇宙論では宇宙を完全流体として扱うことが多い。完全流体とは、圧力が等方的で、粘性・熱伝導がない流体である。粘性がないので応力は必ず断面に垂直な向きであり、熱伝導がないので、エネルギーは粒子の流れによって運ばれる。これらの条件から、静止している（流体が静止して見える座標系から見た時の）完全流体は、

$$\frac{\partial \rho c^2}{\partial t} = 0, \quad \frac{\partial p}{\partial x^\mu} = 0 \quad [8.1.1]$$

を満たしているはずである。前者がエネルギー保存、後者が運動量保存則を表している。ここで、エネルギー運動量テンソルとして、

$$T^{ij} = \begin{pmatrix} \rho c^2 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & p & 0 & 0 \\ 0 & 0 & p & 0 \\ 0 & 0 & 0 & p \end{pmatrix} \quad [8.1.2]$$

を採用すれば、先程の条件は、

$$\partial_j T^{ij} = 0$$

と言うように、今までと同様の形式になる（例えば、力学場でのテンソルなど）。

このテンソルは他の座標系ではどのように表現されるだろうか？ 流体が4元速度 u^i で動いて見える座標系を考える。簡単のため、流体は x 軸方向に運動しているとする。考えている座標系と流体に固定された座標系の Lorentz 変換は、

$$\begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix} = \begin{pmatrix} \frac{1}{\sqrt{1-(v/c)^2}} & \frac{v/c}{\sqrt{1-(v/c)^2}} & 0 & 0 \\ \frac{v/c}{\sqrt{1-(v/c)^2}} & \frac{1}{\sqrt{1-(v/c)^2}} & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \begin{pmatrix} c\tau \\ x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix}$$

で与えられる。 $x = vt$ を代入すれば、

$$dt = \frac{d\tau}{\sqrt{1-(v/c)^2}}$$

が分かる。これは固有時間についての式である。これを使って 4 元速度を具体的に求めれば、

$$u^0 = \frac{cdt}{d\tau} = \frac{c}{\sqrt{1-(v/c)^2}} \quad [8.1.3]$$

$$u^1 = \frac{dx}{d\tau} = \frac{v}{\sqrt{1-(v/c)^2}} = \sqrt{(u^0)^2 - c^2} \quad [8.1.4]$$

が得られる。よって、Lorentz 変換は 4 元速度を使えば、

$$\frac{\partial x^i}{\partial x'^j} = \begin{pmatrix} u^0/c & u^1/c & 0 & 0 \\ u^1/c & u^0/c & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad [8.1.5]$$

と表すことができる。我々が知りたいエネルギー運動量テンソルは、

$$T^{ij} = \frac{\partial x^i}{\partial x'^a} \frac{\partial x^j}{\partial x'^b} T'^{ab}$$

と変換されるので、先程の式を代入すれば、

$$\begin{aligned} T^{00} &= \left(\frac{u^0}{c}\right)^2 T'^{00} + \left(\frac{u^1}{c}\right)^2 T'^{11} \\ &= \rho (u^0)^2 + \left(\frac{u^0}{c}\right)^2 p - p. \end{aligned} \quad [8.1.6]$$

他の成分についても同様に計算すればエネルギー運動量テンソルが求まる。

これを一般相対論に拡張してみよう。流体に固定した座標系の計量は η^{ab} （瞬間的に流体と速度が一致している慣性系を考えている）で、我々の座標系の計量は g^{ij} なので、

$$g^{ij} = \frac{\partial x^i}{\partial x'^a} \frac{\partial x^j}{\partial x'^b} \eta^{ab}$$

と変換される。時間成分と空間成分に分ければ、

$$\begin{aligned} g^{ij} &= -\frac{1}{c^2} \frac{\partial x^i}{\partial \tau} \frac{\partial x^j}{\partial \tau} + \sum_{a=1}^3 \frac{\partial x^i}{\partial x'^a} \frac{\partial x^j}{\partial x'^a} \\ &= -\frac{1}{c^2} u^i u^j + \sum_{a=1}^3 \frac{\partial x^i}{\partial x'^a} \frac{\partial x^j}{\partial x'^a}. \end{aligned}$$

さらに、エネルギー運動量テンソルの変換も全く同様に、

$$T^{ij} = -\rho u^i u^j + p \sum_{a=1}^3 \frac{\partial x^i}{\partial x'^a} \frac{\partial x^j}{\partial x'^a}$$

と表すことができる。以上 2 式から、

$$T^{ij} = \left(\rho + \frac{p}{c^2}\right) u^i u^j + p g^{ij}. \quad [8.1.7]$$

もしも我々の座標系が慣性系なら計量を g^{ij} から η^{ij} にしてやればよい。

8.2 Friedmann モデル

■(8.13), (8.14) 一様で等方な空間に時間を加えて作った時空の計量

$$\begin{aligned}
 ds^2 &= -c^2 dt^2 + \frac{1}{1 - \frac{k}{a^2} r^2} dr^2 + r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \quad (k = 1, 0, -1) \\
 &= -c^2 dt^2 + a^2(t) \left[d\chi^2 + \begin{Bmatrix} \sin^2 \chi \\ \chi^2 \\ \sinh^2 \chi \end{Bmatrix} (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \right]
 \end{aligned}$$

を Robertson-Walker 計量という． $a(t)$ を宇宙のスケール項と呼ぶ．

さらに，宇宙を満たす物体は静止している完全流体とする．そのエネルギー運動量テンソルは，

$$T^i_j = T^{ik} g_{kj} = \begin{pmatrix} -\rho c^2 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & p & 0 & 0 \\ 0 & 0 & p & 0 \\ 0 & 0 & 0 & p \end{pmatrix}$$

である．

$k = 1$ の時の Christoffel 記号を求める．

$$\Gamma^k_{ij} = \frac{1}{2} g^{kl} (\partial_i g_{jl} + \partial_j g_{li} - \partial_l g_{ij})$$

に Robertson-Walker 計量を代入すれば，

$$\begin{aligned}
 \Gamma^0_{11} &= \frac{a\dot{a}}{c}, & \Gamma^0_{22} &= \frac{a\dot{a}}{c} \sin^2 \chi, & \Gamma^0_{33} &= \frac{a\dot{a}}{c} \sin^2 \chi \sin^2 \theta \\
 \Gamma^1_{01} &= \frac{1}{c} \frac{\dot{a}}{a}, & \Gamma^1_{22} &= -\sin \chi \cos \chi, & \Gamma^1_{33} &= -\sin \chi \cos \chi \sin^2 \theta \\
 \Gamma^2_{02} &= \frac{1}{c} \frac{\dot{a}}{a}, & \Gamma^2_{12} &= \cot \chi, & \Gamma^2_{33} &= -\sin \theta \cos \theta \\
 \Gamma^3_{03} &= \frac{1}{c} \frac{\dot{a}}{a}, & \Gamma^3_{13} &= \cot \chi, & \Gamma^3_{23} &= \cot \theta
 \end{aligned}$$

となる（下添字を入れ替えたものについては省略した）．Ricci テンソルは，

$$\begin{aligned}
 R_{00} &= -\partial_0 \Gamma^i_{0i} - \Gamma^a_{0i} \Gamma^i_{a0} \\
 &= -\frac{3}{c^2} \frac{\ddot{a}}{a}, \\
 R_{11} &= \partial_i \Gamma^i_{11} - \partial_1 \Gamma^i_{1i} + \Gamma^a_{11} \Gamma^i_{ai} - \Gamma^a_{1i} \Gamma^i_{a1} \\
 &= \frac{a\ddot{a}}{c^2} + 2 \frac{\dot{a}^2}{c^2} + 2.
 \end{aligned}$$

混合形式にすれば，

$$R^0_0 = \frac{3}{c^2} \frac{\ddot{a}}{a}, \quad R^1_1 = \frac{1}{c^2} \frac{\ddot{a}}{a} + \frac{2}{c^2} \left(\frac{\dot{a}}{a} \right)^2 + \frac{2}{a^2}.$$

Einstein 方程式は，

$$R^i_j - \frac{1}{2} R \delta^i_j + \Lambda \delta^i_j = \frac{8\pi G}{c^4} T^i_j.$$

両辺を縮約すれば,

$$R = 4\Lambda - \frac{8\pi G}{c^4}T.$$

T はエネルギー運動量テンソルのトレース T^i_i である. 上の 2 式から R を消去すれば,

$$R^i_j - \Lambda\delta^i_j + \frac{4\pi G}{c^4}T\delta^i_j = \frac{8\pi G}{c^4}T^i_j$$

となり, 完全流体であれば $T = 3p - \rho c^2$ なので,

$$R^i_j - \Lambda\delta^i_j + \frac{4\pi G}{c^4}(3p - \rho c^2)\delta^i_j = \frac{8\pi G}{c^4}T^i_j. \quad [8.2.8]$$

$k = 1$ での Ricci テンソルを代入すれば, $(0, 0)$ 及び $(1, 1)$ 成分について, それぞれ,

$$\begin{cases} \frac{\ddot{a}}{a} = -\frac{4\pi G}{3}\rho - \frac{4\pi G}{c^2}p + \frac{\Lambda}{3}c^2 \\ \frac{\ddot{a}}{a} + 2\left(\frac{\dot{a}}{a}\right)^2 + 2\frac{c^2}{a^2} = 4\pi G\rho - \frac{4\pi G}{c^2}p + \Lambda c^2 \end{cases}$$

が得られる.

$k = 0$ では,

$$\Gamma^2_{12} \rightarrow \frac{1}{\chi}, \quad \Gamma^3_{13} \rightarrow \frac{1}{\chi}$$

なので,

$$R_{11} \rightarrow \frac{\ddot{a}a}{c^2} + 2\frac{\dot{a}^2}{c^2}.$$

$k = -1$ では,

$$\Gamma^2_{12} \rightarrow \coth \chi, \quad \Gamma^3_{13} \rightarrow \coth \chi$$

なので,

$$R_{11} \rightarrow \frac{\ddot{a}a}{c^2} + 2\frac{\dot{a}^2}{c^2} - 2.$$

以上から, 全ての場合をまとめれば,

$$\begin{aligned} \left(\frac{\dot{a}}{a}\right)^2 + \frac{k}{a^2}c^2 &= \frac{8\pi G}{3}\rho + \frac{\Lambda}{3}c^2 \\ 2\frac{\ddot{a}}{a} + \left[\left(\frac{\dot{a}}{a}\right)^2 + \frac{k}{a^2}c^2\right] &= -8\pi G\frac{p}{c^2} + \Lambda c^2 \end{aligned}$$

が得られる.

Chapter9

重力波

9.3 重力波のエネルギー

■エネルギー運動量擬テンソル 一般相対論において、無限小変換を考えれば、エネルギー・運動量が保存される条件は

$$T^j_{i;j} = 0. \quad [9.3.1]$$

この条件式をそのまま共変微分すると、左辺は

$$\begin{aligned} T^j_{i;j} &= \partial_j T^j_i + \Gamma^j_{rj} T^r_i - \Gamma^r_{ij} T^j_r \\ &= \partial_j T^j_i + \frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_r \sqrt{-g} \cdot T^r_i - \Gamma^r_{ij} T^j_r \\ &= \frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_j (\sqrt{-g} \cdot T^j_i) - \frac{1}{2} g^{rl} (\partial_i g_{jl} + \partial_j g_{li} - \partial_l g_{ij}) T^j_r \\ &= \frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_j (\sqrt{-g} \cdot T^j_i) - \frac{1}{2} \partial_i g_{jl} \cdot T^{jl} - \frac{1}{2} (T^{jl} \partial_j g_{li} - T^{jl} \partial_l g_{ij}). \end{aligned}$$

ところで、最後の括弧は2項目の j, l を入れ替えると0になることが分かる。よって、条件式 [9.3.1] は

$$\frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_j (\sqrt{-g} \cdot T^j_i) - \frac{1}{2} \partial_i g_{jl} \cdot T^{jl} = 0. \quad [9.3.2]$$

ところで、力学場でのエネルギー運動量テンソルは、

$$T_{ij} = \frac{2}{\sqrt{-g}} \left[\partial_k \left(\frac{\partial(\mathcal{L}\sqrt{-g})}{\partial(\partial_k g^{ij})} \right) - \frac{\partial(\mathcal{L}\sqrt{-g})}{\partial g^{ij}} \right] \quad [9.3.3]$$

のように表され、このエネルギー・運動量が保存される条件は

$$\partial_j (\sqrt{-g} \cdot T^j_i) = 0. \quad [9.3.4]$$

これは明らかに [9.3.2] と矛盾するので、[9.3.2] ないしは [9.3.1] の T^j_i は力学場 [9.3.3] 以外の量 t^j_i を含んでいると考えられる。すなわち、エネルギー・運動量が保存される条件は、[9.3.4] 改め

$$\partial_k [\sqrt{-g}(T^j_i + t^j_i)] = 0.$$

これは [9.3.1] と両立可能なので、 t^j_i には次の条件が課せられる：

$$\frac{1}{\sqrt{-g}} \partial_j (\sqrt{-g} \cdot t^j_i) + \frac{1}{2} \partial_i g_{jl} \cdot T^{jl} = 0. \quad [9.3.5]$$

この t^j_i をエネルギー運動量擬テンソルと呼ぶ。

■(9.48) 使う式について簡単にまとめておく.

$$\begin{aligned}
g_{ij} &= \eta_{ij} + h_{ij}, \quad g^{ij} = \eta^{ij} - h^{ij}, \quad |h_{ij}| \ll 1, \quad \sqrt{-g} \sim 1 \\
\phi_{ij} &= h_{ij} - \frac{1}{2} h g_{ij} \sim h_{ij} - \frac{1}{2} h \eta_{ij} = h_{ij} + \frac{1}{2} \phi \eta_{ij} \\
\Box \phi_{ij} &= -\frac{16\pi G}{c^4} T_{ij}: \text{(Einstein's Equation)} \\
\partial_j \phi^j_i &= 0: \text{(gauge condition)}
\end{aligned}$$

これらを [9.3.5] に代入すれば,

$$\begin{aligned}
\partial_j t^j_i &= \frac{c^4}{32\pi G} \partial_i \left(\phi_{kl} - \frac{\eta_{kl}}{2} \phi \right) \eta^{st} \partial_s \partial_t \phi^{kl} \\
&= \frac{c^4}{32\pi G} \partial_i \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_s \partial_t \phi^{kl} - \frac{c^4}{64\pi G} \eta_{kl} \eta^{st} \partial_i \phi \cdot \partial_s \partial_t \phi^{kl} \\
&= \frac{c^4}{32\pi G} \partial_i \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_s \partial_t \phi^{kl} - \frac{c^4}{64\pi G} \eta^{st} \partial_i \phi \cdot \partial_s \partial_t \phi \\
&= \frac{c^4}{32\pi G} \left[\partial_s (\partial_i \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl}) - \partial_s \partial_i \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl} \right] \\
&\quad - \frac{c^4}{64\pi G} \left[\partial_s (\eta^{st} \partial_i \phi \cdot \partial_t \phi) - \eta^{st} \partial_s \partial_i \phi \cdot \partial_t \phi \right]
\end{aligned}$$

が求まる. \square 内の 2 項目について,

$$\begin{aligned}
\partial_s \partial_i \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl} &= \frac{1}{2} \partial_s \partial_i \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl} + \frac{1}{2} \partial_s \partial_i \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl} \\
&= \frac{1}{2} \partial_s \partial_i \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl} + \frac{1}{2} \partial_t \partial_i \phi_{kl} \cdot \eta^{ts} \partial_s \phi^{kl} \\
&= \frac{1}{2} (\partial_i \partial_s \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl} + \partial_s \phi^{kl} \cdot \partial_i \eta^{st} \partial_t \phi_{kl}) \\
&= \frac{1}{2} (\partial_i \partial_s \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl} + \partial_s \phi_{kl} \cdot \partial_i \eta^{st} \partial_t \phi^{kl}) \\
&= \frac{1}{2} \partial_i (\partial_s \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl}) \\
&= \partial_j \left[\frac{1}{2} \delta^j_i (\partial_s \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl}) \right]
\end{aligned}$$

などとなるので, 先程の計算結果に代入し,

$$\partial_j t^j_i = \frac{c^4}{64\pi G} \partial_j \left[2\partial_i \phi_{kl} \cdot \eta^{jt} \partial_t \phi^{kl} - \eta^{jt} \partial_i \phi \cdot \partial_t \phi + \delta^j_i \left(\frac{1}{2} \eta^{st} \partial_s \phi \cdot \partial_t \phi - \partial_s \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl} \right) \right].$$

よって,

$$t^j_i = \frac{c^4}{64\pi G} \left[2\partial_i \phi_{kl} \cdot \eta^{jt} \partial_t \phi^{kl} - \eta^{jt} \partial_i \phi \cdot \partial_t \phi + \delta^j_i \left(\frac{1}{2} \eta^{st} \partial_s \phi \cdot \partial_t \phi - \partial_s \phi_{kl} \cdot \eta^{st} \partial_t \phi^{kl} \right) \right].$$