

相対性理論数学ノート

高橋 善樹

1. 特殊相対性理論

x := 1
x := x
y := 1
y := y
z := 1
z := z

1.1 ローレンツ変換

3次元の平らな空間に対して、2点間の距離 ds は、

$$ds^2 = dx^2 + dy^2 + dz^2 \quad (1.1.1)$$

となるが、座標の回転は、この値を変えない等長変換である。

たとえば、 xy 平面内での回転は、

$$\mathbf{R}(\psi) := \begin{pmatrix} \cos(\psi) & \sin(\psi) & 0 \\ -\sin(\psi) & \cos(\psi) & 0 \\ 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad (1.1.2)$$

と表されるが、回転による座標変換 ($\mathbf{r} \rightarrow \mathbf{r}'$) は次のようになる。

$$\mathbf{r} := \begin{pmatrix} x \\ y \\ z \end{pmatrix} \quad \mathbf{r}' := \begin{pmatrix} x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix} = \mathbf{R}(\psi) \cdot \mathbf{r} \rightarrow \begin{pmatrix} \cos(\psi) \cdot x + \sin(\psi) \cdot y \\ -\sin(\psi) \cdot x + \cos(\psi) \cdot y \\ z \end{pmatrix}.$$

x' := 1
x' := x'
y' := 1
y' := y'
z' := 1
z' := z'

一方、特殊相対性理論によれば、4次元時空におけるローレンツ変換は、

$$ds^2 = -c^2 \cdot dt^2 + dx^2 + dy^2 + dz^2 \quad (1.1.3)$$

となる時空における「距離」を不変に保つことが要請される。

したがって、ローレンツ変換は4次元時空の擬似的な「回転」として表され、

$$\mathbf{L}(\psi) := \begin{pmatrix} \cosh(\psi) & -\sinh(\psi) & 0 & 0 \\ -\sinh(\psi) & \cosh(\psi) & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad (1.1.4)$$

ct := 1
ct := ct
ct' := 1
ct' := ct'
 $\psi := 1$
 $\psi := \psi$
c := 1
c := c

とかける。座標変換 ($\mathbf{r} \rightarrow \mathbf{r}'$) は、

$$\mathbf{r} := \begin{pmatrix} ct \\ x \\ y \\ z \end{pmatrix} \quad \mathbf{r}' := \begin{pmatrix} ct' \\ x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix} = \mathbf{L}(\psi) \cdot \mathbf{r} \rightarrow \begin{pmatrix} \cosh(\psi) \cdot ct - \sinh(\psi) \cdot x \\ -\sinh(\psi) \cdot ct + \cosh(\psi) \cdot x \\ y \\ z \end{pmatrix}$$

ところで、逆変換 ($\mathbf{r}' \rightarrow \mathbf{r}$) は、

$$\mathbf{L}_i(\psi) := \begin{pmatrix} \cosh(\psi) & \sinh(\psi) & 0 & 0 \\ \sinh(\psi) & \cosh(\psi) & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad \mathbf{r} = \mathbf{L}_i(\psi) \cdot \mathbf{r}' \rightarrow \begin{pmatrix} \cosh(\psi) \cdot ct' + \sinh(\psi) \cdot x' \\ \sinh(\psi) \cdot ct' + \cosh(\psi) \cdot x' \\ y' \\ z' \end{pmatrix}$$

K' 系の原点について考えると、 $x' = 0$ だから、

$$ct := \cosh(\psi) \cdot ct' \quad x := \sinh(\psi) \cdot ct'$$

となり、 K' 系の K 系に対する速度を V とすれば、

$$V := c \cdot \frac{x}{ct} \quad V \rightarrow c \cdot \frac{\sinh(\psi)}{\cosh(\psi)}$$

$\beta := .5$
 $\beta := \beta$

すなわち、 $\psi := \operatorname{atanh}(\beta)$ 、 $\beta := \frac{V}{c}$

$$\cosh(\psi) \rightarrow \frac{1}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} \quad \sinh(\psi) \rightarrow \frac{\beta}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}}$$

$$L(\psi) \rightarrow \begin{bmatrix} \frac{1}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} & \frac{-\beta}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} & 0 & 0 \\ \frac{-\beta}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} & \frac{1}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{bmatrix} \quad (1.1.5)$$

というみなれた形式を得る。したがって座標変換の式は、

$$r' = L(\psi) \cdot r \rightarrow \begin{bmatrix} \frac{1}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} \cdot ct - \frac{\beta}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} \cdot x \\ \frac{-\beta}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} \cdot ct + \frac{1}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} \cdot x \\ y \\ z \end{bmatrix} \quad (1.1.6)$$

1.2 ローレンツ変換の一般化

先に求めたローレンツ変換は、系の相対速度をx方向に限定したものであるが、3次元に一般化するために、3次元空間の回転を利用する。

K'のKに対する速度を極座標において(,)方向とすると、z軸まわりにだけ座標軸を回転させ、続いて新しいy軸まわりに-(/2 -)だけ回転させれば、x軸を速度方向へむけることができる。

$$R_z(\psi) := \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & \cos(\psi) & \sin(\psi) & 0 \\ 0 & -\sin(\psi) & \cos(\psi) & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}, \quad R_y(\psi) := \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & \cos(\psi) & 0 & -\sin(\psi) \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & \sin(\psi) & 0 & \cos(\psi) \end{pmatrix} \quad \begin{matrix} \alpha_x := 1 \\ \alpha_x := \alpha_x \\ \alpha_y := 1 \\ \alpha_y := \alpha_y \\ \alpha_z := 1 \\ \alpha_z := \alpha_z \end{matrix}$$

$$R(\theta, \phi) := R_y\left(\theta - \frac{\pi}{2}\right) \cdot R_z(\phi)$$

$$L_\alpha(\theta, \phi, \psi) := R(\theta, \phi)^{-1} \cdot L(\psi) \cdot R(\theta, \phi) \quad (1.2.1)$$

(,)と相対速度の方向余弦(α_x , α_y , α_z)との関係 ,

$$\theta := \arccos(\alpha_z) \quad , \quad \phi := \arctan\left(\frac{\alpha_y}{\alpha_x}\right) \quad \alpha_x^2 + \alpha_y^2 + \alpha_z^2 = 1$$

を考慮して計算すると、

$$L := L_\alpha(\theta, \phi, \psi)$$

$$L_{0,0} \rightarrow \frac{1}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} \quad L_{0,1} \rightarrow \frac{-\beta}{(1-\beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} \cdot \frac{(1-\alpha_z^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}}{\left(1 + \frac{\alpha_y^2}{\alpha_x^2}\right)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} = -\alpha_x \cdot \sinh(\psi)$$

$$L_{2,0} \rightarrow -(1 - \alpha_z^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)} \cdot \frac{\alpha_y}{\left[\alpha_x \cdot \left[\frac{(\alpha_x^2 + \alpha_y^2)}{\alpha_x^2} \right]^{\left(\frac{1}{2}\right)} \right]} \cdot \frac{\beta}{(1 - \beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} = -\alpha_y \cdot \sinh(\psi)$$

$$L_{1,2} \text{ substitute, } \alpha_z = \sqrt{1 - \alpha_x^2 - \alpha_y^2}, \text{ factor} \rightarrow \left[-1 + [-(\beta - 1) \cdot (\beta + 1)]^{\left(\frac{1}{2}\right)} \right] \cdot \alpha_x \cdot \frac{\alpha_y}{[-(\beta - 1) \cdot (\beta + 1)]^{\left(\frac{1}{2}\right)}}$$

$$L_{3,3} \text{ collect, } \alpha_z \rightarrow \left[\frac{1}{(1 - \beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}} - 1 \right] \cdot \alpha_z^2 + 1$$

整理する

$$L := \begin{bmatrix} \cosh(\psi) & -\alpha_x \cdot \sinh(\psi) & -\alpha_y \cdot \sinh(\psi) & -\alpha_z \cdot \sinh(\psi) \\ -\alpha_x \cdot \sinh(\psi) & 1 + \alpha_x \cdot \alpha_x \cdot (\cosh(\psi) - 1) & \alpha_x \cdot \alpha_y \cdot (\cosh(\psi) - 1) & \alpha_x \cdot \alpha_z \cdot (\cosh(\psi) - 1) \\ -\alpha_y \cdot \sinh(\psi) & \alpha_y \cdot \alpha_x \cdot (\cosh(\psi) - 1) & 1 + \alpha_y \cdot \alpha_y \cdot (\cosh(\psi) - 1) & \alpha_y \cdot \alpha_z \cdot (\cosh(\psi) - 1) \\ -\alpha_z \cdot \sinh(\psi) & \alpha_z \cdot \alpha_x \cdot (\cosh(\psi) - 1) & \alpha_z \cdot \alpha_y \cdot (\cosh(\psi) - 1) & 1 + \alpha_z \cdot \alpha_z \cdot (\cosh(\psi) - 1) \end{bmatrix} \quad (1.2.2)$$

$$L \left\{ \begin{array}{l} \text{substitute, } \psi = \operatorname{atanh}(\beta) \\ \text{substitute, } \alpha_x = \frac{\beta_x}{\beta} \\ \text{substitute, } \alpha_y = \frac{\beta_y}{\beta} \\ \text{substitute, } \alpha_z = \frac{\beta_z}{\beta} \end{array} \right. \rightarrow \quad (\text{省略}) \quad \begin{array}{l} \beta := .5 \\ \beta := \beta \end{array}$$

さらに, $\gamma := \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}}$ とおくと,

$$L(\beta_x, \beta_y, \beta_z) := \begin{pmatrix} \gamma & -\gamma \cdot \beta_x & -\gamma \cdot \beta_y & -\gamma \cdot \beta_z \\ -\gamma \cdot \beta_x & 1 + \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot \beta_x \cdot \beta_x & \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot \beta_x \cdot \beta_y & \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot \beta_x \cdot \beta_z \\ -\gamma \cdot \beta_y & \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot \beta_y \cdot \beta_x & 1 + \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot \beta_y \cdot \beta_y & \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot \beta_y \cdot \beta_z \\ -\gamma \cdot \beta_z & \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot \beta_z \cdot \beta_x & \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot \beta_z \cdot \beta_y & 1 + \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot \beta_z \cdot \beta_z \end{pmatrix}$$

ベクトル成分を添え字 $i = 1, 2, 3$ でまとめれば,

$$L(\beta_i) = \begin{pmatrix} \gamma & -\gamma \beta_j \\ -\gamma \beta_i & \delta_{ij} + \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \beta_i \beta_j \end{pmatrix} \quad (1.2.3)$$

なお, この結果からも推測できるように, 成分をあらわにしないベクトルおよびその係数としての行列の形式的演算によって, はじめから相対速度の方向を限定せず, したがって回転を使わずに, 同じ結果を得る方法もあり, 大変エレガントである。

1.3 ローレンツ変換の基本性質

3次元空間の回転を2つ続けて行うとき、一般にそれらの回転は非可換である。
たとえば、(1.2.1)に示した回転について、

$$\mathbf{R}_z(\psi_1) \cdot \mathbf{R}_y(\psi_2) \rightarrow \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & \cos(\psi_1) \cdot \cos(\psi_2) & \sin(\psi_1) & -\cos(\psi_1) \cdot \sin(\psi_2) \\ 0 & -\sin(\psi_1) \cdot \cos(\psi_2) & \cos(\psi_1) & \sin(\psi_1) \cdot \sin(\psi_2) \\ 0 & \sin(\psi_2) & 0 & \cos(\psi_2) \end{pmatrix}$$

$$\mathbf{R}_y(\psi_2) \cdot \mathbf{R}_z(\psi_1) \rightarrow \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & \cos(\psi_2) \cdot \cos(\psi_1) & \cos(\psi_2) \cdot \sin(\psi_1) & -\sin(\psi_2) \\ 0 & -\sin(\psi_1) & \cos(\psi_1) & 0 \\ 0 & \sin(\psi_2) \cdot \cos(\psi_1) & \sin(\psi_2) \cdot \sin(\psi_1) & \cos(\psi_2) \end{pmatrix}$$

4次元時空の「回転」というアナロジーから、ローレンツ変換も非可換であることが類推されるが
実際、相対速度 $(v_1, 0, 0)$ の座標系への変換 L_x と、 $(0, v_2, 0)$ で動く系への変換 L_y について

$$\begin{aligned} L_x &:= L_\alpha \left(\frac{\pi}{2}, 0, \psi_1 \right) & L_y &:= L_\alpha \left(\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}, \psi_2 \right) \\ L_{yx} &:= L_y \cdot L_x \rightarrow \begin{pmatrix} \cosh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) & -\cosh(\psi_2) \cdot \sinh(\psi_1) & -\sinh(\psi_2) & 0 \\ -\sinh(\psi_1) & \cosh(\psi_1) & 0 & 0 \\ -\sinh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) & \sinh(\psi_2) \cdot \sinh(\psi_1) & \cosh(\psi_2) & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \\ L_{xy} &:= L_x \cdot L_y \rightarrow \begin{pmatrix} \cosh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) & -\sinh(\psi_1) & -\sinh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) & 0 \\ -\cosh(\psi_2) \cdot \sinh(\psi_1) & \cosh(\psi_1) & \sinh(\psi_2) \cdot \sinh(\psi_1) & 0 \\ -\sinh(\psi_2) & 0 & \cosh(\psi_2) & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \end{aligned} \quad (1.3.1)$$

ここで、 $\tanh(\psi_1) = \beta_1 = \frac{v_1}{c}$ 、 $\tanh(\psi_2) = \beta_2 = \frac{v_2}{c}$ である。

$L_{yx} \neq L_{xy}$ であると同時に、いずれも対称行列とならず、「純粋な」ローレンツ変換
 L_α に対応しないことが一見してわかる。これらをも包含する一般のローレンツ変換
は、 L_α と回転 R との積として表される。

たとえば、 L_{yx} について、

$$\begin{aligned} L_1 &:= R_z(\theta) \cdot L_\alpha \left(\frac{\pi}{2}, \phi, \psi \right) \\ L_{yx_{0,0}} &\rightarrow \cosh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) & L_{1_{0,0}} &\rightarrow \cosh(\psi) \\ L_{yx_{0,1}} &\rightarrow -\cosh(\psi_2) \cdot \sinh(\psi_1) & L_{1_{0,1}} &\rightarrow -\sinh(\psi) \cdot \cos(\phi) \\ L_{yx_{0,2}} &\rightarrow -\sinh(\psi_2) & L_{1_{0,2}} &\rightarrow -\sinh(\psi) \cdot \sin(\phi) \end{aligned}$$

以上から、

$$\psi := \operatorname{acosh}(\cosh(\psi_1) \cdot \cosh(\psi_2)) \quad \phi := \operatorname{atan} \left(\frac{\sinh(\psi_2)}{\cosh(\psi_2) \cdot \sinh(\psi_1)} \right) \quad (1.3.2)$$

$$\psi_1 := 1$$

$$\psi_1 := \psi_1$$

$$\psi_2 := 1$$

$$\psi_2 := \psi_2$$

$$\theta := 1$$

$$\theta := \theta$$

$$\phi := 1$$

$$\phi := \phi$$

$$\psi := 1$$

$$\psi := \psi$$

また,

$$L_{yx_{1,1}} \rightarrow \cosh(\psi_1)$$

$$L_{1_{1,1}} \text{ simplify} \rightarrow \blacksquare \quad (\text{省略})$$

$$\cosh(\psi_1) = \cos(\theta) \cdot [\cos(\phi)^2 \cdot (\cosh(\psi) - 1) + 1] + \sin(\theta) \cdot \sin(\phi) \cdot \cos(\phi) \cdot (\cosh(\psi) - 1)$$

θ について解けば,

$$\begin{aligned} t &:= \tan\left(\frac{\theta}{2}\right) \\ t^2 &= \frac{1-x}{1+x} \quad x = \cos(\theta) = \frac{\cosh(\psi_2) + \cosh(\psi_1)}{\cosh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) + 1} \\ \theta &:= \operatorname{acos}\left(\frac{\cosh(\psi_2) + \cosh(\psi_1)}{\cosh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) + 1}\right) \end{aligned} \quad (1.3.3)$$

以上を R_z および L_α に代入すれば,

$$R_z(\theta) = \begin{pmatrix} 1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & \frac{\cosh(\psi_1) + \cosh(\psi_2)}{\cosh(\psi_1) \cdot \cosh(\psi_2) + 1} & \frac{\sinh(\psi_1) \cdot \sinh(\psi_2)}{\cosh(\psi_1) \cdot \cosh(\psi_2) + 1} & 0 \\ 0 & \frac{-\sinh(\psi_1) \cdot \sinh(\psi_2)}{\cosh(\psi_1) \cdot \cosh(\psi_2) + 1} & \frac{\cosh(\psi_1) + \cosh(\psi_2)}{\cosh(\psi_1) \cdot \cosh(\psi_2) + 1} & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

$$L_2 := L_\alpha\left(\frac{\pi}{2}, \phi, \psi\right)$$

$$L_2^{\langle 0 \rangle} = \begin{pmatrix} \cosh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) \\ -\cosh(\psi_2) \cdot \sinh(\psi_1) \\ -\sinh(\psi_2) \\ 0 \end{pmatrix} \quad L_2^{\langle 1 \rangle} = \begin{pmatrix} -\cosh(\psi_2) \cdot \sinh(\psi_1) \\ 1 + \frac{\cosh(\psi_2)^2 \sinh(\psi_1)^2}{\cosh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) + 1} \\ \frac{\sinh(\psi_1) \cdot \cosh(\psi_2) \cdot \sinh(\psi_2)}{\cosh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) + 1} \\ 0 \end{pmatrix}$$

$$L_2^{\langle 2 \rangle} = \begin{pmatrix} -\sinh(\psi_2) \\ \frac{\sinh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_2) \cdot \sinh(\psi_1)}{\cosh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) + 1} \\ 1 + \frac{\sinh(\psi_2)^2}{\cosh(\psi_2) \cdot \cosh(\psi_1) + 1} \\ 0 \end{pmatrix} \quad L_2^{\langle 3 \rangle} \rightarrow \begin{pmatrix} 0 \\ 0 \\ 0 \\ 1 \end{pmatrix} \quad \begin{aligned} \beta_1 &:= .5 \\ \beta_1 &:= \beta_1 \\ \beta_2 &:= .5 \\ \beta_2 &:= \beta_2 \end{aligned}$$

ところで, $\psi_1 := \operatorname{atanh}(\beta_1)$ $\psi_2 := \operatorname{atanh}(\beta_2)$ とおくと,

$$\tan(\phi) = \frac{\sinh(\psi_2)}{\cosh(\psi_2) \cdot \sinh(\psi_1)} \rightarrow \frac{\beta_2}{\beta_1} \cdot \left(1 - \beta_1^2\right)^{\left(\frac{1}{2}\right)}$$

したがって L_α は, 相対速度 $\mathbf{v} = (v_1, v_2 \sqrt{1 - \beta_1^2}, 0)$ を持つ系への変換であることが予想されるが, 事実, そうなることが速度の合成則により示される。

1.4 速度の合成

$$\beta_x := 1 \quad \beta_y := 1 \quad \beta_z := 1$$

$$\beta_x := \beta_x \quad \beta_y := \beta_y \quad \beta_z := \beta_z$$

以下, $\mathbf{v}, \boldsymbol{\beta}, \mathbf{dr}$ などは3次元ベクトルとする。(1.2.3)より逆変換は,

$$\boldsymbol{\beta} := (\beta_x \ \beta_y \ \beta_z)$$

$$L_{00} := \gamma \quad L_{0j} := \gamma \cdot \boldsymbol{\beta} \quad \mathbf{II} := \text{identity}(3)$$

$$L_{i0} := \gamma \cdot \boldsymbol{\beta}^T \quad L_{ij} := \mathbf{II} + \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot (\boldsymbol{\beta}^T \cdot \boldsymbol{\beta})$$

$$L_i(\boldsymbol{\beta}) := \begin{pmatrix} L_{00} & L_{0j} \\ L_{i0} & L_{ij} \end{pmatrix} \quad (1.4.1)$$

$$\gamma := 1$$

$$\gamma := \gamma$$

$$c := 1$$

$$c := c$$

$$dx' := 1$$

$$dx' := dx'$$

$$dy' := 1$$

$$dy' := dy'$$

$$dz' := 1$$

$$dz' := dz'$$

$$dt' := 1$$

$$dt' := dt'$$

K' 系が, K 系に対して速度 $\mathbf{v} := c \cdot \boldsymbol{\beta}$ で運動しているとする, 座標変換は,

$$c \cdot dt' \quad \mathbf{dr}' := \begin{pmatrix} dx' \\ dy' \\ dz' \end{pmatrix} \quad c \cdot dt = L_{00} \cdot c \cdot dt' + L_{0j} \cdot \mathbf{dr}' \quad dt := \frac{1}{c} \cdot \gamma \cdot (c \cdot dt' + \boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{dr}') \quad (1.4.2a)$$

$$\mathbf{dr} = L_{i0} \cdot c \cdot dt' + L_{ij} \cdot \mathbf{dr}'$$

$$= \begin{bmatrix} \beta_x \cdot \gamma \cdot c \cdot dt' + \frac{dx' \cdot (1 + \gamma) + \beta_x \cdot \gamma^2 \cdot (dx' \cdot \beta_x + dy' \cdot \beta_y + \beta_z \cdot dz')}{(1 + \gamma)} \\ \beta_y \cdot \gamma \cdot c \cdot dt' + \frac{dy' \cdot (1 + \gamma) + \beta_y \cdot \gamma^2 \cdot (dx' \cdot \beta_x + dy' \cdot \beta_y + \beta_z \cdot dz')}{(1 + \gamma)} \\ \beta_z \cdot \gamma \cdot c \cdot dt' + \frac{dz' \cdot (1 + \gamma) + \beta_z \cdot \gamma^2 \cdot (dx' \cdot \beta_x + dy' \cdot \beta_y + \beta_z \cdot dz')}{(1 + \gamma)} \end{bmatrix}$$

$$\mathbf{dr} = \mathbf{dr}' + \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot (\boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{dr}') \boldsymbol{\beta}^T + \gamma \cdot \boldsymbol{\beta}^T \cdot c \cdot dt' \quad (1.4.2b)$$

したがって, 速度の合成は,

$$\mathbf{u}' := \frac{\mathbf{dr}'^T}{dt'} \quad \mathbf{u} = \frac{1}{\gamma} \cdot \frac{\mathbf{u}' + \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot (\boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{u}'^T) \boldsymbol{\beta} + \gamma \cdot \mathbf{v}}{1 + \frac{\mathbf{v} \cdot \mathbf{u}'^T}{c^2}} \quad (1.4.3)$$

とくに, 前節の合成は,

$$\mathbf{u}' := (0 \ v_2 \ 0) \quad \mathbf{v} := (v_1 \ 0 \ 0) \quad \boldsymbol{\beta} := \frac{\mathbf{v}}{c}$$

$$\mathbf{u} := \frac{1}{\gamma} \cdot \frac{\mathbf{u}' + \frac{\gamma^2}{1 + \gamma} \cdot (\boldsymbol{\beta} \cdot \mathbf{u}'^T) \boldsymbol{\beta} + \gamma \cdot \mathbf{v}}{1 + \frac{\mathbf{v} \cdot \mathbf{u}'^T}{c^2}} \quad \mathbf{u} \rightarrow \left(v_1 \ \frac{v_2}{\gamma} \ 0 \right)$$

となり, 推定に一致する。

1.5 4元ベクトル

$$\begin{aligned} dx_0 &:= 1 & dx_0 &:= dx_0 \\ dx_1 &:= 1 & dx_1 &:= dx_1 \\ dx_2 &:= 1 & dx_2 &:= dx_2 \\ dx_3 &:= 1 & dx_3 &:= dx_3 \end{aligned}$$

Minkowski空間のベクトル(変位)を

$$dx^* := (dx_0 \ dx_1 \ dx_2 \ dx_3)$$

と表せば, 2点(事象)間の「距離」=インタバルは, 基本行列(計量テンソル) g_{**} を用いて次のように書ける。

$$g_{**} := \begin{pmatrix} -1 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

$$ds^2 = dx^* \cdot g_{**} \cdot dx^{*T} \rightarrow ds^2 = -dx_0^2 + dx_1^2 + dx_2^2 + dx_3^2$$

これは, 添字による表記に和の規約を適用すれば,

$$ds^2 = g_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu$$

と書ける。ここで dx の共変成分を $dx_\mu = g_{\mu\nu} dx^\nu$ で定義すれば,

$$ds^2 = dx^\mu \cdot dx_\mu \text{ すなわち,}$$

$$dx_* := dx^* \cdot g_{**} \quad dx_* \rightarrow (-dx_0 \ dx_1 \ dx_2 \ dx_3)$$

$$ds^2 = dx^* \cdot dx_*^T \rightarrow ds^2 = -dx_0^2 + dx_1^2 + dx_2^2 + dx_3^2 \quad (1.5.1)$$

なお, 以上の様に, 行列で表現したベクトル・テンソルの反変・共変成分を明示するために上付きおよび下付きの * を今後とも使用することにする。

同様に, Minkowski空間のベクトル一般について, 以下のように, Lorentz変換に対して不変な量として, スカラー積が定義される。

$$\bullet(a^*, b^*) := a^* \cdot g_{**} \cdot b^{*T} \quad (\text{スカラー積演算子の定義})$$

$$A^* := (A_0 \ A_1 \ A_2 \ A_3) \quad B^* := (B_0 \ B_1 \ B_2 \ B_3)$$

$$A^* \bullet B^* \rightarrow -A_0 \cdot B_0 + A_1 \cdot B_1 + A_2 \cdot B_2 + A_3 \cdot B_3 \quad (1.5.2)$$

なお, 反変成分を共変成分と区別するためには, 添字はすべて上付きとすべきであるが, 配列要素による表示では下付きとなっていることをことわっておく。

また, 微分演算子 ∂ を

$$\partial_* := \left(\frac{\partial}{\partial x_0} \ \frac{\partial}{\partial x_1} \ \frac{\partial}{\partial x_2} \ \frac{\partial}{\partial x_3} \right)$$

と定義すれば,

$$\partial_* \bullet A^* \rightarrow \frac{\partial}{\partial x_0} \cdot A_0 + \frac{\partial}{\partial x_1} \cdot A_1 + \frac{\partial}{\partial x_2} \cdot A_2 + \frac{\partial}{\partial x_3} \cdot A_3$$

$$\partial_* \bullet \phi \rightarrow \left(\frac{\partial}{\partial x_0} \cdot \phi \ \frac{\partial}{\partial x_1} \cdot \phi \ \frac{\partial}{\partial x_2} \cdot \phi \ \frac{\partial}{\partial x_3} \cdot \phi \right)$$

$$\phi = \partial_* \bullet (\partial_* \bullet \phi) \rightarrow \frac{-\partial^2}{\partial x_0^2} \cdot \phi + \frac{\partial^2}{\partial x_1^2} \cdot \phi + \frac{\partial^2}{\partial x_2^2} \cdot \phi + \frac{\partial^2}{\partial x_3^2} \cdot \phi \quad (1.5.3)$$

は, D'Alembertの演算子で, Laplace演算子 をMinkowski時空に拡張したものにあたる。

$$\begin{aligned} \partial &:= 1 \\ \partial &:= \partial \\ \partial_{x_0} &:= 1 \\ \partial_{x_0} &:= \partial_{x_0} \\ \partial_{x_1} &:= 1 \\ \partial_{x_1} &:= \partial_{x_1} \\ \partial_{x_2} &:= 1 \\ \partial_{x_2} &:= \partial_{x_2} \\ \partial_{x_3} &:= 1 \\ \partial_{x_3} &:= \partial_{x_3} \end{aligned}$$

1.6 電磁場の変換

$$\begin{aligned}
 E_1 &:= 1 & E_2 &:= 1 & E_3 &:= 1 \\
 H_1 &:= 1 & H_2 &:= 1 & H_3 &:= 1 \\
 E_1 &:= E_1 & E_2 &:= E_2 & E_3 &:= E_3 \\
 H_1 &:= H_1 & H_2 &:= H_2 & H_3 &:= H_3 \\
 c &:= 1 & c &:= c & \rho &:= 1 & \rho &:= \rho \\
 j_1 &:= 1 & j_2 &:= 1 & j_3 &:= 1 \\
 j_1 &:= j_1 & j_2 &:= j_2 & j_3 &:= j_3
 \end{aligned}$$

電磁場テンソルおよび4-電流密度は、次の様に定義される。

$$\mathbf{F}^{**} := \begin{pmatrix} 0 & E_1 & E_2 & E_3 \\ -E_1 & 0 & H_3 & -H_2 \\ -E_2 & -H_3 & 0 & H_1 \\ -E_3 & H_2 & -H_1 & 0 \end{pmatrix} \quad \mathbf{j}^* := (c \cdot \rho \quad j_1 \quad j_2 \quad j_3) \quad (1.6.1)$$

(シンボル未定義による不都合をなくすため)

4階の完全反対称基本擬テンソルを $\epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta} (\epsilon^{0123} = 1)$ で表せば、2階反対称テンソル T に対して dual なテンソルは、 $T^{\circ\alpha\beta} = \epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta} \cdot T_{\gamma\delta}$ で定義される。 $\epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta}$ は、Mathcad においては3次元の $\epsilon(\alpha, \beta, \gamma)$ によってつくることができるが、シンボリック計算になじまないため、dual なテンソルをつくる関数を次のように定義して用いることにする。

$$\epsilon^{****}(T) := \begin{pmatrix} 0 & T_{2,3} - T_{3,2} & T_{3,1} - T_{1,3} & T_{1,2} - T_{2,1} \\ T_{3,2} - T_{2,3} & 0 & T_{0,3} - T_{3,0} & T_{2,0} - T_{0,2} \\ T_{1,3} - T_{3,1} & T_{3,0} - T_{0,3} & 0 & T_{0,1} - T_{1,0} \\ T_{2,1} - T_{1,2} & T_{0,2} - T_{2,0} & T_{1,0} - T_{0,1} & 0 \end{pmatrix}$$

これによれば、電磁場テンソル F に dual なテンソル F° を次のようにつくることができる。

$$\mathbf{F}^{\circ\alpha\beta} = \frac{1}{2} \cdot \epsilon^{\alpha\beta\gamma\delta} \cdot F_{\gamma\delta} \quad \text{すなわち,} \quad \mathbf{F}^{\circ**} := \frac{1}{2} \cdot \epsilon^{****}(\mathbf{g}^{**} \cdot \mathbf{F}^{**} \cdot \mathbf{g}^{**}) \quad \mathbf{F}^{\circ**} \rightarrow \begin{pmatrix} 0 & H_1 & H_2 & H_3 \\ -H_1 & 0 & -E_3 & E_2 \\ -H_2 & E_3 & 0 & -E_1 \\ -H_3 & -E_2 & E_1 & 0 \end{pmatrix} \quad (1.6.2)$$

マクスウェル方程式は、これを用いて

$$\partial_\beta F^{\alpha\beta} = \frac{4\pi}{c} \cdot j^\alpha \quad \partial_\beta F^{\circ\alpha\beta} = 0 \quad \left(\partial_\beta \equiv \frac{\partial}{\partial x^\beta} \right) \quad (1.6.3)$$

と表されるが、実際、 $\partial F(\alpha) := \partial_* \cdot (F^{**} \Gamma)^{\langle \alpha \rangle}$ $\partial F^\circ(\alpha) := \partial_* \cdot (F^{\circ**} \Gamma)^{\langle \alpha \rangle}$

$$\partial F(0) = \frac{4\pi}{c} \cdot j^*_{0,0} \rightarrow \frac{\partial}{\partial x_1} \cdot E_1 + \frac{\partial}{\partial x_2} \cdot E_2 + \frac{\partial}{\partial x_3} \cdot E_3 = 4 \cdot \pi \cdot \rho \quad \text{i.e.} \quad \text{div} E = 4 \pi \rho$$

$$\partial F(1) = \frac{4\pi}{c} \cdot j^*_{0,1} \rightarrow \frac{-\partial}{\partial x_0} \cdot E_1 + \frac{\partial}{\partial x_2} \cdot H_3 - \frac{\partial}{\partial x_3} \cdot H_2 = 4 \cdot \frac{\pi}{c} \cdot j_1 \quad , \text{etc.} \quad \text{i.e.} \quad \text{rot} H = \frac{1}{c} \cdot \frac{\partial E}{\partial t} + \frac{4\pi}{c} \cdot j$$

$$\partial F^\circ(0) = 0 \rightarrow \frac{\partial}{\partial x_1} \cdot H_1 + \frac{\partial}{\partial x_2} \cdot H_2 + \frac{\partial}{\partial x_3} \cdot H_3 = 0 \quad \text{i.e.} \quad \text{div} H = 0$$

$$\partial F^\circ(1) = 0 \rightarrow \frac{-\partial}{\partial x_0} \cdot H_1 - \frac{\partial}{\partial x_2} \cdot E_3 + \frac{\partial}{\partial x_3} \cdot E_2 = 0 \quad , \text{etc.} \quad \text{i.e.} \quad \text{rot} E = -\frac{1}{c} \cdot \frac{\partial H}{\partial t}$$

限定されたローレンツ変換により，電磁場の変換を求めると，次の様になる。

$$\beta := .1 \quad \beta := \beta$$

$$\mathbf{L}^{**} := \begin{pmatrix} \gamma & -\gamma \cdot \beta & 0 & 0 \\ -\gamma \cdot \beta & \gamma & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix} \quad \gamma := \frac{1}{\sqrt{1 - \beta^2}} \quad \mathbf{F}'^{**} := \mathbf{L}^{**} \cdot \mathbf{F}^{**} \cdot \mathbf{L}^{**T}$$

$$\mathbf{E}'_1 = \mathbf{F}'^{**}_{0,1} \text{ simplify} \rightarrow \mathbf{E}'_1 = \mathbf{E}_1$$

$$\mathbf{H}'_1 = \mathbf{F}'^{**}_{2,3} \rightarrow \mathbf{H}'_1 = \mathbf{H}_1$$

$$\mathbf{E}'_2 = \mathbf{F}'^{**}_{0,2} \text{ simplify} \rightarrow \mathbf{E}'_2 = \frac{-(-\mathbf{E}_2 + \beta \cdot \mathbf{H}_3)}{(1 - \beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}}$$

$$\mathbf{H}'_2 = \mathbf{F}'^{**}_{3,1} \text{ simplify} \rightarrow \mathbf{H}'_2 = \frac{(\beta \cdot \mathbf{E}_3 + \mathbf{H}_2)}{(1 - \beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}}$$

$$\mathbf{E}'_3 = \mathbf{F}'^{**}_{0,3} \text{ simplify} \rightarrow \mathbf{E}'_3 = \frac{(\mathbf{E}_3 + \beta \cdot \mathbf{H}_2)}{(1 - \beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}}$$

$$\mathbf{H}'_3 = \mathbf{F}'^{**}_{1,2} \text{ simplify} \rightarrow \mathbf{H}'_3 = \frac{-(\beta \cdot \mathbf{E}_2 - \mathbf{H}_3)}{(1 - \beta^2)^{\left(\frac{1}{2}\right)}}$$

(1.6.4)

ここで， $\partial' = \partial \cdot (\mathbf{L}^{-1})^T$ $\mathbf{F}' = \mathbf{L} \cdot \mathbf{F} \cdot \mathbf{L}^T$ および $\mathbf{j}' = \mathbf{j} \cdot \mathbf{L}^T$ などから，明らかに

$$\partial' \cdot \mathbf{F}' = \frac{4\pi}{c} \cdot \mathbf{j}' \quad \partial' \cdot \mathbf{F}' = 0 \quad (\mathbf{L}^T = \mathbf{L}, (\mathbf{L}^{-1})^T = \mathbf{L}^{-1})$$

となり，マックスウェル方程式がローレンツ変換において不変となることがわかる。一般にテンソル方程式は，その定義から明らかなように自動的にローレンツ不変となる。

2. 一般相対性理論

2.1 リーマン幾何学

計量テンソルの対角成分の導関数を，シンボリックにあつかうために，次のように定義する。すなわち，各成分を座標による微分係数の級数として表しておく。

$$\begin{aligned} x^0 &:= 1 & x^1 &:= 1 & x^2 &:= 1 & x^3 &:= 1 \\ x^0 &:= x^0 & x^1 &:= x^1 x^2 &:= x^2 x^3 &:= x^3 \end{aligned}$$

$$\mathbf{x} := (x^0 \ x^1 \ x^2 \ x^3)$$

$$\mathbf{K}_0 := 1 \quad \mathbf{K}_1 := 1 \quad \mathbf{K}_2 := 1 \quad \mathbf{K}_3 := 1 \quad \mathbf{K}_{00} := 1 \quad \mathbf{K}_{01} := 1 \quad \mathbf{K}_{02} := 1 \quad \mathbf{K}_{03} := 1$$

$$\mathbf{K}_0 := \mathbf{K}_0 \quad \mathbf{K}_1 := \mathbf{K}_1 \quad \mathbf{K}_2 := \mathbf{K}_2 \quad \mathbf{K}_3 := \mathbf{K}_3 \quad \mathbf{K}_{00} := \mathbf{K}_{00} \quad \mathbf{K}_{01} := \mathbf{K}_{01} \quad \mathbf{K}_{02} := \mathbf{K}_{02} \quad \mathbf{K}_{03} := \mathbf{K}_{03}$$

これらの意味は，

$$\mathbf{K}_0 = \frac{\partial \mathbf{K}}{\partial x^0}, \quad \mathbf{K}_{01} = \frac{\partial^2 \mathbf{K}}{\partial x^0 \partial x^1} \text{ etc.}$$

$$\partial \mathbf{K} := (\mathbf{K}_0 \ \mathbf{K}_1 \ \mathbf{K}_2 \ \mathbf{K}_3)$$

$$\begin{aligned} \mathbf{K} &:= 1 \\ \mathbf{K} &:= \mathbf{K} \end{aligned}$$

$$\mathbf{K}_{11} := 1 \quad \mathbf{K}_{12} := 1 \quad \mathbf{K}_{13} := 1$$

$$\mathbf{K}_{11} := \mathbf{K}_{11} \quad \mathbf{K}_{12} := \mathbf{K}_{12} \quad \mathbf{K}_{13} := \mathbf{K}_{13}$$

$$\mathbf{K}_{22} := 1 \quad \mathbf{K}_{23} := 1$$

$$\mathbf{K}_{22} := \mathbf{K}_{22} \quad \mathbf{K}_{23} := \mathbf{K}_{23}$$

$$\mathbf{K}_{33} := 1$$

$$\mathbf{K}_{33} := \mathbf{K}_{33}$$

$$\partial^2 \mathbf{K} := \begin{pmatrix} \mathbf{K}_{00} & \mathbf{K}_{01} & \mathbf{K}_{02} & \mathbf{K}_{03} \\ \mathbf{K}_{01} & \mathbf{K}_{11} & \mathbf{K}_{12} & \mathbf{K}_{13} \\ \mathbf{K}_{02} & \mathbf{K}_{12} & \mathbf{K}_{22} & \mathbf{K}_{23} \\ \mathbf{K}_{03} & \mathbf{K}_{13} & \mathbf{K}_{23} & \mathbf{K}_{33} \end{pmatrix}$$

$$\mathbf{K} := \mathbf{K} + \partial \mathbf{K} \cdot \mathbf{x}^T + \frac{1}{2} \cdot \mathbf{x} \cdot \partial^2 \mathbf{K} \cdot \mathbf{x}^T$$

$$\mathbf{L}_0 := 1 \quad \mathbf{L}_1 := 1 \quad \mathbf{L}_2 := 1 \quad \mathbf{L}_3 := 1 \quad \mathbf{L}_{00} := 1 \quad \mathbf{L}_{01} := 1 \quad \mathbf{L}_{02} := 1 \quad \mathbf{L}_{03} := 1$$

$$\mathbf{L}_0 := \mathbf{L}_0 \quad \mathbf{L}_1 := \mathbf{L}_1 \quad \mathbf{L}_2 := \mathbf{L}_2 \quad \mathbf{L}_3 := \mathbf{L}_3 \quad \mathbf{L}_{00} := \mathbf{L}_{00} \quad \mathbf{L}_{01} := \mathbf{L}_{01} \quad \mathbf{L}_{02} := \mathbf{L}_{02} \quad \mathbf{L}_{03} := \mathbf{L}_{03}$$

$$\mathbf{L}_{11} := 1 \quad \mathbf{L}_{12} := 1 \quad \mathbf{L}_{13} := 1$$

$$\mathbf{L}_{11} := \mathbf{L}_{11} \quad \mathbf{L}_{12} := \mathbf{L}_{12} \quad \mathbf{L}_{13} := \mathbf{L}_{13}$$

$$\partial \mathbf{L} := (\mathbf{L}_0 \ \mathbf{L}_1 \ \mathbf{L}_2 \ \mathbf{L}_3)$$

$$\mathbf{L} := 1$$

$$\mathbf{L}_{22} := 1 \quad \mathbf{L}_{23} := 1$$

$$\mathbf{L} := \mathbf{L}$$

$$\mathbf{L}_{22} := \mathbf{L}_{22} \quad \mathbf{L}_{23} := \mathbf{L}_{23}$$

$$\mathbf{L}_{33} := 1$$

$$\mathbf{L}_{33} := \mathbf{L}_{33}$$

$$\partial^2 \mathbf{L} := \begin{pmatrix} \mathbf{L}_{00} & \mathbf{L}_{01} & \mathbf{L}_{02} & \mathbf{L}_{03} \\ \mathbf{L}_{01} & \mathbf{L}_{11} & \mathbf{L}_{12} & \mathbf{L}_{13} \\ \mathbf{L}_{02} & \mathbf{L}_{12} & \mathbf{L}_{22} & \mathbf{L}_{23} \\ \mathbf{L}_{03} & \mathbf{L}_{13} & \mathbf{L}_{23} & \mathbf{L}_{33} \end{pmatrix}$$

$$\mathbf{L} := \mathbf{L} + \partial \mathbf{L} \cdot \mathbf{x}^T + \frac{1}{2} \cdot \mathbf{x} \cdot \partial^2 \mathbf{L} \cdot \mathbf{x}^T$$

$$\mathbf{M}_0 := 1 \quad \mathbf{M}_1 := 1 \quad \mathbf{M}_2 := 1 \quad \mathbf{M}_3 := 1 \quad \mathbf{M}_{00} := 1 \quad \mathbf{M}_{01} := 1 \quad \mathbf{M}_{02} := 1 \quad \mathbf{M}_{03} := 1$$

$$\mathbf{M}_0 := \mathbf{M}_0 \quad \mathbf{M}_1 := \mathbf{M}_1 \quad \mathbf{M}_2 := \mathbf{M}_2 \quad \mathbf{M}_3 := \mathbf{M}_3 \quad \mathbf{M}_{00} := \mathbf{M}_{00} \quad \mathbf{M}_{01} := \mathbf{M}_{01} \quad \mathbf{M}_{02} := \mathbf{M}_{02} \quad \mathbf{M}_{03} := \mathbf{M}_{03}$$

$$\mathbf{M}_{11} := 1 \quad \mathbf{M}_{12} := 1 \quad \mathbf{M}_{13} := 1$$

$$\mathbf{M}_{11} := \mathbf{M}_{11} \quad \mathbf{M}_{12} := \mathbf{M}_{12} \quad \mathbf{M}_{13} := \mathbf{M}_{13}$$

$$\partial \mathbf{M} := (\mathbf{M}_0 \ \mathbf{M}_1 \ \mathbf{M}_2 \ \mathbf{M}_3)$$

$$\mathbf{M} := 1$$

$$\mathbf{M}_{22} := 1 \quad \mathbf{M}_{23} := 1$$

$$\mathbf{M} := \mathbf{M}$$

$$\mathbf{M}_{22} := \mathbf{M}_{22} \quad \mathbf{M}_{23} := \mathbf{M}_{23}$$

$$\mathbf{M}_{33} := 1$$

$$\mathbf{M}_{33} := \mathbf{M}_{33}$$

$$\partial^2 \mathbf{M} := \begin{pmatrix} \mathbf{M}_{00} & \mathbf{M}_{01} & \mathbf{M}_{02} & \mathbf{M}_{03} \\ \mathbf{M}_{01} & \mathbf{M}_{11} & \mathbf{M}_{12} & \mathbf{M}_{13} \\ \mathbf{M}_{02} & \mathbf{M}_{12} & \mathbf{M}_{22} & \mathbf{M}_{23} \\ \mathbf{M}_{03} & \mathbf{M}_{13} & \mathbf{M}_{23} & \mathbf{M}_{33} \end{pmatrix}$$

$$\mathbf{M} := \mathbf{M} + \partial \mathbf{M} \cdot \mathbf{x}^T + \frac{1}{2} \cdot \mathbf{x} \cdot \partial^2 \mathbf{M} \cdot \mathbf{x}^T$$

$$\begin{array}{llll}
\Gamma^{**}(1,0,0) \rightarrow \frac{-1}{2} \cdot \frac{\mathbf{K}_1}{\mathbf{L}} & \Gamma^{**}(1,0,1) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{L}_0}{\mathbf{L}} & \Gamma^{**}(1,0,2) \rightarrow 0 & \Gamma^{**}(1,0,3) \rightarrow 0 \\
& \Gamma^{**}(1,1,1) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{L}_1}{\mathbf{L}} & \Gamma^{**}(1,1,2) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{L}_2}{\mathbf{L}} & \Gamma^{**}(1,1,3) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{L}_3}{\mathbf{L}} \\
& & \Gamma^{**}(1,2,2) \rightarrow \frac{-1}{2} \cdot \frac{\mathbf{M}_1}{\mathbf{L}} & \Gamma^{**}(1,2,3) \rightarrow 0 \\
& & & \Gamma^{**}(1,3,3) \rightarrow \frac{-1}{2} \cdot \frac{\mathbf{N}_1}{\mathbf{L}} \\
\Gamma^{**}(2,0,1) \rightarrow 0 & \Gamma^{**}(2,0,0) \rightarrow \frac{-1}{2} \cdot \frac{\mathbf{K}_2}{\mathbf{M}} & \Gamma^{**}(2,0,2) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{M}_0}{\mathbf{M}} & \Gamma^{**}(2,0,3) \rightarrow 0 \\
& \Gamma^{**}(2,1,1) \rightarrow \frac{-1}{2} \cdot \frac{\mathbf{L}_2}{\mathbf{M}} & \Gamma^{**}(2,1,2) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{M}_1}{\mathbf{M}} & \Gamma^{**}(2,1,3) \rightarrow 0 \\
& & \Gamma^{**}(2,2,2) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{M}_2}{\mathbf{M}} & \Gamma^{**}(2,2,3) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{M}_3}{\mathbf{M}} \\
& & & \Gamma^{**}(2,3,3) \rightarrow \frac{-1}{2} \cdot \frac{\mathbf{N}_2}{\mathbf{M}} \\
\Gamma^{**}(3,0,0) \rightarrow \frac{-1}{2} \cdot \frac{\mathbf{K}_3}{\mathbf{N}} & \Gamma^{**}(3,0,1) \rightarrow 0 & \Gamma^{**}(3,0,2) \rightarrow 0 & \Gamma^{**}(3,0,3) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{N}_0}{\mathbf{N}} \\
& \Gamma^{**}(3,1,1) \rightarrow \frac{-1}{2} \cdot \frac{\mathbf{L}_3}{\mathbf{N}} & \Gamma^{**}(3,1,2) \rightarrow 0 & \Gamma^{**}(3,1,3) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{N}_1}{\mathbf{N}} \\
& & \Gamma^{**}(3,2,2) \rightarrow \frac{-1}{2} \cdot \frac{\mathbf{M}_3}{\mathbf{N}} & \Gamma^{**}(3,2,3) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{N}_2}{\mathbf{N}} \\
& & & \Gamma^{**}(3,3,3) \rightarrow \frac{1}{2} \cdot \frac{\mathbf{N}_3}{\mathbf{N}}
\end{array}$$

これらを用いて，曲率テンソルを計算する。

$$\Gamma^{**}(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, \boldsymbol{\lambda}) := \mathbf{g}^{**}(\mathbf{K}, \mathbf{L}, \mathbf{M}, \mathbf{N})_{\boldsymbol{\mu}, \boldsymbol{\mu}} \cdot \Gamma^{***}(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, \boldsymbol{\lambda})$$

$$\Gamma\alpha_{\boldsymbol{\mu}\boldsymbol{\alpha}\mathbf{v}}(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) := \text{,}(\partial(\Gamma^{**}(0, \boldsymbol{\mu}, 0), \mathbf{v}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) + \text{,}(\partial(\Gamma^{**}(1, \boldsymbol{\mu}, 1), \mathbf{v}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) \dots \\ + \text{,}(\partial(\Gamma^{**}(2, \boldsymbol{\mu}, 2), \mathbf{v}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) + \text{,}(\partial(\Gamma^{**}(3, \boldsymbol{\mu}, 3), \mathbf{v}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3)$$

$$\Gamma\alpha_{\boldsymbol{\mu}\mathbf{v}\boldsymbol{\alpha}}(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) := \text{,}(\partial(\Gamma^{**}(0, \boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}), 0), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) + \text{,}(\partial(\Gamma^{**}(1, \boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}), 1), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) \dots \\ + \text{,}(\partial(\Gamma^{**}(2, \boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}), 2), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) + \text{,}(\partial(\Gamma^{**}(3, \boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}), 3), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3)$$

$$\Gamma\Gamma_1(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, \boldsymbol{\alpha}) := \text{,}(\Gamma^{**}(0, \boldsymbol{\mu}, \boldsymbol{\alpha}) \cdot \Gamma^{**}(\boldsymbol{\alpha}, 0, \mathbf{v}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) + \text{,}(\Gamma^{**}(1, \boldsymbol{\mu}, \boldsymbol{\alpha}) \cdot \Gamma^{**}(\boldsymbol{\alpha}, 1, \mathbf{v}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) \dots \\ + \text{,}(\Gamma^{**}(2, \boldsymbol{\mu}, \boldsymbol{\alpha}) \cdot \Gamma^{**}(\boldsymbol{\alpha}, 2, \mathbf{v}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) + \text{,}(\Gamma^{**}(3, \boldsymbol{\mu}, \boldsymbol{\alpha}) \cdot \Gamma^{**}(\boldsymbol{\alpha}, 3, \mathbf{v}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3)$$

$$\Gamma\lambda\boldsymbol{\mu}\boldsymbol{\alpha}\Gamma\alpha_{\lambda\mathbf{v}}(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) := \Gamma\Gamma_1(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, 0) + \Gamma\Gamma_1(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, 1) + \Gamma\Gamma_1(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, 2) + \Gamma\Gamma_1(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, 3)$$

$$\Gamma\Gamma_2(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, \boldsymbol{\alpha}) := \text{,}(\Gamma^{**}(0, \boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) \cdot \Gamma^{**}(\boldsymbol{\alpha}, 0, \boldsymbol{\alpha}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) + \text{,}(\Gamma^{**}(1, \boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) \cdot \Gamma^{**}(\boldsymbol{\alpha}, 1, \boldsymbol{\alpha}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) \dots \\ + \text{,}(\Gamma^{**}(2, \boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) \cdot \Gamma^{**}(\boldsymbol{\alpha}, 2, \boldsymbol{\alpha}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3) + \text{,}(\Gamma^{**}(3, \boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) \cdot \Gamma^{**}(\boldsymbol{\alpha}, 3, \boldsymbol{\alpha}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3)$$

$$\Gamma\lambda\boldsymbol{\mu}\mathbf{v}\Gamma\alpha_{\lambda\boldsymbol{\alpha}}(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) := \Gamma\Gamma_2(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, 0) + \Gamma\Gamma_2(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, 1) + \Gamma\Gamma_2(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, 2) + \Gamma\Gamma_2(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}, 3)$$

いわゆるRicciテンソルが次式により導かれる。

$$\mathbf{R}^{**}(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) := \Gamma\alpha_{\boldsymbol{\mu}\boldsymbol{\alpha}\mathbf{v}}(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) - \Gamma\alpha_{\boldsymbol{\mu}\mathbf{v}\boldsymbol{\alpha}}(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) + \Gamma\lambda\boldsymbol{\mu}\boldsymbol{\alpha}\Gamma\alpha_{\lambda\mathbf{v}}(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) - \Gamma\lambda\boldsymbol{\mu}\mathbf{v}\Gamma\alpha_{\lambda\boldsymbol{\alpha}}(\boldsymbol{\mu}, \mathbf{v}) \quad (2.1.4)$$

$$\mathbf{R}_{**}(0, 0) \rightarrow \blacksquare \quad (\text{省略})$$

整理すると,

$$\begin{aligned} \mathbf{R}_{\circ\circ} = & \frac{1}{2} \left[\left[\frac{(\mathbf{K}_{11} + \mathbf{L}_{\circ\circ})}{\mathbf{L}} + \frac{(\mathbf{K}_{22} + \mathbf{M}_{\circ\circ})}{\mathbf{M}} + \frac{(\mathbf{K}_{33} + \mathbf{N}_{\circ\circ})}{\mathbf{N}} \right] - \frac{1}{4} \left[\frac{(\mathbf{K}_1^2 + \mathbf{K}_\circ \cdot \mathbf{L}_\circ)}{(\mathbf{L} \cdot \mathbf{K})} + \frac{(\mathbf{K}_2^2 + \mathbf{K}_\circ \cdot \mathbf{M}_\circ)}{(\mathbf{M} \cdot \mathbf{K})} + \frac{(\mathbf{K}_3^2 + \mathbf{K}_\circ \cdot \mathbf{N}_\circ)}{(\mathbf{N} \cdot \mathbf{K})} \right] \right] \dots \\ & + \frac{-1}{4} \left[\frac{(\mathbf{L}_\circ^2 + \mathbf{K}_1 \cdot \mathbf{L}_1)}{\mathbf{L}^2} + \frac{(\mathbf{M}_\circ^2 + \mathbf{K}_2 \cdot \mathbf{M}_2)}{\mathbf{M}^2} + \frac{(\mathbf{N}_\circ^2 + \mathbf{K}_3 \cdot \mathbf{N}_3)}{\mathbf{N}^2} \right] \dots \\ & + \frac{1}{4} \left[\frac{(\mathbf{K}_2 \cdot \mathbf{N}_2 + \mathbf{K}_3 \cdot \mathbf{M}_3)}{(\mathbf{N} \cdot \mathbf{M})} + \frac{(\mathbf{K}_3 \cdot \mathbf{L}_3 + \mathbf{K}_1 \cdot \mathbf{N}_1)}{(\mathbf{L} \cdot \mathbf{N})} + \frac{(\mathbf{K}_1 \cdot \mathbf{M}_1 + \mathbf{K}_2 \cdot \mathbf{L}_2)}{(\mathbf{M} \cdot \mathbf{L})} \right] \end{aligned}$$

同様にして,

$$\mathbf{R}_{**}(0, 1) \rightarrow \blacksquare \quad (\text{省略})$$

$$\mathbf{R}_{\circ 1} = \frac{1}{2} \left(\frac{\mathbf{M}_{\circ 1}}{\mathbf{M}} + \frac{\mathbf{N}_{\circ 1}}{\mathbf{N}} \right) - \frac{1}{4} \left[\mathbf{K}_1 \cdot \frac{\mathbf{M}_\circ}{(\mathbf{K} \cdot \mathbf{M})} + \mathbf{K}_1 \cdot \frac{\mathbf{N}_\circ}{(\mathbf{K} \cdot \mathbf{N})} + \mathbf{L}_\circ \cdot \frac{\mathbf{M}_1}{(\mathbf{L} \cdot \mathbf{M})} + \mathbf{L}_\circ \cdot \frac{\mathbf{N}_1}{(\mathbf{L} \cdot \mathbf{N})} + \mathbf{M}_\circ \cdot \frac{\mathbf{M}_1}{\mathbf{M}^2} + \mathbf{N}_\circ \cdot \frac{\mathbf{N}_1}{\mathbf{N}^2} \right]$$

他の要素は $\mathbf{KLMN}, 0123$ を順送りに置換したものになる。

Ricciテンソルの添え字を一つあげると,

$$\mathbf{R}^*_{*}(\boldsymbol{\mu}, \boldsymbol{\nu}) := \mathbf{g}^{**}(\mathbf{K}, \mathbf{L}, \mathbf{M}, \mathbf{N})_{\boldsymbol{\mu}, \boldsymbol{\nu}} \cdot \mathbf{R}_{**}(\boldsymbol{\mu}, \boldsymbol{\nu}), \mathbf{x}^0, \mathbf{x}^1, \mathbf{x}^2, \mathbf{x}^3 \quad (2.1.5)$$

$$\mathbf{R}^*_{*}(0, 0) \rightarrow \blacksquare$$

$$\mathbf{R}^*_{*}(1, 1) \rightarrow \blacksquare$$

$$\mathbf{R}^*_{*}(2, 2) \rightarrow \blacksquare \quad (\text{これらを下の } \mathbf{R}^\circ \text{ などにコピーする})$$

$$\mathbf{R}^*_{*}(3, 3) \rightarrow \blacksquare$$

$$\mathbf{R}^*_{*}(0, 1) \rightarrow \blacksquare$$

$$\mathbf{K} := \mathbf{K} \quad \mathbf{L} := \mathbf{L} \quad \mathbf{M} := \mathbf{M} \quad \mathbf{N} := \mathbf{N}$$

$$\mathbf{R}^\circ := \blacksquare$$

$$\mathbf{R}^1 := \blacksquare$$

$$\mathbf{R}^2 := \blacksquare$$

$$\mathbf{R}^3 := \blacksquare$$

$$\mathbf{R}^\circ := \blacksquare$$

スカラー曲率は，Ricciテンソルを縮約して，以下の様になる。

$$\mathbf{R} := \mathbf{R}^\circ + \mathbf{R}^1 + \mathbf{R}^2 + \mathbf{R}^3 \quad (2.1.6)$$

\mathbf{R} simplify \rightarrow ■ (省略)

整理すると，

$$\mathbf{R} = \frac{\frac{1}{L} \cdot L_{00} + \frac{1}{M} \cdot M_{00} + \frac{1}{N} \cdot N_{00}}{\mathbf{K}} + \frac{\frac{1}{K} \cdot K_{11} + \frac{1}{M} \cdot M_{11} + \frac{1}{N} \cdot N_{11}}{\mathbf{L}} + \frac{\frac{1}{K} \cdot K_{22} + \frac{1}{L} \cdot L_{22} + \frac{1}{N} \cdot N_{22}}{\mathbf{M}} + \frac{\frac{1}{K} \cdot K_{33} + \frac{1}{L} \cdot L_{33} + \frac{1}{M} \cdot M_{33}}{\mathbf{N}} \dots$$

$$+ \frac{-1}{2} \left(\frac{L \cdot K_0 + K_1^2}{L \cdot K^2} + \frac{M \cdot K_0 + K_2^2}{M \cdot K^2} + \frac{K_3^2 + N \cdot K_0}{N \cdot K^2} + \frac{L^2 + K_1 \cdot L_1}{L^2 \cdot K} + \frac{L_2^2 + M_1 \cdot L_1}{M \cdot L^2} + \frac{L_3^2 + N_1 \cdot L_1}{N \cdot L^2} \dots \right)$$

$$+ \frac{1}{2} \left(\frac{L_3 \cdot M_3 + N_1 \cdot M_1 + N_2 \cdot L_2}{N \cdot L \cdot M} + \frac{M_0 \cdot N_0 + N_2 \cdot K_2 + K_3 \cdot M_3}{M \cdot N \cdot K} \dots \right)$$

$$+ \frac{1}{2} \left(\frac{K_1 \cdot N_1 + K_3 \cdot L_3 + L_0 \cdot N_0}{N \cdot L \cdot K} + \frac{K_2 \cdot L_2 + M_0 \cdot L_0 + M_1 \cdot K_1}{M \cdot L \cdot K} \right)$$

結局，アインシュタイン方程式は，以下のような形をとることになる。

$$\Lambda := 1$$

$$\Lambda := \Lambda$$

$$G_\mu^\nu = R_\mu^\nu - \frac{1}{2} \cdot \delta_\mu^\nu (R + 2\Lambda) \quad (2.1.7)$$

$$G^\circ := \mathbf{R}^\circ - \frac{1}{2} \cdot (R + 2\Lambda)$$

G° simplify \rightarrow ■ (省略)

整理して，

$$G^\circ = -\frac{1}{2} \left[\frac{(M_{11} + L_{22})}{(L \cdot M)} + \frac{(N_{11} + L_{33})}{(L \cdot N)} + \frac{(M_{33} + N_{22})}{(M \cdot N)} \right] \dots$$

$$+ \frac{1}{4} \left[\frac{(L_1 \cdot M_1 + L_2^2)}{(M \cdot L^2)} + \frac{(L_3^2 + L_1 \cdot N_1)}{(N \cdot L^2)} + \frac{(M_1^2 + L_2 \cdot M_2)}{(L \cdot M^2)} \right] \dots$$

$$+ \frac{-1}{4} \left[\frac{(M_2 \cdot N_2 + M_3^2)}{(N \cdot M^2)} + \frac{(N_1^2 + N_3 \cdot L_3)}{(L \cdot N^2)} + \frac{(N_2^2 + M_3 \cdot N_3)}{(M \cdot N^2)} \right] \dots$$

$$+ \frac{-1}{4} \left[\frac{(L_2 \cdot N_2 + N_1 \cdot M_1 + M_3 \cdot L_3)}{[N \cdot (M \cdot L)]} + \frac{1}{(N \cdot M \cdot L)} \cdot \frac{(M_0 \cdot N_0 \cdot L + L_0 \cdot M_0 \cdot N + L_0 \cdot N_0 \cdot M)}{K} \right] - \Lambda$$

同様にして，

$$G^{\circ 1} := \mathbf{R}^{\circ 1}$$

$$K \cdot G^{\circ 1} = \frac{1}{2} \left(\frac{1}{N} \cdot N_{01} + \frac{1}{M} \cdot M_{01} \right) - \frac{1}{4} \left[\left[\frac{M_1}{(M \cdot L)} \cdot L_0 + \frac{N_1}{(N \cdot L)} \cdot L_0 + \frac{K_1}{(M \cdot K)} \cdot M_0 + \frac{K_1}{(N \cdot K)} \cdot N_0 \right] \dots \right]$$

$$\left[\frac{M_1}{M^2} \cdot M_0 + \frac{N_1}{N^2} \cdot N_0 \right]$$

これらの式は，ディングルの公式と呼ばれる。

2.2 シュワルツシルト時空

$$r := 1 \quad \theta := 1$$

球対称な時空の計量を求める。簡単のため、宇宙定数は無視する。 $\Lambda := 0$

$$r := r \quad \theta := \theta$$

極座標を用いると、計量テンソルの対角成分とその座標微分は次のようになる。

$$\begin{aligned}
 K &:= K & L &:= L & M &:= r^2 & N &:= r^2 \cdot \sin(\theta)^2 \\
 K_0 &:= 0 & L_0 &:= 0 & M_0 &:= 0 & N_0 &:= 0 \\
 K_1 &:= K_1 & L_1 &:= L_1 & M_1 &:= \frac{d}{dr} r^2 & N_1 &:= \frac{d}{dr} r^2 \cdot \sin(\theta)^2 \\
 K_2 &:= 0 & L_2 &:= 0 & M_2 &:= 0 & N_2 &:= \frac{d}{d\theta} r^2 \cdot \sin(\theta)^2 \\
 K_3 &:= 0 & L_3 &:= 0 & M_3 &:= 0 & N_3 &:= 0 \\
 K_{00} &:= 0 & L_{00} &:= 0 & M_{00} &:= 0 & N_{00} &:= 0 \\
 K_{11} &:= K_{11} & L_{11} &:= L_{11} & M_{11} &:= \frac{d^2}{dr^2} r^2 & N_{11} &:= \frac{d^2}{dr^2} r^2 \cdot \sin(\theta)^2 \\
 K_{22} &:= 0 & L_{22} &:= 0 & M_{22} &:= 0 & N_{22} &:= \frac{d^2}{d\theta^2} r^2 \cdot \sin(\theta)^2 \\
 K_{33} &:= 0 & L_{33} &:= 0 & M_{33} &:= 0 & N_{33} &:= 0 \quad \text{etc.}
 \end{aligned} \tag{2.2.1}$$

ディングルの公式に代入して、アインシュタインテンソルを求める。
(0,0)成分は、

$$\begin{aligned}
 G^0_0 &:= -\frac{1}{2} \left[\frac{(M_{11} + L_{22})}{(L \cdot M)} + \frac{(N_{11} + L_{33})}{(L \cdot N)} + \frac{(M_{33} + N_{22})}{(M \cdot N)} \right] \dots \\
 &+ \frac{1}{4} \left[\frac{(L_1 \cdot M_1 + L_2^2)}{(M \cdot L^2)} + \frac{(L_3^2 + L_1 \cdot N_1)}{(N \cdot L^2)} + \frac{(M_1^2 + L_2 \cdot M_2)}{(L \cdot M^2)} \right] \dots \dots \\
 &+ \frac{1}{4} \left[\frac{(M_2 \cdot N_2 + M_3^2)}{(N \cdot M^2)} + \frac{(N_1^2 + N_3 \cdot L_3)}{(L \cdot N^2)} + \frac{(N_2^2 + M_3 \cdot N_3)}{(M \cdot N^2)} \right] \dots \\
 &+ \frac{-1}{4} \left[\frac{(L_2 \cdot N_2 + N_1 \cdot M_1 + M_3 \cdot L_3)}{[N \cdot (M \cdot L)]} + \frac{1}{(N \cdot M \cdot L)} \cdot \frac{(M_0 \cdot N_0 \cdot L + L_0 \cdot M_0 \cdot N + L_0 \cdot N_0 \cdot M)}{K} \right] - \Lambda \\
 G^0_0 \text{ simplify} &\rightarrow \frac{1}{r^2} \cdot \frac{(L^2 + L_1 \cdot r - L)}{L^2}
 \end{aligned}$$

真空解においては、右辺は0となる。

$$\frac{(L_1 \cdot r + L^2 - L)}{(r^2 \cdot L^2)} = 0 \quad \frac{L_1}{L(1-L)} = \frac{1}{r}$$

積分してLを求める。

$$\int \frac{1}{L \cdot (1-L)} dL = \int \frac{1}{r} dr \rightarrow \ln(L) - \ln(-1+L) = \ln(r)$$

$$m := 1 \quad m := m$$

積分定数を考慮して、

$$\ln(L) - \ln(-1+L) = \ln(r) - \ln(2m) \quad \frac{L}{L-1} = \frac{r}{2m}$$

したがって、

$$L = \frac{1}{\left(1 - \frac{2 \cdot m}{r}\right)} \tag{2.2.2}$$

(1,1)成分を同様にして求めると,

$$G^1_1 := R^1_1 - \frac{1}{2} \cdot R$$

G^1_1 simplify → ■ (下にコピー)

$$G^1_1 := \blacksquare$$

(省略)

G^1_1 simplify → ■

$$G^1_1 = \frac{-(-L \cdot K + K + r \cdot K_r)}{[r^2 \cdot (K \cdot L)]}$$

アインシュタイン方程式により, $-L \cdot K + K + r \cdot K_r = 0$ $L := \frac{1}{\left(1 - \frac{2 \cdot m}{r}\right)}$

$$\left[\frac{K_r}{K} = \frac{(-1 + L)}{r} \right] \text{simplify} \rightarrow \frac{K_r}{K} = 2 \cdot \frac{m}{[(r - 2 \cdot m) \cdot r]}$$

積分すると,

$$\int \frac{1}{K} dK = \int 2 \cdot \frac{m}{[(r - 2 \cdot m) \cdot r]} dr \rightarrow \ln(K) = \ln(-r + 2 \cdot m) - \ln(r) \quad \alpha := 1$$

$$\alpha := \alpha$$

積分定数を考慮して,

$$K := \left(1 - \frac{2m}{r}\right) \cdot \alpha$$

α は一般に x° の関数であるが, 時空では $g = K \cdot L \cdot M \cdot N < 0$ であるから $\alpha < 0$ となる。
 x° の単位を選んで $\alpha = -1$ とすることができるから,

$$-K = L^{-1} = 1 - \frac{2m}{r} \quad (2.2.3)$$

結局, 真空中で球対称性のある時空の計量は, 以下のようになる。

$$g_{**} = \begin{bmatrix} -\left(1 - \frac{2m}{r}\right) & 0 & 0 & 0 \\ 0 & \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1} & 0 & 0 \\ 0 & 0 & r^2 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & r^2 \cdot \sin(\theta)^2 \end{bmatrix}$$

$$x = (ct \ r \ \theta \ \varphi)$$

$$ds^2 = -\left(1 - \frac{2m}{r}\right) c^2 dt^2 + \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1} dr^2 + r^2 d\theta^2 + r^2 \sin(\theta)^2 d\varphi^2 \quad (2.2.4)$$

これをシュワルツシルトの時空とよぶ。

2.3 球対称重力場の性質

$$m := 1 \quad ct := 1 \quad r := 1 \quad \theta := 1 \quad \varphi := 1$$

$$m := m \quad ct := ct \quad r := r \quad \theta := \theta \quad \varphi := \varphi$$

Schwarzschild 時空における質点の運動を、測地線方程式（運動方程式）を解いて考察してみる。

$$x := (ct \ r \ \theta \ \varphi)$$

$$g^{**} := \begin{bmatrix} -\left(1 - \frac{2m}{r}\right) & 0 & 0 & 0 \\ 0 & \left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1} & 0 & 0 \\ 0 & 0 & r^2 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & r^2 \cdot \sin(\theta)^2 \end{bmatrix} \quad g^{**} := \begin{bmatrix} -\left(1 - \frac{2m}{r}\right)^{-1} & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 1 - \frac{2m}{r} & 0 & 0 \\ 0 & 0 & r^{-2} & 0 \\ 0 & 0 & 0 & r^{-2} \cdot \sin(\theta)^{-2} \end{bmatrix} \quad (2.3.1)$$

$$\partial(T, \alpha) := \begin{cases} \left(\frac{d}{dct} T\right) & \text{if } \alpha = 0 \\ \left(\frac{d}{dr} T\right) & \text{if } \alpha = 1 \\ \left(\frac{d}{d\theta} T\right) & \text{if } \alpha = 2 \\ \left(\frac{d}{d\varphi} T\right) & \text{if } \alpha = 3 \\ 0 & \text{otherwise} \end{cases}$$

$$\Gamma^{***}(\mu, \nu, \lambda) := \frac{1}{2} \left[\partial \left[(g^{**})_{\mu, \nu}, \lambda \right] + \partial \left[(g^{**})_{\mu, \lambda}, \nu \right] - \partial \left[(g^{**})_{\nu, \lambda}, \mu \right] \right]$$

$$\Gamma^{***}(\mu, \nu, \lambda) := g^{**}_{\mu, \mu} \cdot \Gamma^{***}(\mu, \nu, \lambda)$$

$$\Gamma^{***}(0, 0, 1) \rightarrow \frac{1}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot \frac{m}{r^2} \quad \Gamma^{***}(1, 0, 0) \rightarrow \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot \frac{m}{r^2} \quad \Gamma^{***}(1, 1, 1) \rightarrow \frac{-1}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot \frac{m}{r^2}$$

$$\Gamma^{***}(1, 2, 2) \rightarrow -\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot r \quad \Gamma^{***}(1, 3, 3) \rightarrow -\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot r \cdot \sin(\theta)^2 \quad \Gamma^{***}(2, 3, 3) \rightarrow -\sin(\theta) \cdot \cos(\theta)$$

$$\Gamma^{***}(2, 1, 2) \rightarrow \frac{1}{r} \quad \Gamma^{***}(3, 1, 3) \rightarrow \frac{1}{r} \quad \Gamma^{***}(3, 2, 3) \rightarrow \frac{1}{\sin(\theta)} \cdot \cos(\theta) \quad (2.3.2)$$

$$c := 1 \quad dt/d\tau := 1 \quad dr/d\tau := 1 \quad d\theta/d\tau := 1 \quad d\varphi/d\tau := 1$$

$$c := c \quad dt/d\tau := dt/d\tau \quad dr/d\tau := dr/d\tau \quad d\theta/d\tau := d\theta/d\tau \quad d\varphi/d\tau := d\varphi/d\tau$$

$$d^2t/d\tau^2 := 1 \quad d^2r/d\tau^2 := 1 \quad d^2\theta/d\tau^2 := 1 \quad d^2\varphi/d\tau^2 := 1$$

$$d^2t/d\tau^2 := d^2t/d\tau^2 \quad d^2r/d\tau^2 := d^2r/d\tau^2 \quad d^2\theta/d\tau^2 := d^2\theta/d\tau^2 \quad d^2\varphi/d\tau^2 := d^2\varphi/d\tau^2$$

$$dx/d\tau := (c \cdot dt/d\tau \quad dr/d\tau \quad d\theta/d\tau \quad d\varphi/d\tau)$$

$$d^2x/d\tau^2 := (c \cdot d^2t/d\tau^2 \quad d^2r/d\tau^2 \quad d^2\theta/d\tau^2 \quad d^2\varphi/d\tau^2)$$

$$\Gamma \nu dx^\nu(\alpha, \mu) := \Gamma^{***}(\alpha, \mu, 0) \cdot dx/d\tau_{0,0} + \Gamma^{***}(\alpha, \mu, 1) \cdot dx/d\tau_{0,1} + \Gamma^{***}(\alpha, \mu, 2) \cdot dx/d\tau_{0,2} + \Gamma^{***}(\alpha, \mu, 3) \cdot dx/d\tau_{0,3}$$

$$\Gamma \alpha \mu \nu \cdot dx^\mu \cdot dx^\nu(\alpha) := \Gamma \nu dx^\nu(\alpha, 0) \cdot dx/d\tau_{0,0} + \Gamma \nu dx^\nu(\alpha, 1) \cdot dx/d\tau_{0,1} + \Gamma \nu dx^\nu(\alpha, 2) \cdot dx/d\tau_{0,2} + \Gamma \nu dx^\nu(\alpha, 3) \cdot dx/d\tau_{0,3}$$

以上により，測地線方程式は次のようになる。

$$f(\alpha) := d^2x/d\tau^2 + \Gamma\alpha\mu\nu \cdot dx\mu \cdot dx\nu(\alpha) \quad (2.3.3)$$

すなわち，

$$\begin{aligned} f(0) &\rightarrow c \cdot dt/d\tau^2 + \frac{2}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot \frac{m}{r^2} \cdot c \cdot dt/d\tau \cdot dr/d\tau = 0 \\ f(1) &\rightarrow d^2r/d\tau^2 + \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot \frac{m}{r^2} \cdot c^2 \cdot dt/d\tau^2 - \frac{1}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot \frac{m}{r^2} \cdot dr/d\tau^2 - \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot r \cdot d\theta/d\tau^2 - \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot r \cdot \sin(\theta)^2 \cdot d\phi/d\tau^2 = 0 \\ f(2) &\rightarrow d^2\theta/d\tau^2 + \frac{2}{r} \cdot dr/d\tau \cdot d\theta/d\tau - \sin(\theta) \cdot \cos(\theta) \cdot d\phi/d\tau^2 = 0 \\ f(3) \text{ expand} &\rightarrow d^2\phi/d\tau^2 + \frac{2}{r} \cdot d\phi/d\tau \cdot dr/d\tau + \frac{2}{\sin(\theta)} \cdot \cos(\theta) \cdot d\phi/d\tau \cdot d\theta/d\tau = 0 \end{aligned} \quad (2.3.4)$$

θ の初期条件が，次のようになるように座標系を選ぶことができる。

$$\theta := \frac{\pi}{2} \quad d\theta/d\tau := 0$$

f(2)からこの条件は運動の過程で不変であることがわかる。すると，f(1)およびf(3)は

$$f_1 := d^2r/d\tau^2 + \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot \frac{m}{r^2} \cdot c^2 \cdot dt/d\tau^2 - \frac{1}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot \frac{m}{r^2} \cdot dr/d\tau^2 - \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot r \cdot d\theta/d\tau^2 - \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot r \cdot \sin(\theta)^2 \cdot d\phi/d\tau^2 = 0$$

$$f_3 := d^2\phi/d\tau^2 + \frac{2}{r} \cdot d\phi/d\tau \cdot dr/d\tau + \frac{2}{\sin(\theta)} \cdot \cos(\theta) \cdot d\phi/d\tau \cdot d\theta/d\tau = 0$$

$$f_1 \rightarrow d^2r/d\tau^2 + \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot \frac{m}{r^2} \cdot c^2 \cdot dt/d\tau^2 - \frac{1}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot \frac{m}{r^2} \cdot dr/d\tau^2 - \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot r \cdot d\phi/d\tau^2 = 0$$

$$f_3 \rightarrow d^2\phi/d\tau^2 + \frac{2}{r} \cdot d\phi/d\tau \cdot dr/d\tau = 0$$

すなわち， $\frac{d^2\phi/d\tau^2}{d\phi/d\tau} = \frac{-2}{r} \cdot dr/d\tau$

$$d_1 := 1$$

積分すれば， $\ln(d\phi/d\tau) = -2 \cdot \ln(r) + \ln(d_1)$

$$d_1 := d_1$$

したがって， $d\phi/d\tau := \frac{d_1}{r^2} \quad r^2 \cdot d\phi/d\tau \rightarrow d_1$

$$(2.3.5)$$

d_1 は，単位質量あたりの角運動量を表す。一方，

$$\frac{f(0)}{c} \text{ expand} \rightarrow d^2t/d\tau^2 + \frac{2}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot \frac{m}{r^2} \cdot dt/d\tau \cdot dr/d\tau = 0$$

$$d_2 := 1$$

$$d_2 := d_2$$

上と同様に，

$$\frac{d^2t/d\tau^2}{dt/d\tau} = \frac{-2}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot \frac{m}{r^2} \cdot dr/d\tau \quad \ln(dt/d\tau) = \int \frac{-2}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot \frac{m}{r^2} dr \rightarrow \ln(dt/d\tau) = \ln(r) - \ln(-r + 2 \cdot m)$$

結局,

$$dt/d\tau := \frac{d_2}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \quad (2.3.6)$$

f(1)の積分は直接求めにくいので, $ds^2 = -d\tau^2$ を用いて,

$$\begin{aligned} -ds^2/d\tau^2 &:= c^2 \cdot \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \cdot (dt/d\tau)^2 - \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)^{-1} \cdot (dr/d\tau)^2 - r^2 \cdot (d\theta/d\tau)^2 - r^2 \cdot \sin^2(\theta) \cdot (d\phi/d\tau)^2 = 1 \\ -ds^2/d\tau^2 &\rightarrow \frac{c^2}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot d_2^2 - \frac{1}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot dr/d\tau^2 - \frac{1}{r^2} \cdot d_1^2 = 1 \end{aligned}$$

これは, エネルギー保存の法則に相当している。結局,

$$dr^2/d\tau^2 := \left[\frac{c^2}{\left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right)} \cdot d_2^2 - \frac{1}{r^2} \cdot d_1^2 - 1 \right] \cdot \left(1 - 2 \cdot \frac{m}{r}\right) \quad (2.3.7)$$

$u := 1$

(2.3.5)によって,

$u := u$

$$dr^2/d\phi^2 := \frac{dr^2/d\tau^2}{(d\phi/d\tau)^2} \quad dr^2/d\phi^2 \left| \begin{array}{l} \text{simplify} \\ \text{collect, r} \end{array} \right. \rightarrow \frac{(c^2 \cdot d_2^2 - 1)}{d_1^2} \cdot r^4 + 2 \cdot \frac{m}{d_1^2} \cdot r^3 - r^2 + 2 \cdot m \cdot r$$

$$r := \frac{1}{u} \quad \text{とおくと, } \frac{1}{r^4} \left[\frac{(c^2 \cdot d_2^2 - 1)}{d_1^2} \cdot r^4 + 2 \cdot \frac{m}{d_1^2} \cdot r^3 - r^2 + 2 \cdot m \cdot r \right] \text{ collect, u} \rightarrow 2 \cdot m \cdot u^3 - u^2 + 2 \cdot \frac{m}{d_1^2} \cdot u + \frac{(c^2 \cdot d_2^2 - 1)}{d_1^2}$$

結局,

$$\left(\frac{du}{d\phi}\right)^2 + u^2 = 2 \cdot m \cdot u^3 + 2 \cdot \frac{m}{d_1^2} \cdot u + \frac{(c^2 \cdot d_2^2 - 1)}{d_1^2}$$

これを ϕ で微分すると,

$$2 \cdot \frac{du}{d\phi} \cdot \frac{d^2u}{d\phi^2} + 2u \cdot \frac{du}{d\phi} = \left(6 \cdot m \cdot u^2 + 2 \cdot \frac{m}{d_1^2}\right) \cdot \frac{du}{d\phi}$$

すなわち, 軌道方程式として次の結果を得る。

$$\frac{d^2u}{d\phi^2} + u = 3m \cdot u^2 + \frac{m}{d_1^2} \quad (2.3.8)$$

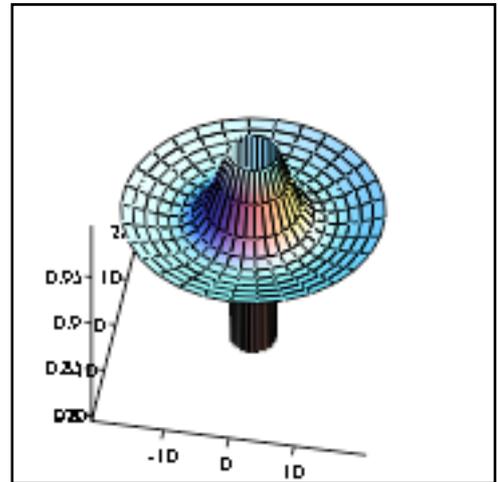
ところで, (2.3.7)において,

$m := 1$

$$U(r, d_1) := \left(1 - \frac{2m}{r}\right) \left(1 + \frac{d_1^2}{r^2}\right)$$

とおくと, これは角運動量を d_1 にとるとき重力による位置エネルギーの増減を表す関数となる。角運動量のある値について, 「エネルギーの丘(谷)」は次のような形状をとる。

$$\begin{aligned}
 d_1 &:= 4 & ip &:= 10 & jp &:= 30 & R &:= 20 \\
 i &:= 0..ip & j &:= 0..jp \\
 r_i &:= 2 + \frac{(R-2)i}{ip} & \varphi_j &:= \frac{2\pi \cdot j}{jp} \\
 X_{i,j} &:= r_i \cdot \sin(\varphi_j) & Y_{i,j} &:= r_i \cdot \cos(\varphi_j) & Z_{i,j} &:= U(r_i, d_1)
 \end{aligned}$$



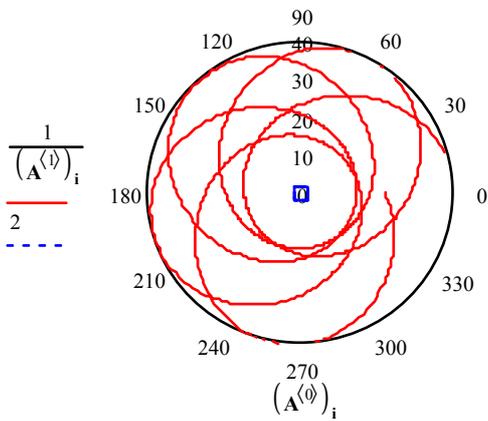
(X, Y, Z)

また、このような球対称場における質点の軌道の例をいくつか図示すると、以下ようになる。

$$r := 2, 2.01 .. 40 \quad r_0 := 40 \quad d_1 := 5$$

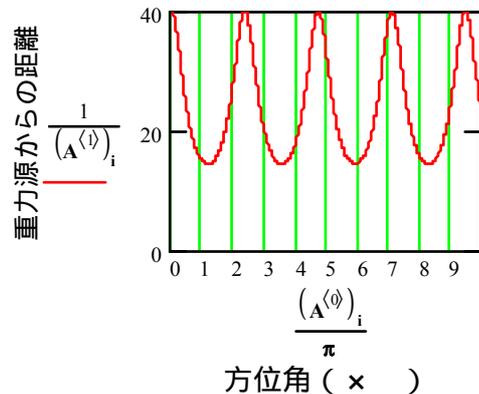
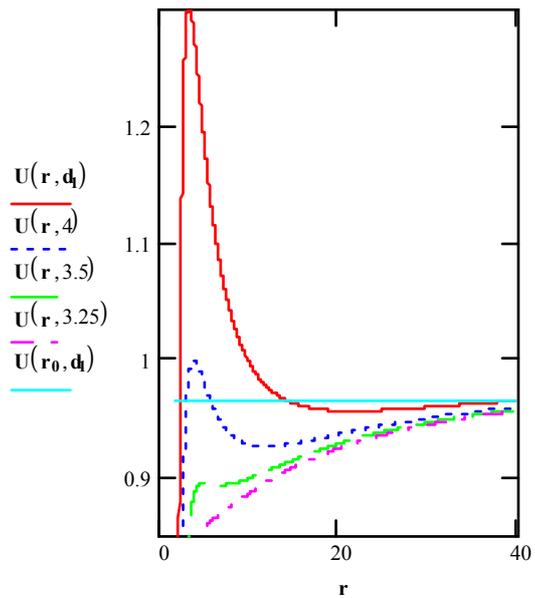
$$\mathbf{u} := \begin{pmatrix} \frac{1}{r_0} \\ \mathbf{r}_0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \mathbf{D}(\varphi, \mathbf{u}) := \begin{bmatrix} \mathbf{u}_1 \\ 3m \cdot (\mathbf{u}_0)^2 - \mathbf{u}_0 + \frac{m}{d_1^2} \end{bmatrix}$$

$$A := \text{rkfixed}(\mathbf{u}, 0, 10\pi, 1000, \mathbf{D}) = 0..1000$$



この例は、近日点の移動を示している。

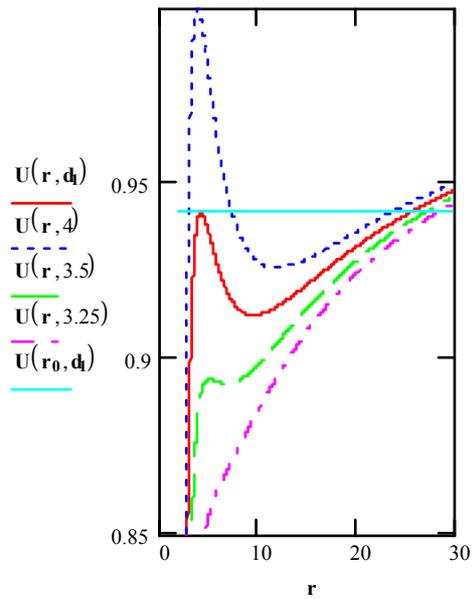
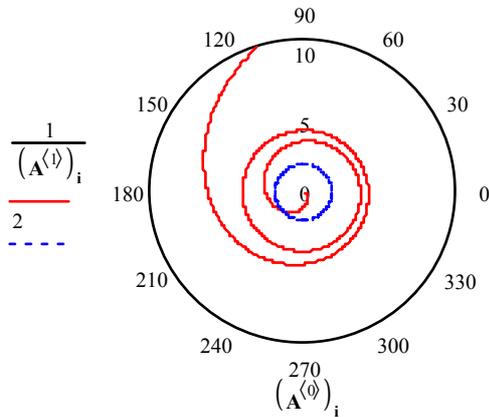
いわゆるSchwarzschild半径を2としている。



$$r := 2, 2.01 \dots 30 \quad \eta_0 := 25.7 \quad d_1 := 3.75$$

$$\mathbf{u} := \begin{pmatrix} \frac{1}{r_0} \\ r_0 \\ 0 \end{pmatrix} \quad \mathbf{D}(\varphi, \mathbf{u}) := \begin{bmatrix} \mathbf{u}_1 \\ 3\mathbf{m} \cdot (\mathbf{u}_0)^2 - \mathbf{u}_0 + \frac{\mathbf{m}}{d_1^2} \end{bmatrix}$$

$$\mathbf{A} := \text{rkfixed}(\mathbf{u}, 0, 6\pi, 1000, \mathbf{D} \mathbf{i} := 100 \dots 1000)$$



この例は、Schwarzschild半径内への絶望的な落下を示している。

さて、以上は質量をもつ粒子の運動であるが、次に質量をもたない粒子たとえば光子の運動を解析してみよう。

この場合、 $ds^2 = -d\tau^2 = 0$ なので、 $d\tau$ を同様にあつかうことはできないが、いわゆるアフィンパラメータ λ を用いることで解決する。測地線方程式の形は同じなので、前の結果を利用するためにここでは τ のままにしておく。

$$\mathbf{m} := \mathbf{m} \quad d_1 := d_1$$

$$r := 1 \quad r := r$$

$$dr^2/d\tau^2 := dr^2/d\tau^2$$

$$-ds^2/d\tau^2 := c^2 \cdot \left(1 - 2 \cdot \frac{\mathbf{m}}{r}\right) \cdot (dt/d\tau)^2 - \left(1 - 2 \cdot \frac{\mathbf{m}}{r}\right)^{-1} \cdot dr^2/d\tau^2 - r^2 \cdot (d\theta/d\tau)^2 - r^2 \cdot \sin(\theta)^2 \cdot (d\varphi/d\tau)^2 = 0$$

$$-ds^2/d\tau^2 \rightarrow \frac{c^2}{\left(1 - 2 \cdot \frac{\mathbf{m}}{r}\right)} \cdot d_2^2 - \frac{1}{\left(1 - 2 \cdot \frac{\mathbf{m}}{r}\right)} \cdot dr^2/d\tau^2 - \frac{1}{r^2} \cdot d_1^2 = 0 \quad \begin{matrix} \mathbf{u} := 1 \\ \mathbf{u} := \mathbf{u} \end{matrix}$$

(2.3.7)は、次のようにかきかえられる。

$$dr^2/d\tau^2 := c^2 \cdot d_2^2 + 2 \cdot d_1^2 \cdot \frac{\mathbf{m}}{r^3} - \frac{1}{r^2} \cdot d_1^2 \quad (2.3.9)$$

(2.3.5)は同じで、

$$d\varphi/d\tau := \frac{d_1}{r^2}$$

$$dr^2/d\varphi^2 := \frac{dr^2/d\tau^2}{(d\varphi/d\tau)^2} \quad \text{とおくと、} \quad \frac{1}{r^4} \cdot dr^2/d\varphi^2 \text{ collect, } r \rightarrow c^2 \cdot \frac{d_2^2}{d_1^2} - \frac{1}{r^2} + 2 \cdot \frac{\mathbf{m}}{r^3}$$

$$\mathbf{u} := \frac{1}{r} \quad \text{とおいて、}$$

$$\left(\frac{d\mathbf{u}}{d\varphi}\right)^2 + \mathbf{u}^2 = 2 \cdot \mathbf{m} \cdot \mathbf{u}^3 + c^2 \cdot \frac{d_2^2}{d_1^2}$$

これを φ で微分すると,

$$2 \cdot \frac{du}{d\varphi} \cdot \frac{d^2u}{d\varphi^2} + 2u \cdot \frac{du}{d\varphi} = 6m \cdot u^2 \cdot \frac{du}{d\varphi}$$

すなわち, 軌道方程式として次の結果を得る。

$$\frac{d^2u}{d\varphi^2} + u = 3m \cdot u^2 \tag{2.3.10}$$

前と同様に, 光子の軌道をいくつかみてみよう。

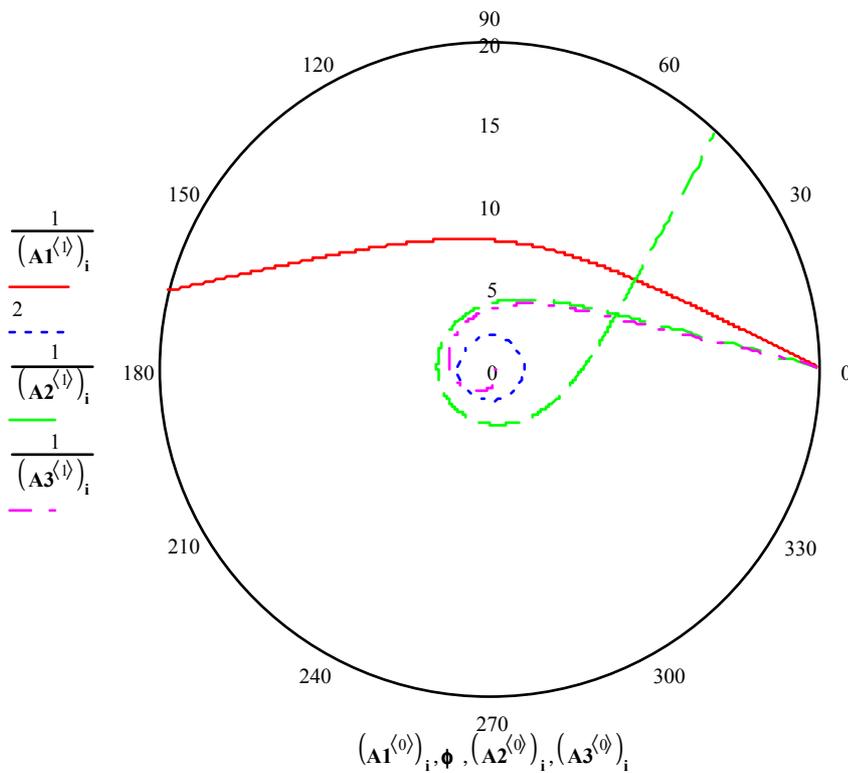
$$n_0 := 20 \quad m := 1$$

$$u := \begin{pmatrix} \frac{1}{r_0} \\ 0.1 \end{pmatrix} \quad D(\varphi, u) := \begin{bmatrix} u_1 \\ 3m \cdot (u_0)^2 - u_0 \end{bmatrix}$$

$$A1 := \text{rkfixed}(u, 0, \pi, 1000, D) := 0..1000 \quad \phi := 0, \frac{\pi}{20} .. 2\pi$$

$$u := \begin{pmatrix} \frac{1}{r_0} \\ 0.185 \end{pmatrix} \quad A2 := \text{rkfixed}(u, 0, 2.3\pi, 1000, D)$$

$$u := \begin{pmatrix} \frac{1}{r_0} \\ 0.2 \end{pmatrix} \quad A3 := \text{rkfixed}(u, 0, 2\pi, 1000, D)$$



重力場による光線の曲がりが見られている。
ブラックホールに接近しすぎると, 光といえどものみこまれてしまう。