勉強したことのまとめ

大豆生田 幹

Contents

1	07/08/2024	2
	1.1 光の測地線方程式	2
	1.2 積分	3
2	28/08/2024	6
	$2.1 P \gg M$	6
	2.2 $P \approx 3M(1+\epsilon)$	7
3	23/09/2024	9
	3.1 3 次式の解	9
4	07/01/2025 1	.1
	4.1 Buchdahl 時空における光の軌道	11
	4.2 パラメータ <i>a</i> の条件	
	$4.2.1$ $f(r)$ による制約 \dots 1	12
	4.2.2 standard energy condition による制約	
	4.2.3 a の条件	
5	08/01/2025 1	.5
	5.1 Buchdahl 時空の曲率	15
	5.1.1 クリストッフェル記号の計算 1	

07/08/2024

1.1 光の測地線方程式

粒子の場を表す方程式である、クラインゴルドン方程式

$$\left(\frac{1}{c^2}\frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2 + \left(\frac{mc}{\hbar}\right)^2\right)\phi(\boldsymbol{x},t) = 0$$

質量のない光では

$$0 = \left(\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2\right) \phi(\mathbf{x}, t)$$
$$= \Box \phi(\mathbf{x}, t)$$

これを一般の時空に拡張すると

$$g^{ij}\nabla_i\nabla_j\phi=0$$

ここで、

$$\phi = Ce^{i\frac{s}{\epsilon}}$$

と書くと

$$\begin{split} \nabla_{j}\phi &= \nabla\left(Ce^{\frac{is}{\epsilon}}\right) \\ &= (\nabla_{j}C)\,e^{\frac{is}{\epsilon}} + \frac{iC}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}}\,(\nabla_{j}S) \\ \nabla_{i}\nabla_{j}\phi &= \nabla_{i}\left((\nabla_{j}C)\,e^{\frac{is}{\epsilon}} + \frac{iC}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}}\,(\nabla_{j}S)\right) \\ &= (\nabla_{i}\nabla_{j}C)\,e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\nabla_{i}S)\,(\nabla_{j}C)\,\frac{2i}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\nabla_{i}\nabla_{j}S)\,\frac{iC}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} - (\nabla_{i}S)\,(\nabla_{j}S)\,\frac{1}{\epsilon^{2}}e^{\frac{2is}{\epsilon}} \\ g^{ij}\nabla_{i}\nabla_{j}\phi &= g^{ij}\,(\nabla_{i}\nabla_{j}C)\,e^{\frac{is}{\epsilon}} + g^{ij}\,(\nabla_{i}S)\,(\nabla_{j}C)\,\frac{2i}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} + g^{ij}\,(\nabla_{i}\nabla_{j}S)\,\frac{iC}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} - g^{ij}\,(\nabla_{i}S)\,(\nabla_{j}S)\,\frac{1}{\epsilon^{2}}e^{\frac{2is}{\epsilon}} \\ &= (\Box C)\,e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}C)\,\frac{2i}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\Box S)\,\frac{iC}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} - (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}S)\,\frac{1}{\epsilon^{2}}e^{\frac{2is}{\epsilon}} \\ &= \left(\Box C\right)e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}C)\,\frac{2i}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\Box S)\,\frac{iC}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} - (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}S)\,\frac{1}{\epsilon^{2}}e^{\frac{2is}{\epsilon}} \\ &= \left(\Box C\right)e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}C)\,\frac{2i}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\Box S)\,\frac{iC}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} - (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}S)\,\frac{1}{\epsilon^{2}}e^{\frac{2is}{\epsilon}} \\ &= \left(\Box C\right)e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}C)\,\frac{2i}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\Box S)\,\frac{iC}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} - (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}S)\,\frac{1}{\epsilon^{2}}e^{\frac{2is}{\epsilon}} \\ &= \left(\Box C\right)e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}C)\,\frac{2i}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\Box S)\,\frac{iC}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} - (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}S)\,\frac{1}{\epsilon^{2}}e^{\frac{2is}{\epsilon}} \\ &= \left(\Box C\right)e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}C)\,\frac{2i}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\Box S)\,\frac{iC}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} - (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}S)\,\frac{1}{\epsilon^{2}}e^{\frac{2is}{\epsilon}} \\ &= \left(\Box C\right)e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}C)\,\frac{2i}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\Box S)\,\frac{iC}{\epsilon}e^{\frac{is}{\epsilon}} - (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}S)\,\frac{1}{\epsilon^{2}}e^{\frac{2is}{\epsilon}} \\ &= \left(\Box C\right)e^{\frac{is}{\epsilon}} + (\nabla_{i}S)\,(\nabla^{i}C)\,(\nabla^{i}S)$$

ここで、

$$(\nabla_i S) \left(\nabla^i S \right) = 0$$

は光の測地線方程式を表している。

$$\nabla_i S = k_i$$

とおけば

$$\begin{split} 0 &= (\nabla_i S) \left(\nabla^i S \right) \\ &= k_i k^i \\ &= \nabla_j (k_i k^i) \\ &= \nabla_j (k_i g^{ij} k_l) \\ &= g^{il} (\nabla_j k_l) k_i + g^{il} (\nabla_j k_i) k_l \\ &= 2 (\nabla_j k_i) k^i \\ &= 2 g^{lj} (\nabla_j \nabla_i S) k^i \\ &= 2 (\nabla_i g^{lj} k_j) k^i \\ &= 2 \left(\nabla_i k^l \right) k^i \\ &= 2 \left(\frac{\partial}{\partial x^i} \left(\frac{dx^l}{d\lambda} \right) + \Gamma^l_{im} \left(\frac{dx^m}{d\lambda} \right) \right) \frac{dx^i}{d\lambda} \end{split}$$

光の測地線方程式

$$0 = \left(\frac{d^2x^l}{d\lambda^2}\right) + \Gamma^l_{\ im} \left(\frac{dx^i}{d\lambda}\frac{dx^m}{d\lambda}\right)$$

1.2 積分

$$\left(\frac{d\mu}{d\phi}\right)^{2} = 2MG(\mu)$$

$$\frac{d\mu}{d\phi} = -\sqrt{2MG(\mu)}$$

$$\begin{cases}
\mu_{1} = -\frac{Q + 2M - P}{4MP} \\
\mu_{2} = -\frac{1}{P} \\
\mu_{3} = -\frac{Q - 2M + P}{4MP}
\end{cases}$$
(1.2)

$$\int_0^{\phi_{\infty}} d\phi = \int_{\mu_2}^0 \frac{d\mu}{-\sqrt{2MG(\mu)}}$$
$$\phi_{\infty} = \frac{1}{\sqrt{2M}} \int_0^{\mu_2} d\mu \left((\mu - \mu_1)(\mu - \mu_2)(\mu - \mu_3) \right)^{-\frac{1}{2}}$$

ここで、

$$\chi = \sqrt{\mu - \mu_1}$$
$$d\chi = \frac{1}{2}(\mu - \mu_1)^{-\frac{1}{2}}d\mu$$

とおくと

$$\phi_{\infty} = \frac{1}{\sqrt{2M}} \int_{\sqrt{-\mu_1}}^{\sqrt{\mu_2 - \mu_1}} \frac{2\chi d\chi}{\sqrt{\chi^2(\chi^2 + \mu_1 - \mu_2)(\chi^2 + \mu - \mu_3)}}$$

ここで、

$$\chi = \sqrt{\mu_2 - \mu_1} \eta$$
$$d\chi = \sqrt{\mu_2 - \mu_1} d\eta$$

とおくと

$$\phi_{\infty} = \frac{2}{\sqrt{2M}} \int_{\sqrt{\frac{\mu_1}{\mu_1 - \mu_2}}}^{1} \frac{\sqrt{\mu_2 - \mu_1} d\eta}{\sqrt{-(\mu_2 - \mu_1)(1 - \eta^2)((\mu_2 - \mu_1)\eta^2 - \mu_1 + \mu_3)}}$$

ここで、

$$\eta = \sin x$$
$$d\eta = dx \cos x$$

とおくと

$$\phi_{\infty} = \frac{2}{\sqrt{2M}} \int_{\sin^{-1}}^{\frac{\pi}{2}} \frac{\cos x dx}{\sqrt{\cos^{2} x} \sqrt{-(\mu_{2} - \mu_{1}) \sin^{2} x ((\mu_{2} - \mu_{1}) \eta^{2} - \mu_{1} + \mu_{3})}}$$

$$= \frac{2}{\sqrt{2M}} \int_{\sin^{-1}}^{\frac{\pi}{2}} \frac{dx}{\sqrt{\mu_{3} - \mu_{1}} \sqrt{-\frac{\mu_{2} - \mu_{1}}{\mu_{3} - \mu_{1}} \sin^{2} x + 1)}}$$

$$\begin{cases}
\mu_3 - \mu_1 = \frac{Q}{2MP} \\
\mu_2 - \mu_1 = \frac{Q + 6M - P}{4MP}
\end{cases}$$
(1.3)

$$\begin{cases} \frac{\mu_2 - \mu_1}{\mu_3 - \mu_1} = \frac{Q + 6M - P}{2Q} \\ \frac{\mu_1}{\mu_1 - \mu_2} = \frac{Q + 2M - P}{Q + 6M - P} \end{cases}$$
(1.4)

$$\phi_{\infty} = \frac{2}{\sqrt{2M}} \int_{\sin^{-1}}^{\frac{\pi}{2}} \frac{dx}{\sqrt{\frac{Q}{Q+6M-P}}} \frac{dx}{\sqrt{\frac{Q}{2MP}} \sqrt{1 - \frac{Q+6M-P}{2Q} \sin^2 x}}$$

ここで、

$$\kappa = \sqrt{\frac{Q + 6M - P}{2Q}}$$

$$\zeta = \sin^{-1} \sqrt{\frac{Q + 2M - P}{Q + 6M - P}}$$

さらに

$$K(\kappa) = \int_0^{\frac{\pi}{2}} \frac{dx}{\sqrt{1 - \kappa^2 \sin^2 x}}$$
$$F(\zeta, \kappa) = \int_0^{\zeta} \frac{dx}{\sqrt{1 - \kappa^2 \sin^2 x}}$$

とおくと

ϕ_∞ についての式

$$\phi_{\infty} = 2\sqrt{\frac{P}{Q}} \int_{\zeta}^{\frac{\pi}{2}} \frac{dx}{\sqrt{1 - \kappa^2 \sin^2 x}}$$
$$= 2\sqrt{\frac{P}{Q}} \left(K(\kappa) - F(\zeta, \kappa) \right)$$

28/08/2024

2.1 $P \gg M$

$$\begin{cases} Q \approx P \left(1 + 2 \left(\frac{M}{P} \right) - 8 \left(\frac{M}{P} \right)^2 \right) \\ \kappa^2 \approx 4 \left(\frac{M}{P} \right) \\ \zeta \approx \frac{\pi}{4} - \frac{1}{2} \left(\frac{M}{P} \right) \end{cases}$$

以上を考慮して ϕ_{∞} を計算する

$$\begin{split} \phi_{\infty} &= 2\sqrt{\frac{P}{Q}} \int_{\zeta}^{\frac{\pi}{2}} \frac{dx}{\sqrt{1 - \kappa^2 \sin^2 x}} \\ &\approx 2\sqrt{\frac{P}{Q}} \int_{\zeta}^{\frac{\pi}{2}} \left(1 + \frac{1}{2}\kappa^2 \sin^2 x\right) dx \\ &= 2\sqrt{\frac{P}{Q}} \int_{\zeta}^{\frac{\pi}{2}} \left(1 + \frac{1}{2}\kappa^2 - \frac{1}{4}\kappa^2 \cos 2x\right) dx \\ &\approx 2\left(1 - \frac{M}{P}\right) \int_{\frac{\pi}{4} - \frac{M}{2P}}^{\frac{\pi}{2}} \left(1 + 2\frac{M}{P} - \frac{M}{P} \cos 2x\right) dx \\ &= 2\left(1 - \frac{M}{P}\right) \left[x + \frac{M}{P}x - \frac{M}{2P} \sin 2x\right]_{\frac{\pi}{4} - \frac{M}{2P}}^{\frac{\pi}{2}} \\ &= \frac{\pi}{2} + \frac{2M}{P} \end{split}$$

2.2 $P \approx 3M(1+\epsilon)$

$$\begin{cases} Q \approx 3M + 5M\epsilon \\ \kappa \approx 1 - \frac{2}{3}\epsilon \\ \zeta \approx \sin^{-1}\sqrt{\frac{1}{3}} + \frac{\sqrt{3}}{9\cos\left(\sin^{-1}\sqrt{\frac{1}{3}}\right)}\epsilon \\ \sqrt{\frac{P}{Q}} \approx 1 - \frac{1}{3}\epsilon \\ \sqrt{1 - \kappa^2} \approx \sqrt{\frac{4}{3}\epsilon} \\ b \approx b_c \left(1 + \frac{3}{2}\epsilon^2\right) \end{cases}$$

$\kappa \approx 1$ での公式

$$K(\kappa) = \ln\frac{4}{\kappa'} + \left(\frac{1}{2}\right)^2 \left(\ln\frac{4}{\kappa'} - \frac{2}{1\cdot 2}\right) \kappa'^2 + \left(\frac{1\cdot 3}{2\cdot 4}\right)^2 \left(\ln\frac{4}{\kappa'} - \frac{2}{1\cdot 2} - \frac{2}{3\cdot 4}\right) \kappa'^4 + \dots$$

$$F(\zeta, \kappa) = \frac{2}{\pi} \mathbf{K'} \ln \tan\left(\frac{\zeta}{2} + \frac{\pi}{4}\right) - \frac{\tan\zeta}{\cos\zeta} \left(a'_0 - \frac{2}{3}a'_1 \tan^2\zeta + \dots\right)$$

$$\begin{cases} a'_0 = \frac{2}{\pi} \mathbf{K'} - 1\\ a'_n = a'_{n-1} - \left[\frac{(2n-1)!!}{2^n n!}\right]^2 \kappa'^{2n} \end{cases}$$

$$\mathbf{K'} = \frac{\pi}{2} \left(1 + \left(\frac{1}{2}\right)^2 \kappa'^2 + \dots\right)$$

$$\kappa' = \sqrt{1 - \kappa^2}$$

以上を考慮してbを計算する

$$K(\kappa) \approx \ln \frac{4}{\kappa'}$$

 $F(\zeta, \kappa) \approx \ln \tan \left(\frac{\zeta}{2} + \frac{\pi}{4}\right)$

$$\phi_{\infty} = 2\sqrt{\frac{P}{Q}} \left(K(\kappa) - F(\zeta, \kappa) \right)$$

$$\approx 2 \left(1 - \frac{\epsilon}{3} \right) \left(\ln \frac{4}{\kappa'} - \ln \tan \left(\frac{\zeta}{2} + \frac{\pi}{4} \right) \right)$$

$$= \left(1 - \frac{\epsilon}{3} \right) \ln \left(\frac{\frac{12}{\epsilon}}{\tan^2 \left(\frac{\sin^{-1} \sqrt{\frac{1}{3}}}{2} + \frac{\pi}{4} \right)} \right)$$

$$\approx \ln \left(\frac{12}{\tan^2 \left(\frac{\sin^{-1} \sqrt{\frac{1}{3}}}{2} + \frac{\pi}{4} \right) \epsilon} \right) = \ln \frac{\alpha}{\epsilon}$$

ここで、

$$\phi_{\infty} = \frac{1}{2}\pi + \frac{1}{2}\mu$$

より、

$$\frac{\alpha}{\epsilon} = \exp\left(\frac{\pi}{2} + \frac{\mu}{2}\right)$$
$$\epsilon = \frac{\alpha}{\exp\left(\frac{\pi}{2} + \frac{\mu}{2}\right)}$$

したがって

$$b \approx b_c \left(1 + \frac{3}{2} \epsilon^2 \right)$$

$$= b_c \left(1 + \frac{3}{2} \left(\frac{\alpha}{\exp\left(\frac{\pi}{2} + \frac{\mu}{2}\right)} \right)^2 \right)$$

$$= b_c \left(1 + \frac{3}{2} \alpha^2 e^{-\mu} e^{-\pi} \right)$$

$$\approx 5.19615M + 3.48228Me^{-\mu}$$

23/09/2024

3.1 3次式の解

 $b^2 = \frac{P^3}{P - 2M}$

この P を b について解きたい

$$\begin{cases} P = yM \\ b = xM \end{cases}$$

と置き、y を x について解く問題を考える。

$$0 = P^{3} - Pb^{2} + 2Mb^{2}$$

$$0 = y^{3}M^{3} - yx^{2}M^{3} + 2x^{2}M^{3}$$

$$0 = y^{3} - yx^{2} + 2x^{2}$$

$$y = u + v$$

とおくと

$$0 = (u+v)^3 - (u+v)x^2 + 2x^2$$
$$0 = (u^3 + v^3 + 2x^2) + (3uv - x^2)(u+v)$$
$$u+v \neq 0$$

と仮定すると

$$\begin{cases} u^3 + v^3 + 2x^2 = 0\\ 3uv - x^2 = 0 \end{cases}$$
 (3.1)

以上より、片方の符号を採用すると

$$\begin{cases} u^{3} = -x^{2} + x^{2} \sqrt{1 - \left(\frac{x}{3\sqrt{3}}\right)^{2}} \\ v^{3} = -x^{2} - x^{2} \sqrt{1 - \left(\frac{x}{3\sqrt{3}}\right)^{2}} \end{cases}$$
(3.2)

ここで (u,v) の 3 乗根の主値をそれぞれ (α,β) とおくと

$$\alpha = \left(-x^2 + x^2 \sqrt{1 - \left(\frac{x}{3\sqrt{3}}\right)^2}\right)^{\frac{1}{3}}$$

$$\beta = \left(-x^2 - x^2 \sqrt{1 - \left(\frac{x}{3\sqrt{3}}\right)^2}\right)^{\frac{1}{3}}$$

$$\omega = \exp\left(\frac{2}{3}\pi i\right)$$

(1) $D < 0 \text{ Tit } (x > 3\sqrt{3})$

$$(u,v) = \begin{cases} (\alpha,\beta) \\ (\omega\alpha,\omega^2\beta) \\ (\omega^2\alpha,\omega\beta) \end{cases}$$

(2) D = 0 では $(x = 3\sqrt{3})$

$$(u,v) = \begin{cases} (\omega\alpha, \omega\beta) \\ (\alpha, \omega^2\beta) \\ (\omega^2\alpha, \beta) \end{cases}$$

(3) D > 0 では $(x < 3\sqrt{3})$

$$(u,v) = \begin{cases} (\omega\alpha, \omega\beta) \\ (\alpha, \omega^2\beta) \\ (\omega^2\alpha, \beta) \end{cases}$$

07/01/2025

4.1 Buchdahl 時空における光の軌道

Buchdahl 時空の計量は以下のように与えられる。

$$g_{ij} = \operatorname{diag}\left(-\frac{(1-f(r))^2}{(1+f(r))^2}, (1+f(r))^4, r^2(1+f(r))^4, r^2(1+f(r))^4 \sin^2\theta\right)$$
$$f(r) = \frac{a}{2\sqrt{1+kr^2}}$$

測地線を考えるには、赤道面 $\theta = \frac{\pi}{2}$ に注目すれば

$$S = \int \mathcal{L}d\tau$$

$$= \int \left(-\frac{(1 - f(r))^2}{(1 + f(r))^2} \dot{t}^2 + (1 + f(r))^4 \dot{r}^2 + r^2 (1 + f(r))^4 \dot{\phi}^2 \right) d\tau$$

この変分を計算すれば良い。 \mathcal{L} は t,ϕ をあらわには含まないので、オイラーラグランジュ方程式より

$$\begin{split} 0 &= -\frac{1}{2} \left(\frac{d\mathcal{L}}{d\dot{t}} \right) = \frac{(1 - f(r))^2}{(1 + f(r))^2} \dot{t} \\ &\therefore E = \frac{(1 - f(r))^2}{(1 + f(r))^2} \dot{t} \\ 0 &= \frac{1}{2} \left(\frac{d\mathcal{L}}{d\dot{\phi}} \right) = r^2 (1 + f(r))^4 \dot{\phi} \\ &\therefore L = r^2 (1 + f(r))^4 \dot{\phi} \end{split}$$

また、null の条件 $0 = g_{ij}\dot{x}^i\dot{x}^j$ より

$$0 = -\frac{(1 - f(r))^2}{(1 + f(r))^2} \dot{t}^2 + (1 + f(r))^4 \dot{r}^2 + r^2 (1 + f(r))^4 \dot{\phi}^2$$
$$\therefore \left(\frac{E}{L}\right)^2 = \frac{(1 - f(r))^2}{r^4 (1 + f(r))^6} \left(\frac{dr}{d\phi}\right)^2 + \frac{(1 - f(r))^2}{r^2 (1 + f(r))^6}$$

ここで $u=\frac{1}{r}$ 、 $b=\frac{L}{E}$ とおくと

$$1 = r^4 \left(\frac{du}{dr}\right)^2$$

より

$$\left(\frac{1}{b}\right)^2 = \frac{(1 - f(1/u))^2}{(1 + f(1/u))^6} \left(\frac{du}{d\phi}\right)^2 + \frac{u^2(1 - f(1/u))^2}{(1 + f(1/u))^6}$$
$$\therefore \left(\frac{du}{d\phi}\right)^2 = G(u) := \left(\frac{1}{b}\right)^2 \frac{(1 + f(1/u))^6}{(1 - f(1/u))^2} - u^2$$

4.2 パラメータ a の条件

まず、a=0、k=0 は距離に依存しない時空となるので今回は考えないことする。

4.2.1 f(r) による制約

|f(r)|=1 ではクリストッフェルスカラーが発散する。これは時空に特異点が存在することを意味しており、そのような状況を考えるないことにすると、

(1) a > 0 and k > 0 では f = 1 を避けるために

- (2) a > 0 and k < 0 ここが良くわからない
- (3) a < 0 and k > 0 では f = -1 を避けるために

$$-2 < a < 0$$

(4) a < 0 and k < 0 ここが良くわからない

4.2.2 standard energy condition による制約

$$\rho(r) = \frac{24\pi k f(r)^5}{\pi a^4 (1 + f(r))^5}$$
$$p(r) = \frac{8k f(r)^6}{\pi a^4 (1 - f(r)^2)(1 + f(r))^4}$$

(1) The weak energy condition (WEC)

$$0 \le \rho(r)$$
$$0 \le \rho(r) + p(r)$$

(2) The strong energy condition (SEC)

$$0 \le \rho(r) + p(r)$$
$$0 \le \rho(r) + 3p(r)$$

(3) The null energy condition(NEC)

$$0 \le \rho(r) + p(r)$$

(4) The dominant energy condition (DEC)

$$0 \le \rho(r) - |p(r)|$$

条件を分けして解析すると

(1)
$$0 \le \rho(r)$$
 and $0 \le \rho(r) + p(r)$ より

$$\begin{split} 0 \leq &1 + \frac{p(r)}{\rho(r)} \\ \leq &1 + \frac{8kf(r)^6}{\pi a^4 (1 - f(r)^2)(1 + f(r))^4} \times \frac{\pi a^4 (1 - f(r)^2)(1 + f(r))^4}{8kf(r)^6} \\ \leq &1 + \frac{f(r)}{3(1 - f(r))} \end{split}$$

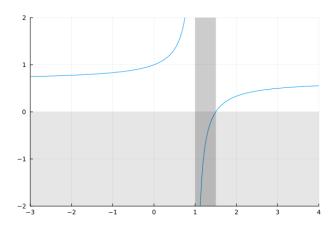


Figure 4.1:

(2)
$$0 \le \rho(r)$$
 and $0 \le \rho(r) + 3p(r)$ より

$$0 \le 1 + \frac{3p(r)}{\rho(r)}$$
$$\le 1 + \frac{f(r)}{1 - f(r)}$$

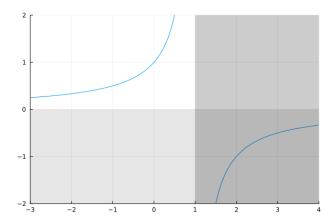


Figure 4.2:

$$\begin{aligned} -1 &\leq \frac{p(r)}{\rho(r)} \leq 1 \\ -1 &\leq \frac{f(r)}{3(1-f(r))} \leq 1 \end{aligned}$$

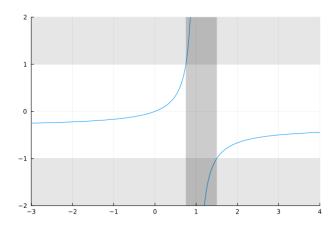


Figure 4.3:

以上をまとめると

$$f(r) \leq \frac{3}{4}$$

4.2.3 αの条件

上記2つの制約をまとめると

(1) a>0 and k>0 and $f(r)\leq \frac{3}{4}$ では

$$0 < a \leq \frac{3}{2}$$

- (2) a > 0 and k < 0 ここが良くわからない
- (3) a < 0 and k > 0 ここが良くわからない
- (4) a < 0 and k < 0 ここが良くわからない

08/01/2025

5.1 Buchdahl 時空の曲率

$$g_{ab} = \begin{pmatrix} -\frac{(1-f(r))^2}{(1+f(r))^2} \\ (1+f(r))^4 \\ r^2(1+f(r))^4 \end{pmatrix}$$

$$f(r) = \frac{a}{2\sqrt{1+kr^2}}$$

$$\frac{df}{dr} = -\frac{ar}{2(1+kr^2)^{\frac{3}{2}}} = -\frac{af(r)}{1+kr^2}$$

$$R^a_{bcd} = \frac{\partial \Gamma^a_{bd}}{\partial x^c} - \frac{\partial \Gamma^a_{bc}}{\partial x^d} + \Gamma^a_{ec}\Gamma^e_{bd} - \Gamma^a_{ed}\Gamma^a_{bc}$$

$$\frac{g_{tt}}{\partial r} = -\frac{af(r)}{1+kr^2} \cdot \frac{2(1-f(r))}{(1+f(r))^2} - \frac{af(r)}{1+kr^2} \cdot \frac{2(1-f(r))^2}{(1+f(r))^3}$$

$$\frac{g_{rr}}{\partial r} = -\frac{af(r)}{1+kr^2} \cdot 4(1+f(r))^3$$

$$\frac{g_{\theta\theta}}{\partial r} = 2r(1+f(r))^4 - \frac{af(r)}{1+kr^2} \cdot 4r^2(1+f(r))^3$$

$$\frac{g_{\phi\phi}}{\partial r} = 2r(1+f(r))^4 \sin^2\theta - \frac{af(r)}{1+kr^2} \cdot 4r^2(1+f(r))^3 \sin^2\theta$$

$$\frac{g_{\phi\phi}}{\partial \theta} = 2r^2(1+f(r))^4 \sin\theta$$

5.1.1 クリストッフェル記号の計算

$$\Gamma^{a}_{bc} = \frac{1}{2}g^{ad} \left(\frac{\partial g_{db}}{\partial x^{c}} + \frac{\partial g_{dc}}{\partial x^{b}} - \frac{\partial g_{bc}}{\partial x^{d}} \right)$$

クリストッフェル記号がゼロにならない添字の組み合わせ求める。

(1) $t = a = d \operatorname{CV}$

$$\Gamma^t_{\ tr} = \Gamma^t_{\ rt}$$

(2) $r = a = d \operatorname{CV}$

$$\Gamma^r_{rr}, \Gamma^r_{tt}, \Gamma^r_{\theta\theta}, \Gamma^r_{\phi\phi}$$

(3)
$$\theta = a = d \operatorname{CV}$$

$$\Gamma^{\theta}_{\ \theta r} = \Gamma^{\theta}_{\ r\theta}$$

$$\Gamma^{\theta}_{\ \phi\phi}$$

(4)
$$\phi = a = d \operatorname{CV}$$

$$\Gamma^{\phi}_{\phi r} = \Gamma^{\phi}_{r\phi}$$

$$\Gamma^{\phi}_{\phi\theta} = \Gamma^{\phi}_{\theta\phi}$$

以上の成分をそれぞれ計算すると

$$\begin{split} &\Gamma^t_{\ tr} = \frac{1}{2}(g_{tt})^{-1}\frac{\partial g_{tt}}{\partial r} \\ &\Gamma^r_{\ rr} = \frac{1}{2}(g_{rr})^{-1}\frac{\partial g_{rr}}{\partial r} \\ &\Gamma^r_{\ tt} = -\frac{1}{2}(g_{rr})^{-1}\frac{\partial g_{tt}}{\partial r} \\ &\Gamma^r_{\ \theta\theta} = -\frac{1}{2}(g_{rr})^{-1}\frac{\partial g_{\theta\theta}}{\partial r} \\ &\Gamma^r_{\ \phi\phi} = -\frac{1}{2}(g_{rr})^{-1}\frac{\partial g_{\phi\phi}}{\partial r} \\ &\Gamma^\theta_{\ \theta r} = \frac{1}{2}(g_{\theta\theta})^{-1}\frac{\partial g_{rr}}{\partial \theta} \\ &\Gamma^\theta_{\ \phi\phi} = -\frac{1}{2}(g_{\theta\theta})^{-1}\frac{\partial g_{\phi\phi}}{\partial \theta} \\ &\Gamma^\phi_{\ \phi r} = \frac{1}{2}(g_{\phi\phi})^{-1}\frac{\partial g_{\phi\phi}}{\partial r} \\ &\Gamma^\phi_{\ \phi\theta} = \frac{1}{2}(g_{\phi\phi})^{-1}\frac{\partial g_{\phi\phi}}{\partial \theta} \end{split}$$

$$\begin{pmatrix} a & b \\ c & d \end{pmatrix}$$

$$\bar{w}_j = () \int$$

$$\bar{w}_j = () \int$$

メモ用

1 = 0

 $\begin{cases} 1 = 0 \\ 1 = 0 \end{cases}$ (5.1)

(1)