

3. 赤道面上の軌道：粒子と光線 ※  $\epsilon_g \equiv -\frac{2E}{c^2} \equiv -\frac{2L}{c^2}$ ,  $h \equiv r^2\dot{\phi} > 0$ ,  $a_N \equiv \frac{h^2}{GM}$ ,  $u \equiv \frac{a_N}{r}$

$$\llcorner \text{軌道方程式} \gg \begin{cases} \cdot \frac{1}{2} \left( \frac{du}{d\phi} \right)^2 - \epsilon_g u + \frac{1}{2} u^2 - \left( \frac{GM}{hc} \right)^2 u^3 = \mathcal{E}_g & (1) \quad \cdot \mathcal{E}_g \equiv \frac{1}{2} (k^2 - \epsilon_g) \left( \frac{hc}{GM} \right)^2 \\ \cdot \frac{d^2 u}{d\phi^2} - \epsilon_g + u - 3 \left( \frac{GM}{hc} \right)^2 u^2 = 0 & (2) \quad \cdot \text{方程式 (1) の } \phi \text{ 微分} \end{cases}$$

(a) アフィン・パラメータ  $\lambda$  の選び方

※ アフィン・パラメータ  $\lambda$  には, その次元も含め, 0 を除く任意定数を掛ける自由度がある。

- ・ 時間的測地線 :  $d\tau \equiv \frac{\sqrt{-ds^2}}{c} > 0$  で定義される固有時  $\tau$  を  $\lambda$  とする。 ※  $2E = -c^2$  となり,  $\epsilon_g = 1$
- ・ 光線的測地線 :  $ds^2 = 0$  なので固有時  $\tau$  を  $\lambda$  とすることができない。関連して, 光線軌道では  $\epsilon_g = 0$  である。以下では  $r_0$  を正定数として,  $2\mathcal{E}_g = \left( \frac{a_N}{r_0} \right)^2$  となるように  $\lambda$  を選ぶ。このとき, 後述するように,  $r_0$  はニュートン極限での光線軌道の『近日点距離』である。

$$\cdot \epsilon_g \equiv -\frac{2E}{c^2} = \begin{cases} 1 & (\text{粒子}) \\ 0 & (\text{光線}) \end{cases} \text{ とする場合, } (\epsilon_g)^2 = \epsilon_g \text{ が成り立つ。}$$

(b) ニュートン極限 ( $c \rightarrow \infty$  極限)

※ ニュートン力学での軌道方程式は, 方程式 (1) と (2) で  $\alpha \equiv \left( \frac{GM}{hc} \right)^2 \rightarrow 0$  として得られる。

$$\therefore (2) \text{ で } u_N \equiv \lim_{\alpha \rightarrow 0} u, r_N \equiv \frac{a_N}{u_N} \text{ として, } \frac{d^2}{d\phi^2}(u_N - \epsilon_g) + (u_N - \epsilon_g) = 0 : \frac{d}{d\phi}\epsilon_g = \frac{d^2}{d\phi^2}\epsilon_g = 0 \text{ を用いた。}$$

- ・ これは  $(u_N - \epsilon_g)$  が  $\phi$  について周期  $2\pi$  で振動するときの微分方程式であり, 一般解は  $e_N \geq 0$  と  $\phi_0$  を積分定数として,  $u_N - \epsilon_g = e_N \sin(\phi + \phi_0)$  である。物理的に重要ではない  $\phi_0$  について, 粒子 ( $\epsilon_g = 1$ ) に対しては  $\phi_0 = \frac{\pi}{2}$ , 光線 ( $\epsilon_g = 0$ ) に対しては  $\phi_0 = 0$  とする。式 (1) の極限 ( $\alpha \rightarrow 0$ ) を取ることにより, 定数  $e_N$  と  $\mathcal{E}_g$  の間の関係式  $2\mathcal{E}_g = e_N^2 - \epsilon_g$  が得られる。

$$\begin{cases} \cdot \text{粒子 } (\epsilon_g = 1) : r_N = \frac{a_N}{1 + e_N \cos \phi} & \cdot \text{近日点 } (\phi = 0) \text{ は } \frac{a_N}{1 + e_N}, e_N = \sqrt{1 + 2\mathcal{E}_g} \text{ は離心率} \\ \cdot \text{光線 } (\epsilon_g = 0) : r_N = \frac{r_0}{\sin \phi} \text{ (直線 : } Y = r_0) & \cdot \text{近日点 } (\phi = \pi/2) \text{ は } r_0, e_N = \sqrt{2\mathcal{E}_g} = \frac{a_N}{r_0} \end{cases}$$

(c) 円軌道に対する相対論効果 ※ 以下では複号同順とする。

※ 円軌道 ( $r$  が一定値) は, 方程式 (1) の  $\frac{du}{d\phi}$  と方程式 (2) の  $\frac{d^2 u}{d\phi^2}$  を共に 0 として得られる。

$$\llcorner \text{円軌道の式} \gg \begin{cases} \cdot 2\alpha u^3 - u^2 + 2\epsilon_g u = -2\mathcal{E}_g & (1)' \\ \cdot 3\alpha u^2 - u + \epsilon_g = 0 & (2)' \end{cases} \quad \cdot \text{弱い重力場では } \alpha \equiv \left( \frac{GM}{hc} \right)^2 \ll 1$$

※ 方程式 (2)' が  $u$  を決定し, この  $u$  に対して方程式 (1)' が  $\mathcal{E}_g$  を決定する。

※  $u = \frac{h^2}{GM r}$  より, ブラックホールの外側にある円軌道 ( $r_g < r < \infty$ ) に対し,  $0 < u < \frac{1}{2\alpha}$  となる。

$$(c-1) \text{ 光線の円軌道 } \epsilon_g = 0 : 3\alpha u^2 - u = 0 \text{ より, } u = \frac{1}{3\alpha} \quad \therefore r = \frac{h^2}{GM u} = \frac{3\alpha h^2}{GM} = \frac{3GM}{c^2} = \frac{3}{2} r_g$$

光線の円軌道の半径は  $a_0 = \frac{3}{2} r_g$  で,  $h$  にはよらない。後述するように, この円軌道は不安定なため, 現実の光線はブラックホールに落ち込むか, さもなくば無限遠方へ飛び去る。

(c-2) 粒子の円軌道  $\epsilon_g = 1$  :  $3\alpha u^2 - u + 1 = 0$  より,  $u = \frac{1}{6\alpha} (1 \pm \sqrt{1 - 12\alpha}) = \frac{2}{1 \pm \sqrt{1 - 12\alpha}} \equiv u_{\pm}$

$\therefore$  粒子の円軌道は  $\alpha \equiv \left(\frac{GM}{hc}\right)^2 \leq \frac{1}{12}$  のときにのみ, 存在する。

・公転半径 :  $a_{\pm} \equiv \frac{a_N}{u_{\pm}} = \frac{a_N}{2} (1 \pm \sqrt{1 - 12\alpha})$  ※  $1 - 12\alpha \geq 0$  が必要

・公転半径を  $a_{\pm} = \frac{3r_g}{1 \pm \sqrt{1 - 12\alpha}}$  と表すこともできる。  $\therefore \frac{3}{2}r_g < a_- \leq 3r_g \leq a_+ < \infty$

粒子の円軌道が存在するための条件  $\alpha \leq \frac{1}{12}$  より, 保存量  $h$  に対する条件  $h \geq h_* \equiv \sqrt{12} \frac{GM}{c} = \sqrt{3} r_g c$  が得られる。つまり,  $h_*$  よりも遅い回転では遠心力と重力の釣り合いが保てず, 円軌道が不可能となる。なお,  $h = h_*$  のとき,  $a_- = a_+ = \frac{6GM}{c^2} = 3r_g$  である。

### (c-3) 円軌道の安定性

《 $r$  方向の運動》  $\frac{\dot{r}^2}{2} + V_g(r) = E_g$ ,  $V_g(r) = -\epsilon_g \frac{GM}{r} + \frac{h^2}{2r^2} - \frac{GMh^2}{r^3 c^2}$  (3)

・方程式 (3) は, ニュートン力学でのエネルギー保存則と同じ形をしている。すなわち,  $E_g$  が単位質量あたりの全エネルギー,  $\frac{\dot{r}^2}{2}$  が運動エネルギー,  $V_g(r)$  がポテンシャルエネルギーにそれぞれ対応する。したがって, 円軌道における  $r$  方向の運動は, 『ポテンシャル  $V_g(r)$  のグラフの平らな場所に静止』した状態と解釈される。

・円軌道の式 (ポテンシャル  $V_g(r)$  の極値点) :  $\frac{dV_g(r)}{dr} = \epsilon_g \frac{GM}{r^2} - \frac{h^2}{r^3} + \frac{3GMh^2}{r^4 c^2} = 0$

・粒子および光線の円軌道は,  $V_g(r)$  のグラフの形により次のように分類される。

$$\begin{cases} \cdot \text{下に凸} : \frac{d^2 V_g(r)}{dr^2} > 0 \implies \text{安定 (ポテンシャルの『谷』付近に留まり続ける。)} \\ \cdot \text{上に凸} : \frac{d^2 V_g(r)}{dr^2} < 0 \implies \text{不安定 (ポテンシャルの『山』から容易に転がり落ちる。)} \end{cases}$$

$$\frac{d^2 V_g(r)}{dr^2} = -\epsilon_g \frac{2GM}{r^3} + \frac{3h^2}{r^4} - \frac{12GMh^2}{r^5 c^2} = \epsilon_g \frac{2GM}{r^3} - \frac{h^2}{r^4} = \begin{cases} -\frac{h^2}{r^4} < 0 & : \text{光線 } (\epsilon_g = 0) \\ \frac{2GM}{r^4} \left(r - \frac{a_N}{2}\right) & : \text{粒子 } (\epsilon_g = 1) \end{cases}$$

ここで, 2つめの等号では,  $\frac{dV_g(r)}{dr} = 0$  から得られる等式  $\frac{12GMh^2}{r^5 c^2} = -\epsilon_g \frac{4GM}{r^3} + \frac{4h^2}{r^4}$  を用いた。

$$\cdot \text{粒子の円軌道} : \begin{cases} a_- < \frac{a_N}{2} \text{ より } a_- \text{ は不安定, } a_+ > \frac{a_N}{2} \text{ より } a_+ \text{ は安定} & : h > \sqrt{3} r_g c \\ a_- = a_+ = 3r_g \text{ Innermost Stable Circular Orbit (ISCO)} & : h = \sqrt{3} r_g c \\ \text{円軌道の消失} & : h < \sqrt{3} r_g c \end{cases}$$

・光線の円軌道 : 唯一の円軌道  $a_0 = \frac{3}{2}r_g$  は不安定。