

# 近日点移動

tomocci

平成 18 年 3 月 13 日

## 概要

Schwarzschild 計量における質点の運動を近似から求め、近日点移動を計算する。本稿も Landau[1] に基づく。

## 1 Schwarzschild 時空

一般相対論的な質量  $m$  の質点の運動を記述する作用は、計量を

$$ds^2 = g_{\mu\nu} dx^\mu dx^\nu \quad (1)$$

として

$$S = -m \int ds$$

で与えられる。変分

$$\begin{aligned} \delta S &= -m g_{\mu\nu} \frac{dx^\nu}{ds} \delta x^\mu \Big| - m \int \left\{ \frac{d}{ds} \left( -g_{\mu\nu} \frac{dx^\nu}{ds} \right) + \frac{1}{2} \partial_\mu g_{\nu\rho} \frac{dx^\nu}{ds} \frac{dx^\rho}{ds} \right\} \delta x^\mu ds \\ &= -m g_{\mu\nu} \frac{dx^\nu}{ds} \delta x^\mu \Big| + m \int g_{\mu\nu} \left( \frac{d^2 x^\nu}{ds^2} + \Gamma^\nu_{\rho\sigma} \frac{dx^\rho}{ds} \frac{dx^\sigma}{ds} \right) \delta x^\mu ds \end{aligned}$$

によって測地線の方程式が得られるが、ここでは運動量

$$p_\mu = -m g_{\mu\nu} \frac{dx^\nu}{ds} = (-E, \mathbf{p})$$

に着目しよう。運動量は (1) から

$$m^2 = g^{\mu\nu} p_\mu p_\nu \quad (2)$$

を満たす。

(1) の具体的な形として、Schwarzschild 時空

$$ds^2 = f dt^2 - f^{-1} dr^2 - r^2 (d\theta^2 + \sin^2 \theta d\phi^2) \quad (3)$$

を考える。ここで

$$f(r) = 1 - \frac{r_g}{r}, \quad r_g = 2GM$$

である。正準運動量はそれぞれ

$$E = mf \frac{dt}{ds}, \quad p_r = mf^{-1} \frac{dr}{ds}$$

$$p_\theta = mr^2 \frac{d\theta}{ds}, \quad p_\phi = mr^2 \sin^2 \theta \frac{d\phi}{ds}$$

なので (2) は

$$m^2 = f^{-1} E^2 - f p_r^2 - \frac{1}{r^2} \left( p_\theta^2 + \frac{p_\phi^2}{\sin^2 \theta} \right) \quad (4)$$

となるが、これは Hamiltonian  $\mathcal{H}$  が

$$\mathcal{H} = \sqrt{f m^2 + f^2 p_r^2 + \frac{f}{r^2} \left( p_\theta^2 + \frac{p_\phi^2}{\sin^2 \theta} \right)}$$

であることに対応している。ある正準変数の組  $\{q_k, p_k\}$  が、Hamiltonian の中に陰関数  $F(q, p)$  としてのみ含まれているとき、その陰関数は保存される:

$$\begin{aligned} \frac{d}{ds} F(q, p) &= \sum_k \left( \frac{\partial F}{\partial q_k} \frac{\partial \mathcal{H}}{\partial p_k} - \frac{\partial F}{\partial p_k} \frac{\partial \mathcal{H}}{\partial q_k} \right) \\ &= \sum_k \left( \frac{\partial F}{\partial q_k} \frac{\partial F}{\partial p_k} - \frac{\partial F}{\partial p_k} \frac{\partial F}{\partial q_k} \right) \frac{d\mathcal{H}}{dF} \end{aligned}$$

よって

$$l^2 = p_\theta^2 + \frac{p_\phi^2}{\sin^2 \theta}$$

と置けば、 $l$  は保存量となる。こうして (4) は、更に動径方向の運動量を速度で書き表して整理すれば

$$\frac{1}{2} m \left( \frac{dr}{ds} \right)^2 - \frac{GMm}{r} + \frac{l^2}{2mr^2} - \frac{GMl^2}{mr^3} = \frac{E^2 - m^2}{2m}$$

のように、あたかも Newton 的なエネルギーの表式となる。従って “有効ポテンシャル”

$$V_{\text{eff}}(r) = -\frac{GMm}{r} + \frac{l^2}{2mr^2} - \frac{GMl^2}{mr^3}$$

から、安定点などの議論が出来ることとなる。(しかし  $r$  は飽くまでもパラメーターであることに注意しなければならない。)

## 2 近似

近似操作をしよう. 再び (4) に立ち戻る. Newton 的なエネルギーの表式に似せて書くと

$$\frac{p_r^2}{2m} + \left(1 - \frac{r_g}{r}\right)^{-1} \frac{m}{2} + \left(1 - \frac{r_g}{r}\right)^{-1} \frac{l^2}{2mr^2} - \left(1 - \frac{r_g}{r}\right)^{-2} \frac{E^2}{2m} = 0$$

となるが, このまま展開すると角運動量の部分から  $r_g/r$  の 1 次の次数で  $1/r^3$  の項が出てきてしまう. そこでその項が 2 次に抑えられるように

$$\left(1 - \frac{r_g}{r}\right)^{-1} \frac{1}{r^2} = \frac{1}{\rho^2}$$

と座標変換しよう. すると

$$\left(1 - \frac{r_g}{r}\right)^{-1} \simeq 1 + \frac{r_g}{\rho} + \frac{r_g^2}{2\rho^2}, \quad \left(1 - \frac{r_g}{r}\right)^{-2} \simeq 1 + \frac{2r_g}{\rho} + \frac{2r_g^2}{\rho^2}$$

より

$$\frac{p_r^2}{2m} - \frac{r_g}{2m\rho}(2E^2 - m^2) + \frac{1}{2m\rho^2} \left( l^2 - 2r_g^2 E^2 + \frac{r_g^2 m^2}{2} \right) + \mathcal{O}\left(\frac{r_g^3}{\rho^3}\right) = \frac{E^2 - m^2}{2m}$$

さらに Newton 的なエネルギー  $E_N = E - m$  を用いて  $E_N/m \simeq 0$  とすれば, 最終的に

$$\frac{p_\rho^2}{2m} - \frac{r_g m}{2\rho} + \frac{1}{2m\rho^2} \left( l^2 - \frac{3r_g^2 m^2}{2} \right) = E_N \quad (5)$$

を得る. ここで  $p_\rho(\rho) = p_r(r(\rho))$  と置いたが, 両者は 2 次の次数で

$$\int d\rho p_\rho(\rho) = \int dr p_r(r) \simeq \int d\rho p_r(r(\rho))$$

のように一致するからである. こうして我々は, Newton 重力ポテンシャルが

$$-m \left( \frac{GM}{\rho} + \frac{3(GM)^2}{\rho^2} \right)$$

と修正されることを知る. これ以上の次数は静的な場以外の効果も無視できなくなる.

(5) の補正項の部分で

$$\Delta = \frac{3r_g^2 m^2}{2l^2}$$

と置いて, 以下議論しよう.

## 2.1 Newton 重力

まず  $\Delta = 0$  のときの解を求めてみよう.

$$\begin{aligned} p_\rho(\Delta = 0)^2 &= 2mE_N + \frac{r_g}{\rho} - \frac{l^2}{\rho^2} \\ &= l^2 \left( \frac{e^2}{\rho_0^2} - \left( \frac{1}{\rho} - \frac{1}{\rho_0} \right)^2 \right) \end{aligned}$$

ここで

$$\frac{1}{\rho_0} = \frac{r_g m^2}{2l^2}, \quad \frac{e^2}{\rho_0^2} = \frac{1}{\rho_0^2} + \frac{2mE_N}{l^2}$$

と置いた. 近日点  $\rho_-$  と遠日点  $\rho_+$  は

$$\rho_\pm = \frac{\rho_0}{1 \mp e}$$

作用は変数分離できて

$$S = -E_N t + l\varphi \pm \int d\rho p_\rho$$

$\varphi$  は角運動量に対する回転角である. 回転角と半径の関係は

$$\text{const.} = \frac{\partial S}{\partial l} = \varphi \pm \frac{\partial}{\partial l} \int d\rho p_\rho$$

から求めることが出来る. よって

$$\int d\varphi = \pm \int \frac{d\left(\frac{1}{\rho} - \frac{1}{\rho_0}\right)}{\sqrt{\frac{e^2}{\rho_0^2} - \left(\frac{1}{\rho} - \frac{1}{\rho_0}\right)^2}}$$

これは変数変換  $1/\rho - 1/\rho_0 = (e/\rho_0) \cos \theta$  をすれば容易に積分でき,

$$\frac{e}{\rho_0} \cos \varphi = \frac{1}{\rho} - \frac{1}{\rho_0}$$

を得る. これより軌道は楕円を描くことが分かる. 従って長半径  $a$  は

$$a = \frac{\rho_+ + \rho_-}{2} = \frac{\rho_0}{1 - e^2}$$

と表される.

## 2.2 Newton 重力からのずれ

次に,  $\Delta$  を考慮して計算してみよう. 先程と同じ要領で書けば

$$\int d\varphi = \mp \frac{1}{\sqrt{1-\Delta}} \int d\rho \frac{\frac{1}{\rho^2}}{\sqrt{\frac{e'^2}{\rho_0'^2} - \left(\frac{1}{\rho} - \frac{1}{\rho_0'}\right)^2}}$$

のようになり, 本質的には因子  $(1-\Delta)^{-1/2}$  だけの違いとなる. プライムの付いた量は

$$\frac{1}{\rho_0'} = \frac{r_g m^2}{2l^2(1-\Delta)}, \quad \frac{e'^2}{\rho_0'^2} = \frac{1}{\rho_0'^2(1-\Delta)^2} + \frac{2mE_N}{l^2(1-\Delta)}$$

である. 解は第 0 近似と同様厳密に解け,

$$\frac{e'}{\rho_0'} \cos\left(\sqrt{1-\Delta}\varphi\right) = \frac{1}{\rho} - \frac{1}{\rho_0'}$$

となる. よって近日点から次の近日点までの回転角

$$\begin{aligned}\varphi &= 2\pi(1-\Delta)^{-1/2} \\ &\simeq 2\pi + \frac{6\pi G^2 M^2 m^2}{l^2} \\ &\simeq 2\pi + \frac{6\pi GM}{a(1-e^2)}\end{aligned}$$

を得る.

## 参考文献

- [1] L. D. Landau and E. M. Lifshitz. 場の古典論. 理論物理学教程. 東京図書, 6 edition, 1994.