

球対称ブラックホールの像

Jean-Pierre Luminet

0.1 image of bare black hole

シュバルツシルト時空

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

この時空を動く光子の軌道を考える。

0.1.1 光の測地線方程式

時空上での光の軌道を表現する式である「光の測地線方程式」を、粒子の場を表す方程式である「クラインゴールドン方程式」から導出する。

クラインゴールドン方程式

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

質量のない粒子である光では、項がひとつ減って

$$\begin{aligned} 0 &= \left(\frac{1}{c^2} \frac{\partial^2}{\partial t^2} - \nabla^2 \right) \phi(\mathbf{x}, t) \\ &= \square \phi(\mathbf{x}, t) \end{aligned}$$

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、

$$\phi = C e^{i \frac{s}{\epsilon}}$$

と書くと

$$\begin{aligned} \nabla_j \phi &= \nabla \left(C e^{i \frac{s}{\epsilon}} \right) \\ &= (\nabla_j C) e^{i \frac{s}{\epsilon}} + \frac{iC}{\epsilon} e^{i \frac{s}{\epsilon}} (\nabla_j S) \\ \nabla_i \nabla_j \phi &= \nabla_i \left((\nabla_j C) e^{i \frac{s}{\epsilon}} + \frac{iC}{\epsilon} e^{i \frac{s}{\epsilon}} (\nabla_j S) \right) \\ &= (\nabla_i \nabla_j C) e^{i \frac{s}{\epsilon}} + (\nabla_i S) (\nabla_j C) \frac{2i}{\epsilon} e^{i \frac{s}{\epsilon}} + (\nabla_i \nabla_j S) \frac{iC}{\epsilon} e^{i \frac{s}{\epsilon}} - (\nabla_i S) (\nabla_j S) \frac{1}{\epsilon^2} e^{i \frac{2s}{\epsilon}} \\ g^{ij} \nabla_i \nabla_j \phi &= g^{ij} (\nabla_i \nabla_j C) e^{i \frac{s}{\epsilon}} + g^{ij} (\nabla_i S) (\nabla_j C) \frac{2i}{\epsilon} e^{i \frac{s}{\epsilon}} + g^{ij} (\nabla_i \nabla_j S) \frac{iC}{\epsilon} e^{i \frac{s}{\epsilon}} - g^{ij} (\nabla_i S) (\nabla_j S) \frac{1}{\epsilon^2} e^{i \frac{2s}{\epsilon}} \\ &= (\square C) e^{i \frac{s}{\epsilon}} + (\nabla_i S) (\nabla^i C) \frac{2i}{\epsilon} e^{i \frac{s}{\epsilon}} + (\square S) \frac{iC}{\epsilon} e^{i \frac{s}{\epsilon}} - (\nabla_i S) (\nabla^i S) \frac{1}{\epsilon^2} e^{i \frac{2s}{\epsilon}} \\ &\begin{cases} O(\epsilon^{-2}) : (\nabla_i S) (\nabla^i S) = 0 \\ O(\epsilon^{-1}) : 2(\nabla_i S) (\nabla^i C) + C(\square S) = 0 \\ O(0) : \square C = 0 \end{cases} \end{aligned} \tag{1}$$

ここで、

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

は光の測地線方程式を表している。

$$\nabla_i S = k_i$$

とおけば

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

光の測地線方程式

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

////////////////////////////////////

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

メモ用

$$1 = 1$$

$$\begin{cases} 1 = 0 \\ 1 = 0 \end{cases} \quad (2)$$

(1)