

# 1 Équation des géodésiques

Soit le lagrangiens suivant :

$$\mathcal{L}(x^\alpha, \dot{x}^\alpha) = [g_{\mu\nu}(x)\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{\frac{1}{2}} \quad (1)$$

avec  $\dot{x}^\alpha = \frac{dx^\alpha}{ds}$

Ainsi on n'a :

$$\frac{\partial \mathcal{L}}{\partial x^\alpha} = \frac{1}{2}[g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} \frac{\partial}{\partial x^\alpha}(g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu)$$

car  $\dot{x}^\mu$  et  $\dot{x}^\nu$

sont constant

$$\begin{aligned} \text{face à } x^\alpha \rightarrow &= \frac{1}{2}[g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} \frac{\partial g_{\mu\nu}}{\partial x^\alpha} \dot{x}^\mu\dot{x}^\nu \\ &= \frac{1}{2}[g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} g_{\mu\nu,\alpha} \dot{x}^\mu\dot{x}^\nu \end{aligned} \quad (2)$$

où on note :  $g_{\mu\nu,\alpha} = \frac{\partial g_{\mu\nu}}{\partial x^\alpha}$

Et

$$\begin{aligned} \frac{\partial \mathcal{L}}{\partial \dot{x}^\alpha} &= \frac{1}{2}[g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} \frac{\partial}{\partial \dot{x}^\alpha}(g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu) = \frac{1}{2}[g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} g_{\mu\nu} \frac{\partial}{\partial \dot{x}^\alpha}(\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu) \\ &= \frac{1}{2}[g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} g_{\mu\nu} \left( \underbrace{\dot{x}^\nu \frac{\partial}{\partial \dot{x}^\alpha}(\dot{x}^\mu)}_{=\delta_\alpha^\mu} + \underbrace{\dot{x}^\mu \frac{\partial}{\partial \dot{x}^\alpha}(\dot{x}^\nu)}_{=\delta_\alpha^\nu} \right) \\ &= \frac{1}{2}[g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} g_{\mu\nu} \left( \dot{x}^\nu \delta_\alpha^\mu + \underbrace{\dot{x}^\mu \delta_\alpha^\nu}_{=\dot{x}^\nu \delta_\alpha^\mu \text{ car } \mu \text{ et } \nu \text{ sont muets}} \right) \\ &= \cancel{\frac{1}{2}}[g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} g_{\mu\nu} \cdot \cancel{2} \dot{x}^\nu \delta_\alpha^\mu \\ &= [g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} g_{\alpha\nu} \dot{x}^\nu \end{aligned} \quad (3)$$

Ainsi par les équations d'Euler-La Grange, on obtient l'équation suivante :

$$\frac{d}{ds} \left( [g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} g_{\alpha\nu} \dot{x}^\nu \right) = \frac{1}{2}[g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} g_{\mu\nu,\alpha} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu \quad (4)$$

En posant :

$$\begin{aligned} d\lambda &= [g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{\frac{1}{2}} ds \\ \text{Donc } \frac{d}{d\lambda} &= [g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} \frac{d}{ds} \end{aligned} \quad (5)$$

Ainsi, en réécrivant l'équation précédente :

$$\frac{d}{ds} \left( [g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} g_{\alpha\nu} \frac{d}{ds} x^\nu \right) = \frac{1}{2}[g_{\mu\nu}\dot{x}^\mu\dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} g_{\mu\nu,\alpha} \frac{d}{ds} x^\mu \frac{d}{ds} x^\nu \quad (6)$$

$$\begin{aligned}
\text{donc } [g_{\mu\nu} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu]^{\frac{1}{2}} \frac{d}{d\lambda} \left( \underbrace{[g_{\mu\nu} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu]}_{-\frac{1}{2}} g_{\alpha\nu} \underbrace{[g_{\mu\nu} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu]}_{\frac{1}{2}} \frac{d}{d\lambda} x^\nu \right) &= \frac{1}{2} [g_{\mu\nu} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu]^{-\frac{1}{2}} [g_{\mu\nu} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu] g_{\mu\nu,\alpha} \frac{d}{d\lambda} x^\mu \frac{d}{d\lambda} x^\nu \\
\text{donc } \underbrace{[g_{\mu\nu} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu]}_{\frac{1}{2}} \frac{d}{d\lambda} \left( g_{\alpha\nu} \frac{d}{d\lambda} x^\nu \right) &= \frac{1}{2} \underbrace{[g_{\mu\nu} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu]}_{\frac{1}{2}} g_{\mu\nu,\alpha} \frac{d}{d\lambda} x^\mu \frac{d}{d\lambda} x^\nu \quad (6) \\
\text{donc } \frac{d}{d\lambda} \left( g_{\alpha\nu} \frac{d}{d\lambda} x^\nu \right) &= \frac{1}{2} g_{\mu\nu,\alpha} \frac{d}{d\lambda} x^\mu \frac{d}{d\lambda} x^\nu
\end{aligned}$$

Si on écrit l'action par rapport à  $s$ , on a :

$$S_1 = \int \left[ g_{\mu\nu} \frac{d}{ds} x^\mu \frac{d}{ds} x^\nu \right]^{\frac{1}{2}} ds \quad (7)$$

Alors en opérant le changement de variable  $S_1$  devient :

$$\begin{aligned}
S_1 &= \int \underbrace{[g_{\mu\nu} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu]}_{\frac{1}{2}} \left[ g_{\mu\nu} \frac{d}{d\lambda} x^\mu \frac{d}{d\lambda} x^\nu \right]^{\frac{1}{2}} \underbrace{[g_{\mu\nu} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu]}_{-\frac{1}{2}} d\lambda \\
&= \int \left[ g_{\mu\nu} \frac{d}{d\lambda} x^\mu \frac{d}{d\lambda} x^\nu \right]^{\frac{1}{2}} d\lambda
\end{aligned} \quad (8)$$

Donc comme  $S_1$  est invariante par la transformation  $s \rightarrow \lambda$  et que celle-ci est un diféomorphisme, on a alors :

$$\frac{d}{ds} (g_{\alpha\nu} \dot{x}^\nu) = \frac{1}{2} g_{\mu\nu,\alpha} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu \quad (9)$$

Donc en calculant le terme de gauche :

$$\begin{aligned}
\frac{d}{ds} (g_{\alpha\nu} \dot{x}^\nu) &= \dot{x}^\nu \frac{d}{ds} g_{\alpha\nu} + g_{\alpha\nu} \ddot{x}^\nu \\
&= g_{\alpha\nu} \ddot{x}^\nu + \dot{x}^\nu \underbrace{\frac{\partial g_{\alpha\nu}}{\partial \mu}}_{=g_{\alpha\nu,\mu}} \underbrace{\frac{dx^\mu}{ds}}_{=\dot{x}^\mu} \\
&= g_{\alpha\nu} \ddot{x}^\nu + g_{\alpha\nu,\mu} \dot{x}^\nu \dot{x}^\mu
\end{aligned} \quad (10)$$

Ainsi :

$$\begin{aligned}
\underbrace{g^{\alpha\beta} g_{\alpha\nu}}_{=\delta_\nu^\beta} \ddot{x}^\nu &= \frac{1}{2} g_{\mu\nu,\alpha} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu - g_{\alpha\nu,\mu} \dot{x}^\nu \dot{x}^\mu \\
\text{Donc } \ddot{x}^\beta &= \frac{1}{2} g^{\alpha\beta} (g_{\mu\nu,\alpha} - 2g_{\alpha\nu,\mu}) \dot{x}^\nu \dot{x}^\mu \\
\text{Donc } \ddot{x}^\beta &= \frac{1}{2} g^{\alpha\beta} (g_{\mu\nu,\alpha} - g_{\alpha\nu,\mu} - g_{\alpha\mu,\nu}) \dot{x}^\nu \dot{x}^\mu
\end{aligned} \quad (11)$$

En introduisant les symboles de Christoffel  $\Gamma_{\mu\nu}^\beta = \frac{1}{2} g^{\beta\alpha} (g_{\mu\alpha,\nu} + g_{\nu\alpha,\mu} - g_{\mu\nu,\alpha})$  on a :

$$\begin{aligned}
\ddot{x}^\beta &= -\Gamma_{\mu\nu}^\beta \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu \\
\text{Soit } \ddot{x}^\beta + \Gamma_{\mu\nu}^\beta \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu &= 0
\end{aligned} \quad (12)$$

## 2 Commuteur des Co-dérivés covariante

On définit les dérivés covariantes par :

$$\nabla_\mu v^\nu = \partial_\mu v^\nu + \Gamma_{\mu\rho}^\nu v^\rho \quad (13)$$

Ainsi, soit  $v^\rho$  un vecteur :

$$\begin{aligned} [\nabla_\mu; \nabla_\nu] v^\rho &= \nabla_\mu (\nabla_\nu v^\rho) - \nabla_\nu (\nabla_\mu v^\rho) \\ &= \nabla_\mu (\partial_\nu v^\rho + \Gamma_{\nu\alpha}^\rho v^\alpha) - \nabla_\nu (\partial_\mu v^\rho + \Gamma_{\mu\alpha}^\rho v^\alpha) \\ &= \partial_\mu (\partial_\nu v^\rho + \Gamma_{\nu\alpha}^\rho v^\alpha) + \Gamma_{\mu\beta}^\rho (\partial_\nu v^\beta + \Gamma_{\nu\alpha}^\beta v^\alpha) - \partial_\nu (\partial_\mu v^\rho + \Gamma_{\mu\alpha}^\rho v^\alpha) - \Gamma_{\nu\beta}^\rho (\partial_\mu v^\beta + \Gamma_{\mu\alpha}^\beta v^\alpha) \\ &= \cancel{\partial_{\nu\mu} v^\rho} + \partial_\mu \Gamma_{\nu\alpha}^\rho v^\alpha + \Gamma_{\mu\beta}^\rho \partial_\nu v^\beta + \Gamma_{\mu\beta}^\rho \Gamma_{\nu\alpha}^\beta v^\alpha - \cancel{\partial_{\mu\nu} v^\rho} - \partial_\nu \Gamma_{\mu\alpha}^\rho v^\alpha - \Gamma_{\nu\beta}^\rho \partial_\mu v^\beta - \Gamma_{\nu\beta}^\rho \Gamma_{\mu\alpha}^\beta v^\alpha \\ &= (\Gamma_{\mu\beta}^\rho \Gamma_{\nu\alpha}^\beta - \Gamma_{\nu\beta}^\rho \Gamma_{\mu\alpha}^\beta + \partial_\mu \Gamma_{\nu\alpha}^\rho - \partial_\nu \Gamma_{\mu\alpha}^\rho) v^\alpha + \underbrace{\Gamma_{\mu\beta}^\rho \partial_\nu v^\beta - \Gamma_{\nu\beta}^\rho \partial_\mu v^\beta}_{=0} \end{aligned} \quad (14)$$

Ainsi, on reconnaît le tenseur de Riemann définis par :  $R_{\mu\nu\kappa}^\sigma = \partial_\nu \Gamma_{\mu\kappa}^\sigma - \partial_\kappa \Gamma_{\mu\nu}^\sigma + \Gamma_{\nu\lambda}^\sigma \Gamma_{\mu\kappa}^\lambda - \Gamma_{\kappa\lambda}^\sigma \Gamma_{\mu\nu}^\lambda$

Donc on obtient la relation suivante :

$$[\nabla_\mu; \nabla_\nu] v^\rho = R_{\alpha\mu\nu}^\rho v^\alpha \quad (15)$$

## 3 Dérivé covariante

On se place dans un système de coordonnée  $\xi^\alpha$ , et on s'intéresse à un changement de coordonné vers  $x^\alpha$

Tout d'abord :

$$\begin{aligned} 0 &= \frac{d^2 \xi^\alpha}{d\tau^2} = \frac{d}{d\tau} \left( \frac{d\xi^\alpha}{d\tau} \right) \\ &= \frac{d}{d\tau} \left( \frac{\partial \xi^\alpha}{\partial x^\mu} \frac{dx^\mu}{d\tau} \right) \\ &= \frac{\partial \xi^\alpha}{\partial x^\rho} \frac{d^2 x^\rho}{d\tau^2} + \frac{dx^\mu}{d\tau} \frac{d}{d\tau} \frac{\partial \xi^\alpha}{\partial x^\mu} \end{aligned} \quad (16)$$

Ainsi comme  $\frac{\partial \xi^\alpha}{\partial x^\mu} \times \frac{\partial x^\mu}{\partial \xi^\beta} = \delta_\beta^\alpha$ , en multipliant des deux cotés :

$$\begin{aligned} 0 &= \frac{d^2 x^\rho}{d\tau^2} + \frac{\partial x^\rho}{\partial \xi^\alpha} \frac{d}{d\tau} \frac{\partial \xi^\alpha}{\partial x^\mu} \frac{dx^\mu}{d\tau} \\ &= \frac{d^2 x^\rho}{d\tau^2} + \frac{\partial x^\rho}{\partial \xi^\alpha} \frac{\partial^2 \xi^\alpha}{\partial x^\mu \partial x^\nu} \frac{dx^\mu}{d\tau} \frac{dx^\nu}{d\tau} \end{aligned} \quad (17)$$

En posant :  $\{_\mu^\lambda \nu\} = \frac{\partial x^\lambda}{\partial \xi^\beta} \frac{\partial^2 \xi^\beta}{\partial x^\mu \partial x^\nu}$ , on obtient finalement :

$$0 = \frac{d^2 x^\rho}{d\tau^2} + \{_\mu^\rho \nu\} \frac{dx^\mu}{d\tau} \frac{dx^\nu}{d\tau} \quad (18)$$

En réécrivant le produit scalaire dans les coordonnées  $x^\alpha$  à :

$$\eta_{\mu\nu} d\xi^\mu d\xi^\nu = \underbrace{\eta_{\mu\nu} \frac{\partial \xi^\mu}{\partial x^\alpha} \frac{\partial \xi^\nu}{\partial x^\beta}}_{=g_{\alpha\beta}} dx^\alpha dx^\beta \quad (19)$$

Donc:

$$g_{\alpha\beta} = \eta_{\mu\nu} \frac{\partial \xi^\mu}{\partial x^\alpha} \frac{\partial \xi^\nu}{\partial x^\beta} \quad (20)$$

alors en dérivant:

$$\begin{aligned} g_{\alpha\beta,\lambda} &= \partial_\lambda g_{\alpha\beta} = \eta_{\mu\nu} \frac{\partial}{\partial x^\lambda} \left( \frac{\partial \xi^\mu}{\partial x^\alpha} \frac{\partial \xi^\nu}{\partial x^\beta} \right) \\ &= \underbrace{\eta_{\mu\nu} \frac{\partial \xi^\mu}{\partial x^\alpha}}_{=g_{\alpha\mu} \frac{\partial x^\mu}{\partial \xi^\nu}} \frac{\partial^2 \xi^\nu}{\partial x^\beta \partial x^\lambda} + \underbrace{\eta_{\mu\nu} \frac{\partial \xi^\nu}{\partial x^\beta}}_{=g_{\beta\nu} \frac{\partial x^\nu}{\partial \xi^\mu}} \frac{\partial^2 \xi^\mu}{\partial x^\alpha \partial x^\lambda} \\ &= g_{\alpha\mu} \underbrace{\frac{\partial x^\mu}{\partial \xi^\nu} \frac{\partial^2 \xi^\nu}{\partial x^\beta \partial x^\lambda}}_{=\{\beta^\mu_\lambda\}} + g_{\beta\nu} \underbrace{\frac{\partial x^\nu}{\partial \xi^\mu} \frac{\partial^2 \xi^\mu}{\partial x^\alpha \partial x^\lambda}}_{=\{\alpha^\nu_\lambda\}} \\ &= \{\beta^\mu_\lambda\} g_{\mu\beta} + \{\alpha^\nu_\lambda\} g_{\nu\beta} \end{aligned} \quad (21)$$

Donc en sommant pour difféante dérivé:

$$\begin{aligned} g_{\alpha\beta,\lambda} + g_{\lambda\beta,\alpha} - g_{\alpha\lambda,\beta} &= \{\alpha^\mu_\lambda\} g_{\mu\beta} + \cancel{\{\beta^\nu_\lambda\} g_{\nu\alpha}} \\ &\quad + \cancel{\{\beta^\mu_\alpha\} g_{\mu\lambda}} + \{\lambda^\nu_\alpha\} g_{\nu\beta} \\ &\quad - \cancel{\{\alpha^\mu_\beta\} g_{\mu\lambda}} - \cancel{\{\lambda^\nu_\beta\} g_{\nu\alpha}} \\ &= \{\alpha^\mu_\lambda\} g_{\mu\beta} + \{\lambda^\nu_\alpha\} g_{\nu\beta} = 2\{\alpha^\mu_\lambda\} g_{\mu\beta} \end{aligned} \quad (22)$$

Ainsi:

$$\begin{aligned} \Gamma_{\alpha\lambda}^\gamma &= \frac{1}{2} g^{\gamma\beta} (g_{\alpha\beta,\lambda} + g_{\lambda\beta,\alpha} - g_{\alpha\lambda,\beta}) = \frac{1}{2} g^{\gamma\beta} \times 2\{\alpha^\mu_\lambda\} g_{\mu\beta} \\ &= \{\alpha^\mu_\lambda\} \delta_\mu^\gamma = \{\alpha^\gamma_\lambda\} \end{aligned} \quad (23)$$

On trouve que:  $\Gamma_{\alpha\beta}^\mu = \{\alpha^\mu_\beta\}$ , et pas concéquant:  $\Gamma_{\alpha\beta}^\mu = \frac{\partial x^\mu}{\partial \xi^\nu} \frac{\partial^2 \xi^\nu}{\partial x^\alpha \partial x^\beta}$

### 3.0.-a Transformation de $\Gamma_{\mu\nu}^\lambda$

$$\begin{aligned} \Gamma_{\mu\nu}^\lambda' &= \{\mu^\lambda_\nu\}' = \frac{\partial x'^\lambda}{\partial \xi^\beta} \frac{\partial^2 \xi^\beta}{\partial x'^\mu \partial x'^\nu} \\ &= \frac{\partial x^k}{\partial \xi^\beta} \frac{\partial x'^\lambda}{\partial x^k} \frac{\partial^2 \xi^\beta}{\partial x^\gamma \partial x^\alpha} \frac{\partial x^\gamma}{\partial x'^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial x'^\nu} \\ &= \frac{\partial x'^\lambda}{\partial x^k} \frac{\partial x^\gamma}{\partial x'^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial x'^\nu} \underbrace{\frac{\partial x^k}{\partial \xi^\beta} \frac{\partial^2 \xi^\beta}{\partial x^\gamma \partial x^\alpha}}_{=\{\gamma^k_\alpha\}} \\ &= \frac{\partial x'^\lambda}{\partial x^k} \frac{\partial x^\gamma}{\partial x'^\mu} \frac{\partial x^\alpha}{\partial x'^\nu} \{\gamma^k_\alpha\} \end{aligned} \quad (24)$$

## A.F.L.

### 4 Solution de Schwarzschild

#### 4.1 Équation sur $R_{\mu\nu}$

On se place dans un espace de dimension  $n$

D'après l'équation de Einstein :

$$R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}R = \kappa T_{\mu\nu} \quad (25)$$

On recherche une solution pour un espace vide, statique et à symétrie sphérique donc  $T_{\mu\nu} = 0$ , ainsi l'équation devient :

$$\begin{aligned} R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}R &= 0 \\ \text{donc } g^{\mu\nu} \left( R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu}R \right) &= 0 \\ \text{donc } \underbrace{g^{\mu\nu}R_{\mu\nu}}_{=R} - \frac{1}{2}\underbrace{g^{\mu\nu}g_{\mu\nu}}_{=\delta_{\mu}^{\mu}=n} &= 0 \\ \text{donc } R \left( 1 - \frac{1}{2}n \right) &= 0 \\ \text{donc } R(2-n) &= 0 \end{aligned} \quad (26)$$

Ainsi on a deux cas particulier :

- Soit  $n = 2$ , dans ce cas la gravité est topologique
- Soit  $R = 0$

Or on recherche une solution pour un espace à 4 dimension (espace-temps), ainsi  $R = 0$

En injectant dans l'équation d'Einstein :

$$\begin{aligned} R_{\mu\nu} - \frac{1}{2}g_{\mu\nu} \underbrace{R}_{=0} &= 0 \\ \text{Donc } R_{\mu\nu} &= 0 \end{aligned} \quad (27)$$

#### 4.2 Écriture de la métrique dans un espace isotropique statique

On sait que dans un espace isotropique, la métrique doit ressembler à :

$$ds^2 = A(r, t) dt^2 - B(r, t) dt(\vec{x} \cdot d\vec{x}) - C(r, t)(\vec{x} \cdot d\vec{x})^2 - D(r, t) d\vec{x}^2 \quad (28)$$

En opérant le changement de variables en coordonnées sphérique :

$$\begin{aligned} x^1 &= r \sin(\theta) \cos(\varphi) \\ x^2 &= r \sin(\theta) \sin(\varphi) \\ x^3 &= r \cos(\theta) \end{aligned} \quad (29)$$

Dans ce cas on a :

$$\vec{x} \cdot \vec{x} = r^2, \quad \vec{x} \cdot d\vec{x} = r dr, \quad d\vec{x} \cdot d\vec{x} = dr^2 + r^2 d\theta^2 + r^2 \sin(\theta)^2 d\varphi^2 \quad (30)$$

Ainsi la métrique devient :

$$\begin{aligned} ds^2 &= A(t, r)dt^2 - B(t, r)r dt dr - C(t, r)r^2 dr^2 - D(t, r)dr^2 - D(t, r)r^2 d^2\Omega \\ &= A(t, r)dt^2 - B'(t, r) dt dr - C'(r, t)dr^2 - D'd^2\Omega \end{aligned} \quad (31)$$

avec  $d^2\Omega = d\theta^2 + \sin(\theta)^2 d\varphi^2$  l'angle solide et  $B' = Br$ ;  $C' = Cr^2 + D$  et  $D' = D$

On pose  $\bar{r}^2 = D'$ , alors :

$$ds^2 = A(t, \bar{r})dt^2 - B'(t, \bar{r}) dt d\bar{r} - C'(t, \bar{r}) d\bar{r}^2 - \bar{r}^2 d^2\Omega \quad (32)$$

On pose également un nouveau temps :  $d\bar{t} = \Phi(t, \bar{r}) [A(t, \bar{r}) dt - \frac{1}{2}B'(t, \bar{r}) d\bar{r}]$ , donc

$$\begin{aligned} d\bar{r}^2 &= \Phi(t, \bar{r}) \left[ A^2 dt^2 + \frac{1}{4}B'^2 d\bar{r}^2 - AB' dt d\bar{r} \right] \\ \text{Donc } Adt^2 - B' dt d\bar{r} &= \frac{1}{A\Phi} d\bar{t}^2 - \frac{B}{4A} d\bar{r}^2 \end{aligned} \quad (33)$$

la métrique devient :

$$ds^2 = \frac{1}{A\Phi} d\bar{t}^2 - \left( \frac{B}{4A} + C' \right) d\bar{r}^2 - \bar{r}^2 d^2\Omega \quad (34)$$

Ainsi en posant deux nouvelles fonctions  $\bar{A} = \frac{1}{A\Phi}$  et  $\bar{B} = \frac{B}{4A} + C'$ , la métrique devient :

$$ds^2 = \bar{A}(\bar{t}, \bar{r}) d\bar{t}^2 - \bar{B}(\bar{t}, \bar{r}) d\bar{r}^2 - \bar{r}^2 d^2\Omega \quad (35)$$

Comme à partir de maintenant l'on ne travaillera qu'avec les quantités avec une barre :  $\bar{A}, \bar{B}, \bar{t}, \bar{r}$ , on les renotera sans la barre, pour plus de clarté

De plus comme l'on impose au système d'être statique, alors les grandeurs  $A$  et  $B$  sont indépendantes du temps

ainsi la métrique s'écrit finalement :

$$ds^2 = A(r)dt^2 - B(r)dr^2 - r^2 d^2\Omega \quad (36)$$

### 4.3 Solution de Schwarzschild

D'après l'équation 27,  $R_{\mu\nu} = 0$ , or

$$R_{\mu\nu} = \partial_\nu \Gamma_{\mu\sigma}^\sigma - \partial_\sigma \Gamma_{\mu\nu}^\sigma + \Gamma_{\mu\sigma}^\rho \Gamma_{\rho\nu}^\sigma - \Gamma_{\mu\nu}^\rho \Gamma_{\rho\sigma}^\sigma \quad (37)$$

Ainsi en calculant les symboles de Christoffel, on obtiendra des équations sur  $A$  et  $B$

#### 4.3.a Calcule des Christoffel

Pour calculer les symboles de Christoffel, on pourrait partir de la définition :

$$\Gamma_{\alpha\beta}^\mu = \frac{1}{2} g^{\mu\rho} (g_{\alpha\rho,\beta} + g_{\beta\rho,\alpha} - g_{\alpha\beta,\rho}) \quad (38)$$

Cependant, ceci demande de calculer indépendamment chaque coefficient, or en dimension 4 il y en a  $4^3 = 64$ , rendant les calculs longs et éreintants.

Or, il existe une méthode plus rapide pour les calculer, celle-ci se base sur le fait que l'équation des géodésiques, l'équation 12, dépend directement des symboles de Christoffel.

Donc pour les calculer, on prend le lagrangien  $\mathcal{L} = g_{\mu\nu} \dot{x}^\mu \dot{x}^\nu$ , que l'on insère dans les équations d'Euler-La Grange, pour retomber sur l'équation des géodésiques.

Ici nous ne ferons que le calcul pour la variable  $r$ , le reste a été fait par un programme en MatLab

(cristofell.m, présent dans le même dossier).

Ainsi, le lagrangien s'écrit:  $\mathcal{L} = A(r)\dot{t}^2 - B(r)\dot{r}^2 - r^2\dot{\theta}^2 - r^2\sin(\theta)^2\dot{\varphi}^2$ , alors on a:

$$\begin{aligned}\partial_{\dot{r}}\mathcal{L} &= -2B(r)\dot{r} \\ \text{donc } \frac{d}{ds}\partial_{\dot{r}}\mathcal{L} &= -2\frac{d}{ds}(\dot{r}B(r)) = -2\frac{d\dot{r}}{ds}B - 2\dot{r}\frac{dr}{ds}\frac{dB(r)}{dr} = -2\ddot{r}B - 2\dot{r}^2B'(r)\end{aligned}\quad (39)$$

Où on note les dérivés par un point les dérivés par à  $s$  et  $B'(r)$  et  $A'(r)$  les dérivés par rapport à  $r$ . Nous avons également:

$$\partial_r\mathcal{L} = A'(r)\dot{t}^2 - B'(r)\dot{r}^2 - 2r\dot{\theta}^2 - 2r\sin(\theta)^2\dot{\varphi}^2 \quad (40)$$

Donc d'après les équations d'Euler-La Grange:

$$-2\ddot{r}B(r) - 2\dot{r}^2B' = A'\dot{t}^2 - B'\dot{r}^2 - 2r\dot{\theta}^2 - 2r\sin(\theta)^2\dot{\varphi}^2 \quad (41)$$

$$\text{donc } \ddot{r} + \frac{A'}{2B}\dot{t}^2 + \frac{B'}{2B}\dot{r}^2 - \frac{r}{B}\dot{\theta}^2 - \frac{r\sin(\theta)^2}{B}\dot{\varphi}^2 \quad (42)$$

Or comme l'équation des géodésiques s'écrit:  $\ddot{x}^\mu + \Gamma_{\alpha\beta}^\mu \dot{x}^\alpha \dot{x}^\beta = 0$ , alors en identifiant avec l'équation 42, on trouve :

$$\Gamma_{\mu\nu}^1 = \begin{pmatrix} \frac{A'}{2B} & 0 & 0 & 0 \\ 0 & \frac{B'}{2B} & 0 & 0 \\ 0 & 0 & -\frac{r}{B} & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -\frac{r\sin(\theta)^2}{B} \end{pmatrix} \quad (43)$$

Donc après calcule, on touve que :

$$\Gamma_{\mu\nu}^0 = \begin{pmatrix} 0 & \frac{A'}{2A} & 0 & 0 \\ \frac{A'}{2A} & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 0 \end{pmatrix} \quad (44)$$

$$\Gamma_{\mu\nu}^2 = \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & \frac{1}{r} & 0 \\ 0 & \frac{1}{r} & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & -\sin(\theta)\cos(\theta) \end{pmatrix} \quad (45)$$

$$\Gamma_{\mu\nu}^3 = \begin{pmatrix} 0 & 0 & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & \frac{1}{r} \\ 0 & 0 & 0 & \cot(\theta) \\ 0 & \frac{1}{r} & \cot(\theta) & 0 \end{pmatrix} \quad (46)$$

#### 4.3.b Équation sur $A$ et $B$

De la même manière les différent coefficient de  $R_{\mu\nu}$  on été calculé par le même programme, ainsi on obtient comme seul coefficient non nul :

$$R_{00} = \frac{A'}{rB} + \frac{A''}{2B} - \frac{A'}{4B} \left( \frac{A'}{A} + \frac{B'}{B} \right) \quad (47)$$

$$\begin{aligned}
R_{11} &= \frac{B'}{rB} - \frac{A''}{2A} + \frac{A'}{4A} \left( \frac{A'}{A} + \frac{B'}{B} \right) \\
R_{22} &= \frac{rB'}{2B^2} - \frac{1}{B} - \frac{rA'}{2AB} + 1 \\
R_{33} &= \sin(\theta)^2 \left( \frac{rB'}{2B^2} - \frac{1}{B} - \frac{rA'}{2AB} + 1 \right)
\end{aligned} \tag{47}$$

Ainsi par l'équation 27, on obtient le système suivant:

$$\begin{cases} R_{00} = \frac{A'}{rB} + \frac{A''}{2B} - \frac{A'}{4B} \left( \frac{A'}{A} + \frac{B'}{B} \right) = 0 \\ R_{11} = \frac{B'}{rB} - \frac{A''}{2A} + \frac{A'}{4A} \left( \frac{A'}{A} + \frac{B'}{B} \right) = 0 \\ R_{22} = \frac{rB'}{2B^2} - \frac{1}{B} - \frac{rA'}{2AB} + 1 = 0 \\ R_{33} = \sin(\theta)^2 \left( \frac{rB'}{2B^2} - \frac{1}{B} - \frac{rA'}{2AB} + 1 \right) = 0 \end{cases} \tag{48}$$

On remarque que les deux dernières équations sont redondantes, donc le système se réduit à:

$$\begin{cases} \frac{A'}{rB} + \frac{A''}{2B} - \frac{A'}{4B} \left( \frac{A'}{A} + \frac{B'}{B} \right) = 0 \\ \frac{B'}{rB} - \frac{A''}{2A} + \frac{A'}{4A} \left( \frac{A'}{A} + \frac{B'}{B} \right) = 0 \\ \frac{rB'}{2B^2} - \frac{1}{B} - \frac{rA'}{2AB} + 1 = 0 \end{cases} \tag{49}$$