

# Sesiunea de comunicări matematice: Aplicații ale metricii Schwarzschild în astronomie

Comisarschi Maria-Alexandra

Universitatea Ovidius, Constanța

7 decembrie 2024

1. Introducere
2. Deducerea ecuațiilor de câmp ale lui Einstein din identitățile lui Bianchi
3. Obținerea soluției Schwarzschild
4. Calculul traiectoriei unei planete în metrica Schwarzschild
5. Determinarea precesiei periheliului planetei Mercur

## Introducere: Descoperind Universul

- ▶ 1915 - fizicianul Albert Einstein formulează **Teoria Generală a Relativității**;
- ▶ 1916 - fizicianul Karl Schwarzschild publică soluția exactă a ecuațiilor de câmp ale lui Einstein;

Deducerea ecuațiilor de câmp ale lui Einstein



Identificarea metricii Schwarzschild



Calculul traiectoriei planetare și a precesiei periheliului  
planetei Mercur

- ▶ Identitatea lui Bianchi:  $R^h_{ijk,l} + R^h_{ikl,j} + R^h_{ilj,k} = 0$

## Deducerea ecuațiilor de câmp ale lui Einstein

- ▶ Identitatea lui Bianchi:  $R^h_{ijk,l} + R^h_{ikl,j} + R^h_{ilj,k} = 0$
- ▶ Tensorul Riemann:  $R^s_{ijk} = \frac{\partial \Gamma^s_{ik}}{\partial x^j} - \frac{\partial \Gamma^s_{ij}}{\partial x^k} + \Gamma^s_{jm} \Gamma^m_{ki} - \Gamma^s_{km} \Gamma^m_{ji}$

## Deducerea ecuațiilor de câmp ale lui Einstein

- ▶ Identitatea lui Bianchi:  $R_{ijk,l}^h + R_{ikl,j}^h + R_{ilj,k}^h = 0$
- ▶ Tensorul Riemann:  $R_{ijk}^s = \frac{\partial \Gamma_{ik}^s}{\partial x^j} - \frac{\partial \Gamma_{ij}^s}{\partial x^k} + \Gamma_{jm}^s \Gamma_{ki}^m - \Gamma_{km}^s \Gamma_{ji}^m$
- ▶ Tensorul Ricci (contractie a tensorului Riemann):

$$R_{ij} = R_{isj}^s = \frac{\partial \Gamma_{ij}^s}{\partial x^s} - \frac{\partial \Gamma_{is}^s}{\partial x^j} + \Gamma_{sk}^s \Gamma_{ij}^k - \Gamma_{jk}^s \Gamma_{si}^k$$

## Deducerea ecuațiilor de câmp ale lui Einstein

- ▶ Identitatea lui Bianchi:  $R_{ijk,l}^h + R_{ikl,j}^h + R_{ilj,k}^h = 0$
- ▶ Tensorul Riemann:  $R_{ijk}^s = \frac{\partial \Gamma_{ik}^s}{\partial x^j} - \frac{\partial \Gamma_{ij}^s}{\partial x^k} + \Gamma_{jm}^s \Gamma_{ki}^m - \Gamma_{km}^s \Gamma_{ji}^m$
- ▶ Tensorul Ricci (contractie a tensorului Riemann):

$$R_{ij} = R_{isj}^s = \frac{\partial \Gamma_{ij}^s}{\partial x^s} - \frac{\partial \Gamma_{is}^s}{\partial x^j} + \Gamma_{sk}^s \Gamma_{ij}^k - \Gamma_{jk}^s \Gamma_{si}^k$$

- ▶ Scalarul de curbură:  $R = g^{ij} R_{ij}$

# Deducerea ecuațiilor de câmp ale lui Einstein

- ▶ Identitatea lui Bianchi:  $R_{ijk,l}^h + R_{ikl,j}^h + R_{ilj,k}^h = 0$
- ▶ Tensorul Riemann:  $R_{ijk}^s = \frac{\partial \Gamma_{ik}^s}{\partial x^j} - \frac{\partial \Gamma_{ij}^s}{\partial x^k} + \Gamma_{jm}^s \Gamma_{ki}^m - \Gamma_{km}^s \Gamma_{ji}^m$
- ▶ Tensorul Ricci (contractie a tensorului Riemann):

$$R_{ij} = R_{isj}^s = \frac{\partial \Gamma_{ij}^s}{\partial x^s} - \frac{\partial \Gamma_{is}^s}{\partial x^j} + \Gamma_{sk}^s \Gamma_{ij}^k - \Gamma_{jk}^s \Gamma_{si}^k$$

- ▶ Scalarul de curbură:  $R = g^{ij} R_{ij}$
- ▶ **Ecuațiile de câmp ale lui Einstein:**

$$R_{ij} - \frac{1}{2} g_{ij} R = k T_{ij}.$$



## Obținerea soluției Schwarzschild

- ▶ Soluția are simetrie sferică (câmpul gravitațional depinde doar de distanța radială de la sursa gravitațională, nu și de unghiurile polare sau azimutale)

## Obținerea soluției Schwarzschild

- ▶ Soluția are simetrie sferică (câmpul gravitațional depinde doar de distanța radială de la sursa gravitațională, nu și de unghiurile polare sau azimutale)

$$(x^0 = ct, x^1, x^2, x^3) \implies (x^0 = ct, r, \varphi, \theta), \text{ unde:}$$
$$x^1 = r \sin \varphi \cos \theta, \quad x^2 = r \sin \varphi \sin \theta, \quad x^3 = r \cos \varphi$$

- ▶ Soluția are simetrie sferică (câmpul gravitațional depinde doar de distanța radială de la sursa gravitațională, nu și de unghiurile polare sau azimutale)

$$(x^0 = ct, x^1, x^2, x^3) \implies (x^0 = ct, r, \varphi, \theta), \text{ unde:}$$
$$x^1 = r \sin \varphi \cos \theta, \quad x^2 = r \sin \varphi \sin \theta, \quad x^3 = r \cos \varphi$$

- ▶ **Metrica Minkowski în coordonate sferice spațiale:**

$$ds^2 = -c^2 dt^2 + dr^2 + r^2 d\varphi^2 + r^2 \sin^2 \varphi d\theta^2$$

# Obținerea soluției Schwarzschild

- ▶ Soluția are simetrie sferică (câmpul gravitațional depinde doar de distanța radială de la sursa gravitațională, nu și de unghiurile polare sau azimutale)

$$(x^0 = ct, x^1, x^2, x^3) \implies (x^0 = ct, r, \varphi, \theta), \text{ unde:}$$
$$x^1 = r \sin \varphi \cos \theta, \quad x^2 = r \sin \varphi \sin \theta, \quad x^3 = r \cos \varphi$$

- ▶ **Metrica Minkowski în coordonate sferice spațiale:**

$$ds^2 = -c^2 dt^2 + dr^2 + r^2 d\varphi^2 + r^2 \sin^2 \varphi d\theta^2$$

- ▶  $ds^2 = -A(r)c^2 dt^2 + B(r)dr^2 + r^2 d\varphi^2 + r^2 \sin^2 \varphi d\theta^2$ , unde termenii  $A(r)$  și  $B(r)$  satisfac condițiile de câmp ale lui Einstein.

- ▶ Simbolul Christoffel de speța a doua:

$$\Gamma_{ij}^k = \frac{1}{2}g^{km} \left( \frac{\partial g_{jm}}{\partial x^i} + \frac{\partial g_{mi}}{\partial x^j} - \frac{\partial g_{ij}}{\partial x^m} \right)$$

**Metrica Schwarzschild** este:

$$ds^2 = -c^2 \left( 1 - \frac{2GM}{c^2 r} \right) dt^2 + \frac{1}{1 - \frac{2GM}{c^2 r}} + r^2 d\varphi^2 + r^2 \sin^2 \varphi d\theta^2.$$

# Calcularea traiectoriei unei planete în metrica Schwarzschild

$$\ddot{\vec{X}}(t) = -\frac{GM}{r^3(t)} \cdot \vec{X}(t)$$



$$(x(t), y(t), 0) \longrightarrow (r(t)\cos\theta(t), r(t)\sin\theta(t), 0)$$



$J$ - magnitudinea momentului unghiular al unei planete



$$\frac{d^2u}{d\theta^2} + u = \frac{\mu}{J^2}$$

# Calcularea traiectoriei unei planete în metrica Schwarzschild

- ▶ Mișcare plană:  $z = 0 \implies \varphi = \frac{\pi}{2}$  (simetrie sferică și simplificare matematică);
- ▶  $ds^2 = -c^2 \left(1 - \frac{2GM}{c^2 r}\right) dt^2 + \frac{1}{1 - \frac{2GM}{c^2 r}} dr^2 + r^2 d\theta^2$
- ▶ Ecuațiile geodezicelor:  $\ddot{x}^i + \Gamma_{jk}^i \cdot \dot{x}^j \cdot \dot{x}^k = 0$ , unde  $i = \overline{0, 3}$
- ▶ **Ecuația care descrie mișcarea unei planete în jurul unei stele în metrica Schwarzschild:**

$$\frac{d^2 u}{d\theta^2} + u = \frac{GM}{J^2} + \frac{3GM}{c^2} u^2$$

## Precesia periheliului planetei Mercur

- ▶  $\frac{d^2u}{d\theta^2} + u = \frac{GM}{J^2}$
- ▶  $\frac{d^2u}{d\theta^2} + u = \frac{GM}{J^2} + \frac{3GM}{c^2}u^2$
- ▶ **Precesia periheliului:**  $P_d = \frac{6\pi G^2 M^2}{c^2 J^2} \cdot N$
- ▶ **Precesia periheliului planetei Mercur: 43 de secunde de arc/ secol.**





Callahan, J. J.,

*The Geometry of Spacetime: An Introduction to Special and General Relativity,*

Undergraduate texts in Mathematics, Springer



Boskoff, W.-G. and Capozziello, S.,

*A Mathematical Journey to Relativity*

UNITEXT for Physics, Springer



Chow, T. L.,

*Gravity, Black Holes and the Very Early Universe,*

2008, Springer Science+Business Media, LLC.