

(ASTRO)FISICA DEIBUCHINERI

TULLIA SBARRATO
INAF - OSSERVATORIO ASTRONOMICO DI BRERA





OSSERVATORIO ASTRONOMICO DI BRERA

la più antica istituzione scientifica ancora attiva di Milano

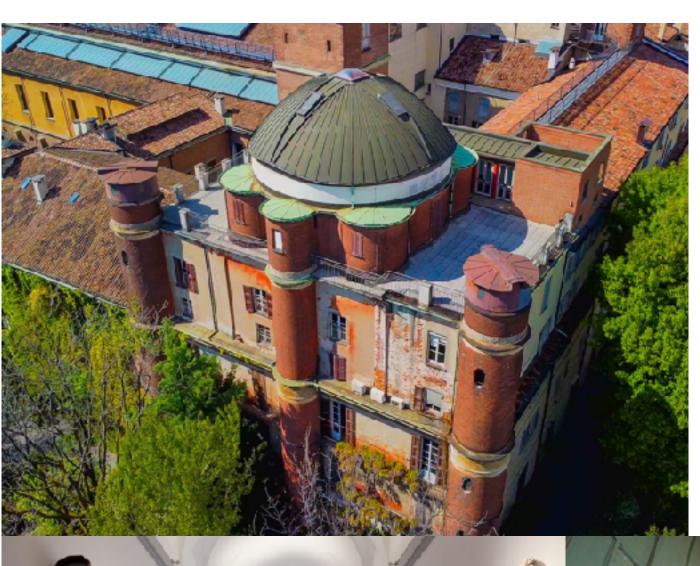
1762: Padre Lagrange istituisce a Palazzo Brera un istituto per l'osservazione astronomica professionale

1764: Padre Ruggero Boscovich costruisce la prima specola

1860-1900: Giovanni Virginio Schiaparelli studia stelle doppie, comete e Marte

1923: gran parte delle attività scientifiche sono trasferite a Villa San Rocco (Merate)

2001: OAB confluisce nell'Istituto Nazionale di Astrofisica (INAF)



SEDE DI BRERA

- telescopio Merz rifrattore voluto e utilizzato da Schiaparelli, in particolare per le osservazioni di Marte
- MuSAB
- attività di ricerca
- divulgazione e attività educativa









SEDE DI MERATE

- due telescopi degli anni '20 e '40
- gran parte delle attività di ricerca
- sviluppo tecnologico di specchi e tecnologie per telescopi

(ASTRO) FISICA DEI BUCHI NERI

fisica dei buchi neri

astrofisica dei buchi neri e "osservazioni":

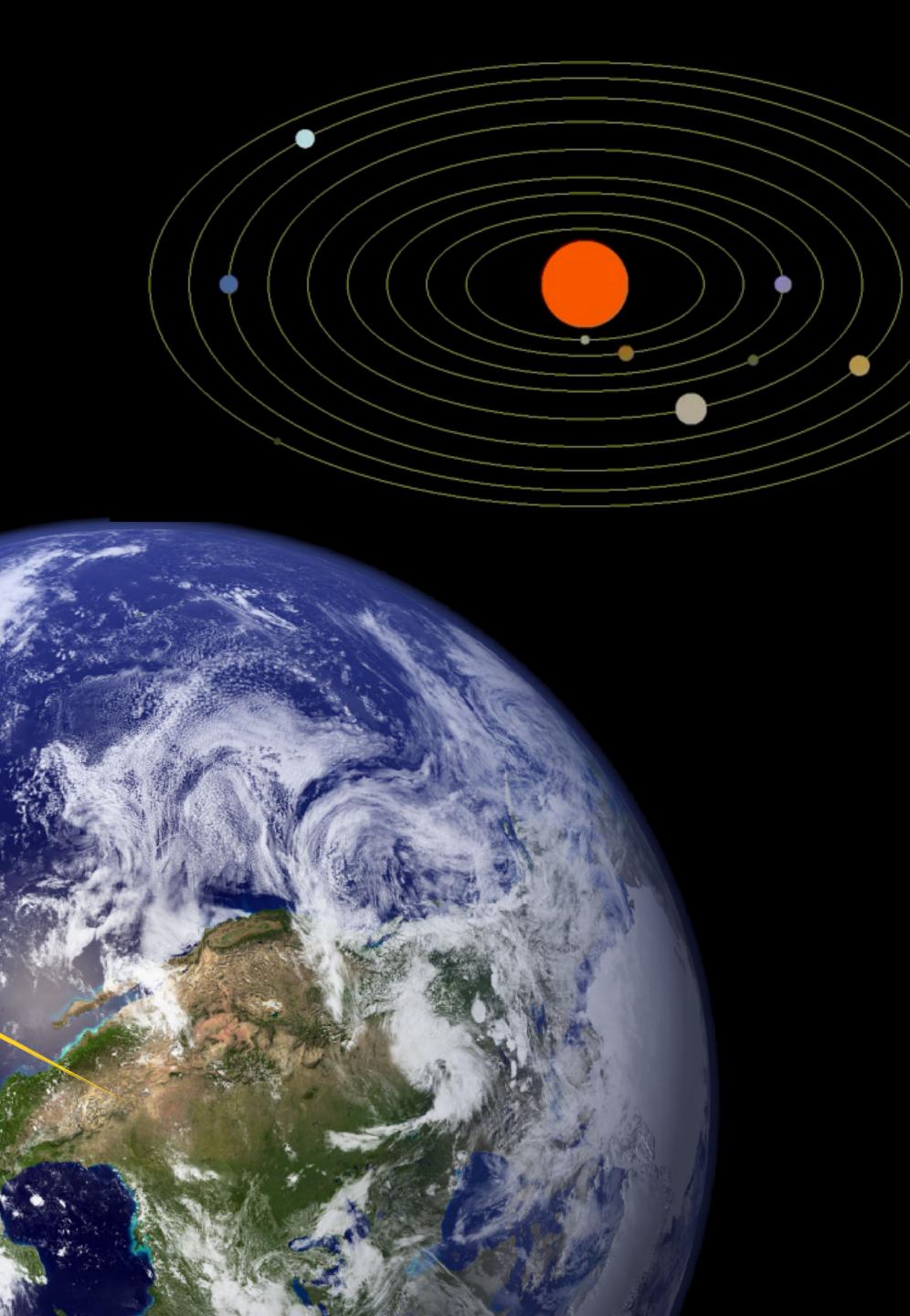
- buchi neri stellari

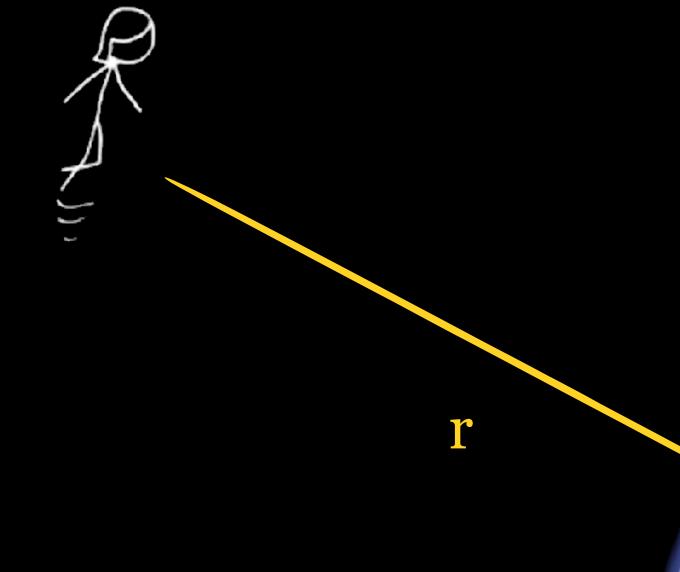
- buchi neri supermassicci

CAMPO DI RICERCA ANCORA MOLTO APERTO ...

BUCHINERI = GRAVITÀ ESTREMA

GRAVITÀ: FORZA DI NEWTON





$$F_{
m grav} = G \frac{M_{
m Terra} m_{
m Tullia}}{r^2}$$

risolvere le mancanze della relatività Galileiana

spiegare fenomeni astrofisici non compresi

NUOVA FORMULAZIONE DELLA GRAVITÀ



$$G_{\mu\nu} = \frac{8\pi G}{c^4} T_{\mu\nu}$$

tensore di Einstein:

curvatura dello spazio-tempo

$$G_{\mu\nu} = \frac{8\pi G}{c^4} T_{\mu\nu}$$

tensore energia-impulso:

contenuto di massa-energia nello spazio-tempo

"la materia dice allo spazio come curvarsi, lo spazio dice alla materia come muoversi"

J. A. Wheeler

$$G_{\mu\nu} = \frac{8\pi G}{c^4} T_{\mu\nu}$$

$$G = 6.67 \times 10^{-11} \frac{\text{m}^3}{\text{kg s}^2}$$

$$c \simeq 3 \times 10^8 \frac{\text{m}}{\text{s}}$$

$$\frac{8\pi G}{c^4} \simeq 2.07 \times 10^{-43} \frac{\text{s}^3}{\text{m kg}}$$

$$G_{\mu\nu} + \Lambda g_{\mu\nu} = \frac{8\pi G}{c^4} T_{\mu\nu}$$

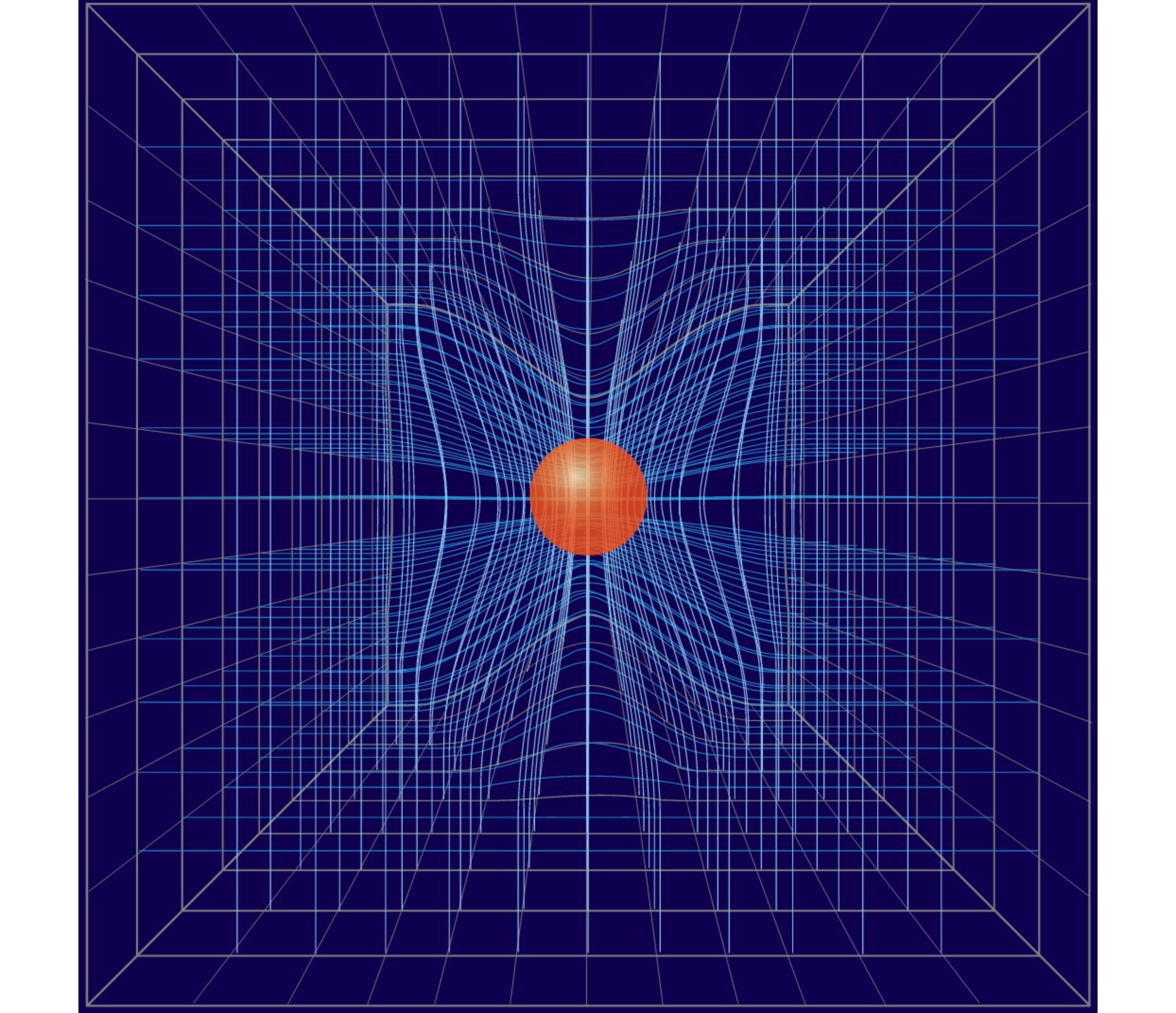
$$G_{\mu\nu} + \Lambda g_{\mu\nu} = \frac{8\pi G}{c^4} T_{\mu\nu}$$

 Λ = costante cosmologica

costante correttiva introdotta da Einstein per ottenere un Universo statico

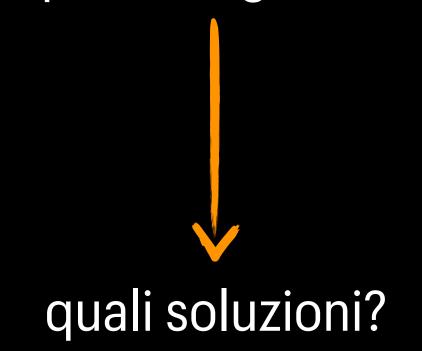
(l'equazione restituisce naturalmente un universo dinamico, inaccettabile)

reintrodotta dopo la misura dell'Universo accelerato



$$G_{\mu\nu} = \frac{8\pi G}{c^4} T_{\mu\nu}$$

equazione generale

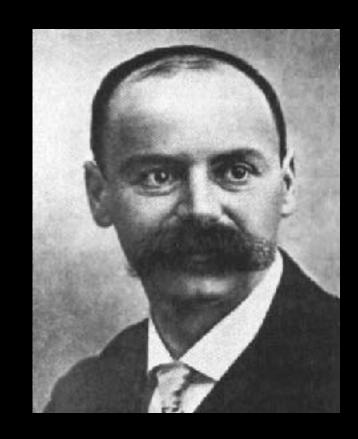


curvatura dello spazio-tempo intorno ad una massa sferica, non rotante

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

elemento di linea:

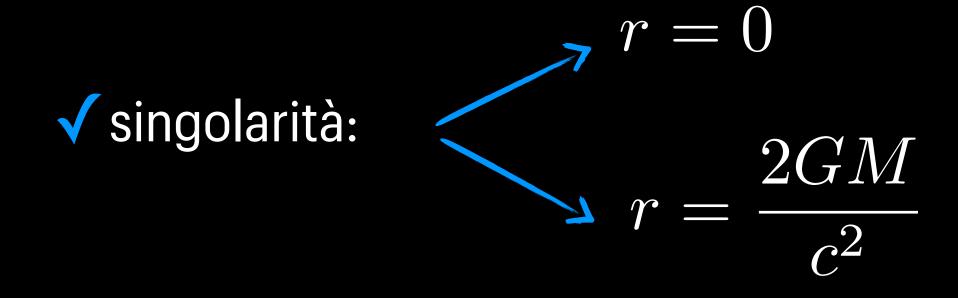
spostamento infinitesimo in tempo e spazio



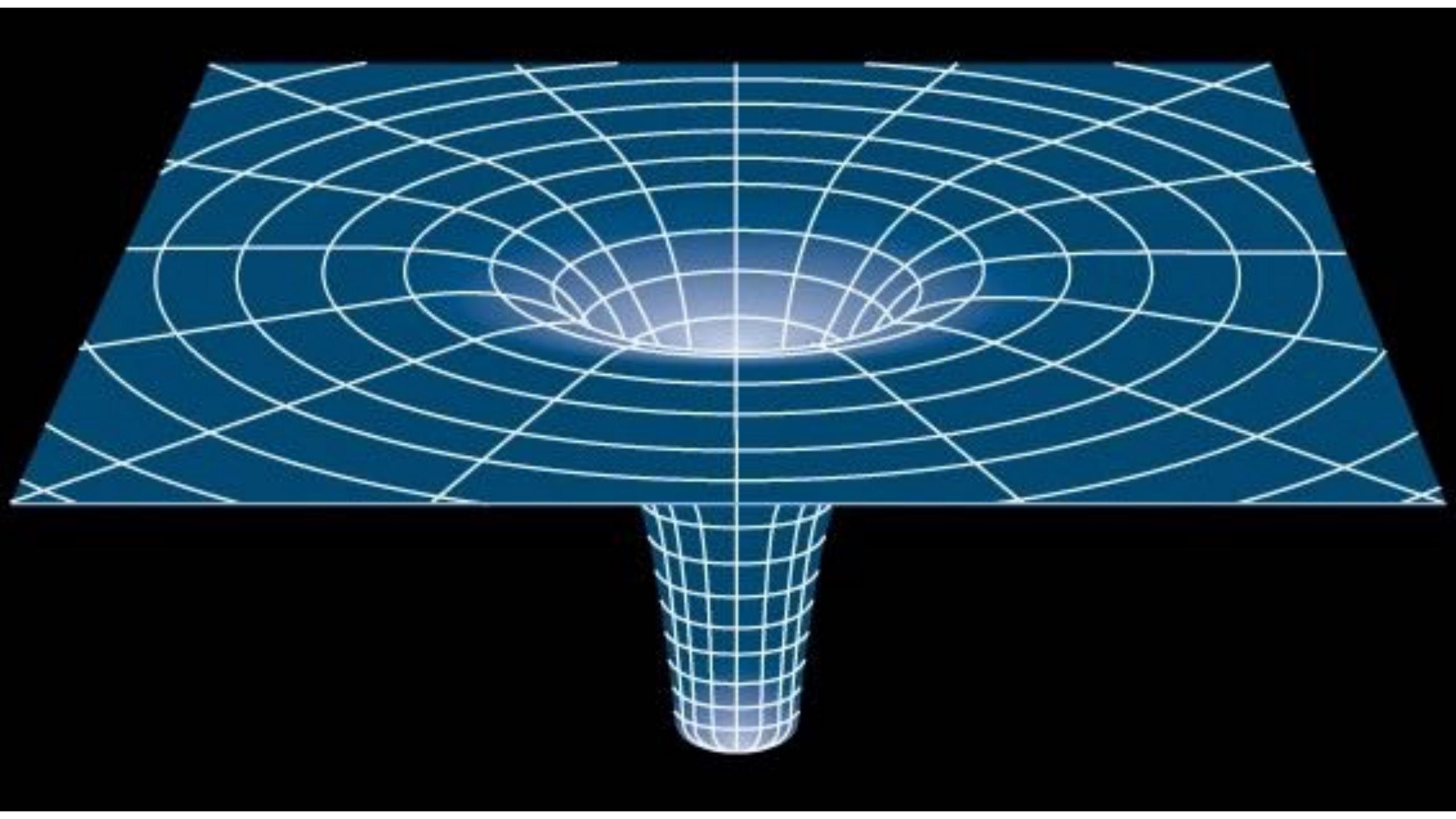
N. Gelmaresseluld.

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

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



✓ simmetria sferica coordinate angolari non dipendono dalla massa



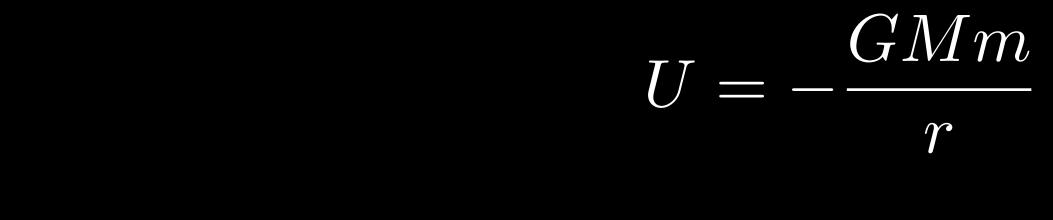
a quali condizioni si sfugge alla gravità di un corpo?



$$U = -\frac{GMm}{r}$$

a quali condizioni si sfugge alla gravità di un corpo?

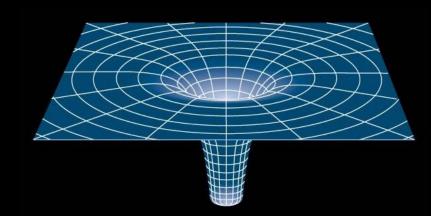
buco nero?



$$\frac{1}{2} = \frac{GM}{r}$$

$$R_{\rm S} = \frac{2 GM}{c^2}$$

raggio di Schwarzschild



DARK STAR

If the semi-diameter of a sphere of the same density as the Sun were to exceed that of the Sun in the proportion of 500 to 1, a body falling from an infinite height towards it would have acquired at its surface greater velocity than that of light, and consequently supposing light to be attracted by the same force in proportion to its vis inertiae, with other bodies, all light emitted from such a body would be made to return towards it by its own proper gravity.

This assumes that light is influenced by gravity in the same way as massive objects.

John Michell, 1783, lettera a Henry Cavendish

suggerito indipendentemente da Pierre-Simon Laplace nel 1796



idea stralciata dopo lo sviluppo della teoria ondulatoria della luce

la luce è un fronte d'onda, dunque non ha massa e non è influenzata dalla gravità

SOLUZIONE DI KERR

soluzione dell'equazione di Einstein per masse a simmetria assiale, rotanti

$$ds^{2} = \left(1 - \frac{2M\rho}{\rho^{2} + a^{2}\cos^{2}\theta}\right)c^{2}dt^{2} - \left(\frac{\rho^{2} + a^{2}\cos^{2}\theta}{\rho^{2} + a^{2} - 2M\rho}\right)d\rho^{2} +$$

$$-(\rho^{2} + a^{2}\cos^{2}\theta)d\theta^{2} - \left[(\rho^{2} + a^{2})\sin^{2}\theta + \frac{2M\rho a^{2}\sin^{4}\theta}{\rho^{2} + a^{2}\cos^{2}\theta}\right]d\phi^{2} +$$

$$-2\frac{2M\rho a\sin^{2}\theta}{\rho^{2} + a^{2}\cos^{2}\theta}cdtd\phi$$



BUCHI NERI

a quali condizioni sfuggo alla gravità di un corpo?



"né materia né luce ne può fuoriuscire"



la velocità di fuga di un buco nero è **maggiore** della velocità della luce

BUCHI NERI

tutta la massa è concentrata in un solo punto

MA posso definire una "dimensione" del buco nero:

distanza alla quale la luce non può più sfuggire

orizzonte degli eventi

$$R_{\mathrm{S}} = \frac{2GM_{\mathrm{BH}}}{c^2}$$

BH: interamente descritto dalla sua massa

