

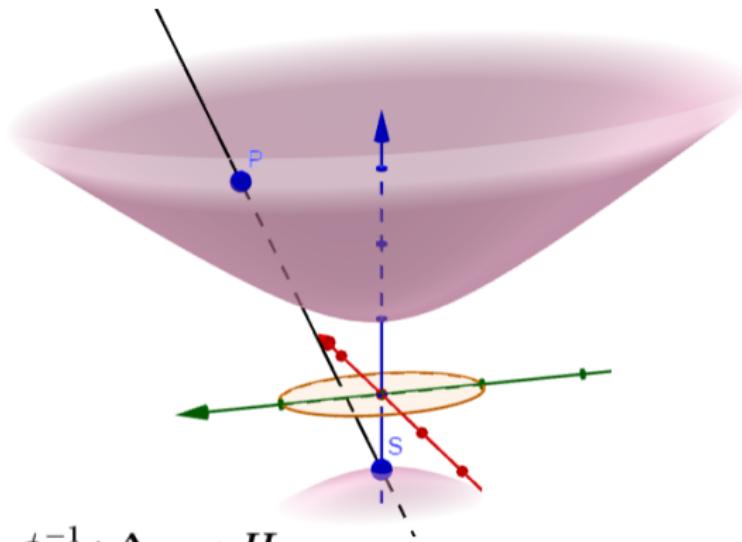
Modelos de Variedades Semi-Riemannianas con Curvatura Variable.

Lic Mariana Cisneros - Mgtr Daniela Emmanuele

Proy ING 607

Fac de Ciencias Exactas, Ingeniería y Agrimensura - UNR
Argentina

XV Congreso Dr A. Monteiro - 5 al 7 de junio 2019
Bahía Blanca, Argentina



$$\phi^{-1} : \Delta \rightarrow H$$

$$(x, y) \rightarrow \phi^{-1}(x, y) = \left(\frac{2x}{1 - x^2 - y^2}, \frac{2y}{1 - x^2 - y^2}, \frac{1 + x^2 + y^2}{1 - x^2 - y^2} \right)$$

Modelo con métrica conforme a la métrica euclídea

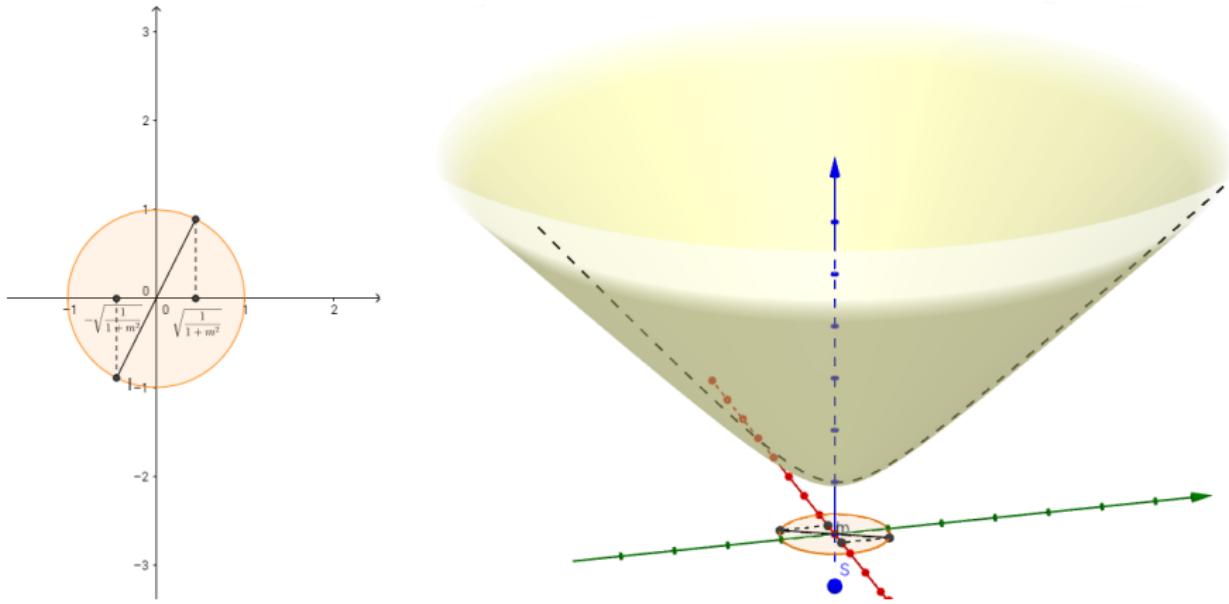
Sea H con las coordenadas (x_1, x_2) definidas por ϕ^{-1} junto con la métrica

$$ds^2 = 2 \frac{dx_1^2 + dx_2^2}{1 - (x_1^2 + x_2^2)}$$

Tenemos entonces una métrica conforme a la métrica euclídea por lo que H dotado de esta métrica es una **variedad Riemanniana con curvatura variable y negativa**:

$$\begin{aligned} K &= -\frac{1 - (x_1^2 + x_2^2)}{2} \left\{ \frac{1 + x_1^2 - x_2^2 + 1 - x_1^2 + x_2^2}{(1 - (x_1^2 + x_2^2))^2} \right\} \\ &= -\frac{1 - (x_1^2 + x_2^2)}{(1 - (x_1^2 + x_2^2))^2} \\ &= -\frac{1}{1 - (x_1^2 + x_2^2)} \end{aligned} \tag{1}$$

Sea $\gamma(t) = \phi^{-1}(t, mt)$ con $t \in \left(-\sqrt{\frac{1}{1+m^2}}, \sqrt{\frac{1}{1+m^2}}\right)$



Pregeodésicas en H

Calculamos la derivada covariante de γ'

$$\begin{aligned}\frac{D\gamma'}{dt} &= \frac{t(1+m^2)}{1-(1+m^2)t^2} \frac{\partial}{\partial x^1} + m \frac{t(1+m^2)}{1-(1+m^2)t^2} \frac{\partial}{\partial x^2} \\ &= \frac{t(1+m^2)}{1-(1+m^2)t^2} \left(\frac{\partial}{\partial x^1} + m \frac{\partial}{\partial x^2} \right) \\ &= \frac{t(1+m^2)}{1-(1+m^2)t^2} \gamma'(t)\end{aligned}\tag{2}$$

Conclusión

γ es una pregeodésica en H para todo m .

Calculamos la derivada covariante de γ'

$$\begin{aligned}\frac{D\gamma'}{dt} &= \frac{t(1+m^2)}{1-(1+m^2)t^2} \frac{\partial}{\partial x^1} + m \frac{t(1+m^2)}{1-(1+m^2)t^2} \frac{\partial}{\partial x^2} \\ &= \frac{t(1+m^2)}{1-(1+m^2)t^2} \left(\frac{\partial}{\partial x^1} + m \frac{\partial}{\partial x^2} \right) \\ &= \frac{t(1+m^2)}{1-(1+m^2)t^2} \gamma'(t)\end{aligned}\tag{2}$$

Conclusión

γ es una pregeodésica en H para todo m .

Sea $\alpha(t) = \phi^{-1}(0, t)$ $\forall t \in (-1, 1)$. Tenemos entonces que:

$$\begin{aligned}\frac{D\alpha'}{dt} &= \frac{1}{1-t^2} \frac{\partial}{\partial x^2} \\ &= \frac{1}{1-t^2} \alpha'(t)\end{aligned}\tag{3}$$

Conclusión

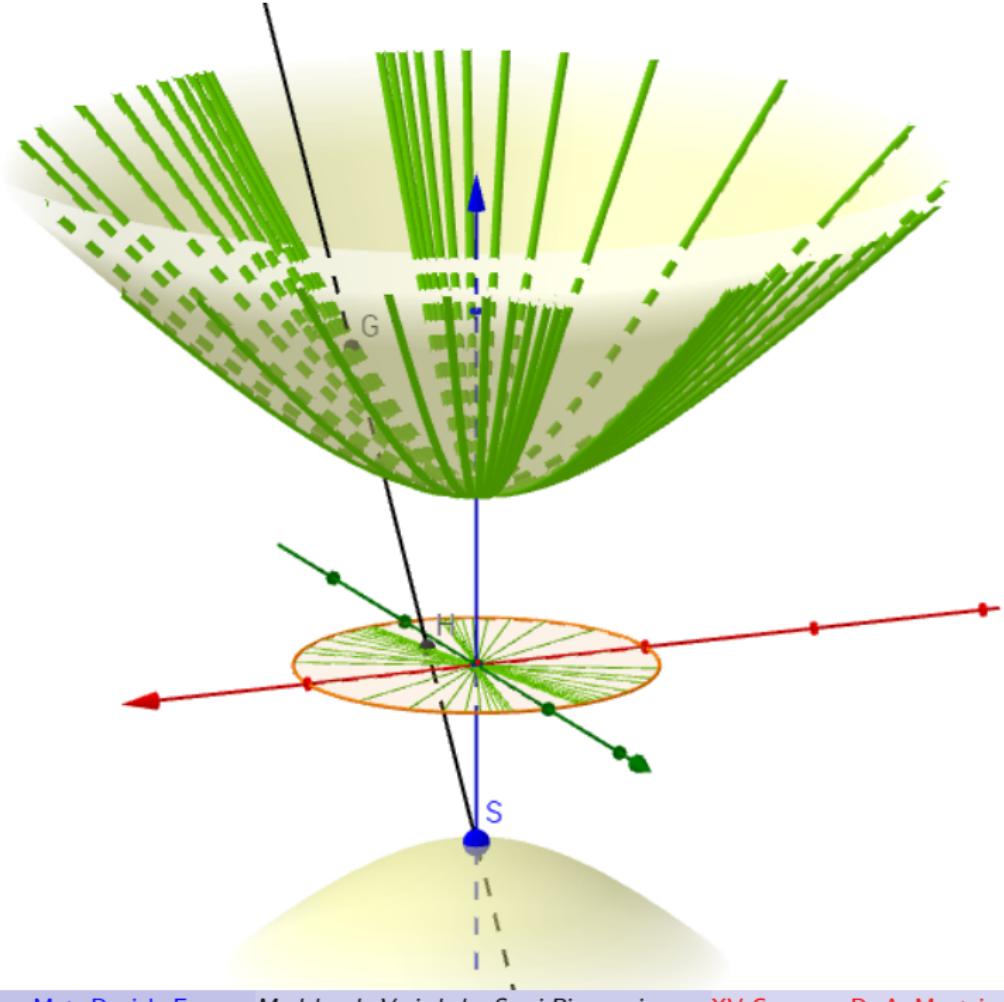
α es una reparametrización de una geodésica en H .

Sea $\alpha(t) = \phi^{-1}(0, t)$ $\forall t \in (-1, 1)$. Tenemos entonces que:

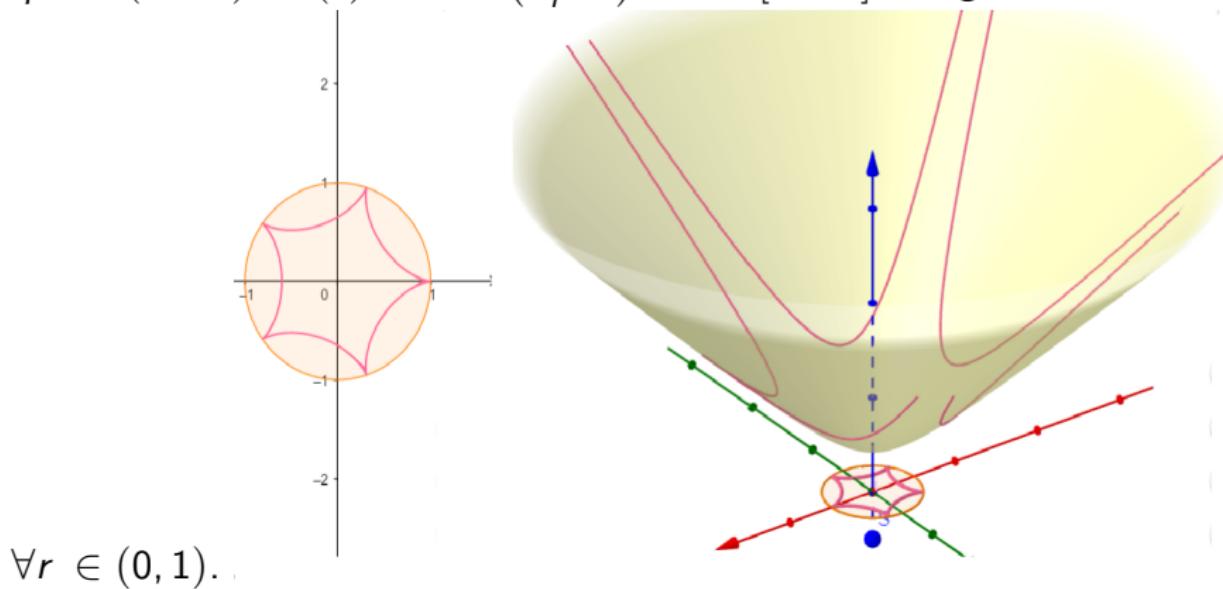
$$\begin{aligned}\frac{D\alpha'}{dt} &= \frac{1}{1-t^2} \frac{\partial}{\partial x^2} \\ &= \frac{1}{1-t^2} \alpha'(t)\end{aligned}\tag{3}$$

Conclusión

α es una reparametrización de una geodésica en H .



Veamos ahora las curvas definidas por $\beta(t) = \phi^{-1}(\beta_1(t), \beta_2(t))$ donde
 $\beta_1 = (1 - r) \cos(t) + r \cos\left(\frac{1-r}{r}t\right)$ y
 $\beta_2 = (1 - r) \sin(t) - r \sin\left(\frac{1-r}{r}t\right); t \in [0, 2\pi]$ son geodésicas en H ;



$$\forall r \in (0, 1).$$

Calculemos entonces la derivada covariante de β'

$$\frac{\beta_1}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} (\beta'_1)^2 + 2 \frac{\beta_2}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} \beta'_1 \beta'_2 - \frac{\beta_1}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} (\beta'_2)^2 =$$

$$\frac{r-1}{r} ((r-1) \cos\left(\frac{1-r}{r} t\right) - r \cos(t))$$

$$\beta''_1 = \frac{r-1}{r} \left((1-r) \cos\left(\frac{1-r}{r} t\right) + r \cos(t) \right)$$

Luego

$$\beta''_1 + \frac{\beta_1}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} (\beta'_1)^2 + 2 \frac{\beta_2}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} \beta'_1 \beta'_2 - \frac{\beta_1}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} (\beta'_2)^2 = 0$$

$$-\frac{\beta_2}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} \left(\beta_1' \right)^2 + 2 \frac{\beta_1}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} \beta_1' \beta_2' + \frac{\beta_2}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} \left(\beta_2' \right)^2 =$$

$$\frac{r-1}{r} \left(-(r-1) \sin \left(\frac{1-r}{r} t \right) - r \sin(t) \right)$$

$$\beta_2'' = \frac{r-1}{r} \left((1-r) \sin \left(\frac{1-r}{r} t \right) + r \sin(t) \right)$$

Luego

$$\beta_2'' - \frac{\beta_2}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} (\beta_1')^2 + 2 \frac{\beta_1}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} \beta_1' \beta_2' + \frac{\beta_2}{1 - (\beta_1^2 + \beta_2^2)} (\beta_2')^2 = 0$$

Conclusión

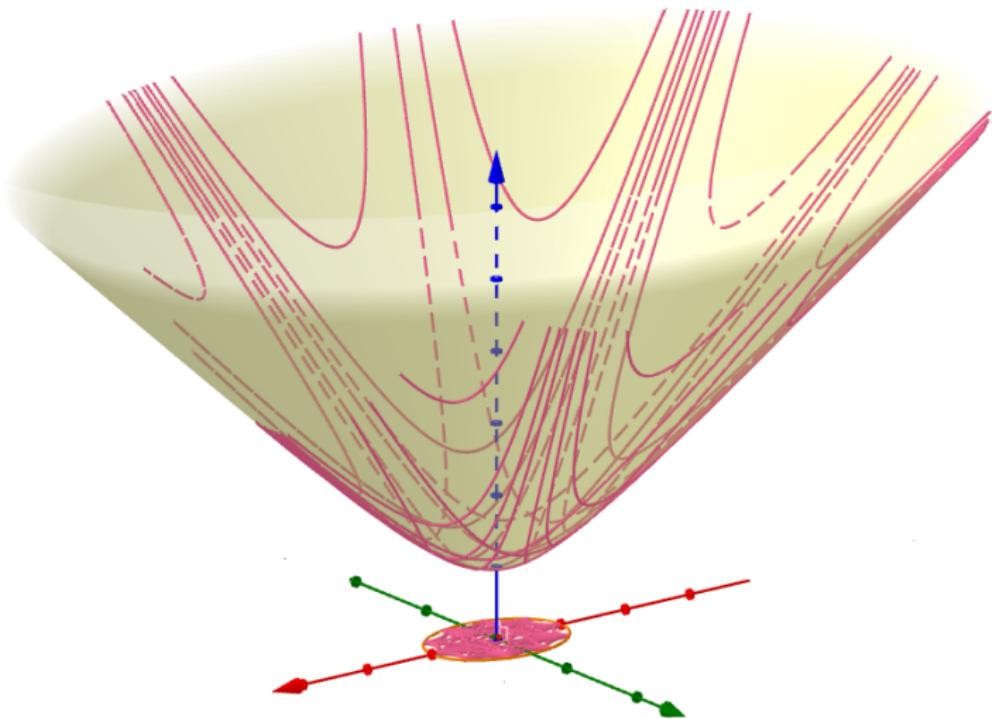
β es una geodésica para todo $r \in (0, 1)$.

Conclusión

β es una geodésica para todo $r \in (0, 1)$.

Conclusión

β es una geodésica para todo $r \in (0, 1)$.



Geodésicas en H

En [Emmanuele-Salvai](#) se estudia la geometría del disco Δ en coordenadas polares con la métrica:

$$ds^2 = 2 \frac{dr^2 + r^2 d\theta^2}{1 - r^2}$$

resultando que todas las geodésicas son los segmentos que contienen al origen y las hipocicloides. Hemos probado en este trabajo que proyección estereográfica hiperbólica ϕ es una isometría entre Δ y H dotados con métricas mencionadas. Por lo que:

Conclusión

Describimos todas las geodésicas de H , superficie Riemanniana de curvatura variable y negativa.

En [Emmanuele-Salvai](#) se estudia la geometría del disco Δ en coordenadas polares con la métrica:

$$ds^2 = 2 \frac{dr^2 + r^2 d\theta^2}{1 - r^2}$$

resultando que todas las geodésicas son los segmentos que contienen al origen y las hipocicloides. Hemos probado en este trabajo que proyección estereográfica hiperbólica ϕ es una isometría entre Δ y H dotados con métricas mencionadas. Por lo que:

Conclusión

Describimos todas las geodésicas de H , superficie Riemanniana de curvatura variable y negativa.

Variedad de Lorentz

- ① Causalidad de los vectores tangentes:
- ② Definición del cono nulo y cono temporal en $T_p(M)$:
- ③ Causalidad de una geodésica:
- ④ Orientación temporal:

Variedad de Lorentz

- ① Causalidad de los vectores tangentes:
- ② Definición del cono nulo y cono temporal en $T_p(M)$:
- ③ Causalidad de una geodésica:
- ④ Orientación temporal:

Variedad de Lorentz

① Causalidad de los vectores tangentes:

- **Espacial** si $\langle V_P, V_P \rangle > 0$ o $V_P = \bar{0}$
- **Nulo o luminoso** si $\langle V_P, V_P \rangle = 0$ y $V_P \neq \bar{0}$
- **Temporal** si $\langle V_P, V_P \rangle < 0$

② Definición del cono nulo y cono temporal en $T_P(M)$:

③ Causalidad de una geodésica:

④ Orientación temporal:

Variedad de Lorentz

- ① Causalidad de los vectores tangentes:
- ② Definición del cono nulo y cono temporal en $T_p(M)$:
- ③ Causalidad de una geodésica:
- ④ Orientación temporal:

Variedad de Lorentz

- ① Causalidad de los vectores tangentes:
- ② Definición del cono nulo y cono temporal en $T_p(M)$:
 - **Cono nulo** es el conjunto de los vectores nulos.
 - **Cono temporal que contiene a V_p** es el conjunto de los vectores temporales X_p tales que $\langle X_p, V_p \rangle < 0$
- ③ Causalidad de una geodésica:
- ④ Orientación temporal:

Variedad de Lorentz

- ① Causalidad de los vectores tangentes:
- ② Definición del cono nulo y cono temporal en $T_p(M)$:
- ③ Causalidad de una geodésica:
- ④ Orientación temporal:

Variedad de Lorentz

- ① Causalidad de los vectores tangentes:
- ② Definición del cono nulo y cono temporal en $T_p(M)$:
- ③ Causalidad de una geodésica:
 - geodésica espacial si γ' es espacial
 - geodésica temporal si γ' es temporal
 - geodésica nula si γ' es nulo
- ④ Orientación temporal:

Variedad de Lorentz

- ① Causalidad de los vectores tangentes:
- ② Definición del cono nulo y cono temporal en $T_p(M)$:
- ③ Causalidad de una geodésica:
- ④ Orientación temporal:

Sea $\tau : M \rightarrow \bigcup_{P \in M} T_P(M)$ suave tal que $\tau(P) = \tau_p$ es un cono

temporal en $T_P(M)$; llamada **orientación temporal de M** . Diremos que M es **temporalmente orientable** cuando M admite una orientación temporal. La orientación temporal de M elegida es llamada el **futuro** y la opuesta es llamada el **pasado**.

Variedad de Lorentz

- ① Causalidad de los vectores tangentes:
- ② Definición del cono nulo y cono temporal en $T_p(M)$:
- ③ Causalidad de una geodésica:
- ④ Orientación temporal:

Un **espacio tiempo** es una variedad de Lorentz conexa y temporalmente orientable.

Modelo con métrica conforme a la métrica de Minkowski

Sea H con las coordenadas definidas por ϕ^{-1} junto con la métrica:

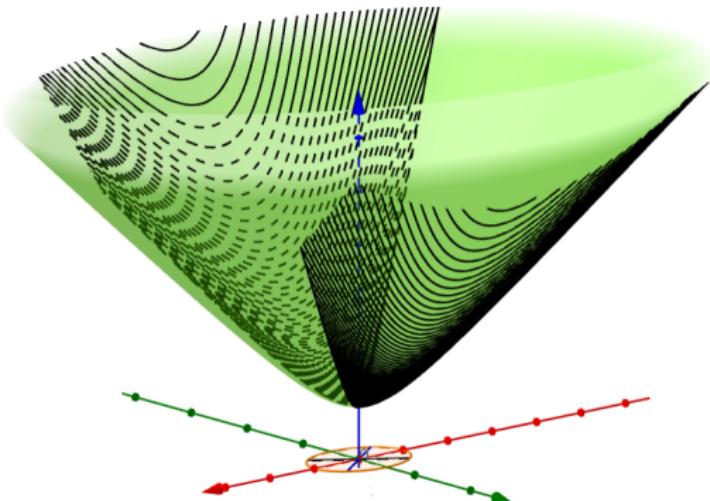
$$ds^2 = 2 \frac{dx_1^2 - dx_2^2}{1 - (x_1^2 + x_2^2)}$$

Tenemos entonces una métrica conforme a la métrica de Minkowski por lo H dotado con esa métrica es una **superficie de Lorentz con curvatura variable**:

$$\begin{aligned} K &= -\frac{1 - (x_1^2 + x_2^2)}{2} \left\{ \frac{(1 + x_1^2 - x_2^2) - (1 - x_1^2 + x_2^2)}{(1 - (x_1^2 + x_2^2))^2} \right\} \\ &= -\frac{1}{2} \frac{2(x_1^2 - x_2^2)}{(1 - (x_1^2 + x_2^2))} \\ &= \frac{x_2^2 - x_1^2}{1 - (x_1^2 + x_2^2)} \end{aligned}$$

Geodésicas Nulas y Cono Causal

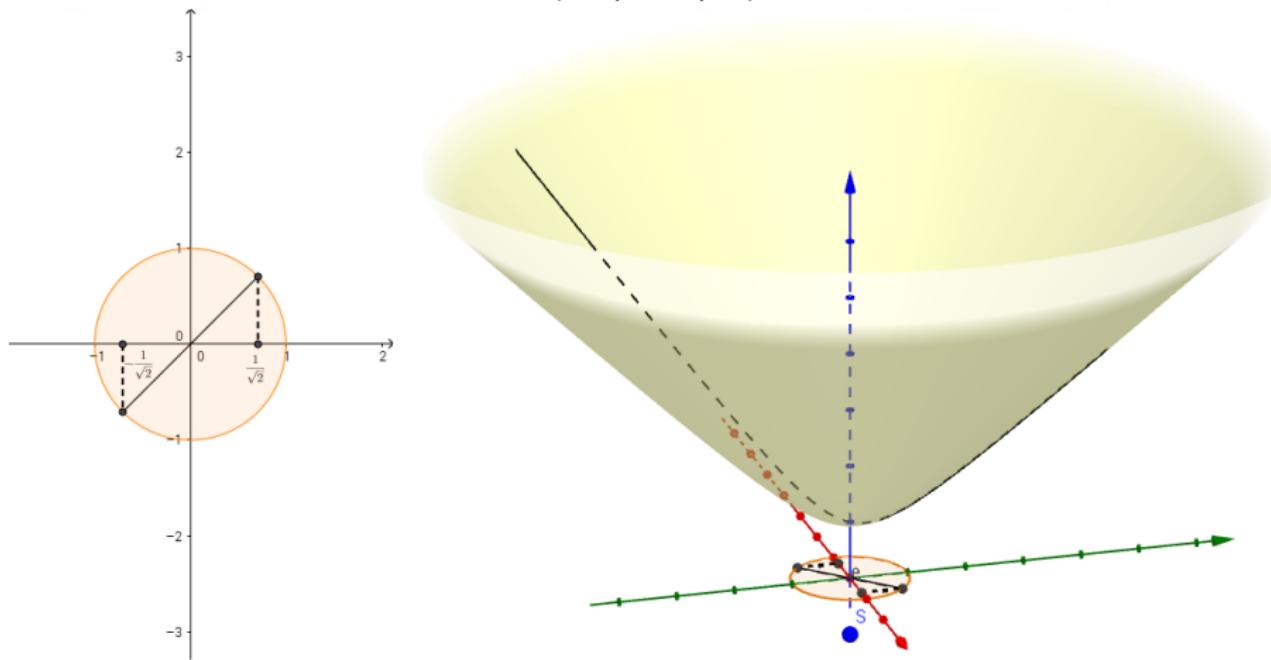
Las únicas pregeodésicas nulas de H son $\alpha(t) = \phi^{-1}(t + x_0, t + y_0)$ y $\beta(t) = \phi^{-1}(t + x_0, -t + y_0)$ con $t \in I$ y $(x_0, y_0) \in \Delta$; heredando también su orientación temporal, su cronología y su cono causal futuro.



Futuro y pasado cronológico de N

Compleitud

Sea $\alpha(t) = \phi^{-1}(t, t)$ con $t \in \left(-\frac{1}{\sqrt{2}}, \frac{1}{\sqrt{2}}\right)$



Geodésica α

$$\frac{D\alpha'}{dt} = \frac{4t}{1-2t^2} \alpha'(t)$$

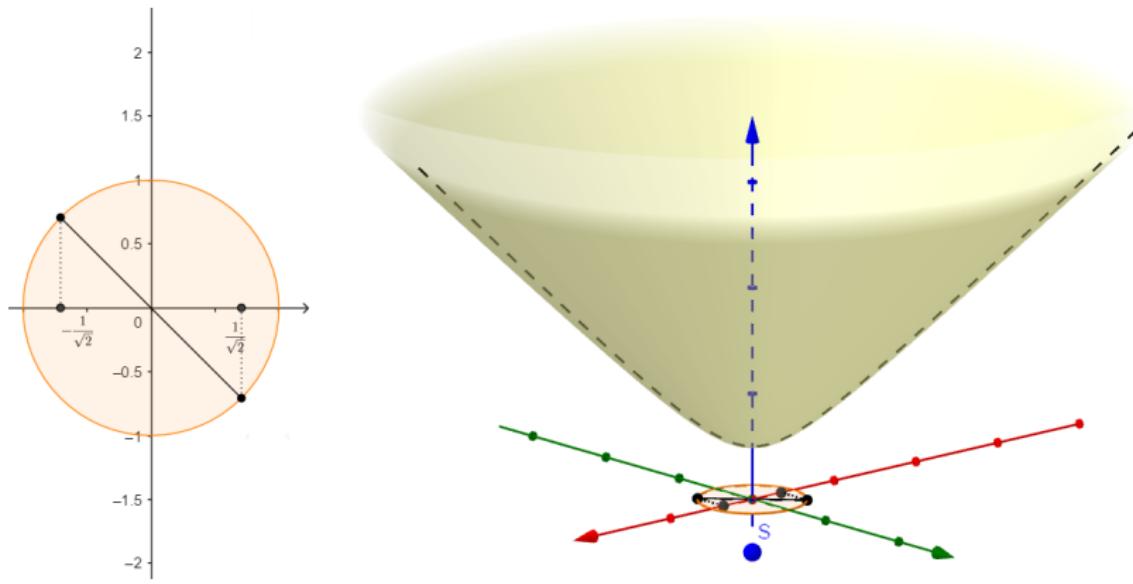
$$\begin{aligned}s'(t) &= c_0 \exp \left(\int_0^t \frac{4u}{1-2u^2} du \right) \\ &= \frac{c_0}{1-2t^2}\end{aligned}$$

$$s(t) = c_0 \sqrt{2} \operatorname{arctanh} \left(\sqrt{2}t \right)$$

$$t(s) = t = \frac{1}{\sqrt{2}} \tanh \left(\sqrt{2} \frac{s}{c_0} \right) \quad \forall s \in \mathbb{R}$$

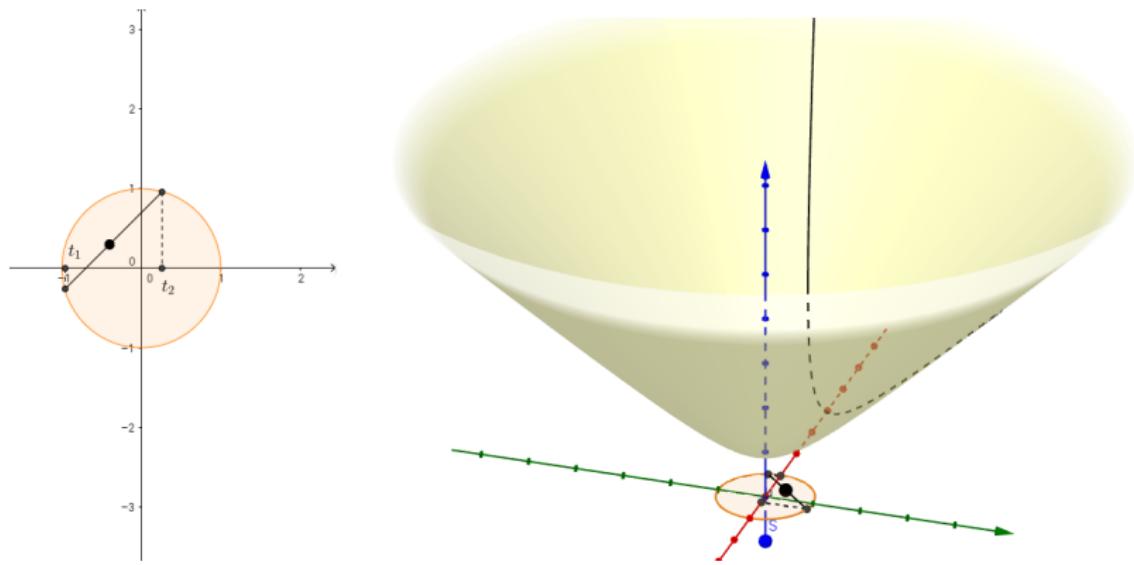
$$\tilde{\alpha}(s) = \alpha \left(\frac{1}{\sqrt{2}} \tanh \left(\sqrt{2} \frac{s}{c_0} \right) \right) \quad \forall s \in \mathbb{R}$$

Dada $\beta(t) = \phi^{-1}(t, -t)$ con $t \in \left(-\frac{1}{\sqrt{2}}, \frac{1}{\sqrt{2}}\right)$.



Su reparametrización es $\tilde{\beta}(s) = \beta\left(\frac{1}{\sqrt{2}} \tanh\left(\sqrt{2}\frac{s}{c_0}\right)\right)$ $\forall s \in \mathbb{R}$

Sea $\alpha(t) = \phi^{-1}(r \cos(\theta) + t, r \sin(\theta) + t)$ con $t \in (t_1, t_2)$

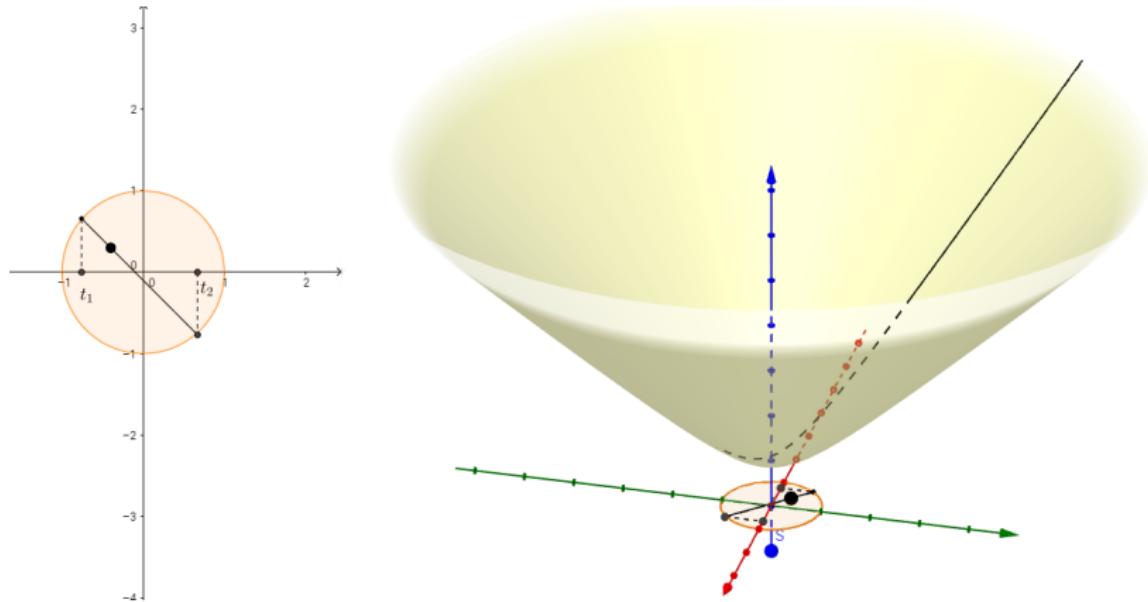


Su reparametrización en el parámetro afín es:

$$\tilde{\alpha}(s) = \alpha \left(a_0 \frac{e^{s/b_0} - 1}{t_2 - t_1 e^{s/b_0}} \right); \quad \forall s \in \mathbb{R} \text{ con } a_0 = t_1 t_2 \text{ y}$$

$$b_0 = c_0 \frac{1 - r^2}{\sqrt{2 - r^2 + r^2 \sin(2\theta)}}$$

Dada $\beta(t) = \phi^{-1}(r \cos(\theta) + t, r \sin(\theta) - t)$ con $t \in (t_1, t_2)$



$$\tilde{\beta}(s) = \beta \left(a_0 \frac{e^{s/b_0} - 1}{t_2 - t_1 e^{s/b_0}} \right) \quad \forall s \in \mathbb{R} \text{ con } a_0 = t_1 t_2 \text{ y}$$

$$b_0 = c_0 \frac{1 - r^2}{\sqrt{2 - r^2 - r^2 \operatorname{sen}(2\theta)}}$$

Conclusión

H es geodésicamente completo **nulo**.

- La reparametrización de la pregeodésica espacial $\lambda(t) = \phi^{-1}(t, 0)$ con $t \in (-1, 1)$ es $\tilde{\lambda}(s) = \lambda(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.
- La reparametrización de la pregeodésica temporal $\nu(t) = \phi^{-1}(0, t)$ es $\tilde{\nu}(s) = \nu(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.

Conclusión

H es incompleto **espacial** y **temporal**.

Conclusión

H es geodésicamente completo **nulo**.

- La reparametrización de la pregeodésica espacial $\lambda(t) = \phi^{-1}(t, 0)$ con $t \in (-1, 1)$ es $\tilde{\lambda}(s) = \lambda(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.
- La reparametrización de la pregeodésica temporal $\nu(t) = \phi^{-1}(0, t)$ es $\tilde{\nu}(s) = \nu(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.

Conclusión

H es incompleto **espacial** y **temporal**.

Conclusión

H es geodésicamente completo **nulo**.

Analizando la completitud **espacial** y **temporal** tenemos:

- La reparametrización de la pregeodésica espacial $\lambda(t) = \phi^{-1}(t, 0)$ con $t \in (-1, 1)$ es $\tilde{\lambda}(s) = \lambda(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.
- La reparametrización de la pregeodésica temporal $v(t) = \phi^{-1}(0, t)$ es $\tilde{v}(s) = v(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.

Conclusión

H es incompleto **espacial** y **temporal**.

Conclusión

H es geodésicamente completo **nulo**.

- ① La reparametrización de la pregeodésica espacial $\lambda(t) = \phi^{-1}(t, 0)$ con $t \in (-1, 1)$ es $\tilde{\lambda}(s) = \lambda(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.
- ② La reparametrización de la pregeodésica temporal $\nu(t) = \phi^{-1}(0, t)$ es $\tilde{\nu}(s) = \nu(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.

Conclusión

H es incompleto **espacial** y **temporal**.

Conclusión

H es geodésicamente completo **nulo**.

- ① La reparametrización de la pregeodésica espacial $\lambda(t) = \phi^{-1}(t, 0)$ con $t \in (-1, 1)$ es $\tilde{\lambda}(s) = \lambda(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.
- ② La reparametrización de la pregeodésica temporal $\nu(t) = \phi^{-1}(0, t)$ es $\tilde{\nu}(s) = \nu(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.

Conclusión

H es incompleto **espacial** y **temporal**.

Conclusión

H es geodésicamente completo **nulo**.

- ① La reparametrización de la pregeodésica espacial $\lambda(t) = \phi^{-1}(t, 0)$ con $t \in (-1, 1)$ es $\tilde{\lambda}(s) = \lambda(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.
- ② La reparametrización de la pregeodésica temporal $\nu(t) = \phi^{-1}(0, t)$ es $\tilde{\nu}(s) = \nu(\operatorname{sen}(s/s_0)) \quad \forall s \in \left(-\frac{\pi}{2}, \frac{\pi}{2}\right)$.

Conclusión

H es incompleto **espacial** y **temporal**.

Condiciones de Plausibilidad

① Condiciones de Causalidad:

② Convergencia temporal:

③ Inextensibilidad:

④ Ecuación de Einstein.

$$Ric - \frac{1}{2}S g = 8\pi T$$

⑤ Condiciones de Energía.

○ Condición débil:

$$T(v, v) \geq 0 \Leftrightarrow Ric(v, v) \geq \frac{1}{2}S g$$

○ Condición fuerte:

$$T(v, v) \geq \frac{1}{2} \operatorname{tr}(T) g(v, v)$$

Condiciones de Plausibilidad

- ① Condiciones de Causalidad: H es cronológico.
- ② Convergencia temporal:
- ③ Inextensibilidad:
- ④ Ecuación de Einstein.

$$Ric - \frac{1}{2}S g = 8\pi T$$

- ⑤ Condiciones de Energía.

- Condición débil:

$$T(v, v) \geq 0 \Leftrightarrow Ric(v, v) \geq \frac{1}{2}S g$$

- Condición fuerte:

$$T(v, v) \geq \frac{1}{2} \operatorname{tr}(T) g(v, v)$$

Condiciones de Plausibilidad

- ① Condiciones de Causalidad:
- ② Convergencia temporal:
- ③ Inextensibilidad:
- ④ Ecuación de Einstein.

$$Ric - \frac{1}{2}S g = 8\pi T$$

- ⑤ Condiciones de Energía.

- Condición débil:

$$T(v, v) \geq 0 \Leftrightarrow Ric(v, v) \geq \frac{1}{2}S g$$

- Condición fuerte:

$$T(v, v) \geq \frac{1}{2} \operatorname{tr}(T) g(v, v)$$

Condiciones de Plausibilidad

① Condiciones de Causalidad:

② Convergencia temporal: $R(v, v) = \frac{x_2^2 - x_1^2}{1 - (x_1^2 + x_2^2)}$

③ Inextensibilidad:

④ Ecuación de Einstein.

$$Ric - \frac{1}{2}S g = 8\pi T$$

⑤ Condiciones de Energía.

● Condición débil:

$$T(v, v) \geq 0 \Leftrightarrow Ric(v, v) \geq \frac{1}{2}S g$$

● Condición fuerte:

$$T(v, v) \geq \frac{1}{2} \text{tr}(T) g(v, v)$$

Condiciones de Plausibilidad

- ① Condiciones de Causalidad:
- ② Convergencia temporal:
- ③ Inextensibilidad:
- ④ Ecuación de Einstein.

$$Ric - \frac{1}{2}S g = 8\pi T$$

- ⑤ Condiciones de Energía.

- Condición débil:

$$T(v, v) \geq 0 \Leftrightarrow Ric(v, v) \geq \frac{1}{2}S g$$

- Condición fuerte:

$$T(v, v) \geq \frac{1}{2} \operatorname{tr}(T) g(v, v)$$

Condiciones de Plausibilidad

- ① Condiciones de Causalidad:
- ② Convergencia temporal:
- ③ Inextensibilidad: H es inextensible por se completo nulo.
- ④ Ecuación de Einstein.

$$Ric - \frac{1}{2}S g = 8\pi T$$

- ⑤ Condiciones de Energía.

- Condición débil:

$$T(v, v) \geq 0 \Leftrightarrow Ric(v, v) \geq \frac{1}{2}S g$$

- Condición fuerte:

$$T(v, v) \geq \frac{1}{2} \operatorname{tr}(T) g(v, v)$$

Condiciones de Plausibilidad

- ① Condiciones de Causalidad:
- ② Convergencia temporal:
- ③ Inextensibilidad:
- ④ Ecuación de Einstein.

$$Ric - \frac{1}{2}S g = 8\pi T$$

- ⑤ Condiciones de Energía.

- Condición débil:

$$T(v, v) \geq 0 \Leftrightarrow Ric(v, v) \geq \frac{1}{2}S g$$

- Condición fuerte:

$$T(v, v) \geq \frac{1}{2} \operatorname{tr}(T) g(v, v)$$

Condiciones de Plausibilidad

- ① Condiciones de Causalidad:
- ② Convergencia temporal:
- ③ Inextensibilidad:
- ④ Ecuación de Einstein.

$$Ric - \frac{1}{2}S g = 8\pi T$$

- ⑤ Condiciones de Energía.

- ① Condición débil:

$$T(v, v) \geq 0 \Leftrightarrow Ric(v, v) \geq \frac{1}{2}S g$$

- ② Condición fuerte:

$$T(v, v) \geq \frac{1}{2} \operatorname{tr}(T) g(v, v)$$

① Componentes del Tensor de Ricci:

$$R_{11} = R^1_{111} + R^2_{112} = 2 \frac{x_2^2 - x_1^2}{(1 - x_1^2 - x_2^2)^2}$$

$$R_{12} = R^1_{121} + R^2_{122} = 0$$

$$R_{21} = R^1_{211} + R^2_{212} = 0$$

$$R_{22} = R^1_{221} + R^2_{222} = -2 \frac{x_2^2 - x_1^2}{(1 - x_1^2 - x_2^2)^2}$$

② Curvatura Escalar:

$$S = \sum g^{ij} R_{ij} = g^{11} R_{11} + g^{22} R_{22} = \frac{x_2^2 - x_1^2}{1 - x_1^2 - x_2^2}$$

① Componentes del Tensor de Ricci:

$$R_{11} = R_{111}^1 + R_{112}^2 = 2 \frac{x_2^2 - x_1^2}{(1 - x_1^2 - x_2^2)^2}$$

$$R_{12} = R_{121}^1 + R_{122}^2 = 0$$

$$R_{21} = R_{211}^1 + R_{212}^2 = 0$$

$$R_{22} = R_{221}^1 + R_{222}^2 = -2 \frac{x_2^2 - x_1^2}{(1 - x_1^2 - x_2^2)^2}$$

② Curvatura Escalar:

$$S = \sum g^{ij} R_{ij} = g^{11} R_{11} + g^{22} R_{22} = \frac{x_2^2 - x_1^2}{1 - x_1^2 - x_2^2}$$

① Componentes del Tensor de Ricci:

$$R_{11} = R_{111}^1 + R_{112}^2 = 2 \frac{x_2^2 - x_1^2}{(1 - x_1^2 - x_2^2)^2}$$

$$R_{12} = R_{121}^1 + R_{122}^2 = 0$$

$$R_{21} = R_{211}^1 + R_{212}^2 = 0$$

$$R_{22} = R_{221}^1 + R_{222}^2 = -2 \frac{x_2^2 - x_1^2}{(1 - x_1^2 - x_2^2)^2}$$

② Curvatura Escalar:

$$S = \sum g^{ij} R_{ij} = g^{11} R_{11} + g^{22} R_{22} = \frac{x_2^2 - x_1^2}{1 - x_1^2 - x_2^2}$$

① Componentes del Tensor de Ricci:

$$R_{11} = R_{111}^1 + R_{112}^2 = 2 \frac{x_2^2 - x_1^2}{(1 - x_1^2 - x_2^2)^2}$$

$$R_{12} = R_{121}^1 + R_{122}^2 = 0$$

$$R_{21} = R_{211}^1 + R_{212}^2 = 0$$

$$R_{22} = R_{221}^1 + R_{222}^2 = -2 \frac{x_2^2 - x_1^2}{(1 - x_1^2 - x_2^2)^2}$$

② Curvatura Escalar:

$$S = \sum g^{ij} R_{ij} = g^{11} R_{11} + g^{22} R_{22} = \frac{x_2^2 - x_1^2}{1 - x_1^2 - x_2^2}$$

El tensor es nulo por lo tanto cumple con la condición débil de energía

¡Muchas Gracias por su atención!