# Relativité générale

# Rappels sur la relativité restrainte (vecteurs et tenseurs)

 $^{\ast}$  On prend comme exemple une espace euclidien de dimension 2 mais la théorie est générale

$$\mathbf{A} = A^1 \mathbf{e}_2 + A^2 \mathbf{e}_2 + A^3 \mathbf{e}_3 = A^i \mathbf{e}_i$$

les  $A^i$  sont les composantes contravariantes

Changement de base :  $\{\mathbf{e}_1, \mathbf{e}_2, \mathbf{e}_3\}$ 

$$\mathbf{e}_i = \Lambda_i^j \mathbf{e}_j' = \Lambda_i^1 \mathbf{e}_1' + A_i^2 \mathbf{e}_2' + A_i^3 \mathbf{e}_3'$$

$$\mathbf{e}_i' = (\Lambda^{-1})_i^j \mathbf{e}_j$$

$$\mathbf{A} = A^j \mathbf{e}_j = \underbrace{A^j \Lambda^i_j}_{A^{i\prime}} e_i^{\prime}$$

$$\boxed{A'i = \Lambda^i_j A^j}$$

#### Base duale

ayant une base B On peut définir une base duale  $\tilde{B}=\left\{\mathbf{e}^1,\mathbf{e}^2,\mathbf{e}^3\right\}|\mathbf{e}^i\cdot\mathbf{e}^j=\delta^i_j$ 

$$\mathbf{A} = \underbrace{A^i}_{contravariante} \mathbf{e}_i = \underbrace{A_j}_{covariantes} \mathbf{e}^j$$

$$\mathbf{A} \cdot \mathbf{e}^i = A^i$$

$$\mathbf{A} \cdot \mathbf{e}_i = A_i$$

On veut démontrer que  $\mathbf{e}'^i = A^i_j \mathbf{e}^j$ 

Tenseurs:

base :  $\mathbf{e}_i \otimes \mathbf{e}_j$ 

$$\mathbf{T} = T^{ij}\mathbf{e}_j \otimes \mathbf{e}_j$$

Il y a des représentation covarientes contravarites et mixtes au tenseurs.

$$T'^{ij} = \Lambda_k^i \Lambda_l^j T^{kl}$$
 
$$T'^i_j = \Lambda_k^i (\Lambda^{-1})_j^l T_l^k$$

$$T_i^i = tr(T) = \cdot = tr(T')$$

## Tenseur Métrique

 $\mathbf{e}_i = g_{ij}\mathbf{e}^j \iff \mathbf{e}_i \cdot \mathbf{e}_j = g_{ik}\underbrace{\mathbf{e}^k \cdot \mathbf{e}_j}_{\delta_j^k} = g_i j$ 

de même :

$$\mathbf{e}^i \cdot \mathbf{e}^j = g^{ij} \mathbf{e}^j$$

$$\mathbf{AB} = A^i \mathbf{e}_i B^j \mathbf{e}_j = g_{ij} A^i B^i$$

$$A^i = \mathbf{A}\mathbf{e}^i = \mathbf{A} \cdot (g^{ij}\mathbf{e}_j) = g^{ij}A_j$$

$$A^i = g^{ij}A_j$$

$$A_i = g_{iij}A^j$$

$$g_{ik}g^{kj} = \delta_i^j$$

# Espace-Temps (1908)

Un concept définis par Minkowski après avoir lu les papier de Einstein de 1905. Ce dernier n'aimait pas du tout ce concept.

Quadrivecteur

$$x^i = (ct, x, y, z)$$

Transformation de Lorentz

$$x'^i = \Lambda^i_j x^j$$

Intervalle

$$S^2 = \cancel{Z}_t^1 - x^2 - y^2 - z^2$$

unitées Géométriques

$$G=1$$
  $c=1$ 

Transformation de Lorentz

$$\Lambda^T g \Lambda = g$$

On a 16 variables dans une matrice 4x4. On a une contrainte sur 10 d'entres elles. Il reste donc 6 degrés de libertés. Celles ci représente l'alignement des axes et la vitesse.

 $\underline{\text{Rapidit\'e}}$ 

$$\tanh \psi = v$$

$$\Lambda = \begin{pmatrix} -x \sinh \psi & t \cosh \psi & 0 & 0 \\ x \cosh \psi & -t \sinh \psi & 0 & 0 \\ 0 & 0 & 1 & 0 \\ 0 & 0 & 0 & 1 \end{pmatrix}$$

Quadrigradient

$$\partial_i = \frac{\partial}{\partial x^i}$$

$$\partial_{i'} = (\Lambda^{-1})_i^j \partial_j : q$$

# Espace-temps

$$\mathrm{d}s^2 = g_{ij}\mathrm{d}x^i\mathrm{d}x^j = \mathrm{d}\tau^2$$

Temps propre

Temps qui s'écoule dans le référentielle de l'objet

$$\implies x(\tau)$$

Si on connais  $x^{i}(t)$ , alors que vaut le temps propre?

$$d\tau = \sqrt{g_{ij} dx^i dx^j}$$

$$= \sqrt{dt^2 - d\mathbf{r}^2}$$

$$= dt \sqrt{1 - \left(\frac{\partial \mathbf{r}}{\partial t}\right)^2}$$

$$= dt \sqrt{1 - \mathbf{v}^2}$$

$$= \frac{dt}{\gamma}$$

## Action

$$S = -m \int_{A}^{B} d\tau = -m \int_{A}^{B} dt \sqrt{1 - \mathbf{v}^{2}}$$

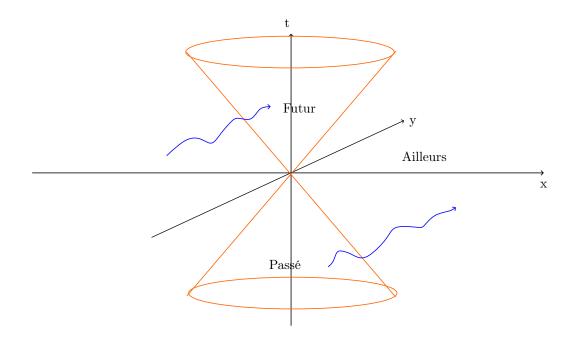
$$\approx -m \int_{A}^{B} dt \left( 1 - \frac{1}{2} \mathbf{v} \right)$$

$$= -m \int_{A}^{B} dt \frac{1}{2} m \mathbf{v}^{2}$$

Lagrangien:

$$L = -m\sqrt{1 - \mathbf{v}^2}$$

$$\mathbf{p} = \frac{\partial L}{\partial \mathbf{v}} = \frac{m\mathbf{v}}{\sqrt{1 - \mathbf{v}^2}}$$



 $Figure\ 1-Espace-temps$ 

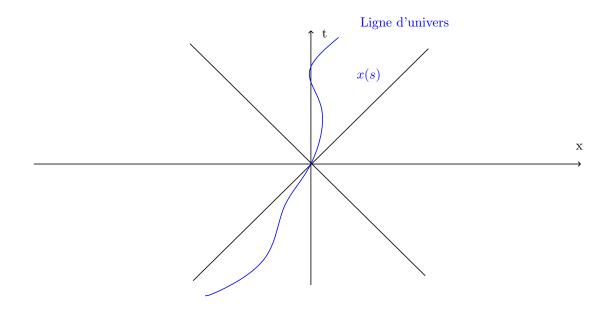


FIGURE 2 – Minkowski 2D

Hamiltonien

$$\mathbf{p} \cdot \mathbf{v} = L = H$$

 $\underline{Hamiltonien}$ 

$$\begin{split} H &= \mathbf{p} \cdot \mathbf{v} - L = \mathbf{p} \cdot \mathbf{v} + m\sqrt{1 - \mathbf{v}^2} \\ &= \frac{m}{\sqrt{1 - \mathbf{v}^2}} \left\{ \mathbf{v}^2 + 1 - \mathbf{v}^2 \right\} \\ &= \frac{m}{\sqrt{1 - \mathbf{v}^2}} \\ &= \sqrt{\mathbf{p}^2 + m^2} \end{split}$$

$$H^2 = \frac{m^2}{1 - \mathbf{v}^2} \quad \mathbf{p}^2 = \frac{m^2 v^2}{1 - \mathbf{v}^2}$$

# Éléctromagnétisme

4-vecteur potentiel:

$$A^i = (\Phi, \mathbf{A}), \quad A_i = (\Phi, -\mathbf{A})$$

$$S = \underbrace{S_0}_{-m \int d\tau} -e \int_A^B \underbrace{A_i dx^i}_{\text{invarient}} (\mathbf{E}^2 - \mathbf{B}^2)$$

Tensuer de Faraday

$$\begin{split} F_{ij} &=_i A_j - \partial_j A_i \\ F_i^i &= 0 \quad F_{ij} F^{ij} : \text{invarient} \\ \mathbf{E} &= -\mathbf{v} A_0 - \frac{\partial \mathbf{A}}{\partial t} \quad \mathbf{B} = \mathbf{\nabla} \times \mathbf{A} \end{split}$$

 $\rightarrow$  principe de moindre action :

$$m\ddot{x}^i = eF_j^i \dot{x}^2$$

$$\boxed{m\dot{u}^i = eF^i_j u^j}$$

## Chapitre 2 : géométrie différentielle

### Théorème du plongement

Nash

Ne vaut que pour des espace euclidien (pas pour l'espace-temps donc) mais le théorème se généralise On définit un point  $\mathbf{x} \in \mathbb{R}^3$  comme un point de la surface. Où  $\mathbb{R}^3$  est l'espace  $h\hat{o}te$ 

$$\mathbf{X}(x^i) \quad i \in \{1, \cdots, d\}$$

Par exemple, la sphère :

$$\mathbf{X} = (\sin\theta\cos\phi, \sin\theta\sin\phi, \cos\theta)$$

$$x^1 = \theta$$
  $x^2 = \phi$ 

### Il n'existe pas de vecteur position

Il est impossible en général de représenter un variété différentiel avec une seule carte

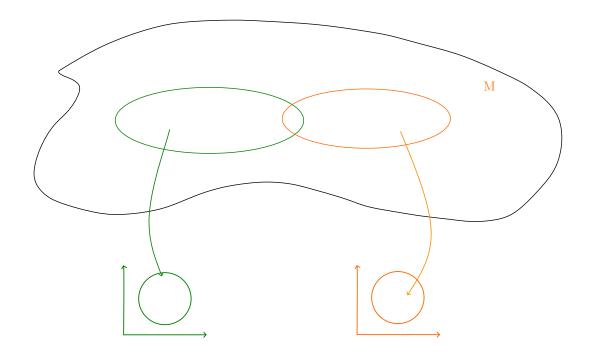


Figure 3 – Atlas

Espace tangeant

$$\mathbf{e}_{i} = \frac{\partial \mathbf{X}}{\partial x^{i}} = \frac{\partial \mathbf{X}}{\partial x^{\prime j}} \frac{\partial x^{\prime j}}{\partial x^{i}} = \mathbf{e}_{j}^{\prime} \underbrace{\frac{\partial x^{\prime j}}{\partial x^{i}}}_{\Lambda^{j}}$$

### Truc mémotechnique

Quand on divise par un indice inferieur il deviens suppérieur et inversement

tenseur métrique

$$g_{ij} = \mathbf{e}_i \cdot \mathbf{e}_j = \frac{\partial \mathbf{X}}{\partial x^i} \cdot \frac{\partial \mathbf{X}}{\partial x^j} = \partial_i \mathbf{X} \cdot \partial_j \mathbf{X}$$

$$ds^{2} = d\mathbf{X}d\mathbf{X} = (\partial_{i}\mathbf{X}dx^{i}) \cdot (\partial_{j}\mathbf{X}dx^{j}) = g_{ij}dx^{i}dx_{j} = g_{ij}(x)dx^{1}dx^{2}$$

fonction :  $\phi(x)$ 

$$\partial_{i\phi} = \frac{\partial \phi}{\partial x^i}$$

$$\partial_i' = \frac{\partial \phi}{\partial x'^i} = \cdots$$

$$\partial_i \phi = \partial_j' \phi \frac{\partial x'^j}{\partial x^i}$$

(vecteur covarient)

## Transport parallèle

Le concept de transport parallèle permet de comparer des vecteurs qui sont définis à des points différents (qui viennent de différents espaces tangents).

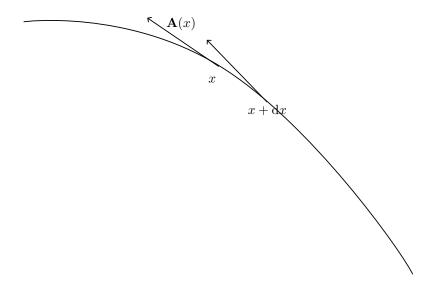


FIGURE 1 – transport parallèle

$$A_i(x) = \mathbf{A}(x) \cdot \mathbf{e}_i(x)$$

$$A_{i} + \partial A_{i} = \mathbf{A}(x) \cdot \mathbf{e}_{i}(x + dx)$$

$$= \mathbf{A}(x) \cdot \left(\mathbf{e}_{i}(x) + \partial_{j}\mathbf{e}_{i}(x)dx^{j}\right)$$

$$= A_{i}(x) + A_{k} \underbrace{\mathbf{e}^{k} \cdot \partial_{j}\mathbf{e}_{i}(x)}_{\Gamma_{ij}^{k}(x)} dx^{i}$$

$$\delta A_i = \Gamma^k_{ij} A_k \mathrm{d} x^i$$

$$\mathbf{e}_i = \partial_i \mathbf{X} \quad \mathbf{e}^k = \partial^k \mathbf{X} = g^{kj} \partial_j \mathbf{X}$$

$$\partial_j \mathbf{e}_i = \partial_j \partial_i \mathbf{X} = \partial_i \mathbf{e}_j$$
$$\Gamma_{ij}^k = \partial^k \mathbf{X} \cdot \partial_i \partial_j \mathbf{X} = \Gamma_{ji}^k$$

$$\partial A^i = -\Gamma^i_{kj} A^k \mathrm{d} x^j$$

$$\delta(A^iB_i) = 0 = \delta^iB_i + A^i\delta B_i = \left(\delta A^i + \Gamma^i_{kj}A^k\mathrm{d}x^j\right)B_i = 0$$

<u>Dérivé covariante</u>

$$\begin{split} DA^i &= \text{changement "r\'eel" du vecteur} \\ &= \mathrm{d}A^i - \partial A^i \\ &= \partial_j A^i \mathrm{d}x^j + \Gamma^i_{kj} A^k \mathrm{d}x^j \\ &= \underbrace{\nabla_j A^i}_{\partial_j A^i + \Gamma^i_{kj} A^k} \mathrm{d}x^i \end{split}$$

$$\underbrace{\nabla_j A_i = \partial_j A_i - \Gamma_{ij}^k A_k}_{\text{tenseur de rang 2}}$$

$$\nabla_i \mathbf{A} = \operatorname{proj} \partial_i \mathbf{A}$$

Les symbols de Christoffel semblent requérir  $\mathbf{X}$  et donc de travailler dans l'espace hôte. Ce n'est pas de cas. On peut tout ré-exprimer en fonction du tenseur métrique.

$$\Gamma_{ij}^{k} = \frac{1}{2}g^{kl} \left(\partial_{j}g_{il} + \partial_{i}g_{jl} - \partial_{l}g_{ij}\right)$$

$$\Gamma_{kij} = g_{kl} \Gamma_{ij}^l = \partial_k \mathbf{X} \cdot \partial_j \partial_j \mathbf{X}$$

$$\partial_k g_{ij} = \mathbf{e}_i \mathbf{e}_j = \partial_i \mathbf{X} \cdot \partial_j \mathbf{X}$$

$$\partial_i g_{jk} = \mathbf{e}_j \mathbf{e}_k = \partial_j \mathbf{X} \cdot \partial_k \mathbf{X}$$

$$\partial_j g_{ki} = \mathbf{e}_k \mathbf{e}_i = \partial_k \mathbf{X} \cdot \partial_i \mathbf{X}$$

On addition les deux derniers et on isole  $\partial_k \mathbf{X} \cdot \partial_i \partial_i \mathbf{X}$ 

pour avoir

$$\Gamma_{ij}^{k} = \frac{1}{2}g^{kl} \left(\partial_{j}g_{il} + \partial_{i}g_{jl} - \partial_{l}g_{ij}\right)$$

## Exemple: $S^2(\text{ rayon } a)$

Coordonnées sphériques  $\theta, \varphi$ 

$$[g_{ij}] = \begin{bmatrix} a^2 & 0 \\ 0 & a^2 \sin^2 \theta \end{bmatrix}$$

$$\Gamma^i_{jk} = \frac{1}{2} g^{il} \left( \partial_j g_{lk} + \partial_k g_{jl} - \partial_i g_{jk} \right)$$

$$[g^{ij}] = \begin{bmatrix} \frac{1}{a^2} & 0 \\ 0 & \frac{1}{a^2 \sin^2 \theta} \end{bmatrix}$$

$$\partial_\theta g_{\varphi\varphi} = \partial_1 g_{22} = 2a^2 \sin \theta \cos \theta$$

$$\Gamma^1_{22} = -\frac{1}{2} g^{11} \partial_1 g_{22} = -\sin \theta \cos \theta$$

$$\Gamma^2_{12} = \Gamma^2_{21} = \frac{1}{2} g^{22} \partial_1 g_{22} = \frac{\cos \theta}{\sin \theta} = \cot \theta$$

Dérivée covariante

$$\nabla_{\theta} A_{\theta} = \partial_{\theta} A^{\theta} + \Gamma^{\theta}_{\varphi\varphi} A^{\varphi} = \partial_{\theta} A^{\theta}$$

$$_{\varphi}A^{\theta}=\partial_{\varphi}A^{\theta}+\Gamma^{\theta}_{\varphi\varphi}A^{\varphi}=\partial_{\varphi}A^{\theta}-\sin\theta\cos\theta A^{\varphi}$$

. . .

# Les géodésique

La géodésique est une courbe (trajectoire sur un variété)  $x^{i}(\lambda)$ 

vecteur tangenant  $\mathbf{u} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} \mathbf{X}(x(\lambda)) = \frac{\partial \mathbf{X}}{\partial x^i} \frac{\mathrm{d}x^i}{\mathrm{d}\lambda} = \mathbf{e}_i \dot{x}^i = \mathbf{e}_i u^i$ 

$$|\mathbf{u}| = \sqrt{g_{ij}u^iu^j} = \sqrt{g_{ij}\frac{\mathrm{d}x^i}{\mathrm{d}\lambda}\frac{\mathrm{d}dx^j}{\mathrm{d}\lambda}} = \sqrt{\frac{\mathrm{d}s^2}{\mathrm{d}\lambda^2}} = \left|\frac{\mathrm{d}s}{\mathrm{d}\lambda}\right|$$

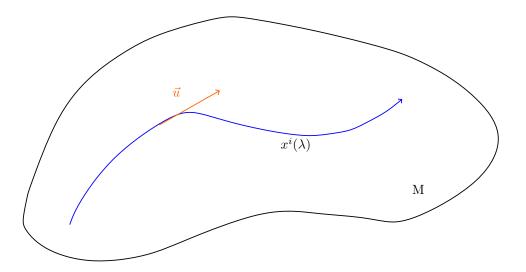
$$\nabla_{\lambda}\phi = \frac{\mathrm{d}\phi}{\mathrm{d}\lambda} = \partial_{i}\varphi \frac{\partial x^{i}}{\partial\lambda} = u^{i}\partial_{i}\phi$$

$$\nabla_{\lambda}A^{j} = u_{i}^{i}A^{j} = u^{i}\partial_{i}A^{j} + \Gamma_{ki}^{j}A^{k}u^{i}$$

## Géodésique

1) Minimise (rend stationaire) la distance entre deux points.

$$S_{AB} = \int_{A}^{B} \mathrm{d}s \quad \mathrm{d}s^{2} = g_{ij} \mathrm{d}x^{i} \mathrm{d}x^{j}$$



 $Figure \ 2-g\'{e}od\'{e}sique$ 

$$\delta S_{AB} = 0 \quad x^i(\lambda) + \delta x^i(\lambda)$$

2) courbe telle que  ${\bf u}$  est transporté parallèlement

$$Du^i = du^i - \delta^i = du^i + \Gamma^i_{kj} u^k dx^k dx^j \propto u^i$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda}\left(u_{i}u^{i}\right) = 2u_{i}\dot{u}^{i}$$

où  $\dot{}\equiv\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda}$ 

$$=2u_iu^if(\lambda)-\Gamma^i_{jk}u^ku^ju_i$$

$$\Gamma_{ij}^{k\prime} = \frac{\partial x^{k\prime}}{\partial x^l} \frac{\partial x^m}{\partial x^{i\prime}} \frac{\partial x^n}{\partial x^{j\prime}} \Gamma_{mn}^l - \cdots$$

On va demander que  $f(\lambda)=0 \implies |\mathbf{u}|=\mathrm{cst}$ 

$$\dot{u}^i + \Gamma^i_{kj} u^k u^i = 0$$

2022-09-09

## À l'épisode précédent :

$$\partial_i A_j, \, \partial_i A^j$$

$$\nabla_i A_j = \partial_i A_j - \Gamma_{ii}^k A_k$$

$$\nabla_i A^j = \partial_i A^j + \Gamma^j_{kj} A^k$$

 $\Gamma$  est la connection affine ou symbole de Chritoffel

$$\Gamma_{ik}^{k}(x) = \frac{1}{2}g^{kl}\left(\partial_{i}g_{lj} + \partial_{j}g_{li} - \partial_{l}g_{ij}\right)$$

 $\Gamma_i j^k$  n'est pas un tenseur  ${}_i A^j$  en est un!

Il est toujours possible de choisir un référentiel tel que  $\Gamma^k_{ij}=0 \; \forall i,j,k\,!$ 

### Théorème du quotient

si  $B^{ij}A_j$  est un vecteur  $\forall A_j$  qui est un vecteur alors  $B^{ij}$  est un tenseur.

# Équation géodésique

$$\ddot{x}^i + \Gamma^i_{jk} \dot{x}^j \dot{x}^k = 0$$

Cette équation est équivalente à

$$\dot{u}^i \Gamma^i_{ik} u^j u^k$$

$$Du^i = \mathrm{d}u^i + \Gamma^i_{ik}u^i \mathrm{d}x^k = 0$$

$$Du_i = \mathrm{d}u_i - \Gamma^k_{ij} u_k \mathrm{d}x^j = 0$$

On divise par  $d\lambda$ 

$$\implies \dot{u}_i - \Gamma_{ij}^k u_k u^i = 0$$

$$= \dot{u}_i - \Gamma_{kij} u^k u^j$$

$$= \dot{u}_i - \frac{1}{2} \left( \partial_i g_{ki} + \partial_j g_{ki} - \partial_k g_{ij} \right) u^k u^i$$

$$A_{kj} = -A_{jk} \qquad S^{kj} = -S^{jk}$$
 
$$A_{ki}S^{kj} = A_{jk}S^{jk} = -A_{kj}S_{kj} = 0$$

comme les deux derniers termes forment ensemble un tenseur anitsymétrique et qu'ils mutilplient un tenseur symétrique la contribution de ces termes s'annulent

$$0 = \dot{u}_{ii} g_{kj} u^k u^j$$

Si  $g_k j$  ne dépend pas de  $x^i$  alors  $u_i = \operatorname{cst}$ 

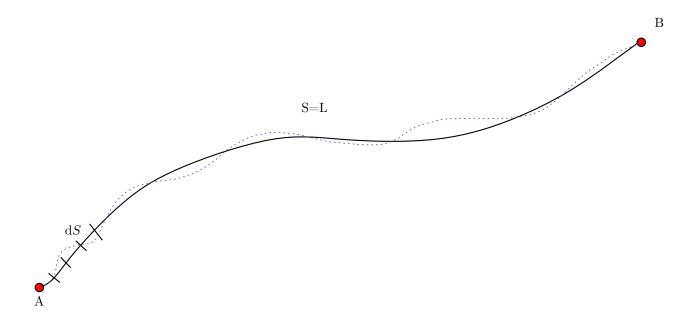


FIGURE 1 – Géodésique 2

$$S_{AB} = \int_{A}^{B} d\lambda L(x, \dot{x}) = \int_{A}^{B} d\lambda \underbrace{\sqrt{g_{ij}(x)\dot{x}^{i}x^{j}}}_{|\mathbf{u}|} = \int_{A}^{B} \sqrt{g_{ij}dx^{j}dx^{j}} = \int_{A}^{B} ds$$

$$x^{i}(\lambda) \to x^{i}(\lambda) + \delta x^{i}(\lambda)$$

$$\delta S_{AB} = \int_A^B \mathrm{d}\lambda \frac{1}{2L} \delta(g_{ij} \dot{x}^i \dot{x}^j) = \int_A^B \mathrm{d}\lambda \left\{ \frac{1}{2} \partial_k g_{ij} \dot{x}^i j \delta x^k + g_{ij} \dot{x}^i \delta \dot{x}^i \right\}$$

$$g_{ij}\dot{x}^{i}\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda}x^{i} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda}\left(g_{ij}\dot{x}^{i}\delta x^{j}\right) - \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda}\left(g_{ik}\dot{x}^{k}\right)\delta x^{l}$$

. . .

$$0 = \frac{1}{2} \partial_k g_{ij} u^i u^j - \left(\frac{1}{2} \partial_j g_{ik} + \frac{1}{2} \partial_i g_{jk}\right) u^j u^i - g_{ki} \dot{u}^j$$
$$= \underbrace{\frac{1}{2} \left(\partial_k g_{ij} - \partial_j g_{ik} - \partial_i g_{jk}\right)}_{-\Gamma_{kij}} u^i u^j - g_{kj} \dot{u}^i = 0$$
$$\boxed{\Gamma_{ij}^k u^i u^j + \dot{u}^k = 0}$$

## Vaisseau en accélération constante

 $\boxed{\mathbf{A}} v(t), x(t)$  avec t le temps terrestre

4-accélération

$$a^{i} = \frac{\mathrm{d}u^{i}}{\mathrm{d}\tau} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\tau} = \left(\frac{\mathbf{v} \cdot \mathbf{a}}{(1 - v^{2})^{2}}, \frac{\mathbf{a}}{1 - \mathbf{v}^{2}} + \frac{(\mathbf{a} \cdot \mathbf{v}) \mathbf{v}}{(1 - v^{2})^{2}}\right)$$
$$a_{i}a^{i} = -\gamma^{4} \left(\mathbf{a}^{2} + \gamma^{2} \left(\mathbf{v} \cdot \mathbf{a}\right)^{2}\right)$$

$$\frac{\mathrm{d}\gamma}{\mathrm{d}\tau} = -\frac{1}{2} \frac{1}{(1-v^2)^{3/2}} \left( -2\mathbf{v} \cdot \frac{\mathrm{d}\mathbf{v}}{\mathrm{d}\tau} = \frac{1}{(1-v^2)^2} \mathbf{v} \cdot \mathbf{a} \right)$$

$$= -\gamma^6 a^2$$

$$\gamma^3 a = g$$

$$\frac{1}{(1 - v^2)^{3/2}} \frac{\mathrm{d}v}{\mathrm{d}t} = g$$

$$g \mathrm{d}t = \frac{\mathrm{d}v}{(1 - v^2)^{3/2}}$$

Rapidité :

$$\gamma = \cosh \eta$$

$$v\gamma = \sinh \eta$$

$$\mathrm{d}v = \frac{1}{\cosh^2 \eta} \mathrm{d}\eta = \frac{1}{\gamma^2} \mathrm{d}\eta$$

$$\int g \mathrm{d}t = \int \gamma \mathrm{d} = \int \cosh \eta \mathrm{d}\eta$$

$$gt + est = \sinh \eta$$

$$v(t) = \tanh \eta = \dots = \frac{gt}{\sqrt{1 + (gt)^2}}$$

Comment restaurer les vrai unités?

$$\frac{gt}{\sqrt{1+\left(\frac{gt}{c}\right)^2}}$$

$$gt = \sinh \eta \implies gdt = \cosh \eta d\eta$$

$$x(t) = \int v(t) \mathrm{d}t = \frac{1}{g} \int \tanh \eta \cosh \eta \mathrm{d}\eta = \frac{1}{g} \int \sinh \eta = \frac{1}{g} \cosh \eta + \cot \theta = \frac{1}{g} (\cosh \eta - 1)$$



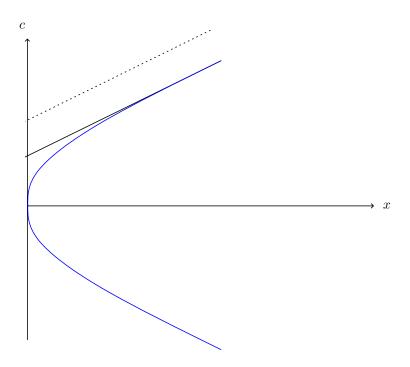


Figure 2 – Milles mots

# $\mathbf{C}$

# Courbure

Tenseur de Riemann  ${\cal R}^i_{jkl}$ 

$$R_{kji}^l = \partial_i \Gamma_{ki}^l - \partial_{i\Gamma_k j}^l + \Gamma_{ki}^m \Gamma_{mj}^l - \Gamma_{kj}^m \Gamma_{mi}^l$$

## (1) Non commutativité des dérivées covarientes

$$\begin{split} \partial_i \partial_i Y &= \partial_j \partial_i Y \\ \nabla_i \nabla_j A_k &- \nabla_j \nabla_i A_k &= R_{kji}^l A_l \end{split}$$

## (2) holonomie

 $\Delta A^i = R^i_{kjl} A^k \mathrm{d} x^l \mathrm{d} x'^j$ 

(voir figure 1)

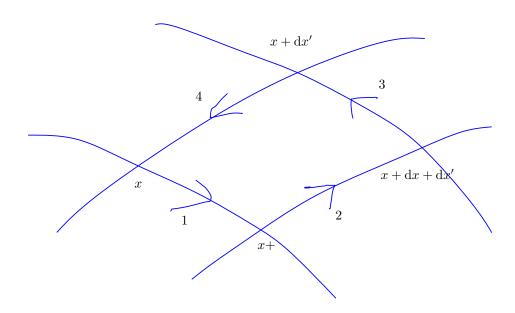


FIGURE 1 – holonomie

## (3) déviation géodésique

## dérivé intrinsèque

$$\mathbf{A}() = A^{i}(lambda)\mathbf{e}_{i}(\lambda)$$

$$\frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda}\mathbf{A} = \frac{\mathrm{d}A^{i}}{\mathrm{d}\lambda}\mathbf{e}_{i} + A^{i}\frac{\mathrm{d}\mathbf{e}_{i}}{\mathrm{d}\lambda} = \dot{A}^{i}\mathbf{e}_{i} + A^{i}\partial_{j}\mathbf{e}_{i}\frac{\mathrm{d}x^{i}}{\mathrm{d}\lambda} = \left(\dot{A}^{k} + \Gamma\right)ji^{k}A^{i}\dot{x}^{j}\right)\mathbf{e}_{k}$$

$$\nabla_{k}A^{k} = \dot{A}^{k} + \Gamma_{ji}^{k}A^{i}\dot{x}^{j}$$

$$\nabla^2_{lamda}\xi^i = R^i_{jkm}\xi^m \dot{x}^j \dot{x}^k$$

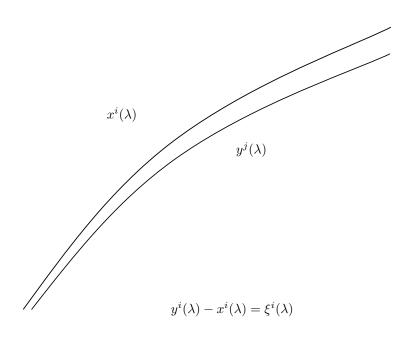


FIGURE 2 – déviation géodésique

<u>Tenseur de Rixxi</u>

$$R_{ik} = R_{ijk}^j$$

 $\underline{\text{Tenseur scalaire}}$ 

$$R = r_i^i = g^{ik} R_{ik}$$

$$\nabla_j A_k = \partial_j A_k - \Gamma_{jk}^m A_m$$

#### Propriétés

A)

$$\begin{split} R_{lkji} &= \frac{1}{2} \left( {}_{i}\partial_{j}g_{ki} + del_{k}\partial_{j}g_{li} - \partial_{l}\partial_{j}g_{ki} - \partial_{k}\partial_{i}g_{lj} \right) + g^{mn} \left( \Gamma_{mil}\Gamma_{nkj} - \Gamma_{mjl}\Gamma_{nki} \right) \\ R_{lkji} &= R_{klji} \\ R_{lkji} &= R_{lkij} \\ R_{lkji} &= R_{jilk} \\ R_{lkji} + R_{ljik} + R_{likj} &= 0 \end{split}$$

En d dimensions il y a  $\frac{1}{12}d^2(d^2-1)$  (20 pour d=4 )

B) Indentité de Bianchi

$$\nabla_m R_{ijkl} + \nabla_k R_{ijlm} + \nabla_l R_{ijmk} = 0$$

## Exemple 1 : sphère de rayon a

$$ds = a^2 d\theta^2 + a^2 \sin^2 \theta d\varphi^2$$

$$[g_{ij}] = a^2 \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & \sin^2 \theta \end{bmatrix}$$

$$[g^{ij}] = \frac{1}{a^2} \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & \frac{1}{\sin \theta} \end{bmatrix}$$

$$\Gamma_{22}^1 = -\sin\theta\cos\theta \qquad \gamma_{12}^2 = \Gamma_{21}^2 = \cot\theta$$

$$R_{1212} = a^2 \sin \theta$$

$$R_{22} = \sin \theta$$

$$R_{11} = 1$$

$$R = g^{ij}R_{ij} = \frac{2}{a^2}$$

## Exemple 2 : le cylindre de rayon a

$$\mathrm{d}s = \mathrm{d}z^2 + a^2 \mathrm{d}\varphi^2$$

$$[g_{ij}] = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & a^2 \end{bmatrix}$$

Le cylindre est plat!

### Exemple 3: le cône

Le cône est plat **sauf** à l'apex, qui possède un courbure infini

## Exemple 4 : tore plongé dans $\mathbb{R}^3$

. . .

# Exemple : Hyperboloïde de révolution

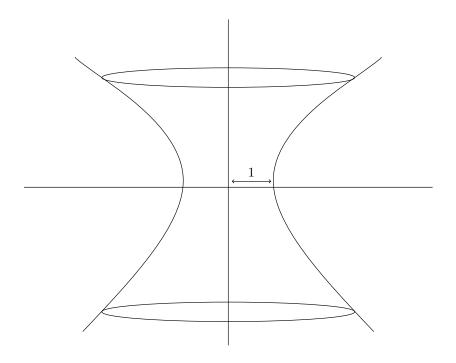


FIGURE 1 – Hyperboloïde de révolution

 $r^2 - z^2 = 1$ 

$$2r dr - 2z - 2z dz = 0 \& z = \sqrt{r^2 - 1}$$

$$ds^2 = dr^2 + d^2 + r^2 d\varphi^2 = \left(1 + \frac{r^2}{r^2 - 1}\right) dr^2 + r^2 d\varphi$$

$$\implies [g_{ij}] = \begin{bmatrix} \frac{2r^2 - 1}{r^2 - 1} & 0\\ 0 & r^2 \end{bmatrix}$$

$$\Gamma_{11}^1 = \frac{r}{(r^2 - 1)(2r^2 - 1)}$$

$$\Gamma_{22}^1 = \frac{r(r^2 - 1)}{2r^2 - 1}$$

$$\Gamma_{12}^2 = \Gamma_{21}^2 = -\frac{1}{r}$$
 
$$R_{1212} = \frac{-r^2}{(r^2 - 1)(2r^2 - 1)}$$
 
$$R = \frac{-2}{(2r^2 - 1)^2}$$
 
$$\dot{u}_i = \frac{1}{2}\partial_i g_{jk} u^i u^k$$
 
$$\dot{i} = 2 \implies \dot{u}_{\varphi} = 0 \implies u_{\varphi = cst} = r^2 \dot{\varphi} = h$$

## Coordonnées hyperboliques

$$r = \cosh \theta \quad z = \sinh \theta \quad \theta \in [-\infty, \infty]$$

$$r^2 - z^2 = 1$$

$$ds^2 = (\cosh^2 \theta + \sinh^2 \theta) d\theta^2 + \cosh^2 \theta d\varphi = \cosh 2\theta d\theta^2 + \cosh^2 \theta d\varphi^2$$

$$\Gamma_{11}^1 = -2\Gamma_{22}^1 = \tanh 2\theta$$

$$\Gamma_{21}^2 = \Gamma_{12}^2 = \tanh \theta$$

$$R_{1212} = -\frac{\cosh^2 \theta}{\cosh^2 2\theta}$$

$$R = -\frac{2}{\cosh 2\theta}$$

# Sphère

$$x^{1} = \theta = \operatorname{cst} \quad x^{2} = \varphi \in [0, 2\pi]$$

$$\nabla_{lambda} A^{i} = \frac{\mathrm{d}}{\mathrm{d}\lambda} A^{i} + \Gamma^{i}_{jk} A^{k} i^{j}$$

$$\nabla_{\varphi} A^{i} = \frac{\mathrm{d}A^{i}}{\mathrm{d}\varphi} + \Gamma^{i}_{k\varphi} A^{k} = 0$$

$$\begin{cases} \nabla_{\varphi}A^{\varphi} = \frac{\mathrm{d}A^{\varphi}\varphi}{\mathrm{d}+}\Gamma_{12}^{2}A^{\theta} = 0 \\ \varphi A^{\theta} = \frac{\mathrm{d}A^{\theta}}{\mathrm{d}\varphi} + \Gamma_{12}^{1}A^{\varphi} = 0 \end{cases}$$

$$\begin{cases} \frac{\mathrm{d}A^{\varphi}}{\mathrm{d}\varphi} + A^{\theta}\frac{\cos\theta}{\sin\theta} = 0 \\ \frac{\mathrm{d}A^{\theta}}{\mathrm{d}\varphi} - A^{\varphi}\sin\theta\cos\theta = 0 \end{cases}$$

$$\begin{cases} \frac{\mathrm{d}^{2}A^{\varphi}}{\mathrm{d}\varphi^{2}} + \cos^{2}A^{\varphi} = 0 \\ \frac{\mathrm{d}^{2}A^{\theta}}{\mathrm{d}\varphi^{2}} + \cos\theta A^{\theta} = 0 \end{cases}$$

$$\begin{cases} A^{\varphi}(\varphi) = \frac{1}{\sin\theta}\cos(\varphi|\cos\theta|) \\ A^{\theta}(\varphi) = \mathrm{sign}(\cos\theta)\sin(\varphi|\cos\theta|) \end{cases}$$

$$A^{\varphi}(\varphi) = \frac{1}{\epsilon}\cos\varphi$$

$$A^{\theta}(\varphi) = \sin\theta$$

## Coordonées polaires planes

$$ds^{2} = dr^{2} + r^{2}d\varphi^{2}$$

$$[g_{ij}] = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & r^{2} \end{bmatrix}$$

$$\dot{u}_{i} = \frac{1}{2}\partial_{i}g_{kj}i^{k}u^{j}$$

$$u^{r} = u_{r} = \dot{r}$$

$$i = 1 \implies \dot{u}_{r} = r\dot{\varphi}^{2} = \ddot{r}$$

$$\dot{i} = 2 \implies \dot{u}_{\varphi} = 0 \implies u_{\varphi} = \text{cst}$$

$$U_{\varphi} = g_{\varphi\varphi}u^{\varphi} = r^{2}\dot{\varphi} = h$$

$$\implies |\mathbf{u}|^{2} = 1 = \dot{r}^{2} + r^{2}\dot{\varphi}^{2} = \dot{r}^{2} + fracr^{2}h^{2}r^{4}$$