

Cor.: se  $r > 0$  è t.c.  $\exp_p|_{B(0,r)}$  è embedding,  $\exp_p(B(0,r)) = B(p,r)$ .

Def.:  $(M, g)$  riemanniana,  $U \subseteq M$  aperto è TOTALMENTE NORMALE se  $\forall p \in U \exists B$  geodetica centrata in  $p$  e contenente  $U$ .

Fatto: gli aperti totalmente normali ricoprono  $M$ .

Teo.: le geodetiche sono esattamente le curve localmente minimizzanti percorse a velocità costante.

Dim.: ( $\Rightarrow$ )  $\gamma$  geodetica,  $\forall t_0 \exists$  intorno di  $\gamma(t_0)$  totalmente normale  $U$ , allora dati  $t_1, t_2$  t.c.  $\gamma(t_1), \gamma(t_2) \in U$ , il pezzo di  $\gamma$  che li congiunge è minimizzante.

( $\Leftarrow$ )  $\gamma$  loc. minimizzante  $\Rightarrow$  loc. minimizzante in un intorno totalmente normale  $\Rightarrow$  geodetica.  $\square$

### Completezza

$(M, g)$  riemanniana  $\Rightarrow$  s.m..

Def.:  $M$  è GEODETICAMENTE COMPLETO se le geodetiche esistono tutte  $\forall t \in \mathbb{R}$ .

Prop.: se  $M$  è geod. completa è connessa,  $\forall p, q \exists$  geodetica minimizzante che li collega.

Dim.: S sfera geod. centrata in  $p$ ,  $S \xrightarrow{x} \mathbb{R}$ ,  $x \mapsto d(x, q)$  t.c.

è minimo, considero la geodetica  $\gamma$  che va da  $p$  in  $x_0$ .

Ex.:  $d = d(p, q) \Rightarrow \gamma(d) = q$ .

Hint: considera  $J \subseteq [0, d]$ ,  $J = \{t \mid d(\gamma(t), q) = d - t\} \neq \emptyset$ , si mostra che è clopen.  $\square$

Cor.:  $M$  geod. completa e connessa  $\Rightarrow \exp_p: T_p M \rightarrow M$  è suri. e

$\forall r > 0 \exp_p(B(0,r)) = B(p,r)$ .

Teo. (Hopf-Rinow): sono equivalenti:

- 1)  $M$  completa;
- 2)  $K \subseteq M$  cpt  $\Leftrightarrow$  chiuso lim.;
- 3)  $M$  geod. completa.

Dim.: 3)  $\Rightarrow$  2): cpt  $\Rightarrow$  chiuso lim. ok.  $K$  chiuso lim.:

$\forall p \in M$  qualsiasi,  $\exp_p: T_p M \rightarrow M$  suri.,  $\exists r$  t.c.

$$\exp_p(B(0,r)) = B(p,r) \supseteq K \Rightarrow$$

$\Rightarrow \exp_p(\overline{B(0,r)}) \supseteq K \Rightarrow K$  chiuso in cpt  $\Rightarrow$  cpt.

2)  $\Rightarrow$  1) Standard per s.m..

1)  $\Rightarrow$  3) PA  $M$  non è geod. completa  $\Rightarrow \exists \gamma: (a, b) \rightarrow M$

geod. massimale,  $b < +\infty$ .  $\gamma$  geod.  $\Rightarrow$  lipschitziana (velocità costante)  $\Rightarrow \{\gamma(t_m)\}$  di Cauchy,  $t_m \in (a, b)$ ,  $t_m \rightarrow b \Rightarrow$

$\Rightarrow \{\gamma(t_m)\}$  di Cauchy  $\Rightarrow \exists \bar{x}$  limite.

In carte:  $x(t_m)$  converge,  $\|x(t_m)\|$  lim.  $\Rightarrow$

$\Rightarrow$  si estende.  $\square$

Cor.:  $M$  cpt  $\Rightarrow$  geod. completa.

$S \subseteq \mathbb{R}^n$  chiuso  $\Rightarrow$  geod. completo.

Cor.: ogni varietà ha una metrica riemanniana geod. completa.

Dim.: Whitney  $\Rightarrow M \subseteq \mathbb{R}^n$  chiuso.  $\square$

### Curvatura

$(M, \nabla)$ . Def.: il TENSORE DI RIEMANN di  $\nabla$   $R \in \Gamma \mathcal{T}_1^3(M)$ ,

$$R(p)(u, v, w) = \nabla_u \nabla_v w - \nabla_v \nabla_u w - \nabla_{[u, v]}(p) w.$$

$\downarrow \quad \downarrow \quad \downarrow$

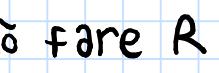
$x \quad y \quad z$

Non dipende dalle estensioni scelte.

Oss.: su  $\mathbb{R}^n$  euclideo,  $R \equiv 0$ .

Teo.:  $(M, g)$  è loc. isometrica a  $\mathbb{R}^n \Leftrightarrow R \equiv 0$  (PIATTA). Dim.: no.  $\square$

$\forall p \in M$ ,  $R(p)(u, v, w) = 0$ , estendo  $u$  e  $v$  a campi che commutano,



trasporto  $w$  lungo il "rettangolino".

trovo  $w' = w + t^2 \alpha(t^2)$ .

In coordinate  $R_{ijk}^l$  è antisimmetrico in  $i$  e  $j$  (ci sono anche altre simmetrie).

Tensore di Ricci:  $(1, 3) \rightsquigarrow (0, 2)$ ,  $R_{ij}^l = R_{lij}^l$ .

È importante per l'equazione di

campo di Einstein:  $(M, g)$  4-varietà lorentziana,

$$R_{ij}^l = T_{ij}^l.$$

$\downarrow$

curvatura

$\downarrow$

tensori

energia-impulso

Se abbiamo  $g$ ,  $R_{ij}^l \rightsquigarrow R_{ij}^l \rightsquigarrow R_{ij}^l = R$  CURVATURA SCALARE, nel caso di superfici in  $\mathbb{R}^3$  è, a meno di costanti, la curvatura gaussiana.

In dim. 2, si può fare  $R \rightsquigarrow R_{\text{Ricci}} \rightsquigarrow R_{\text{Riemann}}$ ;

" " 3, " " " Ricci  $\rightsquigarrow R_{\text{Riemann}}$ .