

**Tétel** (Relativisztikus távolság)

Tfh.  $n \geq 3$ ,  $\langle \mathbf{B}, \mathbf{Obs}, \mathbf{Ph}; \dots, \mathbf{W} \rangle \models \mathbf{Specrel}$ ,  $m, k \in \mathbf{Obs}$  és  $e, e'$  események. Akkor

$$\mathbf{ikül}_m(e, e')^2 - \mathbf{ttáv}_m(e, e')^2 = \mathbf{ikül}_k(e, e')^2 - \mathbf{ttáv}_k(e, e')^2.$$

Tehát az események halmazán lehet definiálni egy olyan relativisztikus távolság-fogalmat, mely megfigyelő-független, azaz minden megfigyelő egyformának méri.

**Tétel** Tfh.  $n \geq 3$ ,  $\mathbf{Q}$  lineárisan rendezett gyökvonásos test és  $g : \mathbf{Q}^n \rightarrow \mathbf{Q}^n$  bijekció. Ekkor az alábbi (i),(ii) állítás ekvivalens.

(i)  $g$  világképtranszformáció egy **Specrel** modellben  
(azaz  $(\exists \mathfrak{M} \models \mathbf{Specrel})(\exists m, k \in \mathbf{Obs}) g = f_{mk}$ ).

(ii)  $g$  megőrzi a relativisztikus távolságot  
(azaz  $(\forall p, q \in \mathbf{Q}^n) M(g(p), g(q)) = M(p, q)$ ,  
ahol  $M(p, q) = (p_0 - q_0)^2 - (\mathbf{tér}(p) - \mathbf{tér}(q))^2$ ).

**Definíció** (Relativisztikus geometria) Legyen  $n \geq 3$  és  $\mathfrak{M} = \langle \mathbf{B}, \text{Obs}, \dots \rangle \models \text{Specrel}$ . Az  $\mathfrak{M}$ -hez tartozó relativisztikus geometria

$\text{Geom}_{\mathfrak{M}} = \langle \text{Es}_{\mathfrak{M}}, \mu \rangle$ , ahol valamely  $m \in \text{Obs}$ -ra

$\text{Es}_{\mathfrak{M}} = \{ \text{es}_m(p) : p \in \mathbf{Q}^n \}$  és

$\mu(e, e') = j * \sqrt{|\text{ikül}_m(e, e')^2 - \text{ttáv}_m(e, e')^2|}$ , ahol  
 $j = 1$  ha  $\text{ikül}_m(e, e')^2 \geq \text{ttáv}_m(e, e')^2$  és  
 $j = -1$  ha  $\text{ikül}_m(e, e')^2 < \text{ttáv}_m(e, e')^2$ .

$e, e'$  időszerűen (térszerűen, fényszerűen) szeparált ha  $\mu(e, e') > 0 (< 0, = 0)$ .

$\mu(e, e')$  az  $e, e'$  események relativisztikus távolsága.

Ez a definíció az **AxEv** axióma és a Relat. Távolság Tétel miatt értelmes.



