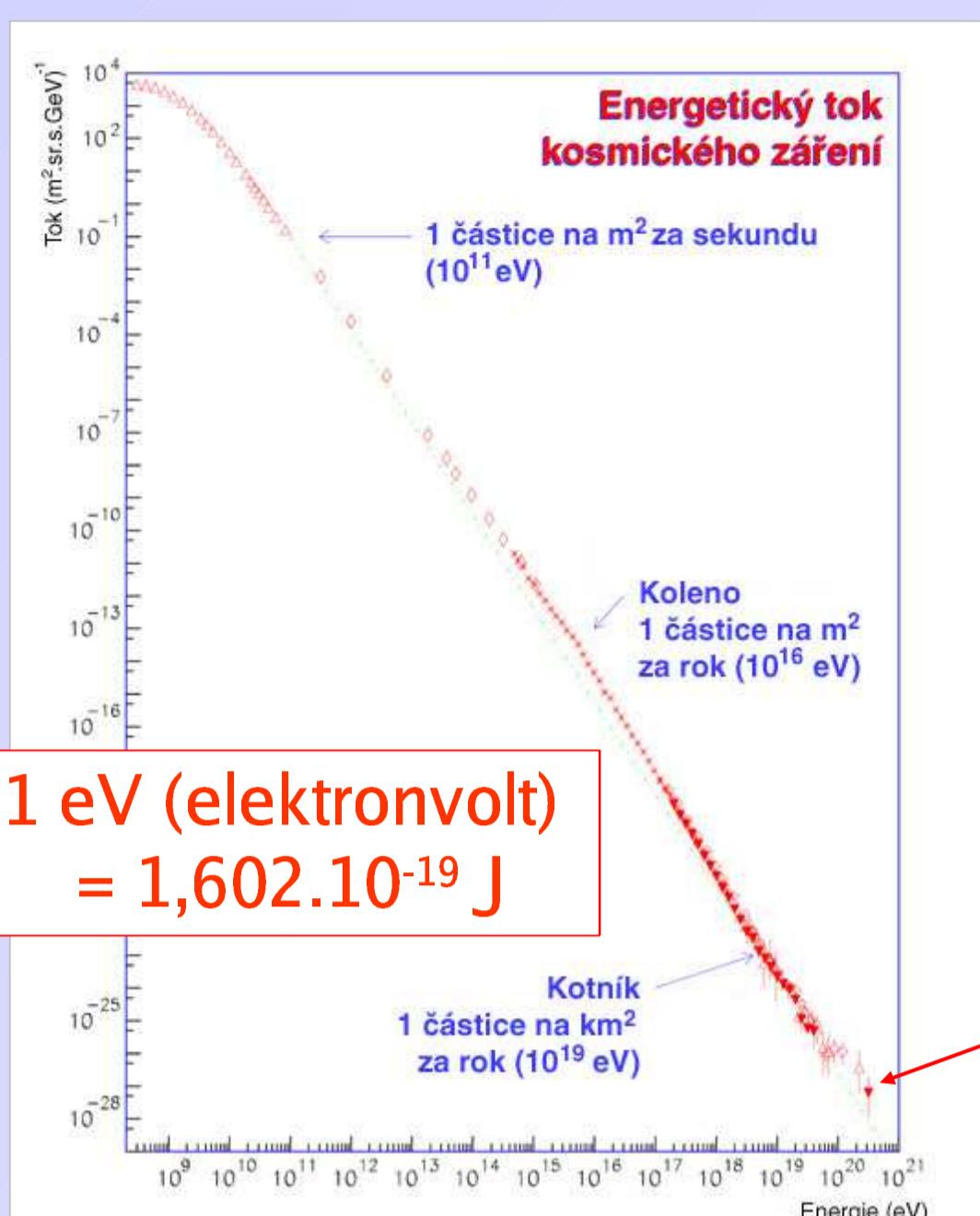


Projekt Pierre Auger

PIERRE
AUGER
OBSERVATORY

Kosmické záření

je tvořeno částicemi, které přicházejí z vesmíru a neustále bombardují Zemi ze všech směrů.



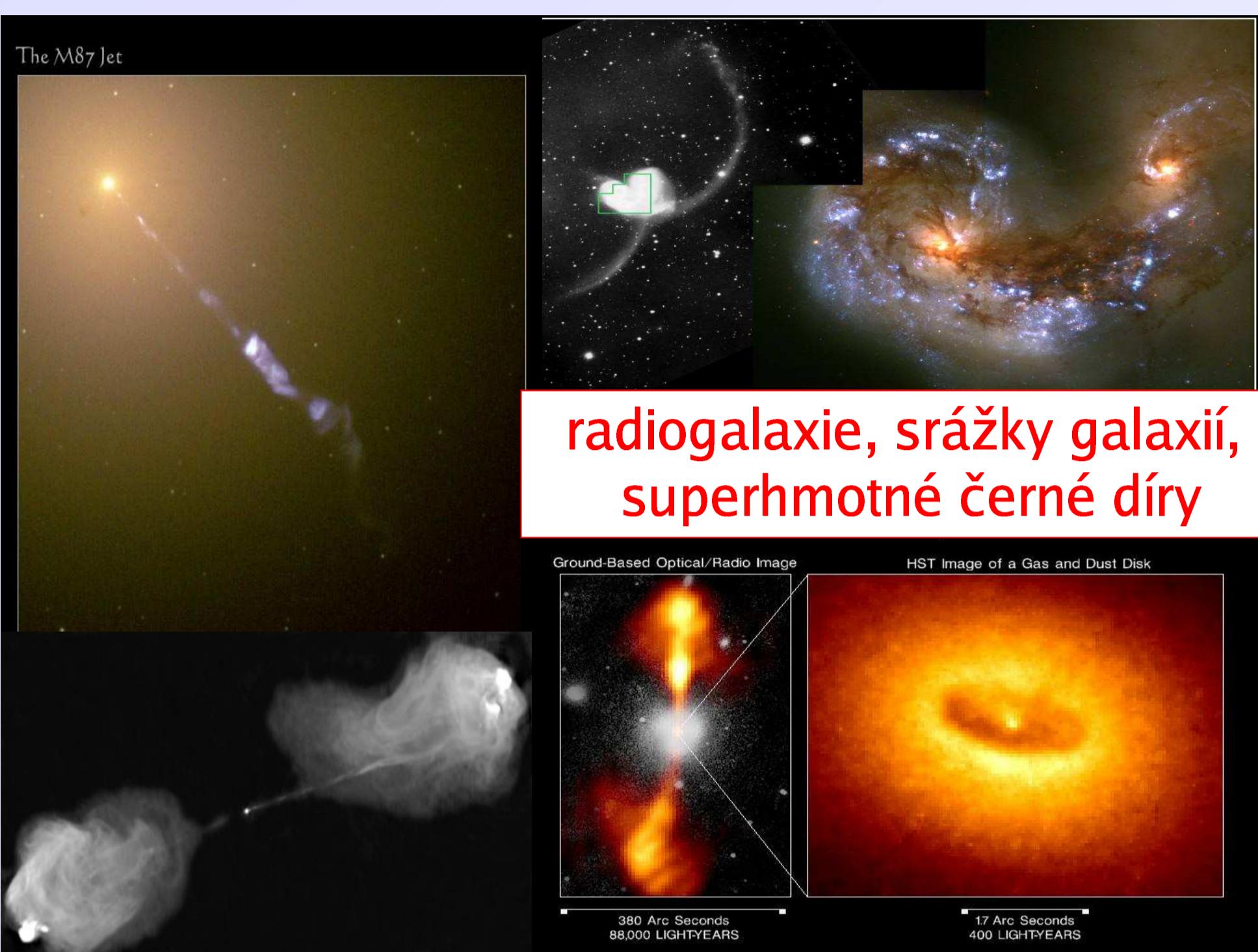
- S energií rapidně klesá četnost častic.
- Průměrně dopadne pouze jedna častice s energií 10^{20} eV na plochu 1 km^2 za století.
- Dosahují rekordních energií.

Rekord: Detektor Fly's Eye
15. října 1991
 $3 \cdot 10^{20}$ eV ≈ 50 J
(jako tenisový míček letící rychlosí 100 km/h)

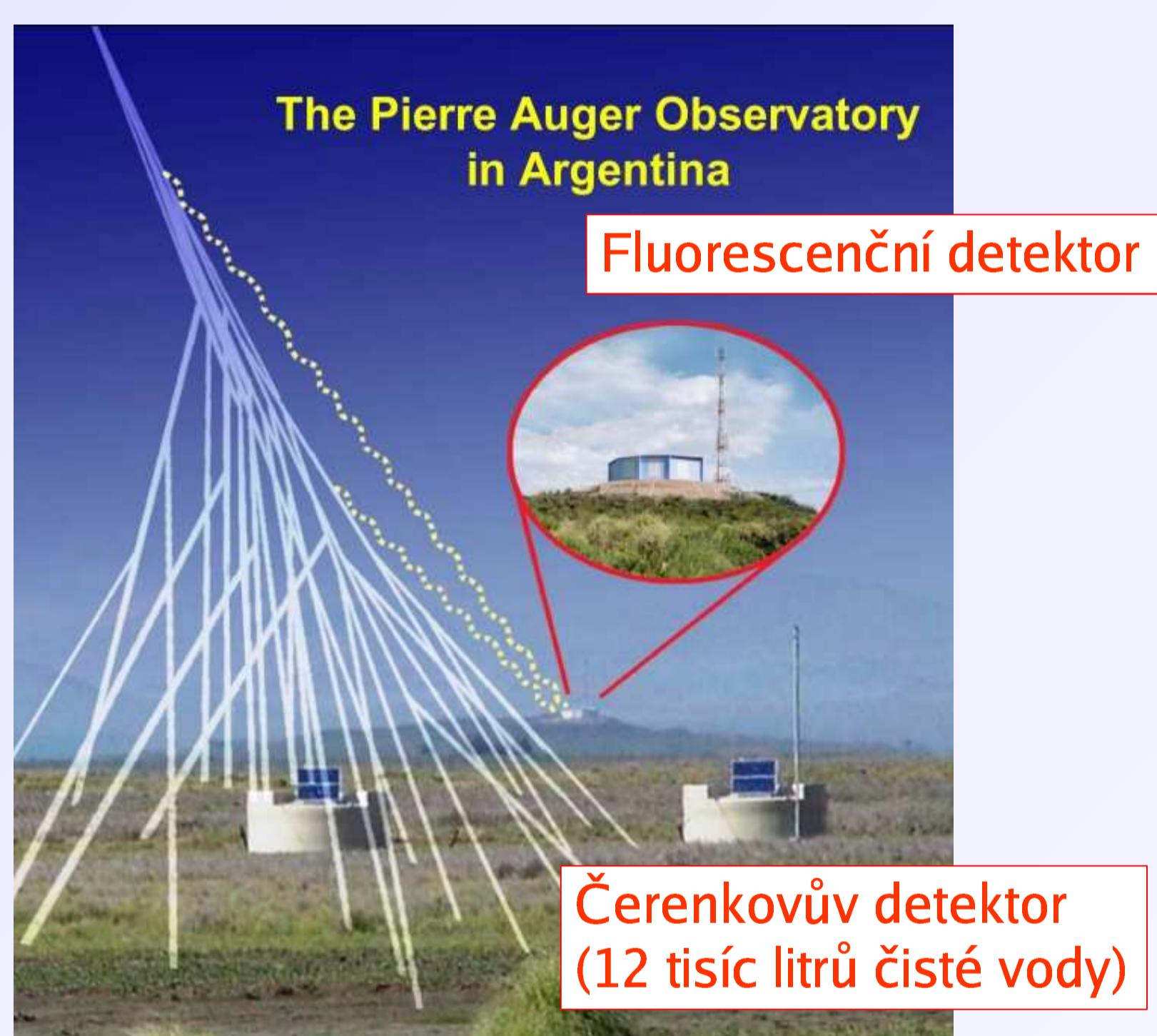
Jak se detekuje kosmické záření?



- Častic vletí do atmosféry.
- Ve srážkách s molekulami vzduchu vzniká **sprška sekundárních častic** (až sto miliard častic).
- Z tvaru a velikosti spršky odvodíme směr dopadu primární častic, její energii a její druh (proton, těžší jádra).
- Spršku registruje síť pozemních Čerenkovových detektorů a fluorescenčních teleskopů.



radiogalaxie, srážky galaxií,
superhmotné černé díry

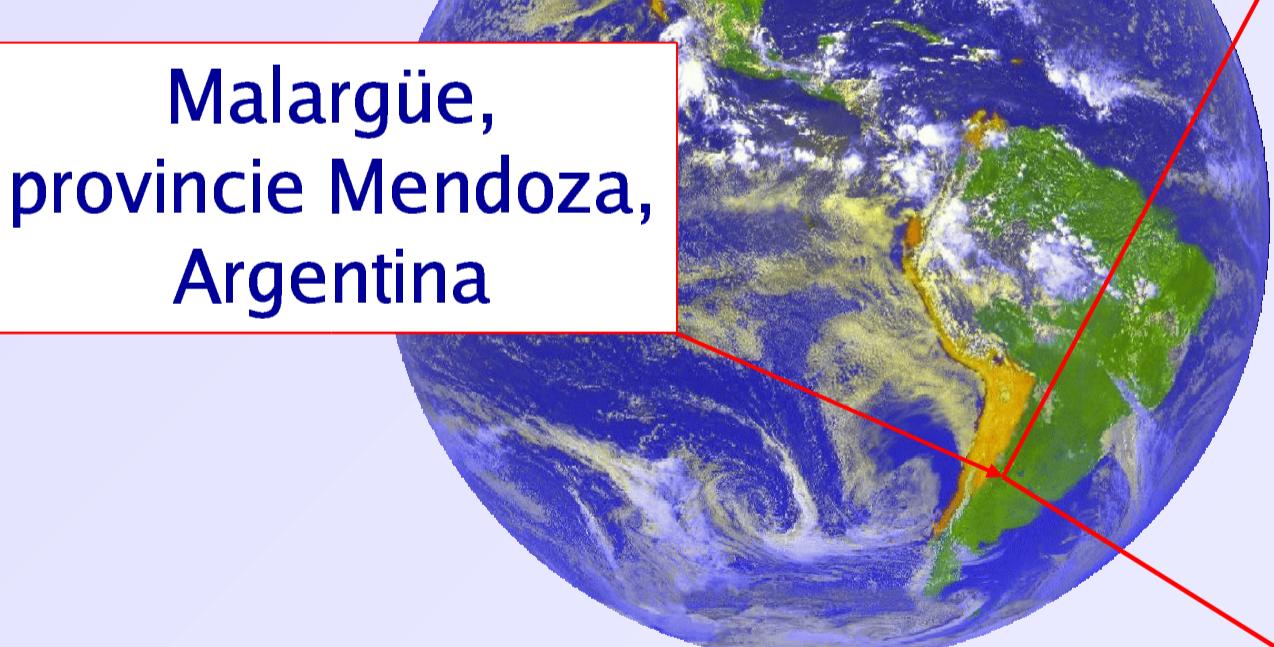
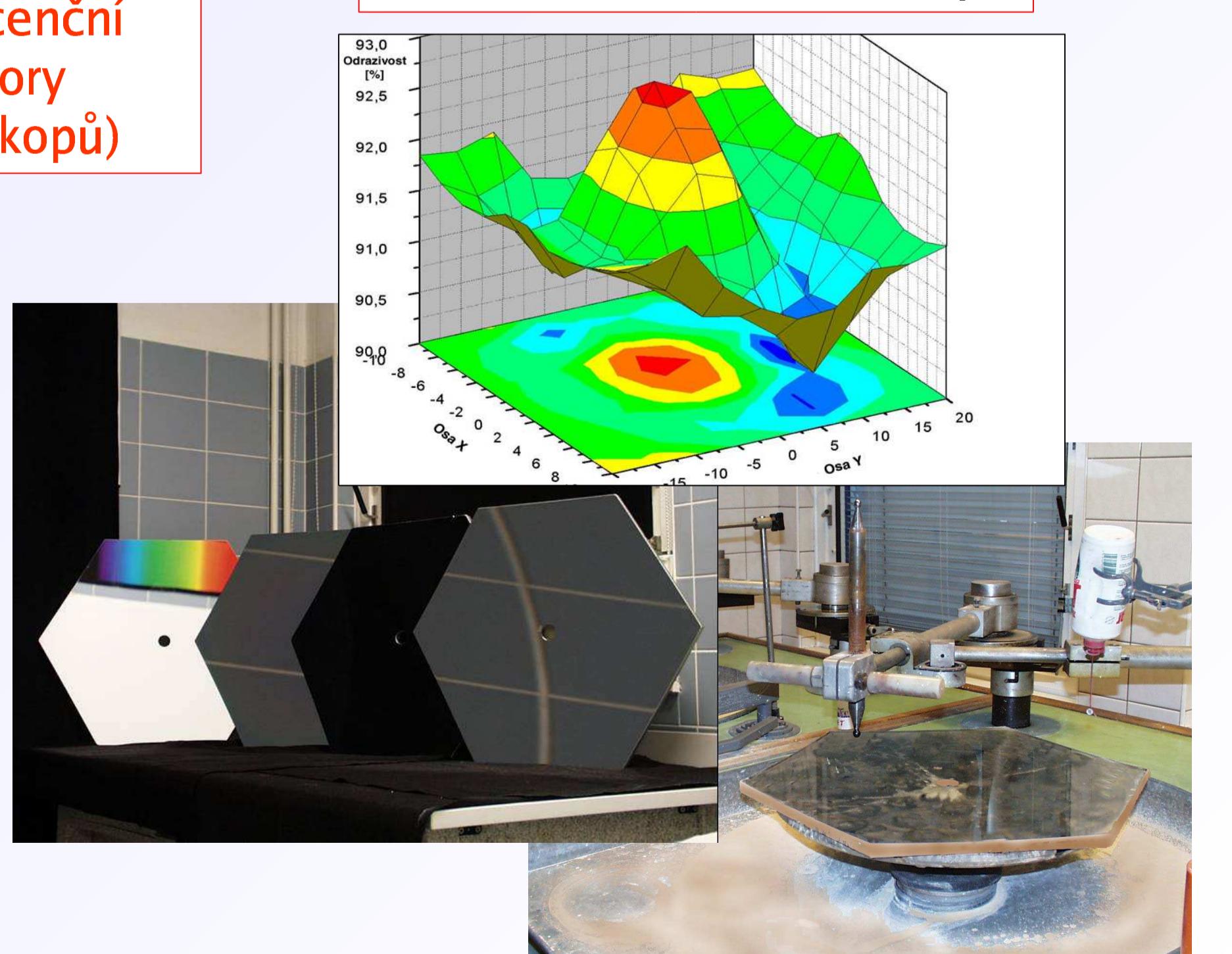


The Pierre Auger Observatory
in Argentina

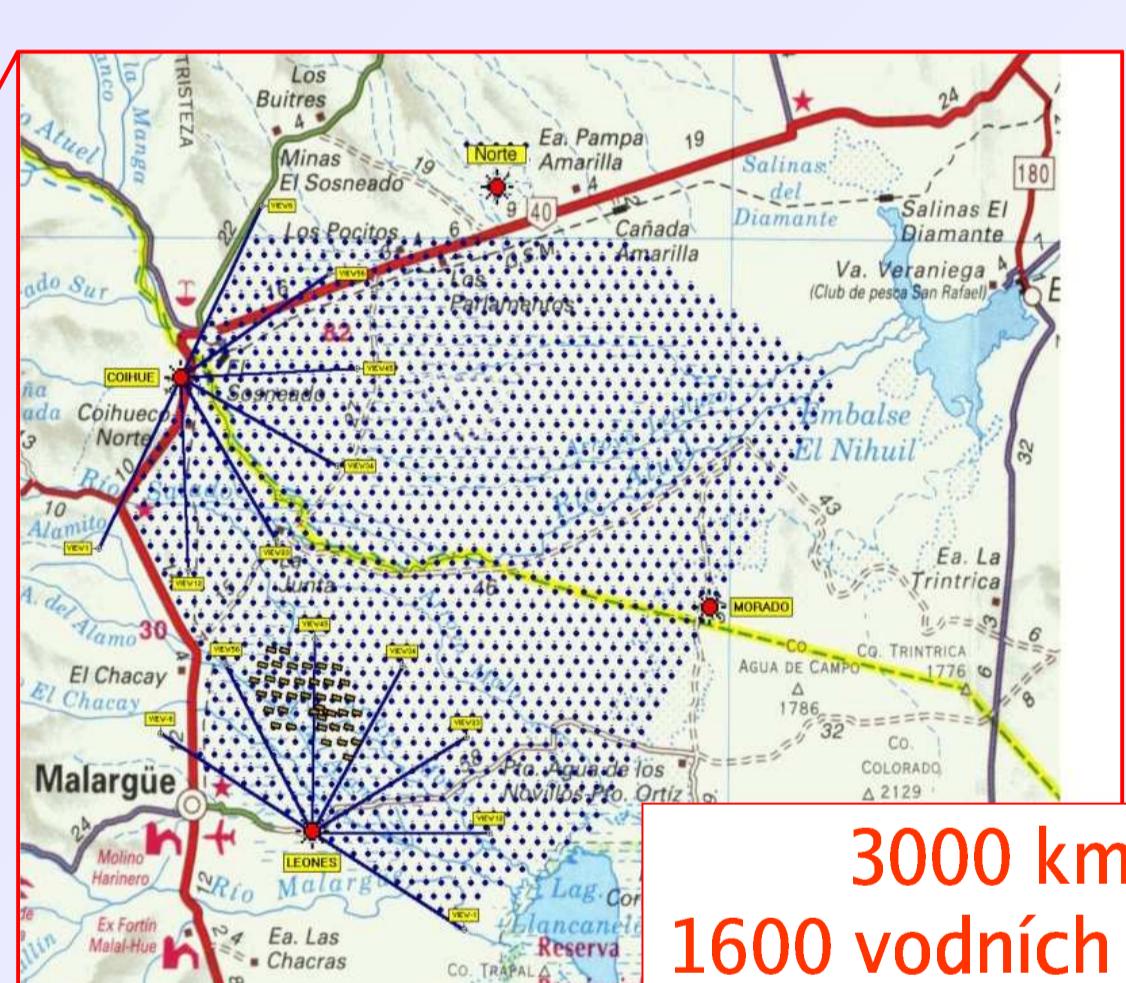
Fluorescenční detektor

Činnost české skupiny

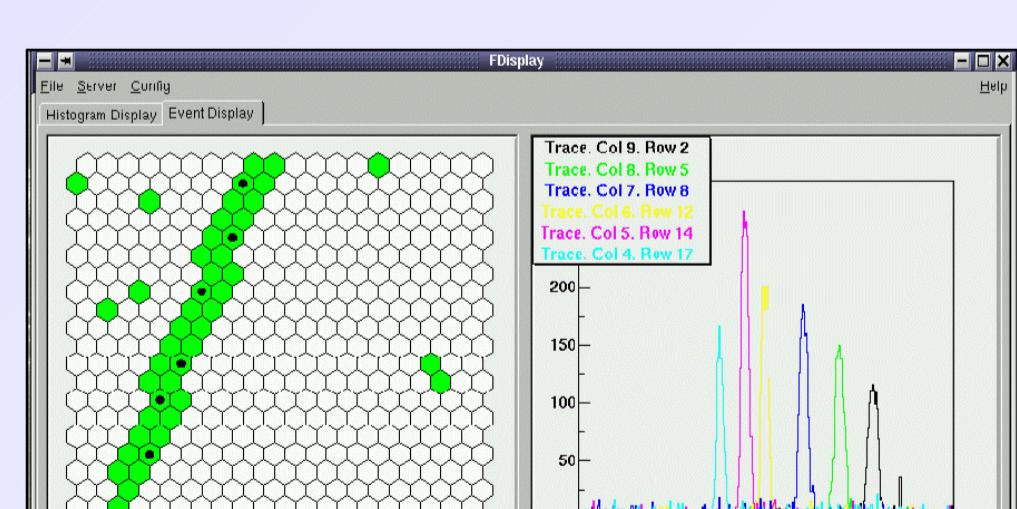
Výroba zrcadel fluorescenčních teleskopů



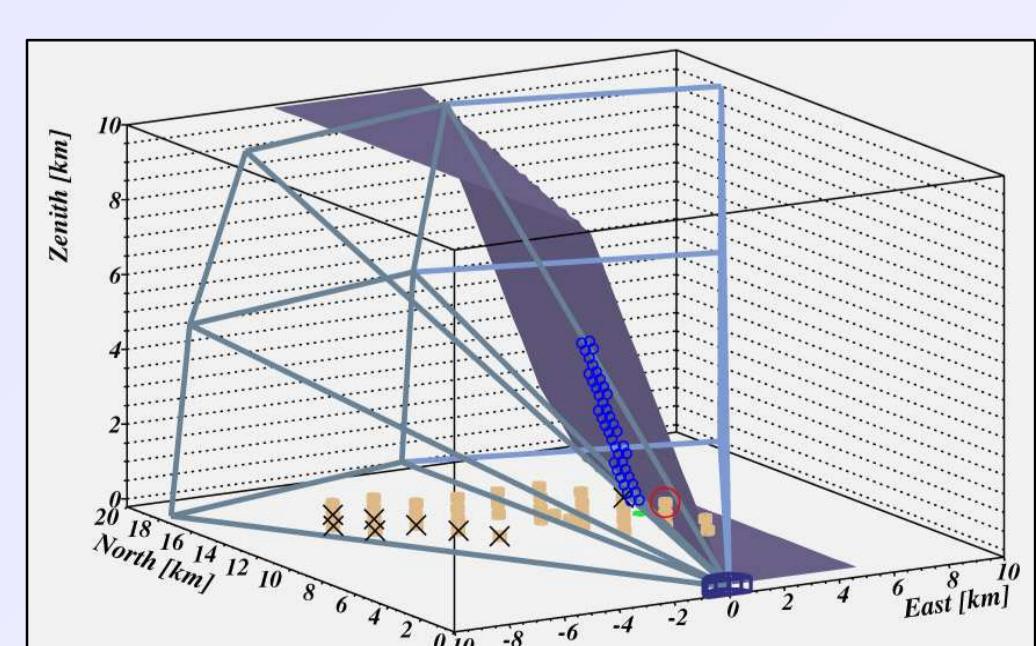
Malargüe,
provincie Mendoza,
Argentina



3000 km²
1600 vodních nádrží
4 fluorescenční
detektory
(24 teleskopů)



Analýza naměřených dat



Modelování šíření častic
kosmického záření s extrémně
vysokými energiami