

高エネルギー宇宙線観測の現状と将来

Masato Takita

ICRR, University of Tokyo

宇宙線研究所将来計画研究会,

20/Apr/2006, ICRR, Japan

今回ピックアップする実験

γ	空気シャワーアレイ	Ooty (Grapes-III) (インド)	問い合わせ中
	BASJE (ボリビア)		問い合わせ中
	Tibet-III (チベット)	-> Tibet-III +MD	
	ARGO (チベット)		
Primary	Milagro (米国)	-> HAWC (高地)	
	Tibet-III (チベット)	-> Tibet-III +MD	
飛翔体実験	KASCADE	-> KASCADE-Grande (ドイツ)	
	IceTop (南極)		
飛翔体実験	AMS-2, ACCESS, CALET		

まとめ

γ : Low E (sub-TeV - 10 TeV) GRB, AGN, Diffuse γ ...

ARGO(2006), Milagro->HAWC(?), vs. IACT...

High E (10 – 1000 TeV) SNR, Diffuse γ , AGN!?...

Tibet-III+MD(200?), vs. HESS?,...

Primary:

KASCADE-Grande,(2003) (300 TeV - 600PeV)

Tibet-III+YAC (100TeV- 10PeV)

IceTop (300TeV - 1000PeV)

ISS (ACCESS(?)< 1PeV, CALET (2012)< 1 PeV)

(low-energy AMS-2(2008)...)

Primary e: CALET(<10TeV), ACCESS (<10TeV)