von Johannes Iloff

Höhenstrahlung (cosmic rays):

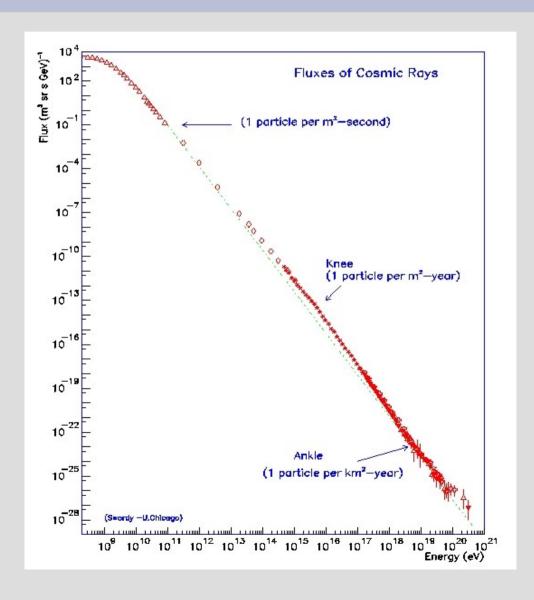
- Hochenergetische Strahlung
- Besteht primär aus geladenen Teilchen
- Extraterrestrischer Ursprung

Höhenstrahlung

- was wir wissen
- warum wir nicht mehr wissen
- was wir vermuten
- wie wir neues lernen

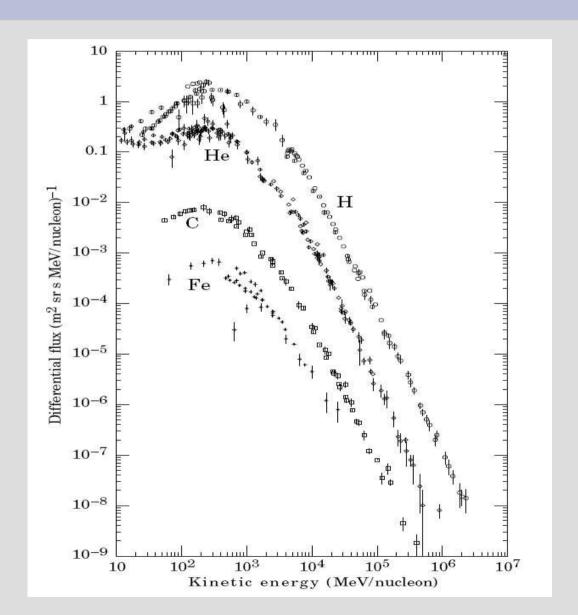
I. was wir wissen

Das Hochenergetische Universum: was wir wissen



Spektrum der Höhenstrahlung

Das hochenergetische Universum: was wir wissen

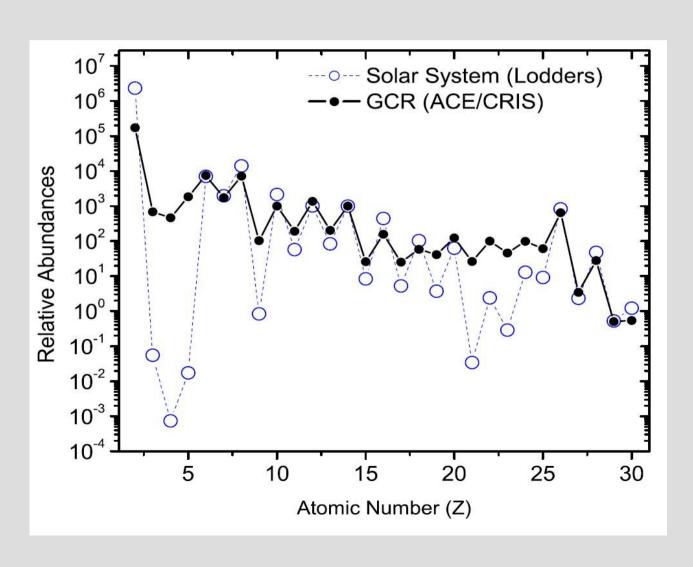


Fluss nach Elementverteilung der Primär Strahlung

- H 87%
- -He 12%
- -Elektronen 2%
- -Rest: schwerere

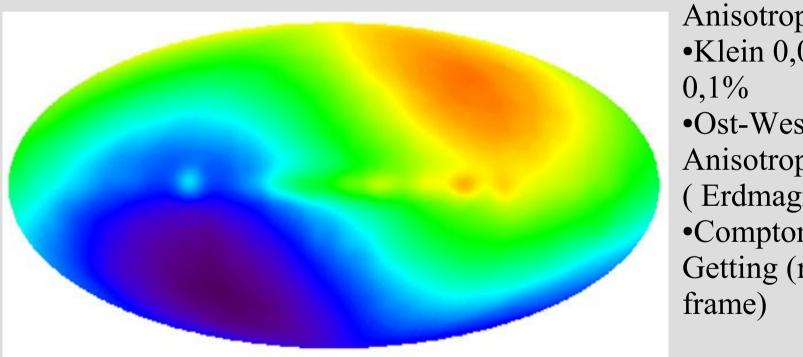
Kerne

Das hochenergetische Universum: was wir wissen



Elementhäufigkeiten im Sonnensystem (leer) und im Primärspektrum der Höhenstrahlung (volle Kreise)

Das hochenergetische Universum: was wir wissen



CMB-Dipol

Anisotropien:

- •Klein 0,001-
- •Ost-West-

Anisotropie

(Erdmagnetfeld)

•Compton-Getting (rest

Das hochenergetische Universum: was wir wissen

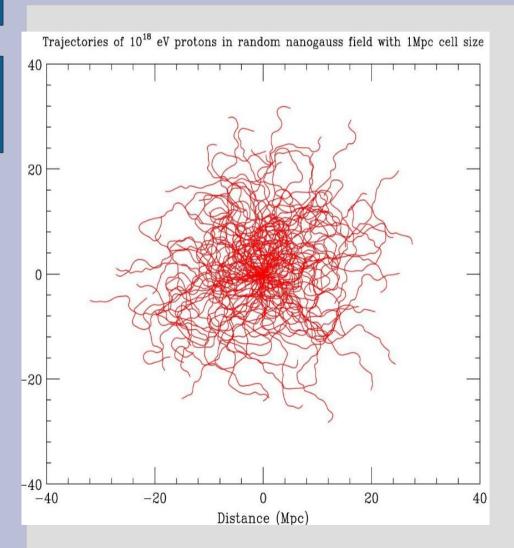
- Spektrum
- Z-Häufigkeiten
- Annähernd Isotrope Verteilung
- konstant auf großen räumlichen und zeitlichen Skalen

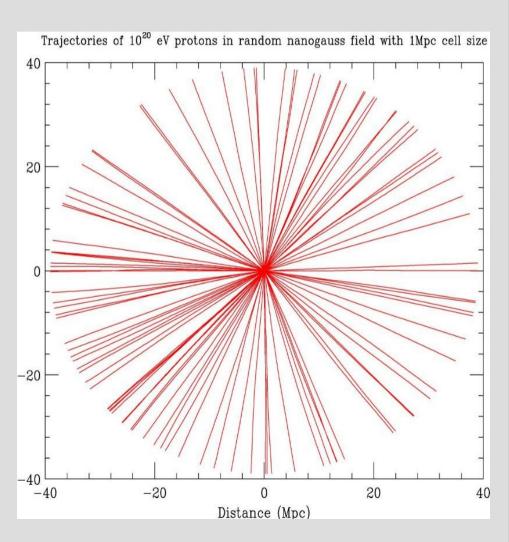
II. warum wir nicht mehr wissen

Das hochenergetische Universum: warum wir nicht mehr wissen

- Niedrige Statistik f
 ür hohe Energien
- Mäßige Winkelauflösung der Detektoren
- Unsichtbare Quellen

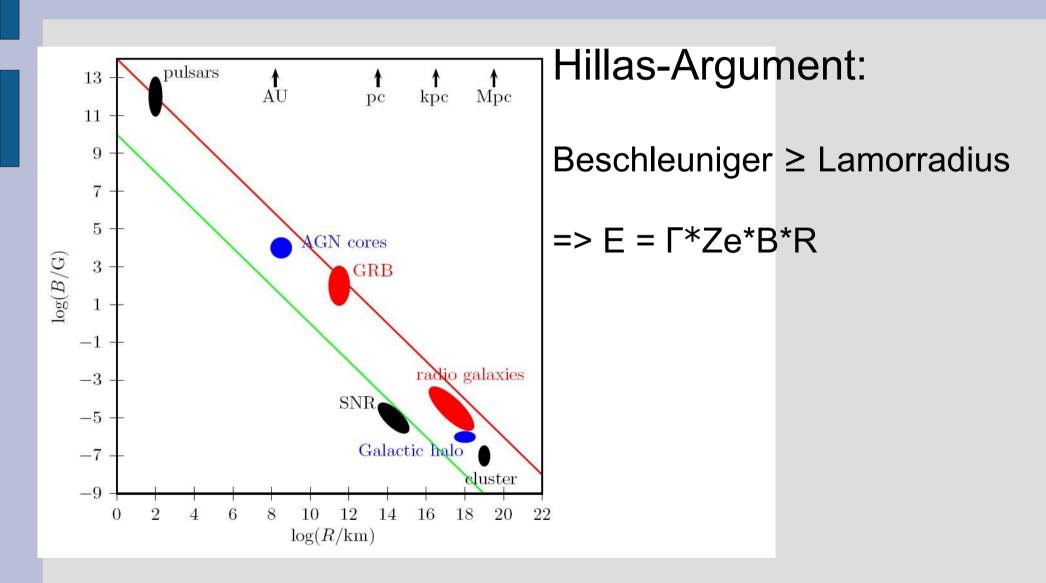
Das hochenergetische Universum: warum wir nicht mehr wissen

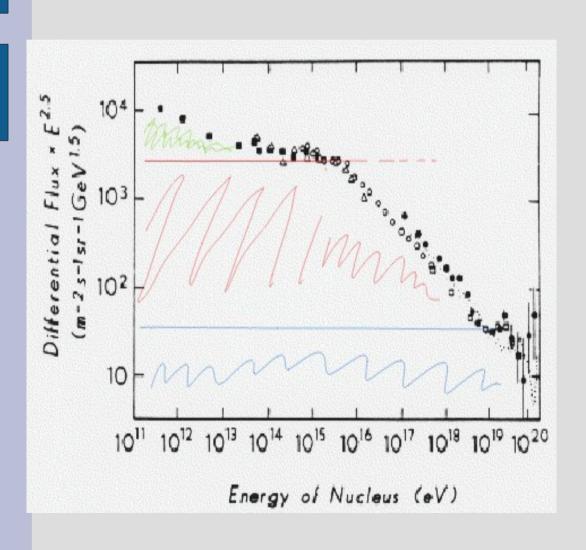




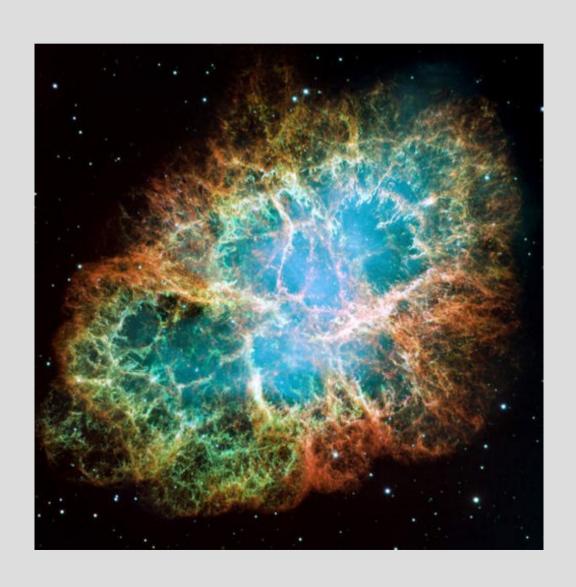
Intergalaktischer Transport: Diffusion <-> Grade Trajektorien

III. Was wir vermuten

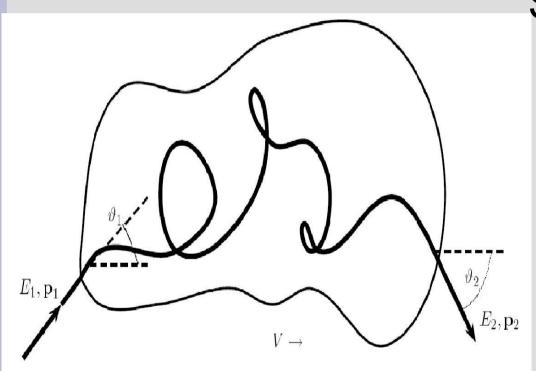




- Extragalaktischer Anteil (blau)
- Galaktischer Ursprung (rot)
- Solare Komponente + ACR (grün)
- GZK-cut-off ~ 10²⁰ eV



Schockbeschleunigung in SNR (Fermi I. Ordnung)



Fermi (2. Ordnung):

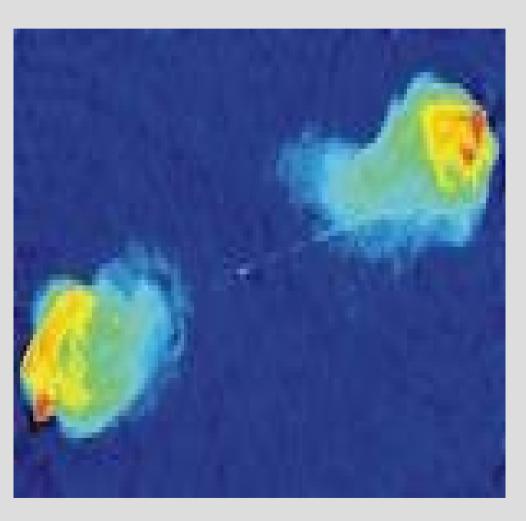
Streuuung an Magnetischen Wolken

 $<\Delta E>\approx 4/3 \beta^2$

β klein, Schwellenenergie

Pulsar:

- schnell rotierender Neutronenstern
- Hohe Feldstärke (≈10^8 T) auf kleinem Raum
- Theoretisches Beschleunigungsvermögen bis 10^18 eV für junge Pulsare



AGN:

- Schockbeschleunigung in Jets
- Geringe Felder, aber extreme Distanzen (300.000 lyr)
- Energiequelle: Akkretion auf supermasives
 Schwarzes Loch

Weitere Kandidaten für Beschleuniger:

- Gamma ray bursts (GRB)
- Zerfall von Relikten
- Zerfall dunkler Materie

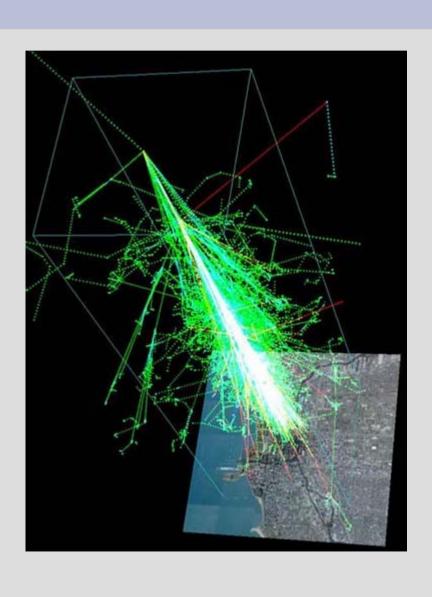
IV. wie wir neues lernen

Früher:

 Beobachtung von Primaries mit Sateliten und Ballons

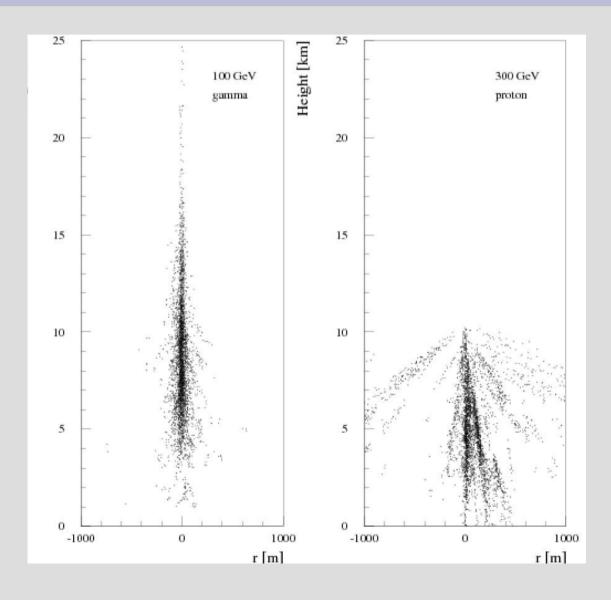
Heute:

-Beobachtung von Schauern (Secondaries) die Atmosphaere als Kalorimeter



Schauerdetektion:

- Myonen
- Neutrinos
- E/m-Subschauer aus Pion-Zerfall
- N²- Fluoreszenz
- Cherenkovstrahlung



Heitler-Modell:

 $N(Xmax) \sim E^{\circ}$

 $Xmax \sim In(E^{\circ})$



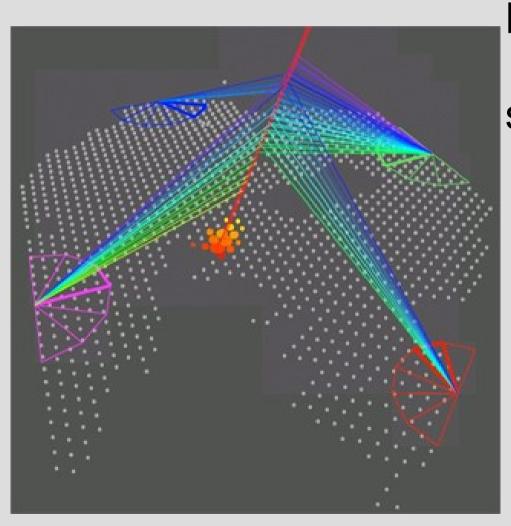
Flys Eye Observatorium in Utah

N²-Fluoreszenz-Detektor

Pierre Auger Observatory

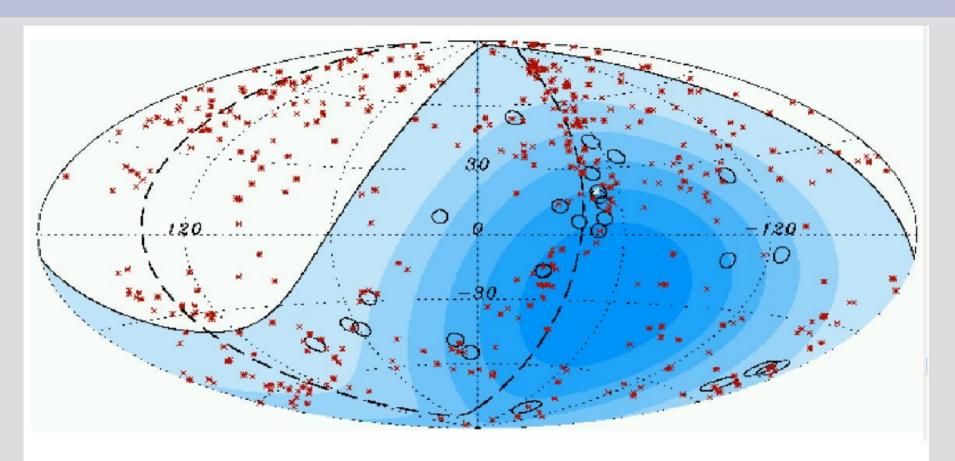


Wasser-Cherenkov-Detektor(Bild)



PAO in Aktion

simultane Messung
von N²-Fluoreszenz
und μCherenkovlicht



Erste Ergebnisse : Korrelationen zwischen UHECR-Einfallsvektoren und bekannten AGNs ?

Das hochenergetische Universum geht zu Ende