

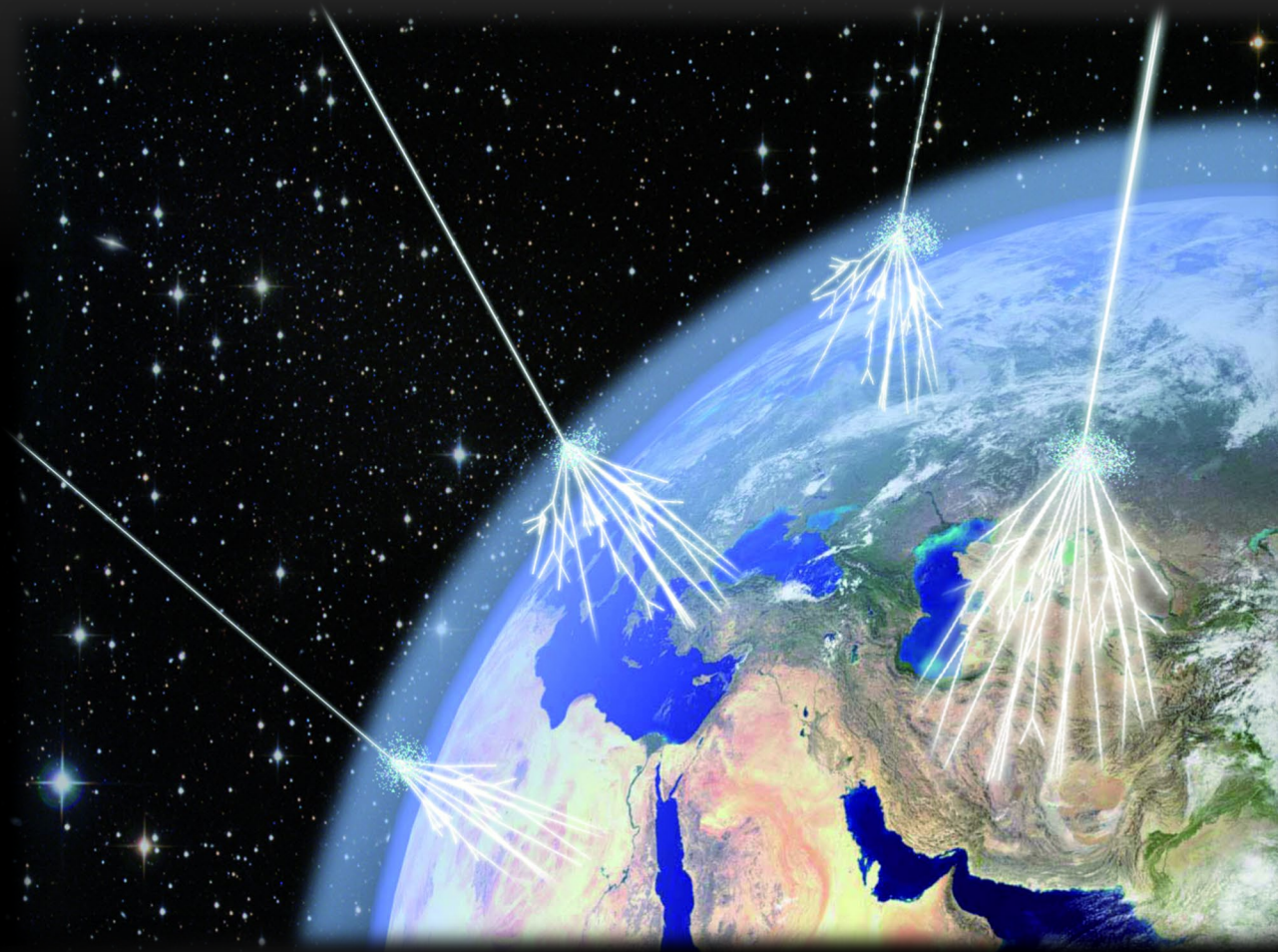
INTRODUZIONE ALLA FISICA DEI RAGGI COSMICI

Elena Vannuccini



Istituto Nazionale di Fisica Nucleare
SEZIONE DI FIRENZE

I raggi cosmici sono
particelle
elettricamente
cariche di origine
extraterrestre che
colpiscono la Terra
da ogni direzione



LA SCOPERTA DEI RAGGI COSMICI

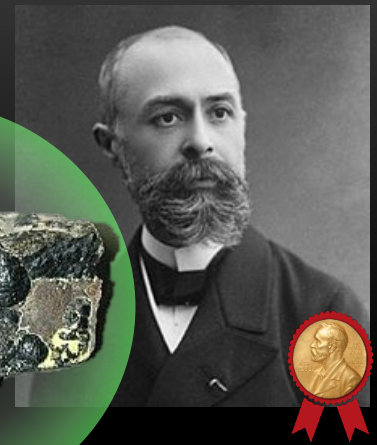
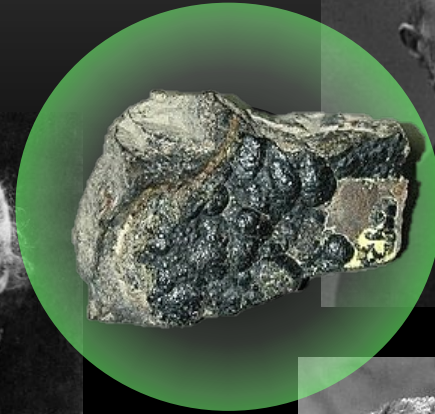


Nel 1896 A. H. Becquerel scopre il fenomeno della radioattività naturale, studiando l'uranio.

Nel 1898 M. Sklodowska e P. Curie scoprono gli elementi polonio e radio.

Il fenomeno di scarica spontanea dell'elettroscopio a foglie d'oro viene attribuito alla radioattività naturale.

Si comincia ad utilizzarlo per fare misure...



Negli anni 1911-1913

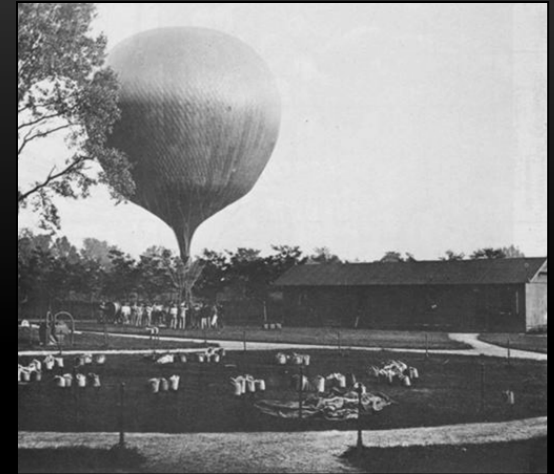
Victor Hess

in una serie di voli su pallone fino a circa 5.3 km trovò che la radiazione lentamente diminuiva con l'altitudine, ma intorno a **1.5 km** ricominciava a salire.

Hess concluse che l'origine della radiazione fosse **cosmica!!**

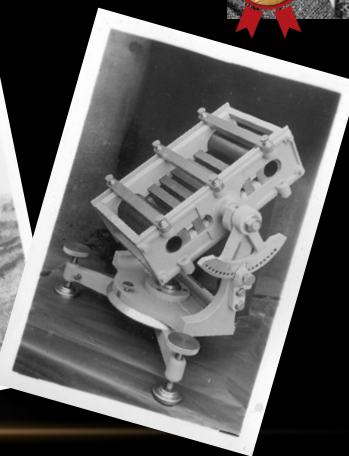
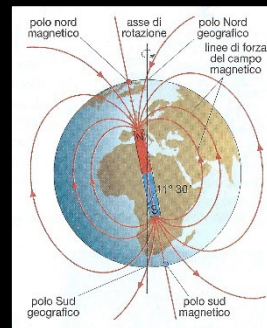
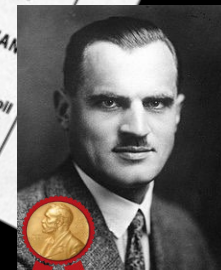
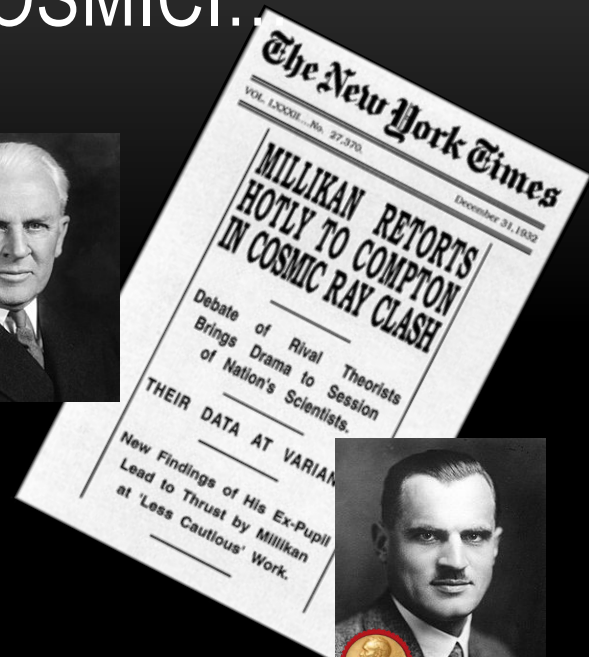
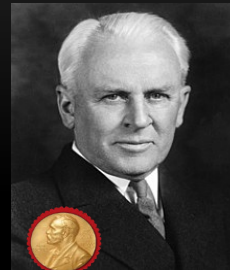


Premio Nobel



NASCE LA FISICA DEI RAGGI COSMICI.

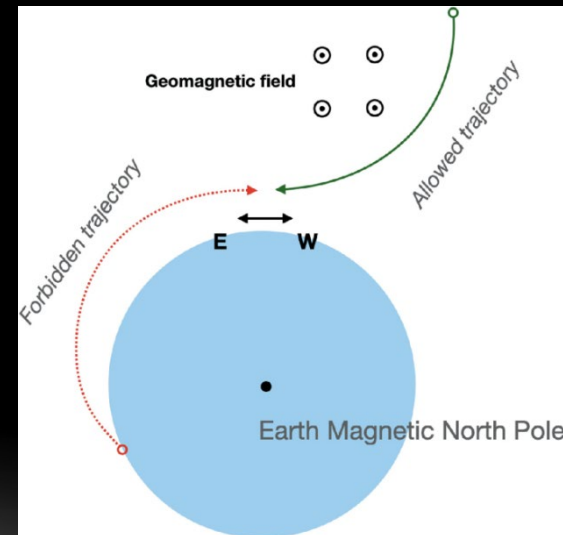
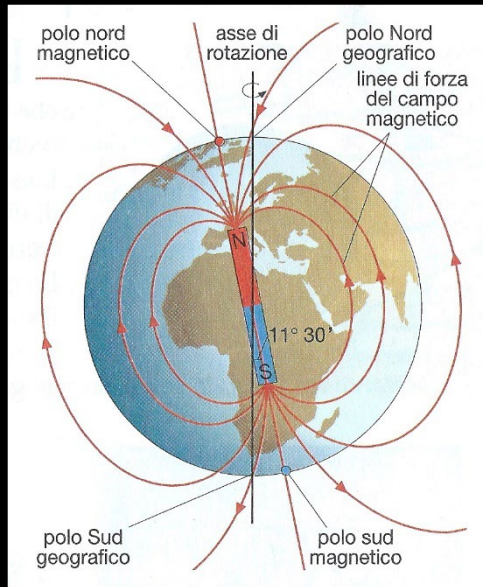
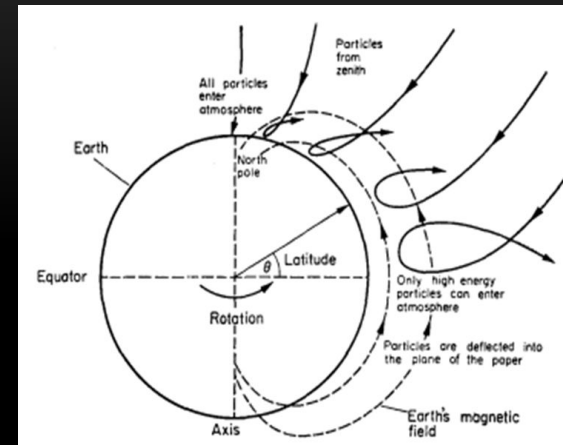
- Nel 1925 **Robert A. Millikan** conia il termine **RAGGI COSMICI**
- Nel 1932 infuria il dibattito sulla natura della radiazione cosmica primaria → Sono raggi gamma (Millikan) o particelle cariche (Compton)?
- Nel 1927 Clay dimostra che i raggi cosmici sono prevalentemente particelle **cariche** (effetto geomagnetico)
- Nel 1933 Compton conclude dal segno dell'asimmetria est-ovest (predetta e misurata da Rossi) che i raggi cosmici primari hanno carica **positiva**
- Nel 1933 **Rossi** osserva gli sciami atmosferici



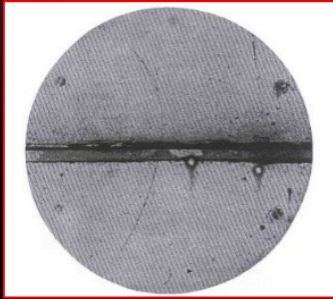
Effetto del campo magnetico terrestre sui raggi cosmici

La forza di Lorentz

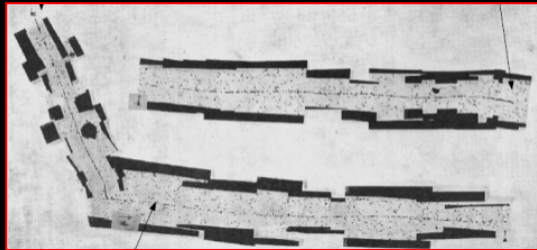
$$\vec{F} = q(\vec{E} + \vec{v} \times \vec{B})$$



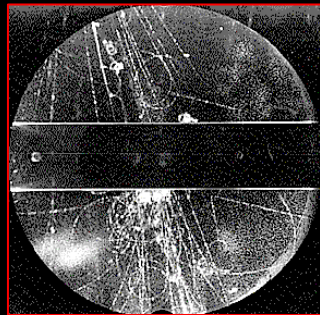
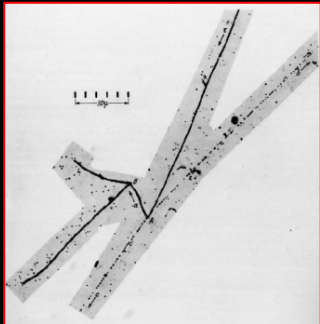
...E QUELLA DELLE PARTICELLE ELEMENTARI



Positrone



Pioni carichi



Mesoni (K) e iperoni (Λ, Σ, Ξ) pesanti

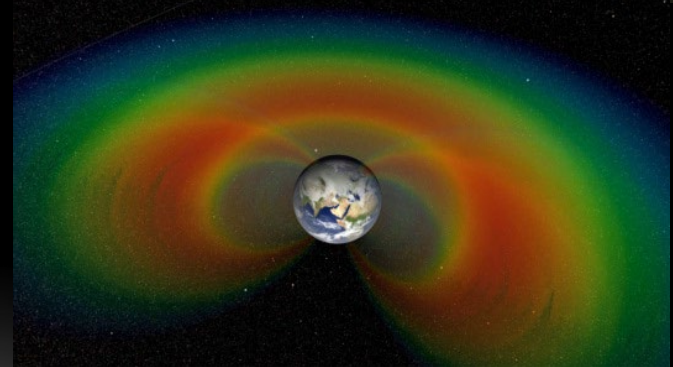
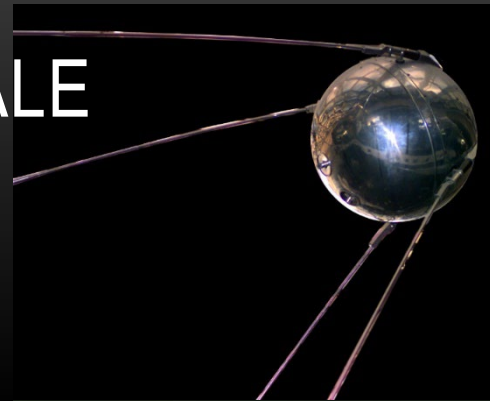
Studiando i raggi cosmici vengono scoperte nuove particelle:

- 1934 positrone
- 1937 muone (o leptone μ)
- 1947 pioni (o mesone π)
- 1947 il kaone (o mesone K), la prima particella strana
- 1951 il primo barione strano Λ
- ...

Si sviluppano nuovi rivelatori di particelle (contatori Geiger, camera a bolla e a nebbia, emulsioni nucleari, circuiti per coincidenze...)

L'ERA SPAZIALE

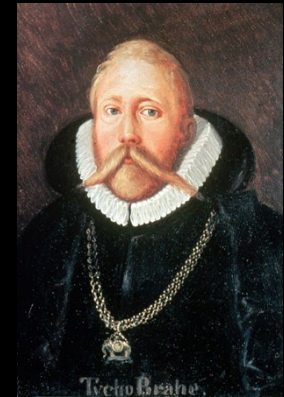
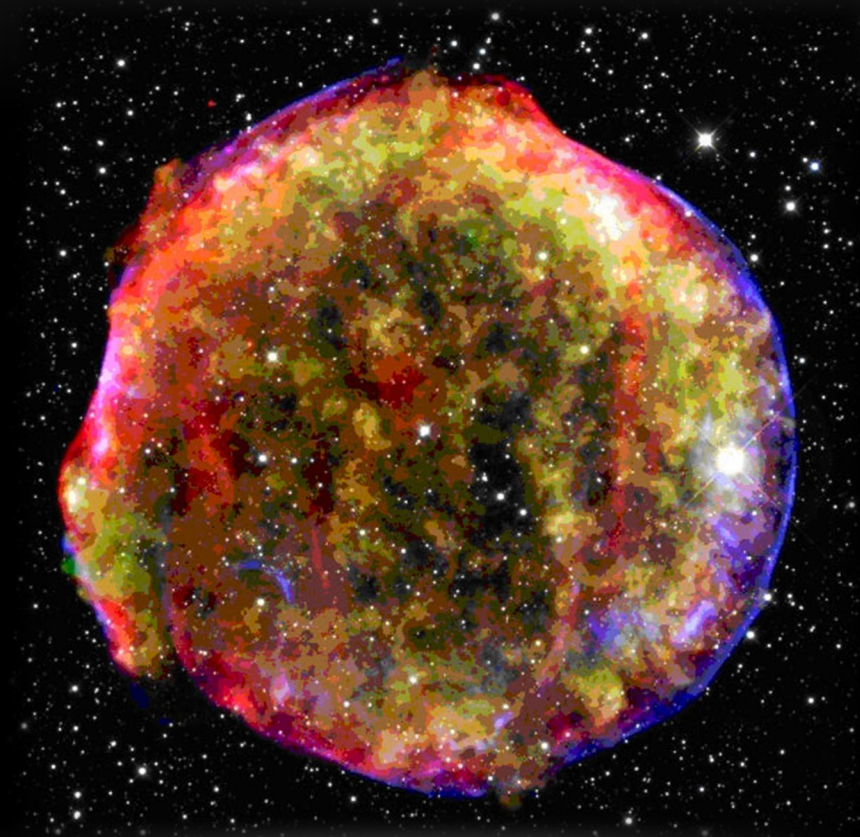
- Nel 1957 viene messo in orbita il primo satellite artificiale, lo Sputnik 1
- Nel 1958 il satellite americano Explorer 1 effettua le prime misure di radioattività nello spazio.
- Vengono scoperte le fasce di Van Allen
- ...



COSA SAPPIAMO OGGI?



La maggioranza dei raggi cosmici ha origine nelle regioni dove nel passato sono avvenute esplosioni di **supernovae**



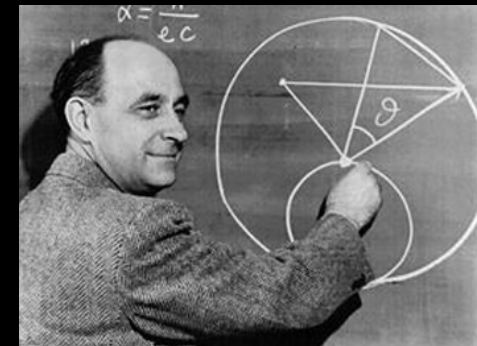
Resto della
supernova
Tycho SN 1572
(spettro X)

L'onda d'urto generata dall'esplosione si espande nel mezzo interstellare per migliaia di anni **accelerando** le particelle fino a velocità prossime a quella della luce

**RAGGI
COSMICI**

Onda d'urto in
espansione

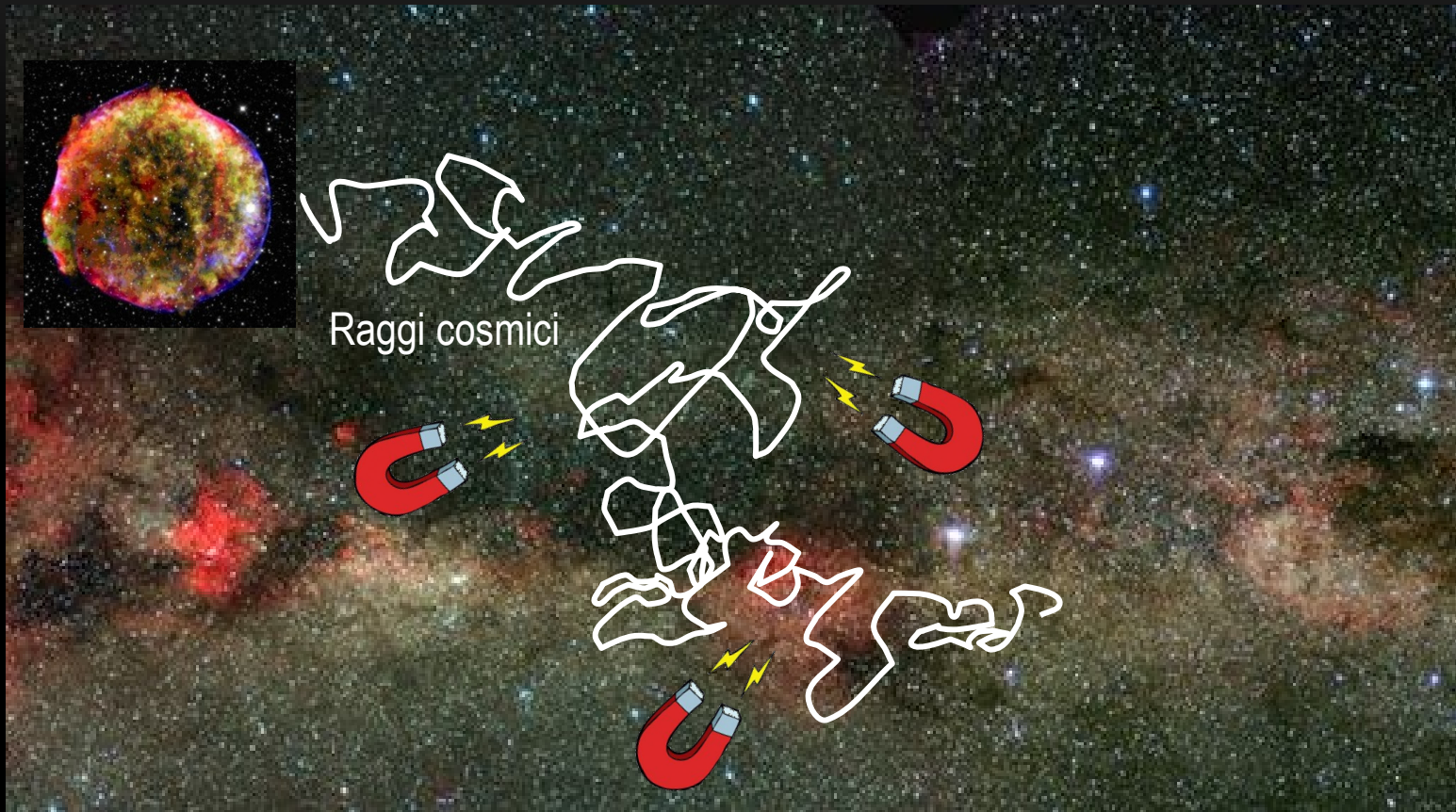
Nuclei atomici
del mezzo
interstellare



Accelerazione di Fermi

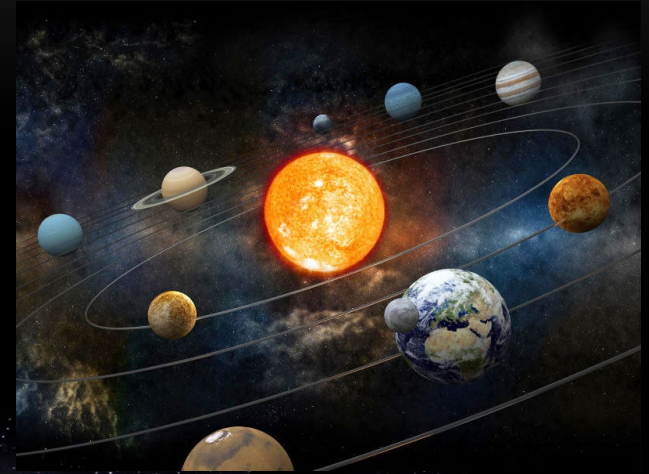
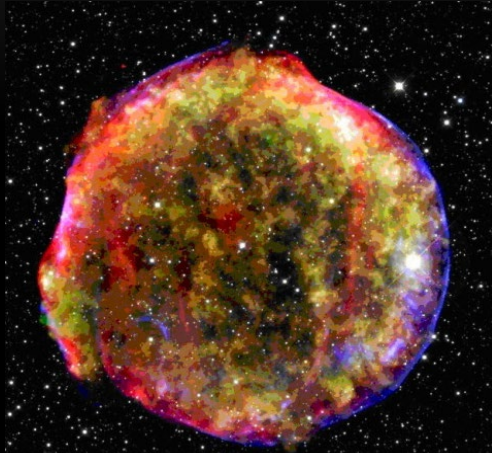


I raggi cosmici sono particelle massive, elettricamente cariche



La traiettoria e` deviata dai campi magnetici

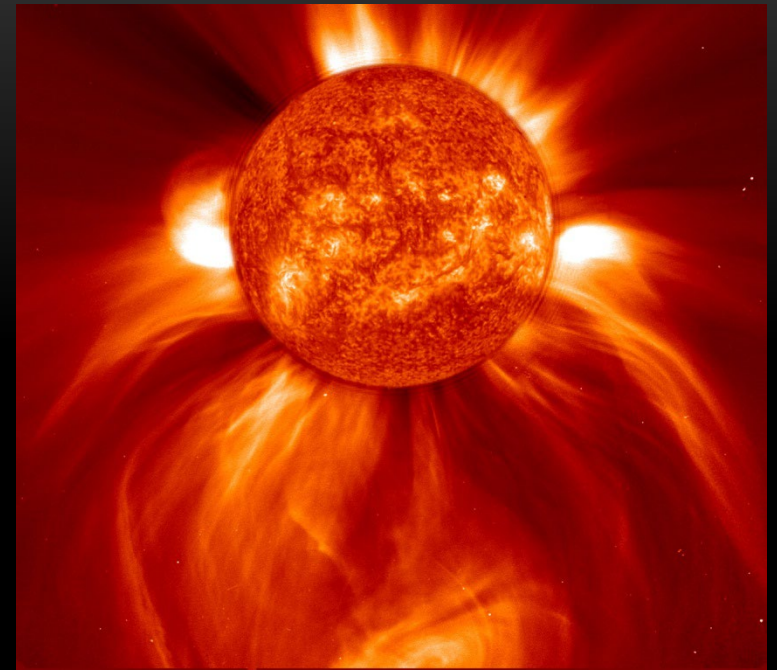
Le supernovae sono localizzate anche all'interno della nostra Galassia
Una volta emessi dalle sorgenti, rimangono confinati per circa 10 milioni di anni,
tempo durante il quale possono raggiungere il Sistema Solare



Anche il Sole è una sorgente di raggi cosmici.

Le particelle vengono accelerate durante le eruzioni solari e raggiungono la Terra in poche ore

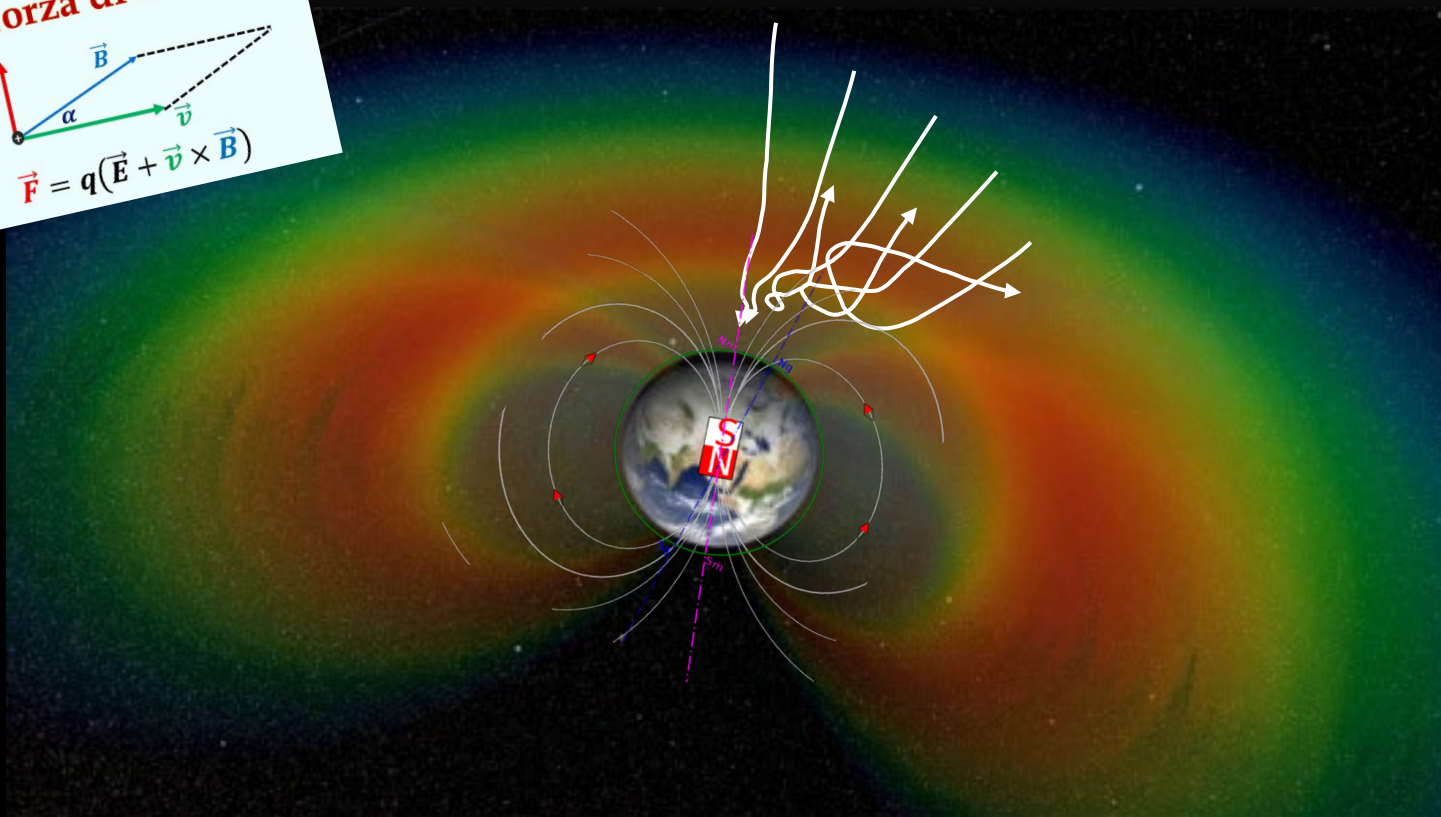
Nell'arco di poche ore il flusso di particelle aumenta fino a 10000 volte!



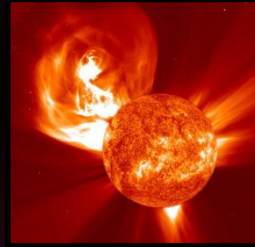
Sole ~ 100 × Terra !!



. Il campo magnetico terrestre ci protegge dalla radiazione cosmica...



Durante le **eruzioni solari**, il flusso di particelle accelerate dal Sole è così intenso che la luce emessa dagli atomi eccitati dell'atmosfera è visibile ad occhio nudo (**aurore polari**)



Aurora australe vista dalla Stazione Spaziale Internazionale



Aurora boreale vista dall'Alaska

PERCHÉ SI STUDIANO I RAGGI COSMICI?

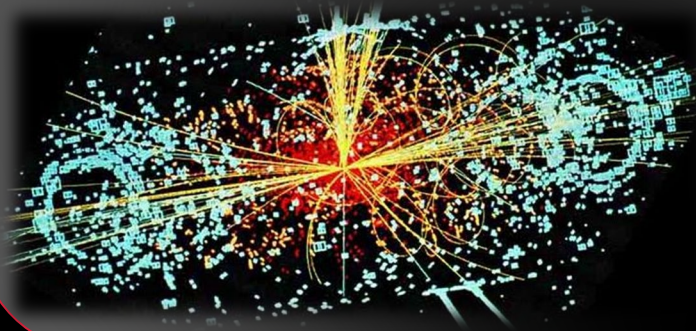


SI STUDIANO ...PER LA LORO ENERGIA

Sono stati osservati sulla Terra raggi cosmici di energia fino a oltre

10^{20} eV = 100 EeV = 100.000.000.000.000.000.000 eV !!

Migliaia di volte più grande della massima energia ottenuta dall'uomo per una singola particella, che è quella di LHC (Large Hadron Collider)



E' l'energia (macroscopica!) di una palla da tennis che viaggia a 90 km/h.

Energia di 10^{24} atomi (più del numero di granelli di sabbia di tutte le spiagge del mondo!!!) concentrata in un'unica particella

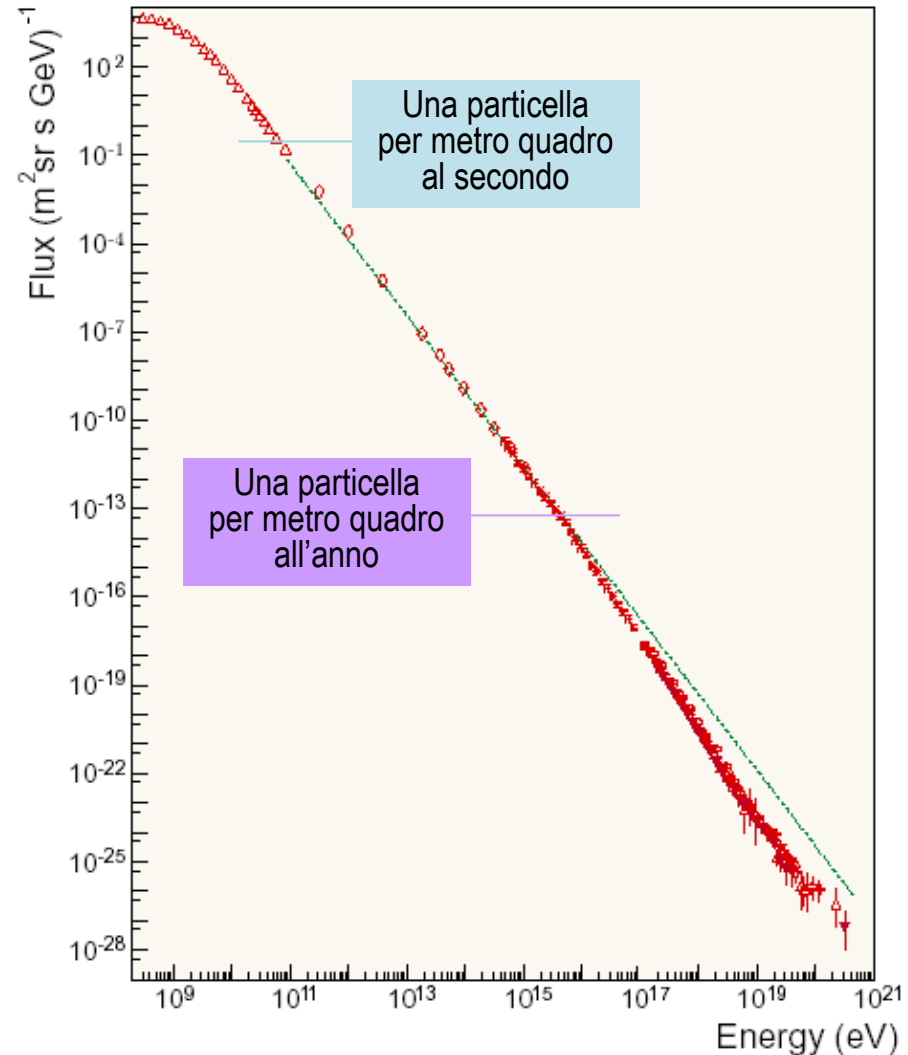


1 eV (elettronvolt) $\sim 1.6 \cdot 10^{-19}$ J (joules)

energia di un elettrone accelerato da una differenza di potenziale di 1 V

Spettro dei raggi cosmici

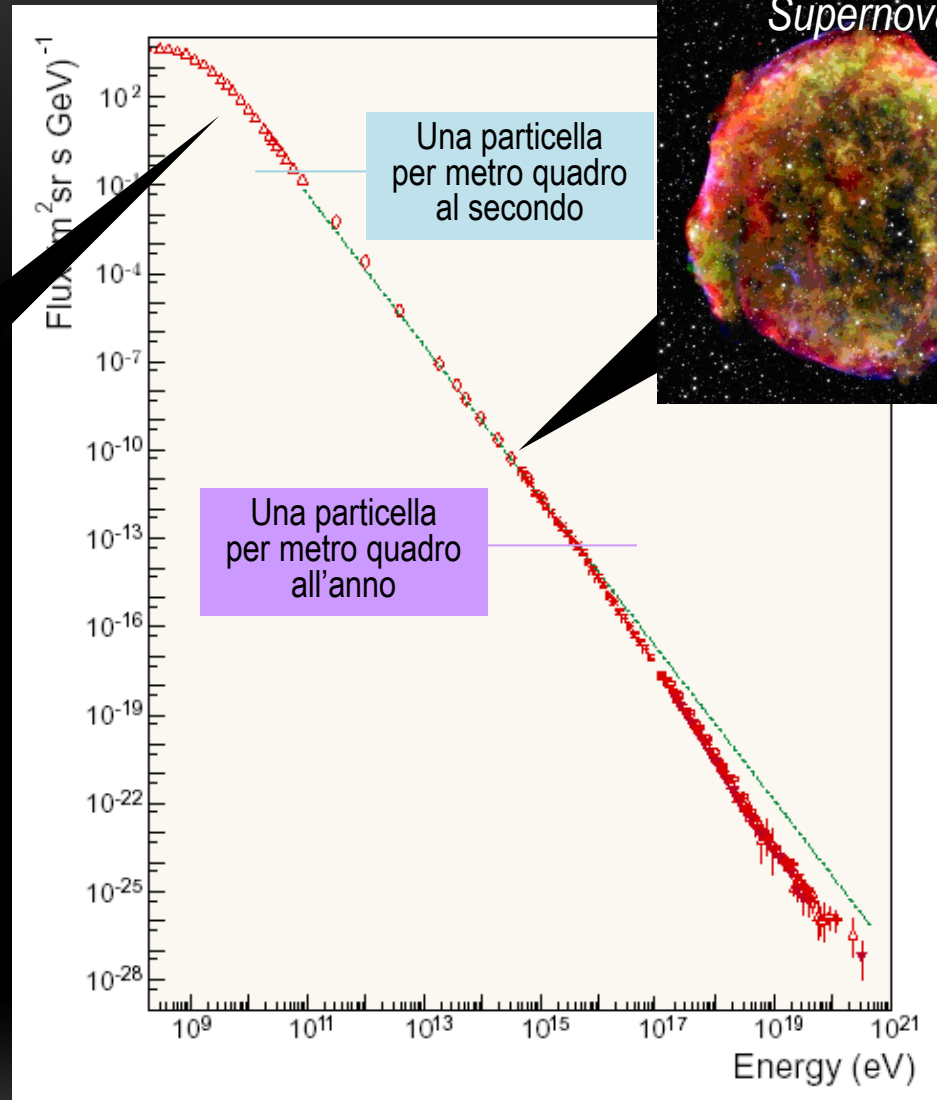
- Esprime l'intensità dei raggi cosmici in funzione della loro energia
- Si estende su 13 decenni di energia!!
- L'intensità diminuisce rapidamente al crescere dell'energia, rendendo impossibile la rivelazione diretta alle energie più alte



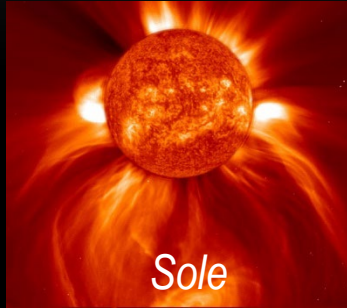
Spettro dei raggi cosmici



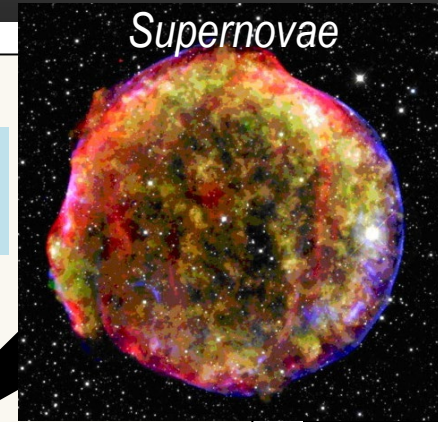
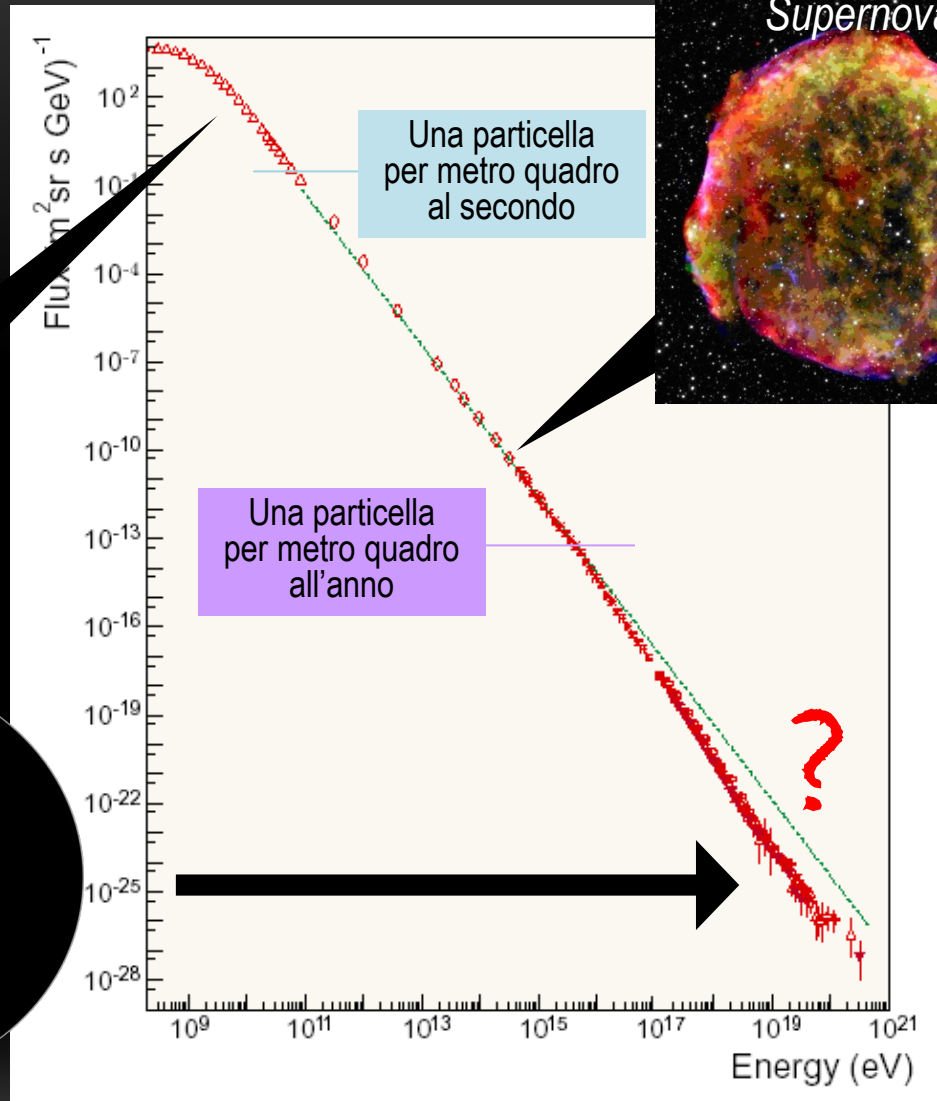
- L'intensità diminuisce rapidamente al crescere dell'energia, rendendo impossibile la rivelazione diretta alle energie più alte



Spettro dei raggi cosmici



Una particella
per kilometro
quadro per
secolo!!



L'origine dei raggi cosmici di energia estrema è ancora un **mistero...**

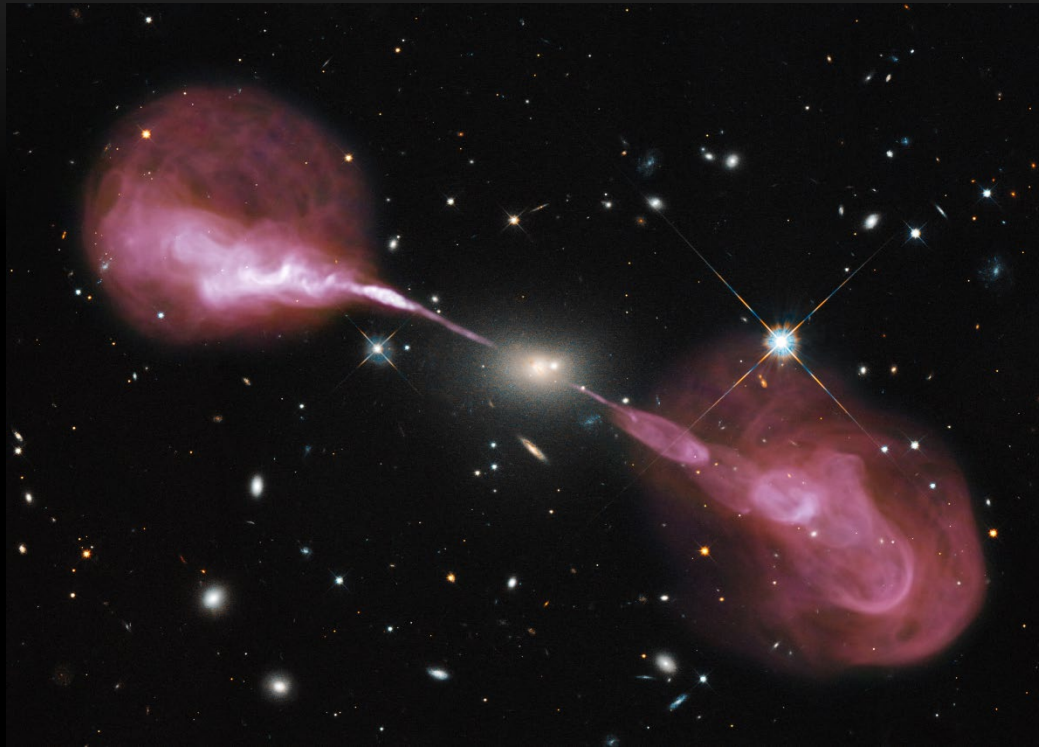


Immagine composta della
galassia con nucleo attivo
Hercules A
(radio e visibile)

Si pensa provengano da galassie lontane dal cui centro **buchi neri**
di grande massa emettono potenti **getti di plasma** in grado di
accelerare particelle

PERCHÉ SI STUDIANO I RAGGI COSMICI?



SI STUDIANO ...PER LA LORO COMPOSIZIONE

Sono un campione di **materiale galattico**, proveniente da luoghi remoti della Via Lattea



RAGGI COSMICI
Distanza 3 miliardi di UA
Ø Galassia

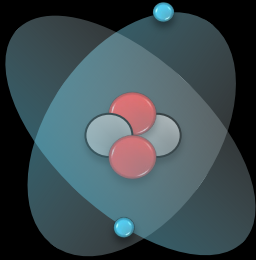


METEORITI
Distanza 200 UA
Ø Sistema Solare




1 UA (Unità Astronomica) = distanza Terra Sole


Nei raggi cosmici sono presenti tutti gli elementi che compongono la **materia ordinaria** (atomi)




Si presentano sotto forma di **nuclei completamente ionizzati** (privati di tutti gli elettroni)

860 ×  H

110 ×  He

10 ×  C, O, ...

20 ×  e⁻

1000 × **particelle**

+ **componenti rare**  ...



La composizione dei raggi cosmici e' quasi uguale a quella del Sistema Solare



...ogni 1000
particelle:

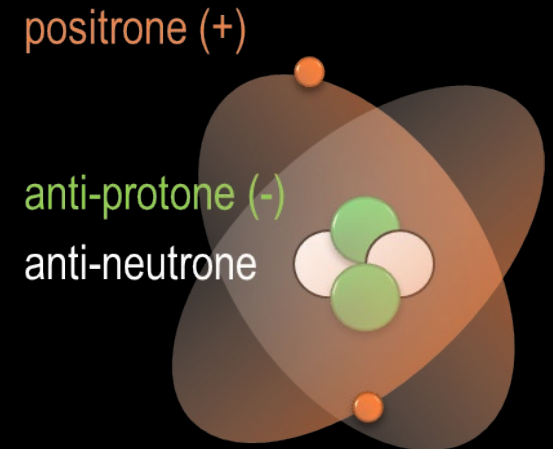
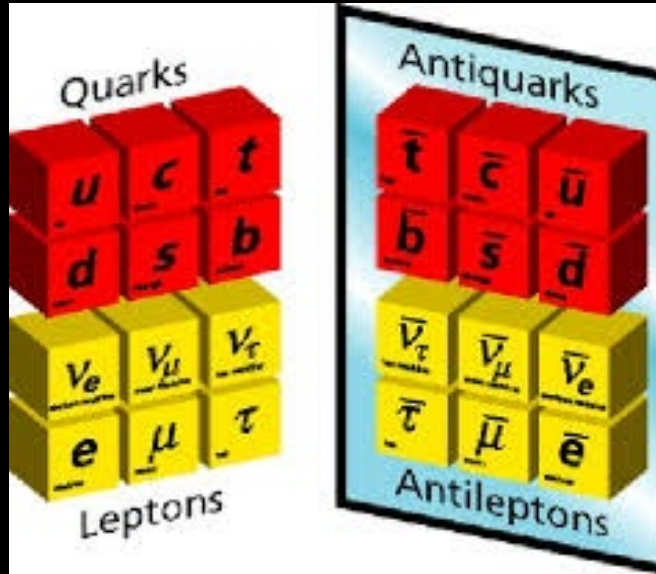
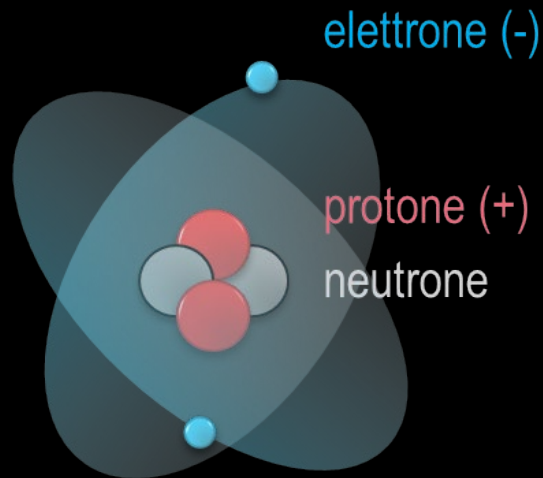
2 antiparticelle

La composizione dei raggi cosmici e' quasi uguale a quella del
Sistema Solare

MATERIA



ANTI MATERIA

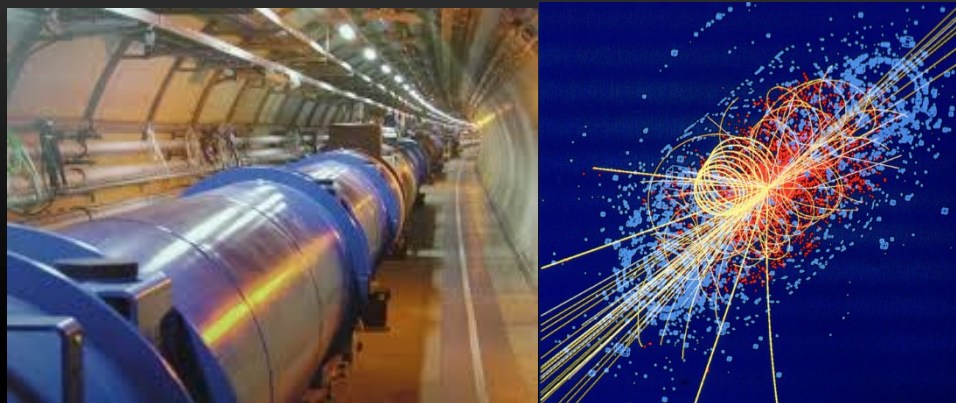


Esisiste un'antiparticella per ognuna delle particelle conosciute

Decadimenti radioattivi



Acceleratori di particelle



Collisioni dei raggi cosmici con i nuclei del mezzo interstellare.



Le antiparticelle sono create (in coppia con le particelle) dalle collisioni di alta energia o dai decadimenti radioattivi

Se messe in contatto a riposo, particelle e antiparticelle si annichilano

Fonti naturali di antimateria vicine a noi

~1 mg di antiprotoni stabilmente intrappolati nelle fasce di Van Allen.
Quantita` 1000 volte piu` abbondante, rispetto ai protoni, nello spazio interstellare



1 **positrone** ogni 75 min, dal decadimento del potassio 40

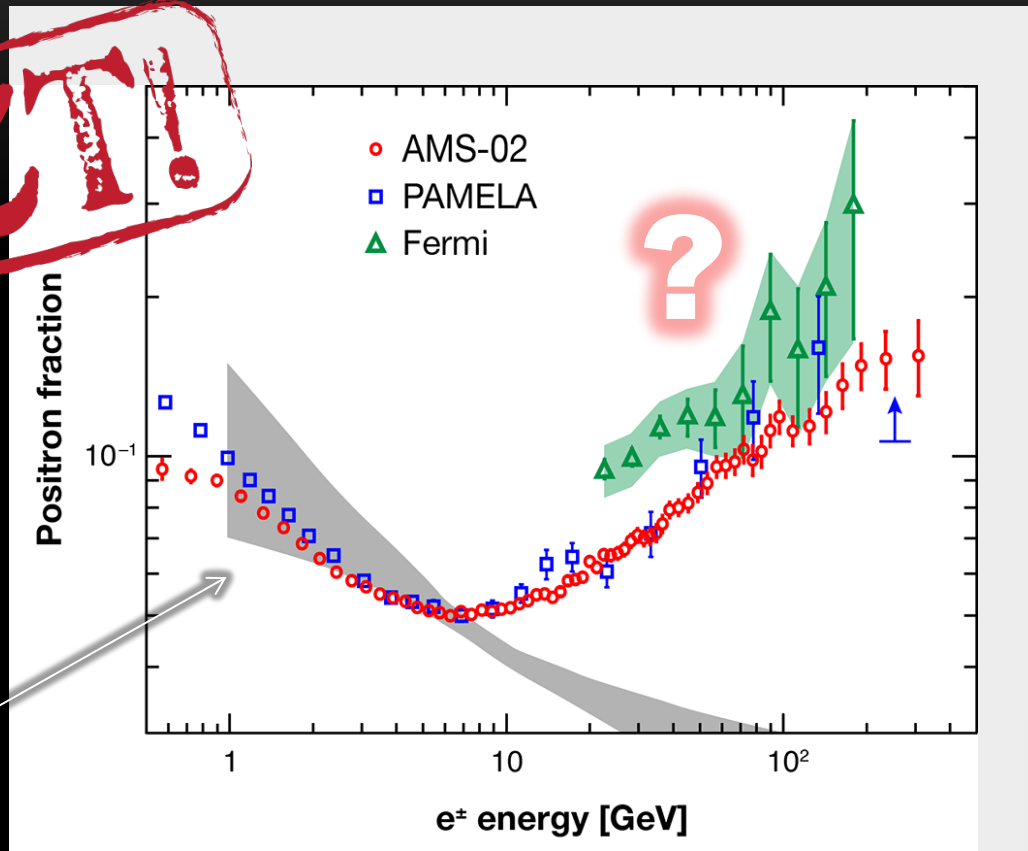


Coppie elettrone + **positrone** generate dai lampi di raggi gamma emessi durante i temporali

Nei raggi cosmici e' stato osservato un **eccesso di antiparticelle**



FACT!



Positroni prodotti dalle interazioni dei raggi cosmici con il mezzo interstellare

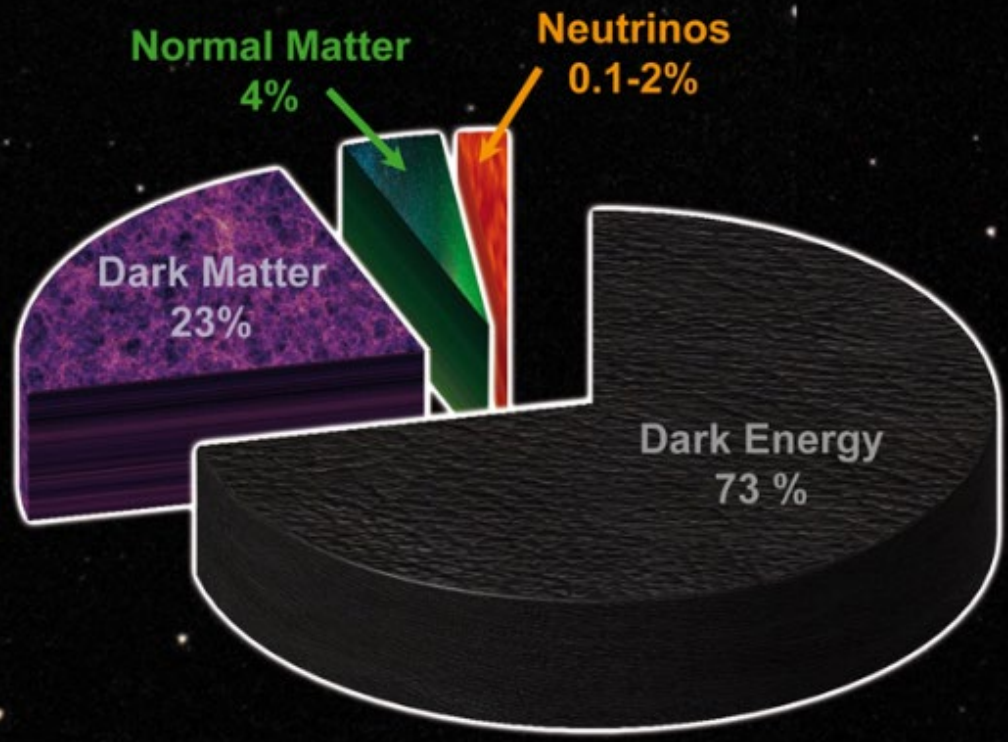
Frazione di positroni sul totale di elettroni e positroni

Antimateria primordiale o primaria??

Sorgente sconosciuta??

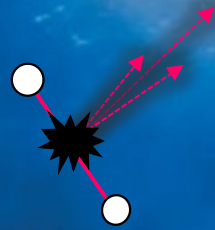


La materia ordinaria rappresenta solo qualche % del contenuto dell'Universo



La materia oscura confinata nell'alone galattico potrebbe generare particelle di materia/antimateria, che si sommano ai raggi cosmici di origine galattica

Via Lattea



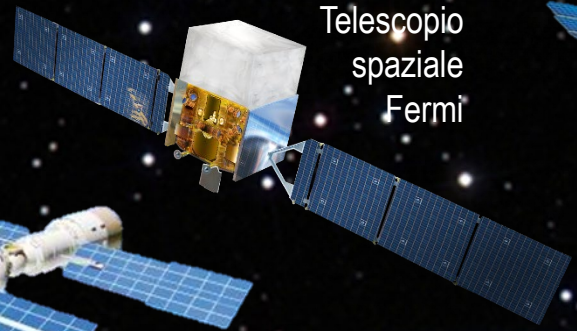
Alone di materia
oscura

COME SI STUDIANO I RAGGI COSMICI?



I raggi cosmici possono essere «catturati» nello spazio a bordo di palloni stratosferici, stazioni spaziali, satelliti e sonde

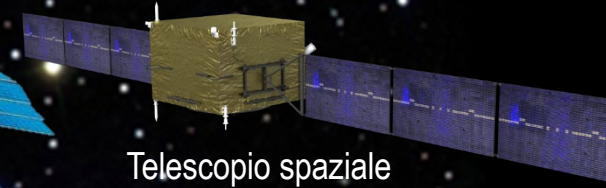
→ Rivelazione diretta



Telescopio spaziale Fermi



Satellite Resurs-DK1



Telescopio spaziale Wukong (DAMPE)



Futura stazione Spaziale Cinese



Palloni stratisferici



Stazione Spaziale Internazionale



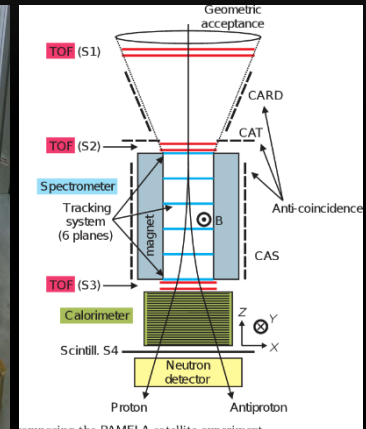
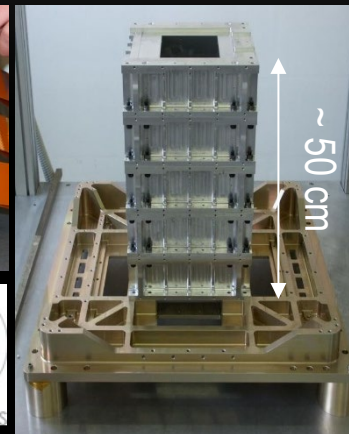
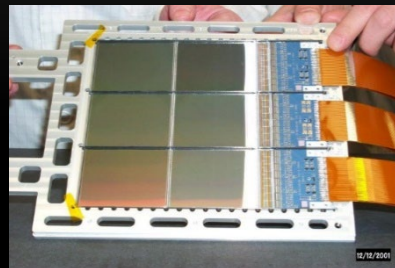


Istituto Nazionale di Fisica Nucleare
SEZIONE DI FIRENZE



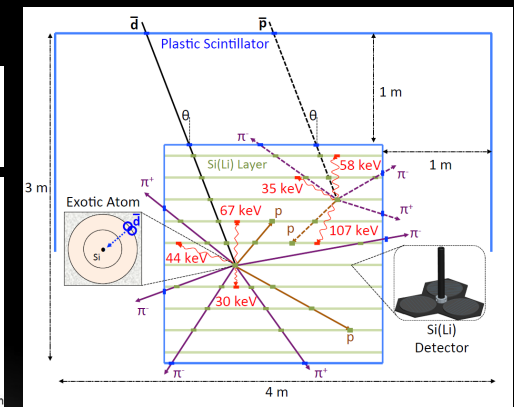
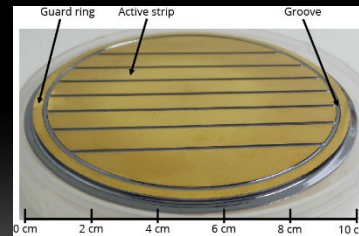
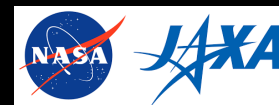
➤ Misure di antimateria con l'esperimento PAMELA

- Dal 2006 al 2016 a bordo di un satellite russo
- Spettrometro magnetico a micro-strip di silicio costruito a Firenze
- Scoperta dell'eccesso di positroni!!



➤ Ricerca di antinuclei con l'esperimento GAPS

- Volo su pallone in Antartide previsto per fine 2021
- Rivelazione basata sul processo di annichilazione

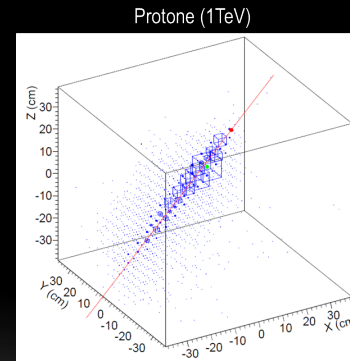
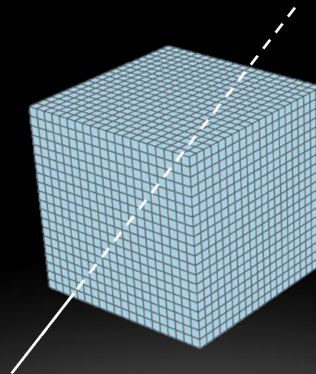
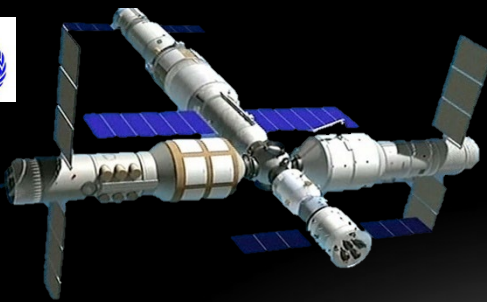
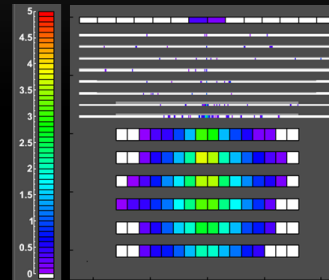




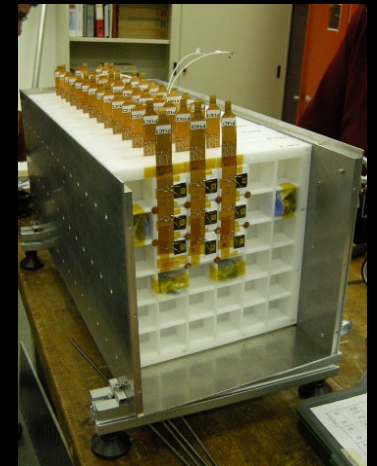
Istituto Nazionale di Fisica Nucleare
SEZIONE DI FIRENZE



- Studio del limite energetico della componente galattica mediante misure calorimetriche nello spazio
 - Misure di raggi cosmici di alta energia con l'esperienza CALET, a bordo della ISS
 - Sviluppo di un calorimetro innovativo per l'esperienza HERD, a bordo della futura stazione spaziale cinese

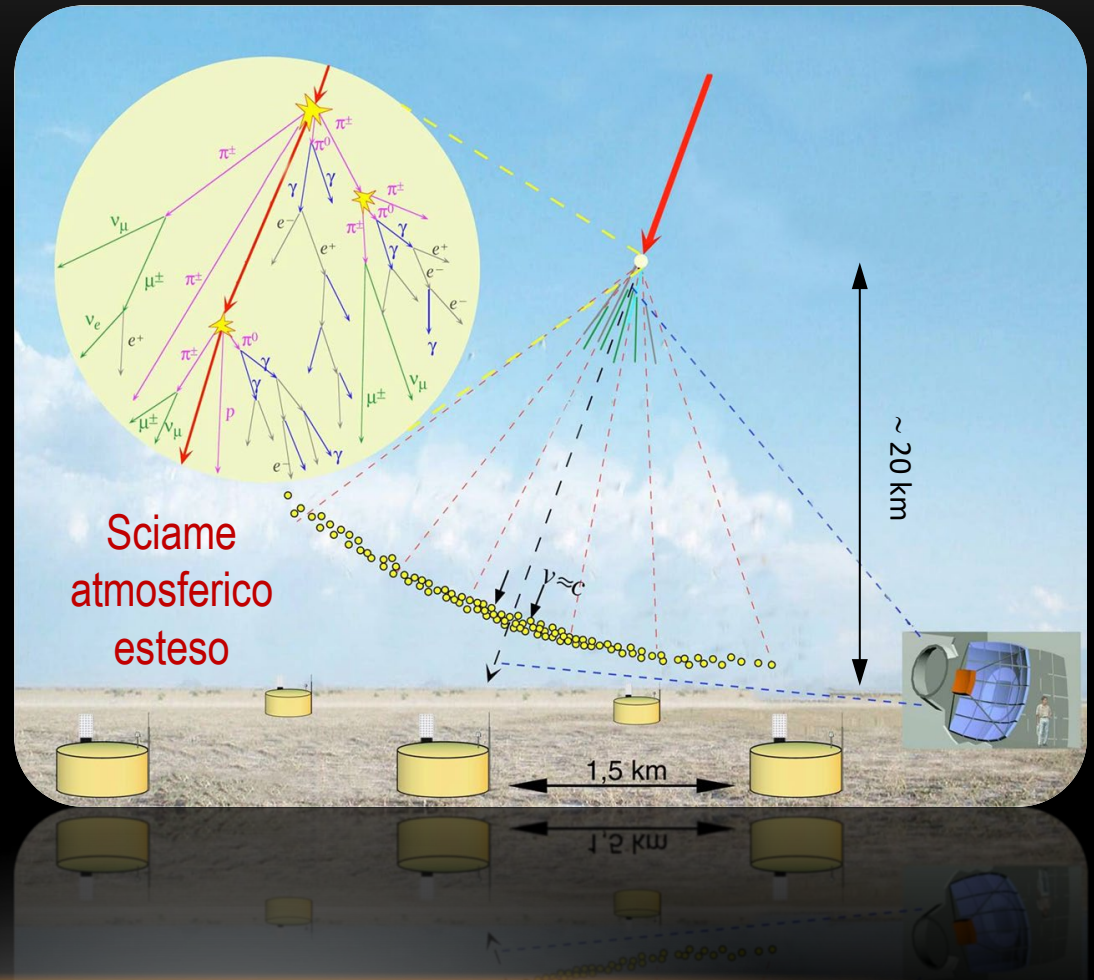


(simulazione)

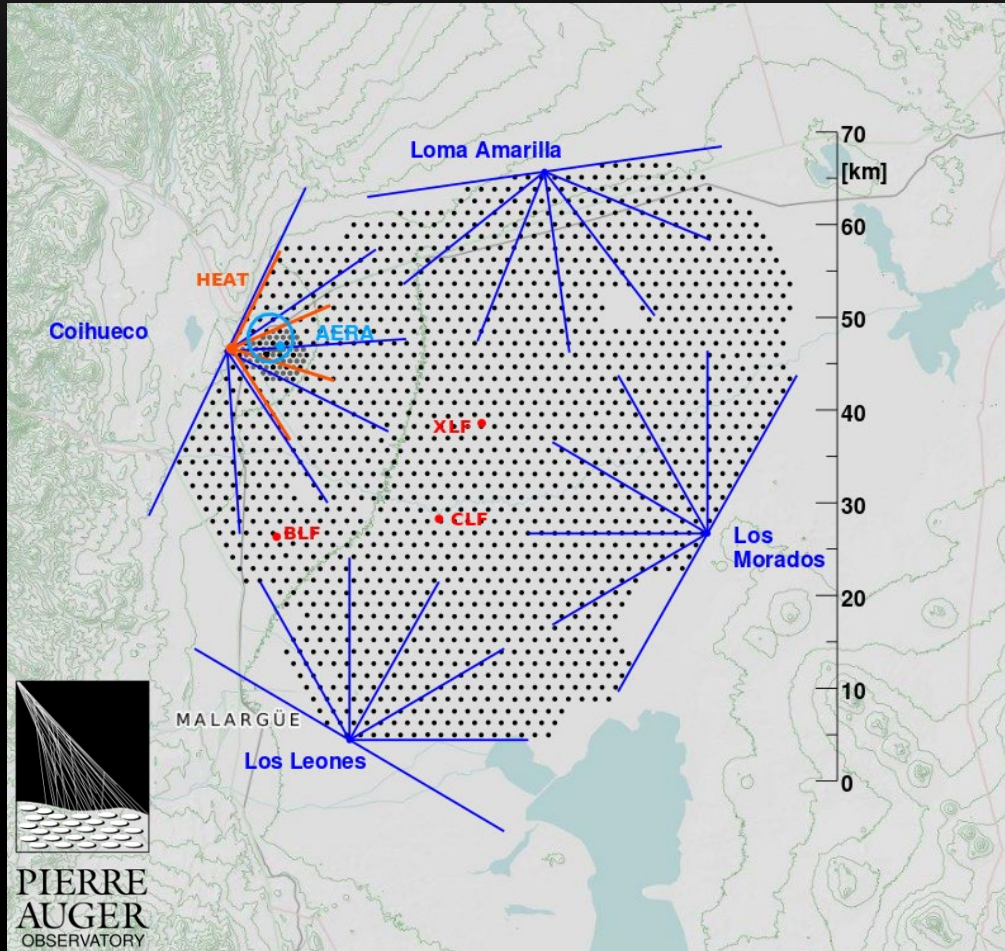


I raggi cosmici si studiano anche a Terra.

Ad alte energie i raggi cosmici producono un elevato numero di particelle secondarie (milioni!!) che possono essere rivelate in coincidenza al suolo.



Il rivelatore piu` grande del mondo



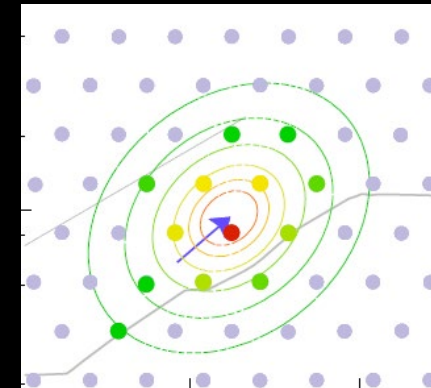
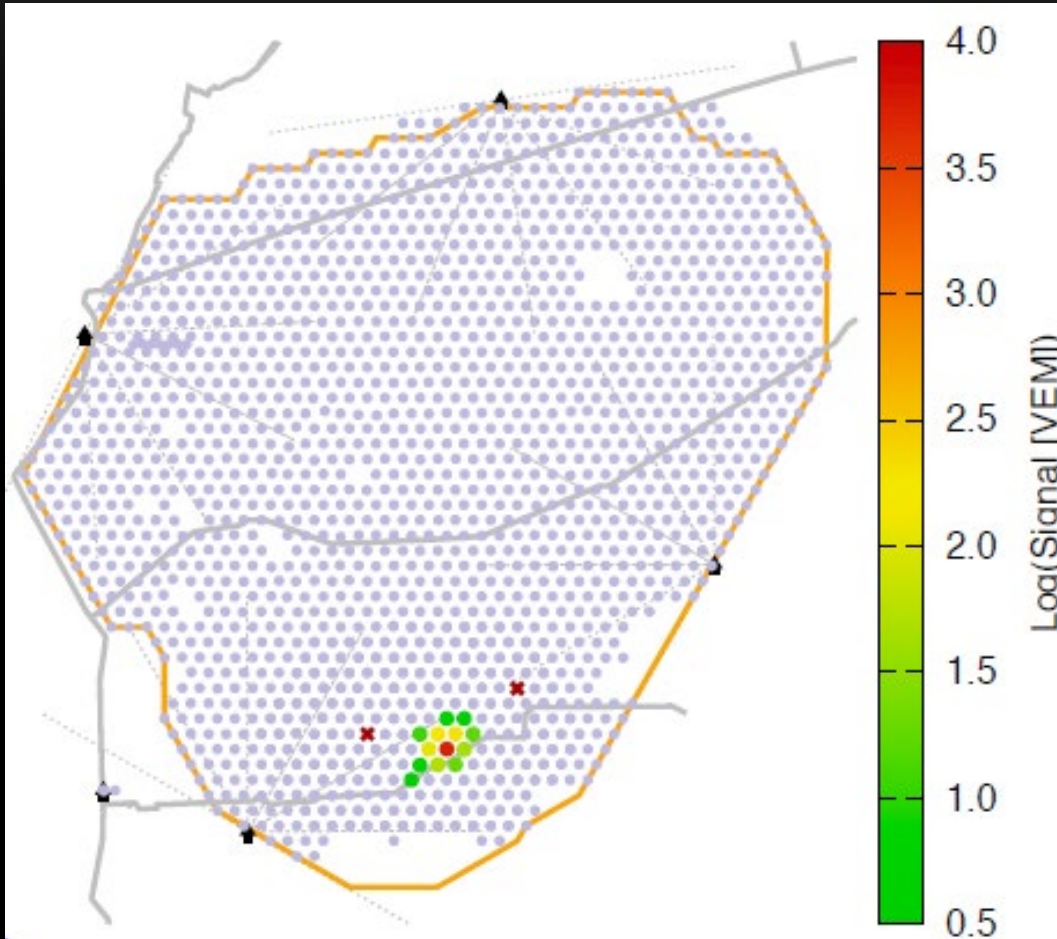
Osservatorio Pier Auger

Situato a Malargue
(Mendoza, Argentina)

1600 rivelatori di superficie,
distanti 1.5km, su una
superficie di 3000km²



Il rivelatore piu` grande del mondo



Sciame atmosferico
generato da un protone
di altissima energia

A vast field of stars in space, with the word "GRAZIE!" written in the center. The stars are of various colors, including white, yellow, orange, and blue, and are scattered across the dark background. The word "GRAZIE!" is written in a white, handwritten-style font, centered horizontally and vertically. The background is a dense field of stars, with some stars appearing as bright, multi-pointed patterns, suggesting a deep space or galaxy view. The overall scene is a rich, multi-colored star field.

GRAZIE!

DECADIMENTO BETA

Processo di trasformazione nucleare in cui un nucleo instabile cambia la propria composizione emettendo un elettrone (beta -) o un positrone (beta +)

