

Accélération de particule et production de gamma

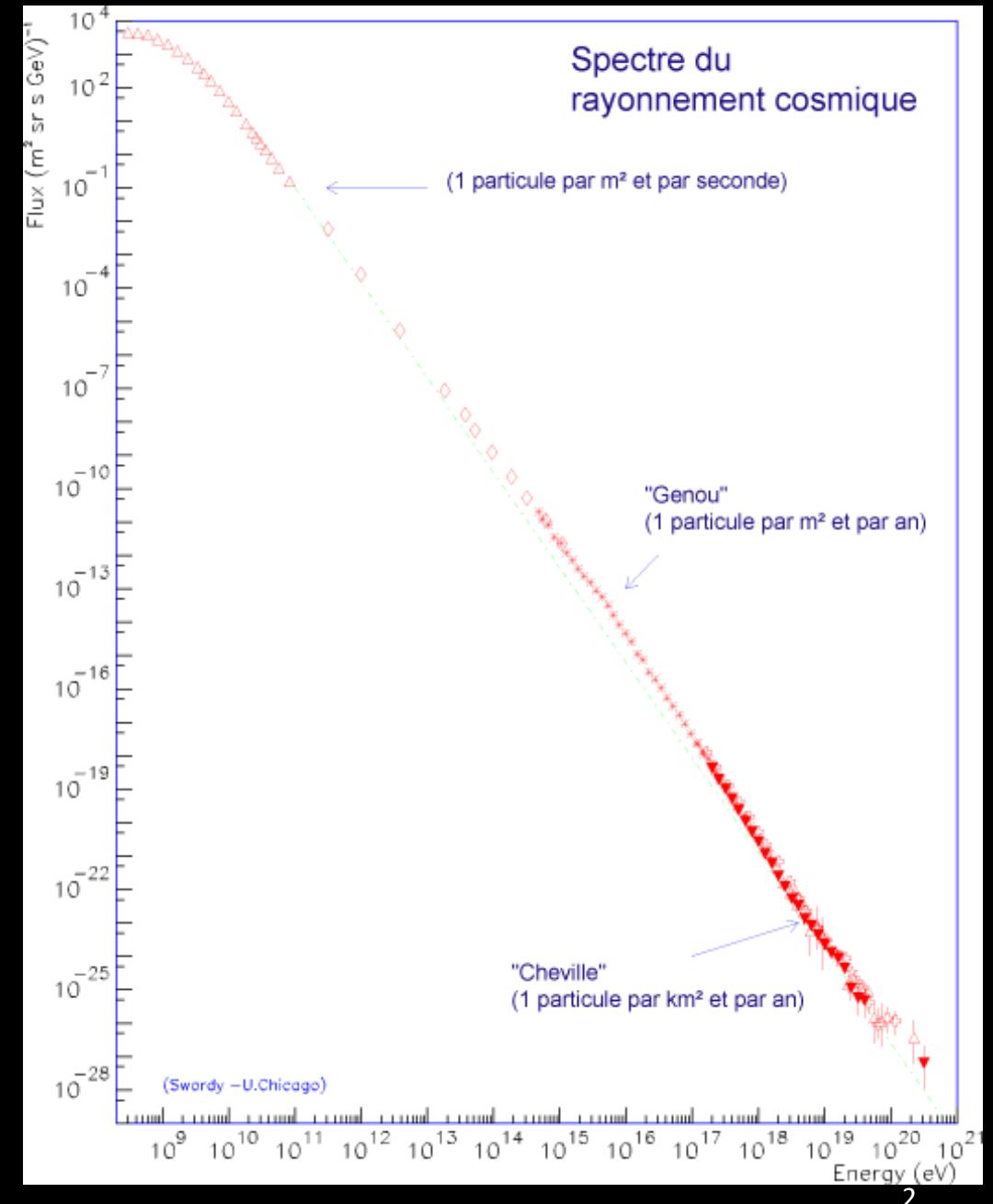
Module Recherche en physique moderne RECH 601

David Sanchez (david.sanchez@lapp.in2p3.fr)

Mathieu De Bony

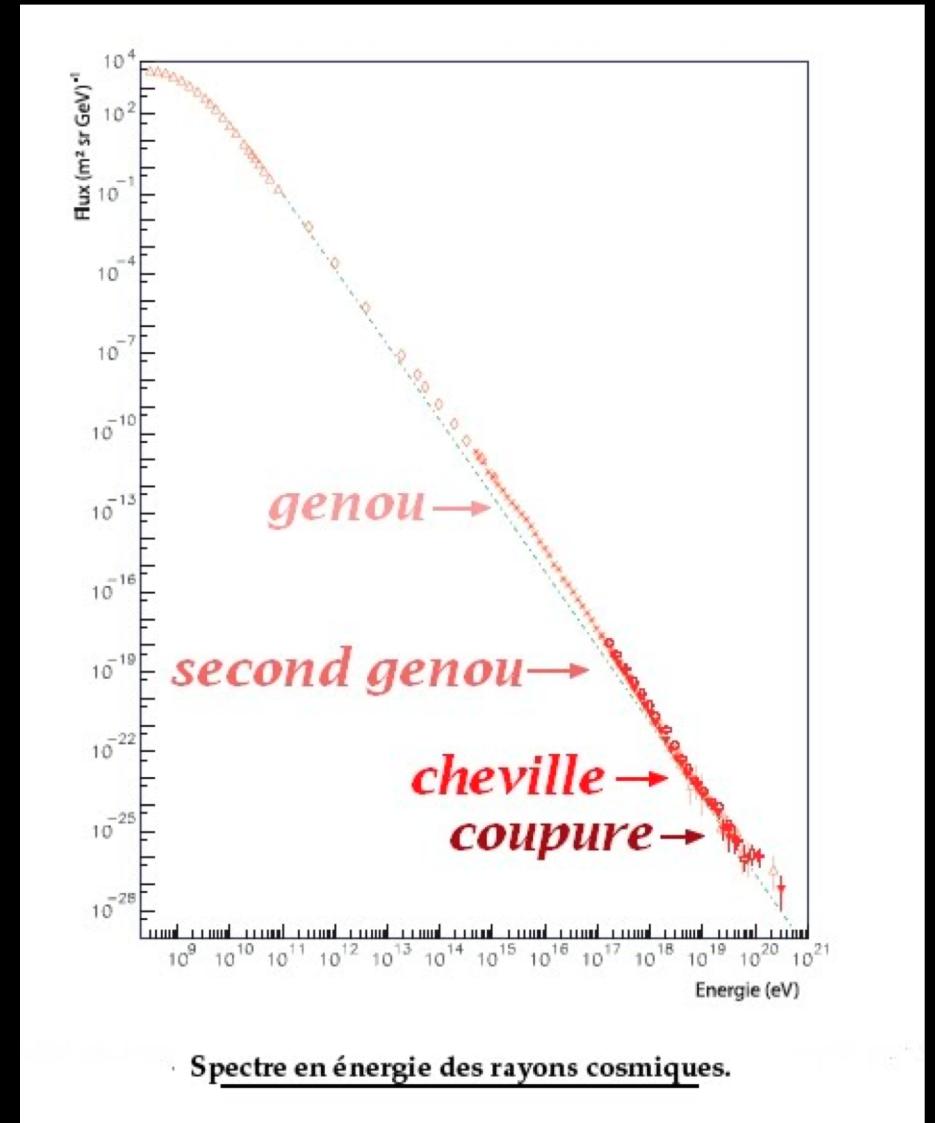
Rayons Cosmiques

- Presque linéarité sur 12 ordre de grandeur en énergie et 32 en flux
- Questions principales en astrophysique
 - Origine ?
 - Propagation?
 - Composition ?



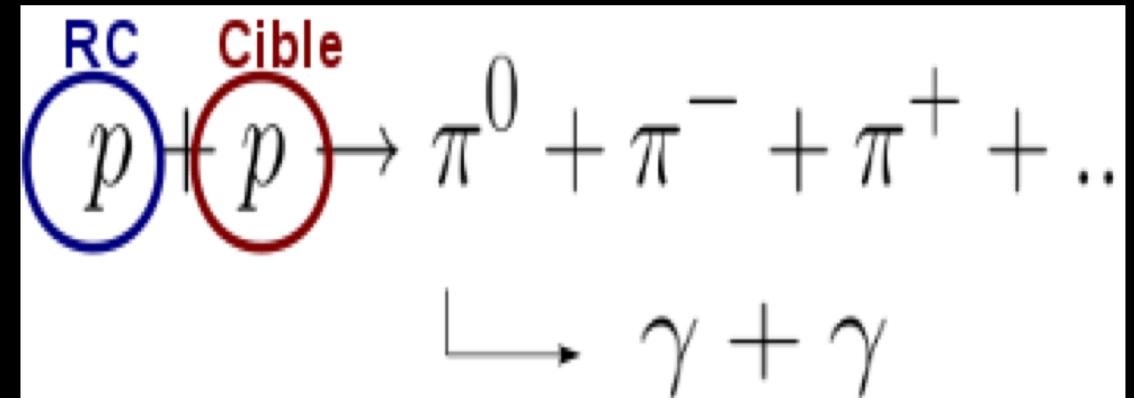
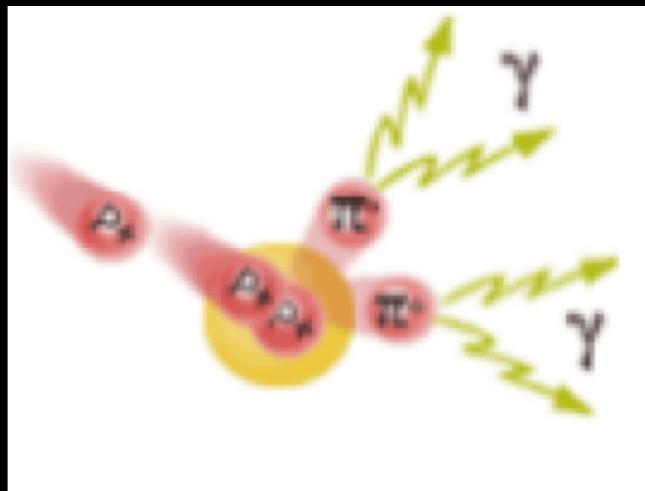
Rayons Cosmiques

- Origine des particules chargés?
- Avant genou : origine galactique
- Cheville : extragalactique



Processus d'émission des Gamma

- Décroissance de π^0

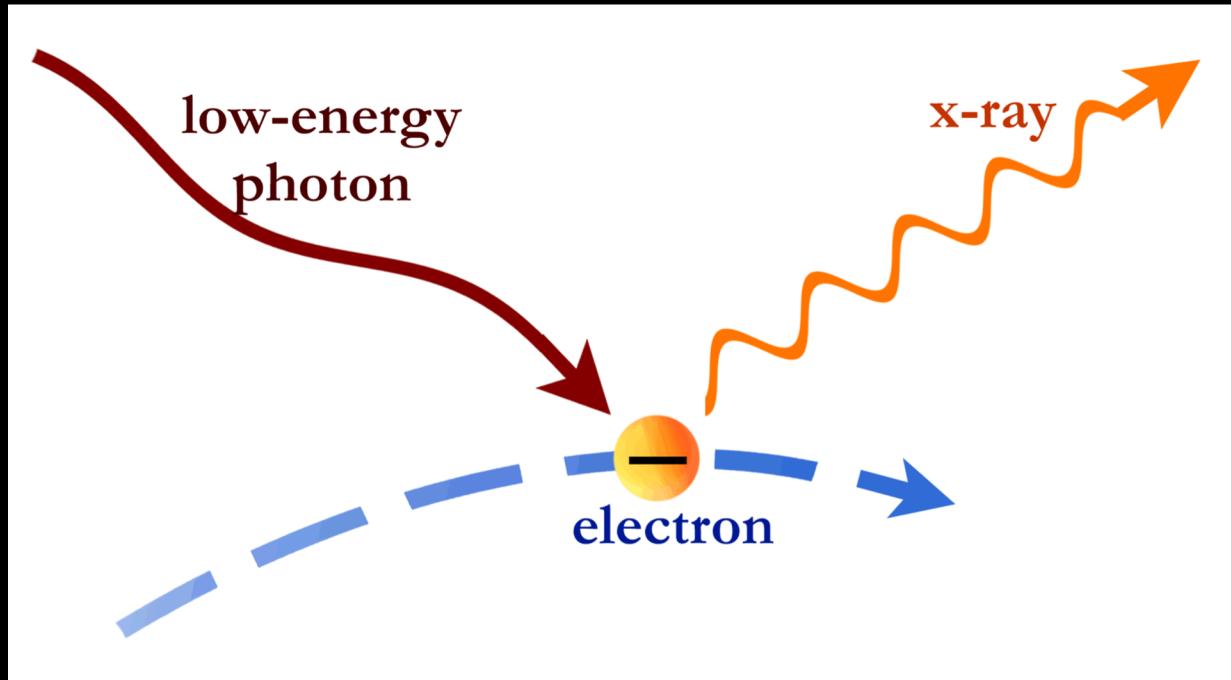


Des protons vont interagir et produire de nombreuses nouvelles particules

Processus d'émission

- Compton inverse

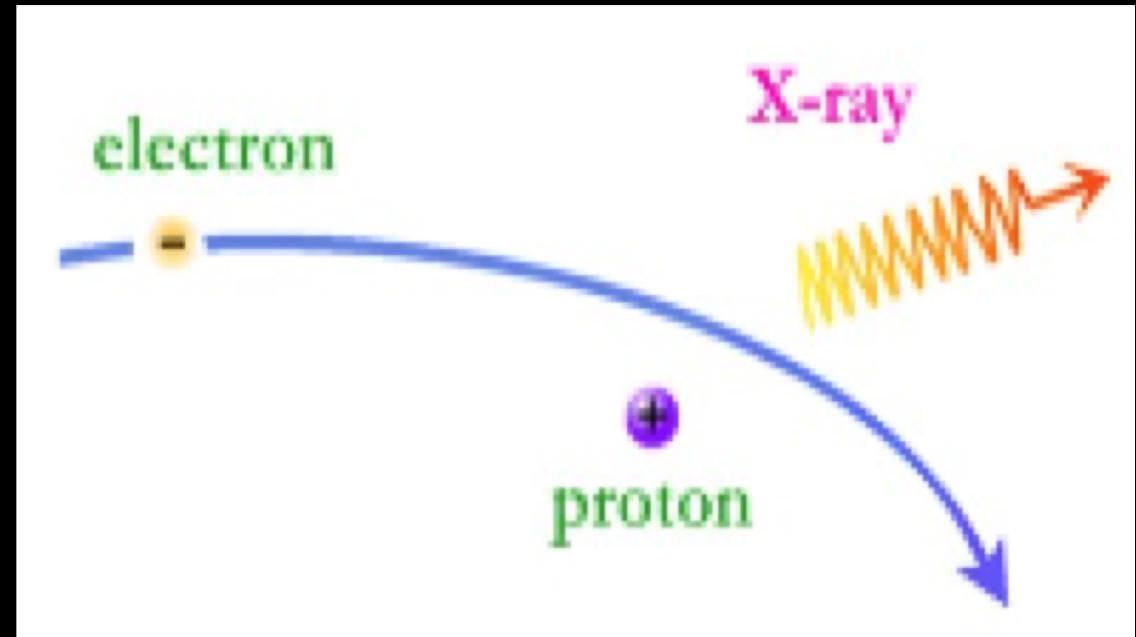
Photon va rentrer en contact avec un électron.
L'électron va lui transmettre une partie de son énergie et le photon devient plus énergétique



Processus d'émission

- Bremsstrahlung (ou rayonnement de freinage)

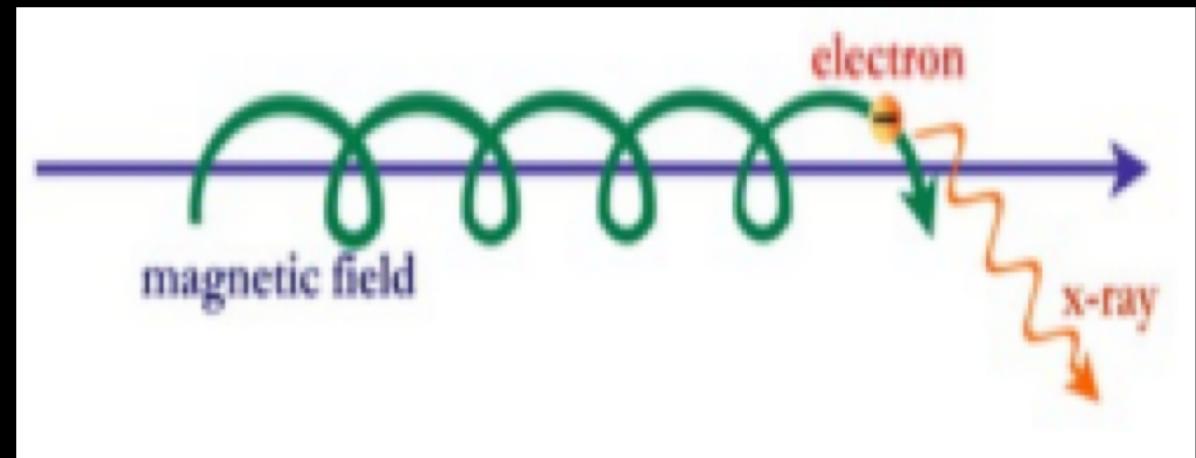
Une particule chargée qui bouge dans un champ électrique est ralentie. Cette perte d'énergie est émise sous forme de rayonnement



Processus d'émission

- Synchrotron

Une particule qui bouge dans un champs électromagnétique va voir sa trajectoire changer et émettre un rayonnement Synchrotron.



Sources émettrices de rayonnements gamma

Sources galactiques

- Restes de supernovae
- Pulsar
- Emission diffuse

...

Sources extra-galactiques

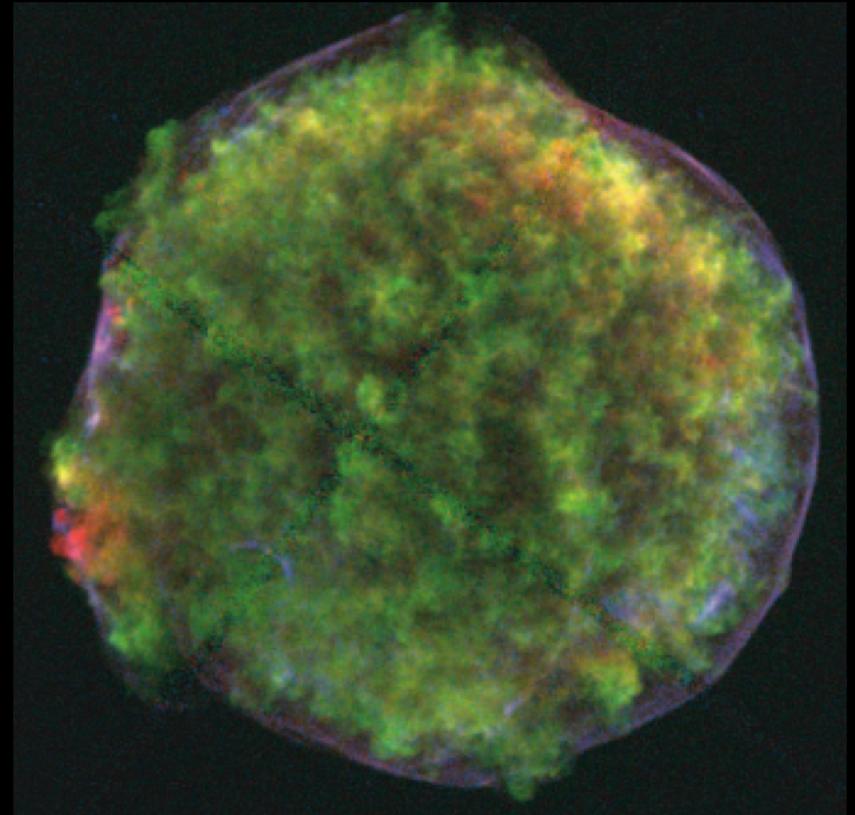
- Sursaut gamma
- Noyaux actifs de galaxie

...

- Matière noire ?

Les restes de supernovae

- Une à trois par siècle dans la Voie lactée.
- Tout ou partie de la matière stellaire (éjecta) est projetée à très grande vitesse (quelques 10 000 km/s) dans le milieu interstellaire.

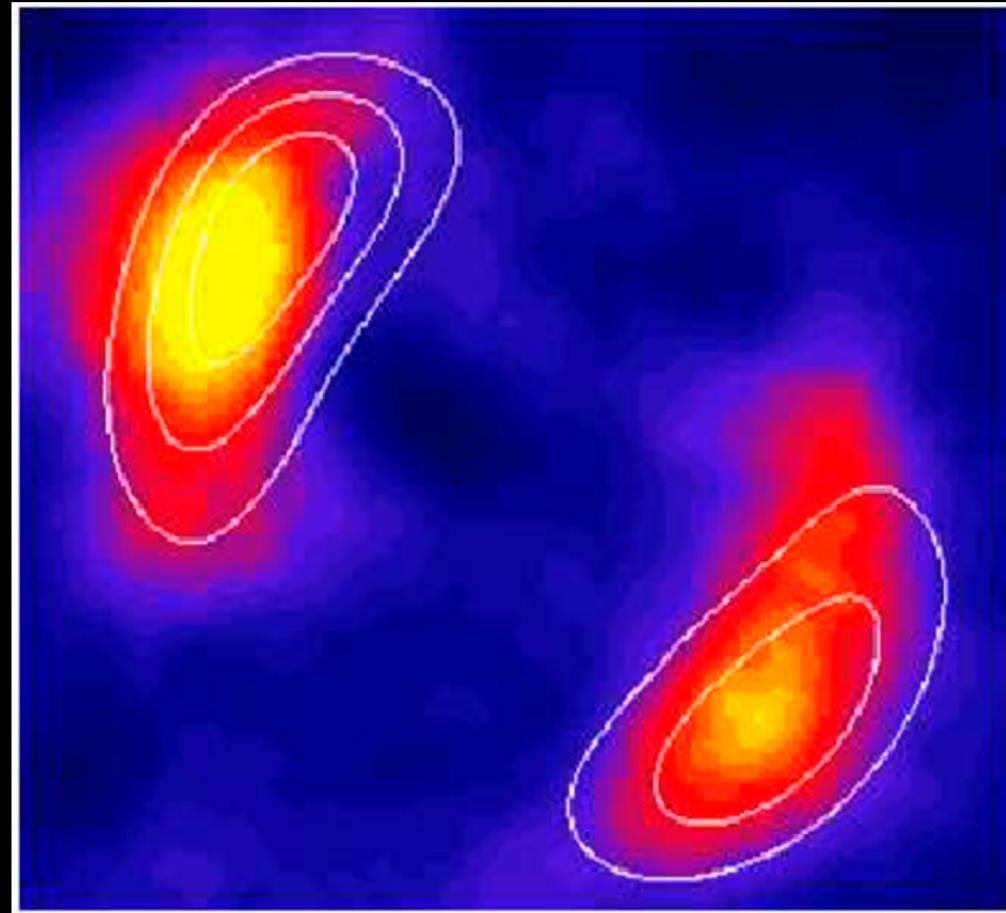
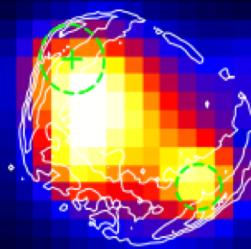


Un exemple: SN 1006



SN 100 observés dans les rayons X par Chandra.

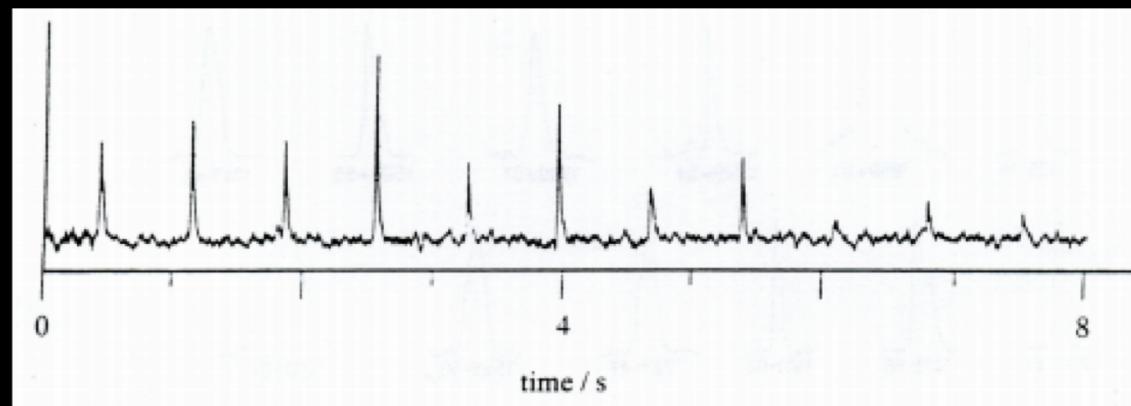
SN 1006 observés en rayon gamma Fermi



SN 1006 observés en rayon gamma par HESS

Les pulsars: découverte

1967 : découverte des pulsars par Hewish & Bell



1968 : identification des pulsars comme des étoiles à neutrons en rotation rapide et fortement magnétisée (Gold)

1968 : découverte des pulsars du Crabe et de Vela : lien avec les supernovae



Jocelyn Bell

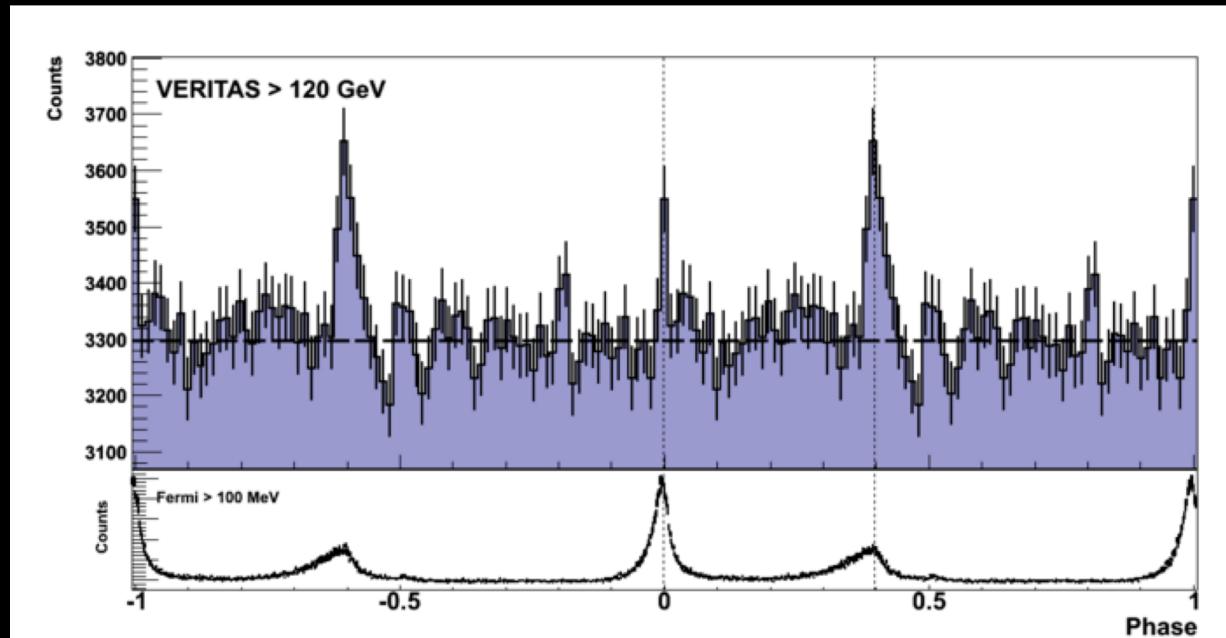
Les pulsars

- Etoile à neutron (cadavre d'étoile) en rotation rapide qui émet de la matière à ses pôles magnétique.
- Les périodes des pulsars sont très brèves : la plus longue est de 4s, et la plus courte est celle du pulsar du Crabe : 0,033s.

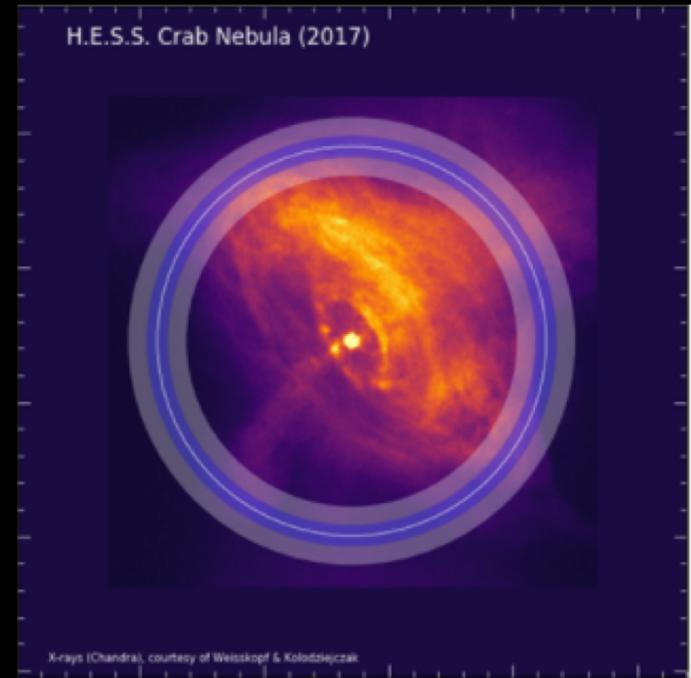


Pulsar du Crabe et sa nébuleuse

Les pulsars en gamma



Pulsations du Crabe par VERITAS



Cercle bleu
-> Emission Gamma du
Pulsar du Crabe par HESS

Les sursauts gamma

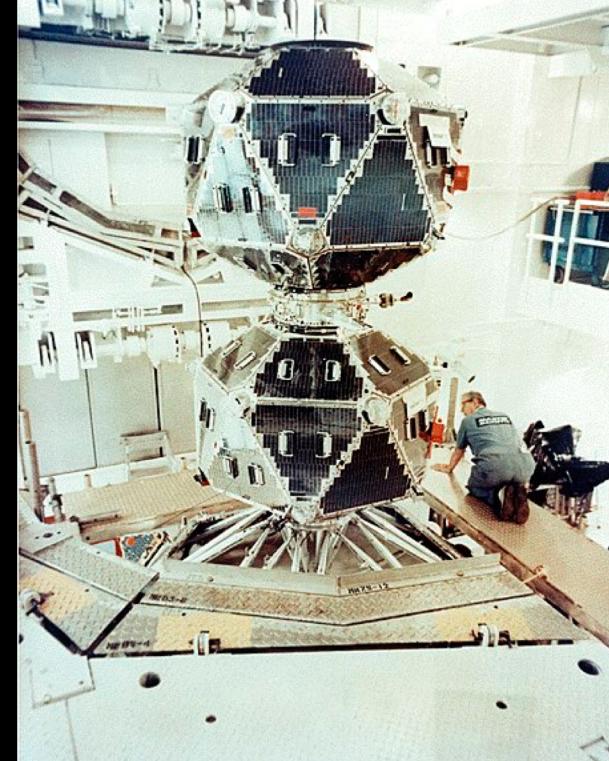
Découvert dans les Années 60 par les satellites VELA

But : surveiller l'émission gamma d'essais nucléaires

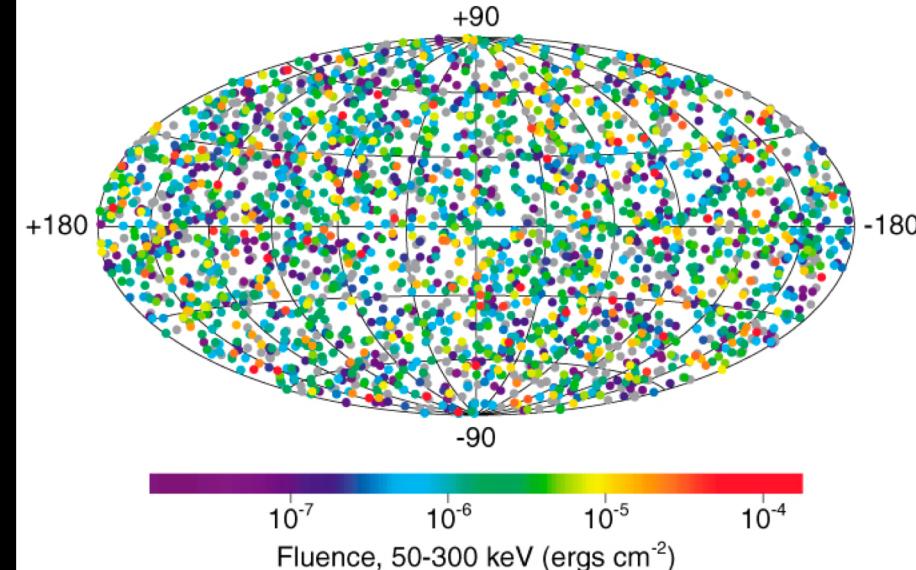
Les flash gamma proviennent de l'espace

déclassifiées en 1973

- Processus encore mal connu
- Flash très bref et intense de rayonnement à toutes les longueur d'onde
- Emission très grande d'énergie

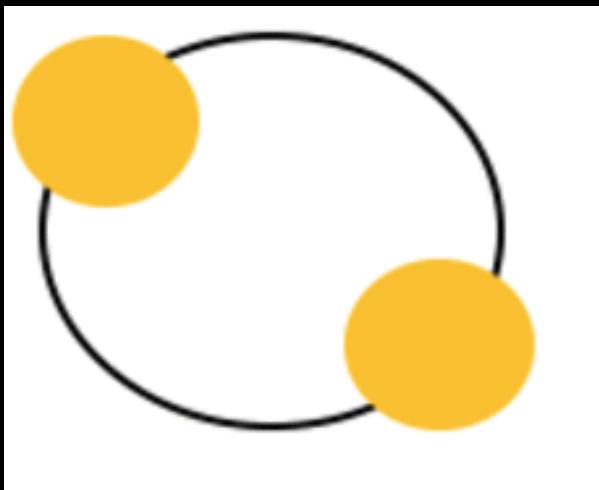


2704 BATSE Gamma-Ray Bursts

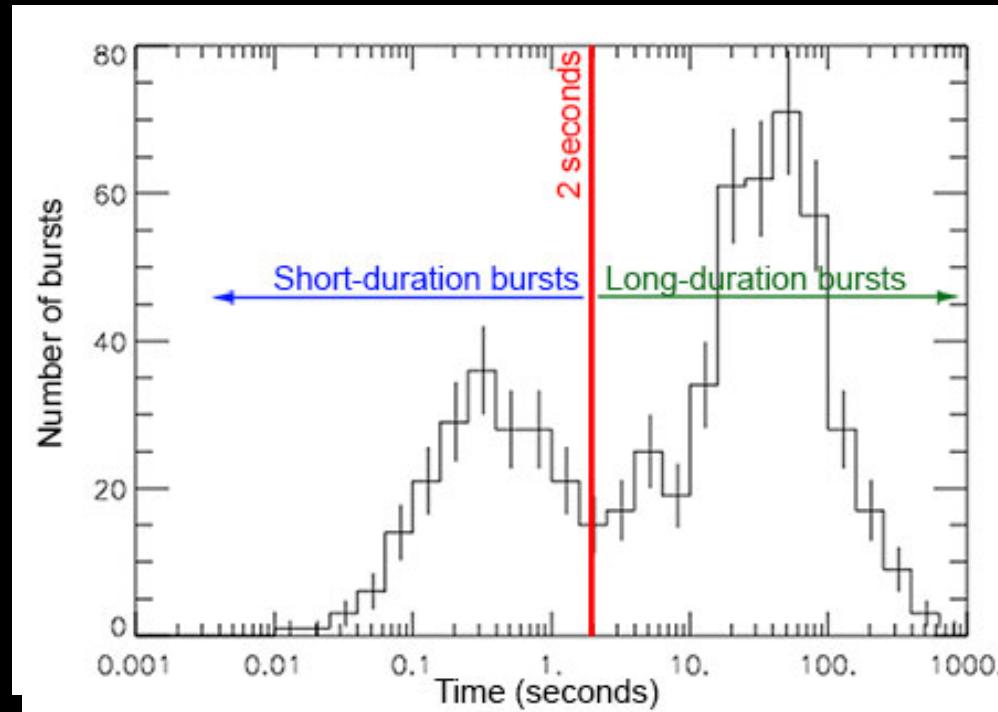


Les sursauts gamma

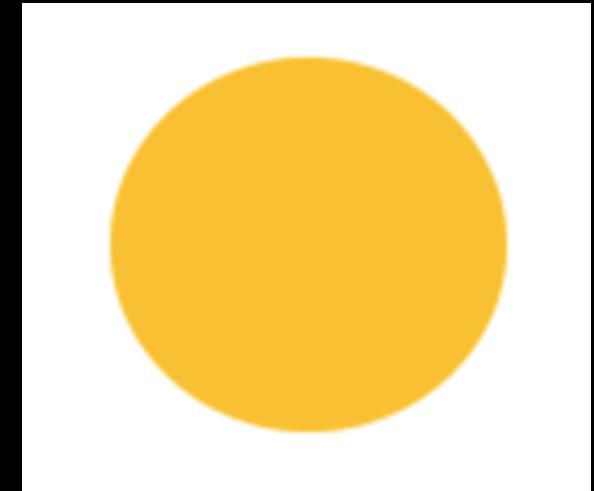
Fusion d'objets
compacts



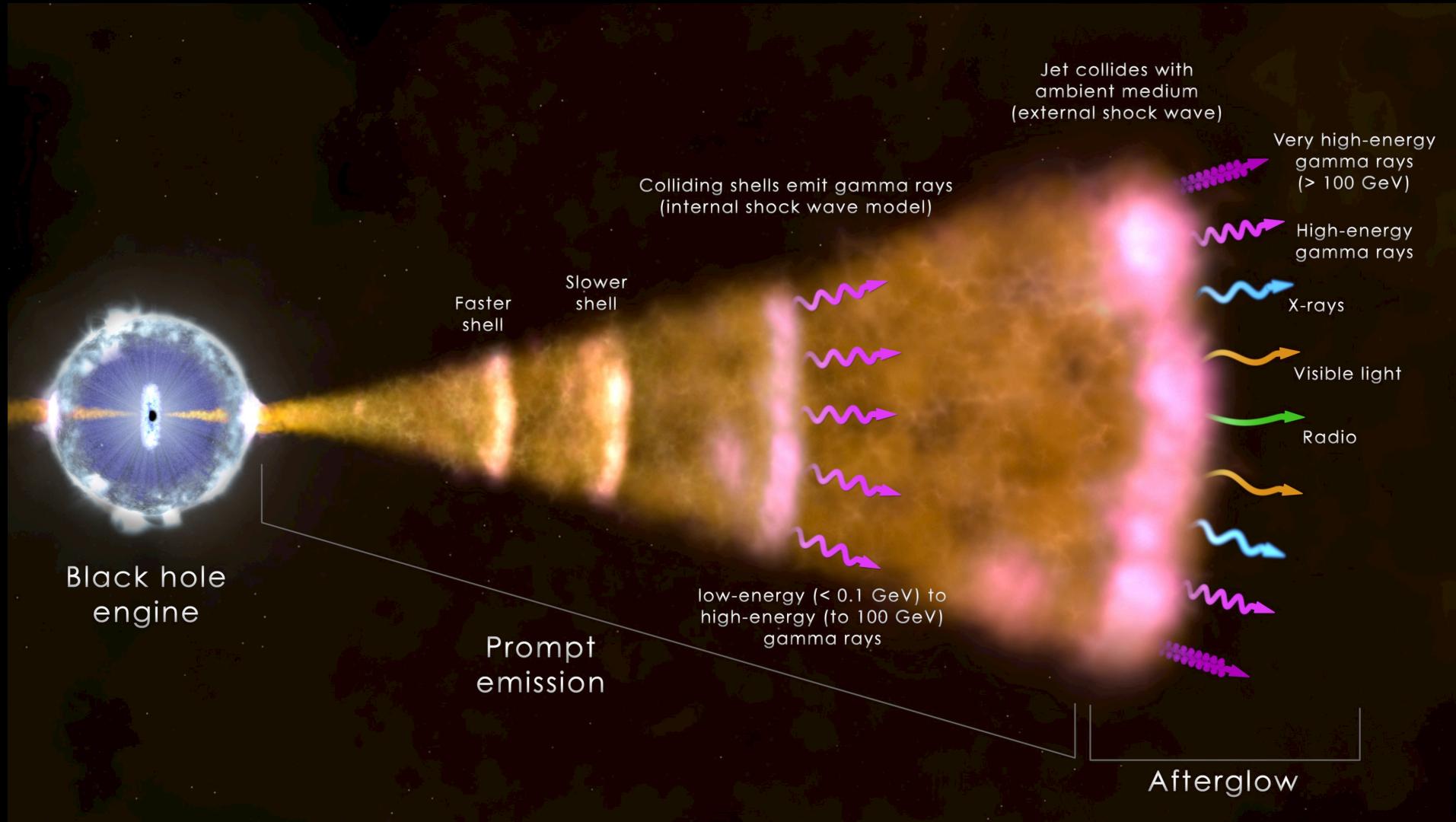
2 types de sursaut gamma



Effondrement
d'étoiles massives



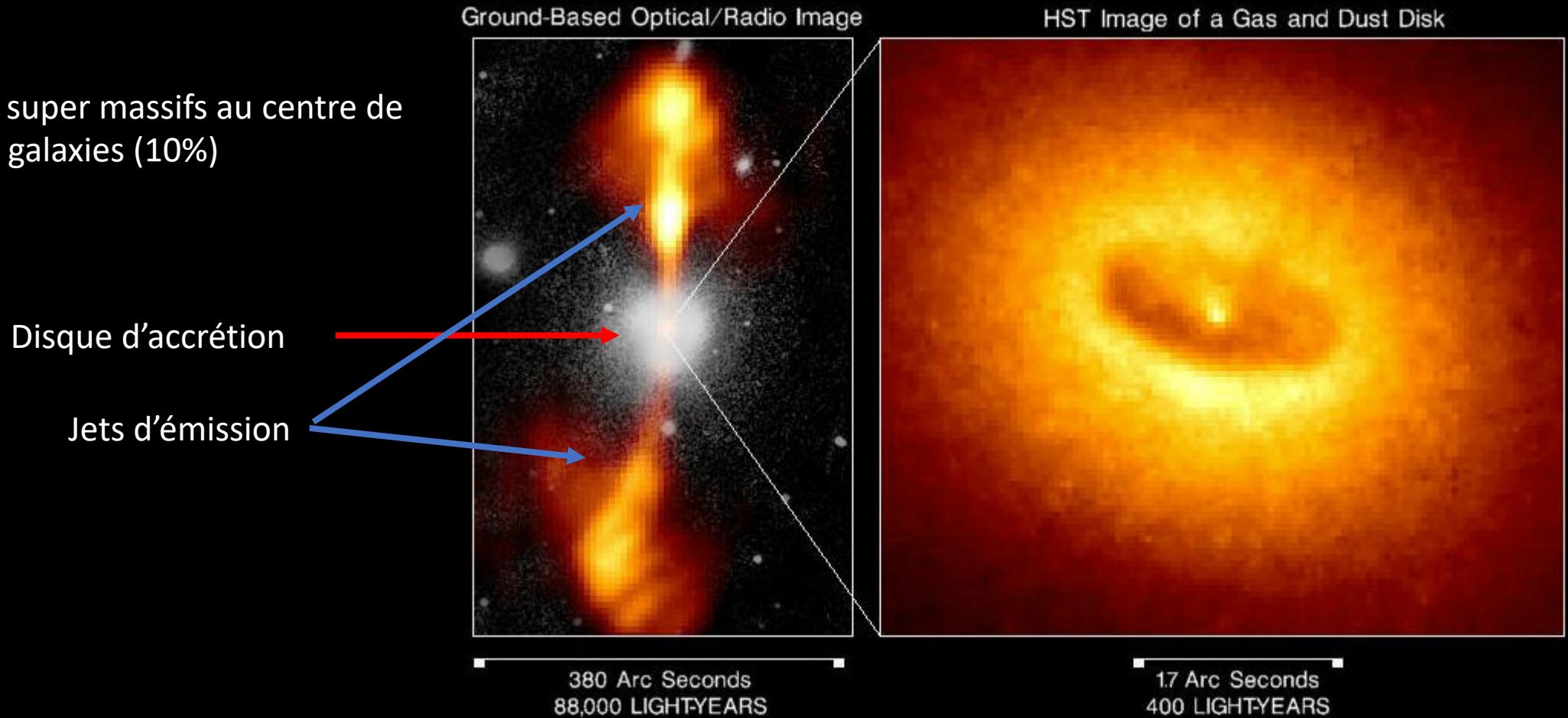
Les sursauts gamma



Vue d'artiste d'un sursaut gamma

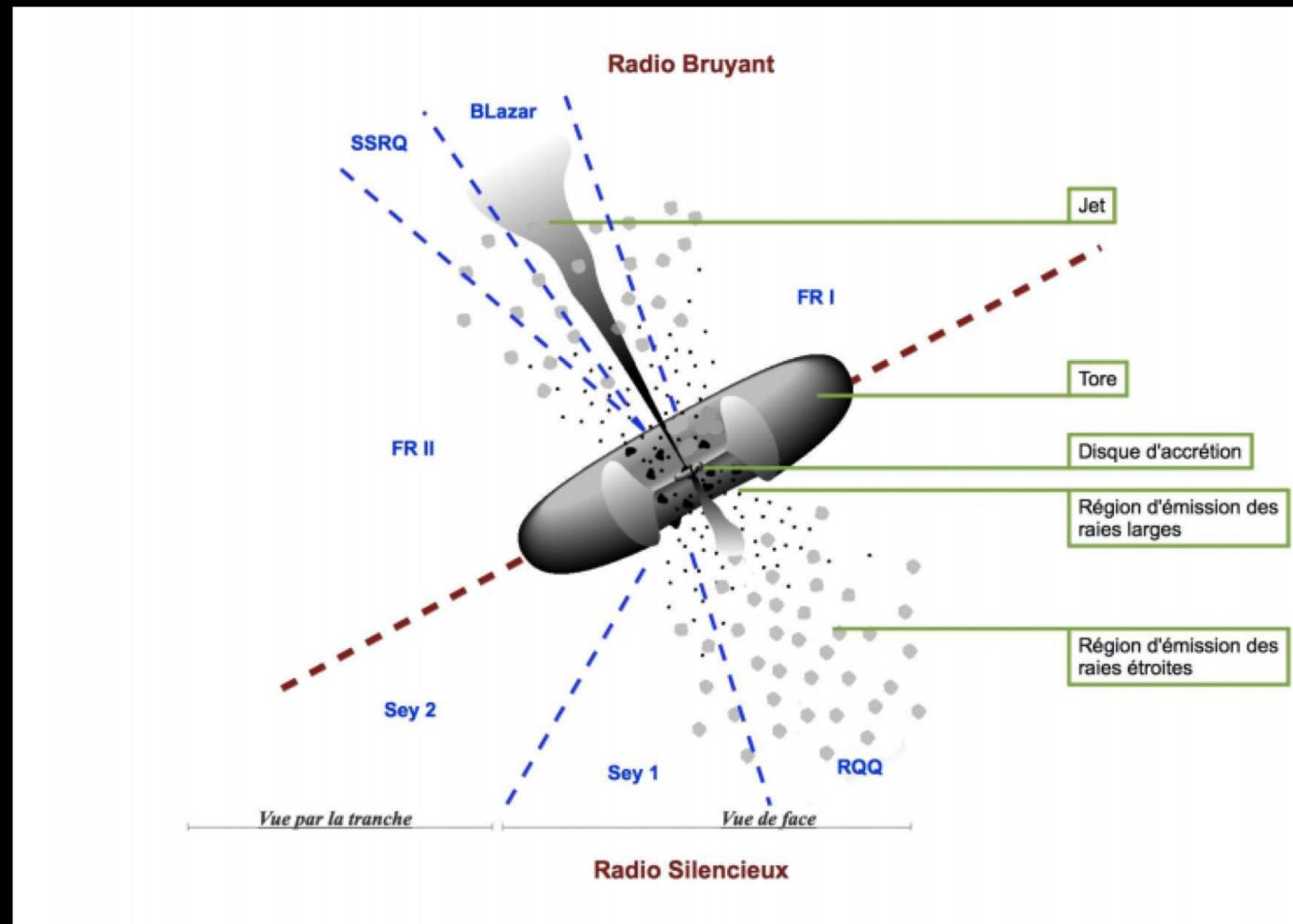
Les noyaux actifs de galaxies

- Trou noir super massifs au centre de certaines galaxies (10%)



Les noyaux actifs de galaxies

- 10% des galaxies sont dite active
- Visible sur tout le spectre



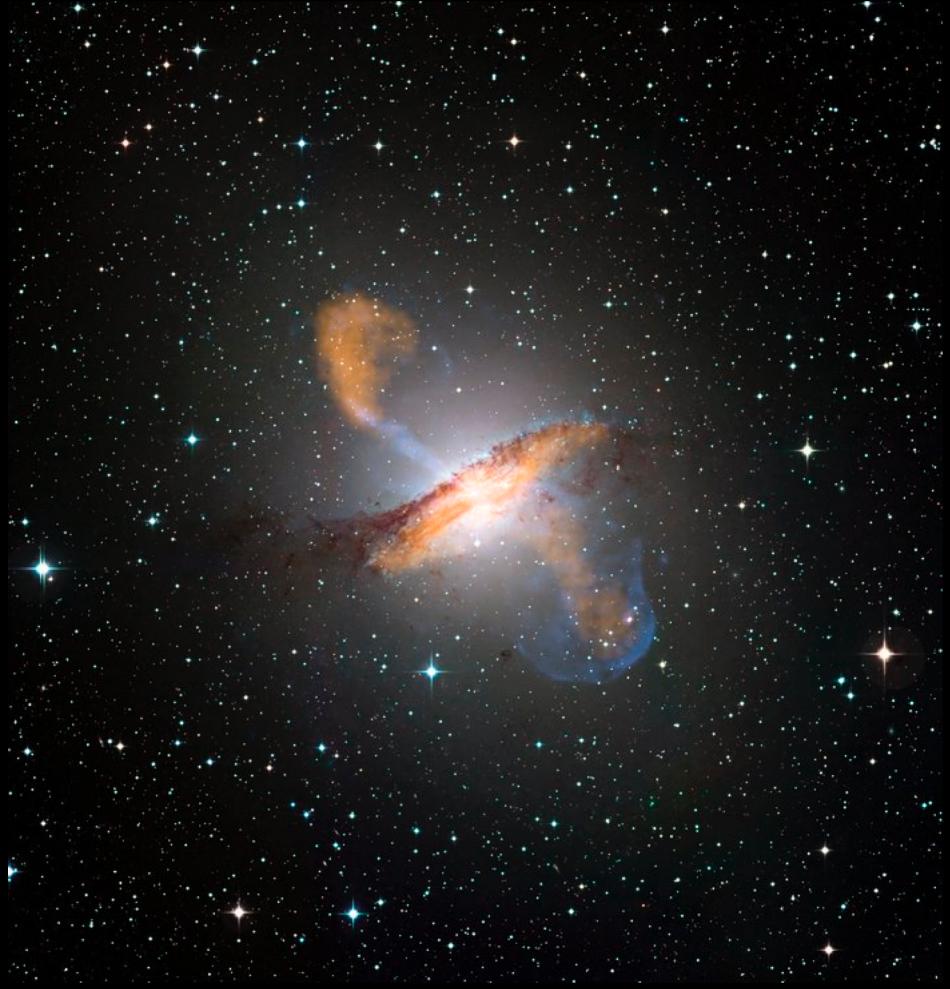
Centaurus A

Plus proche galaxie radio

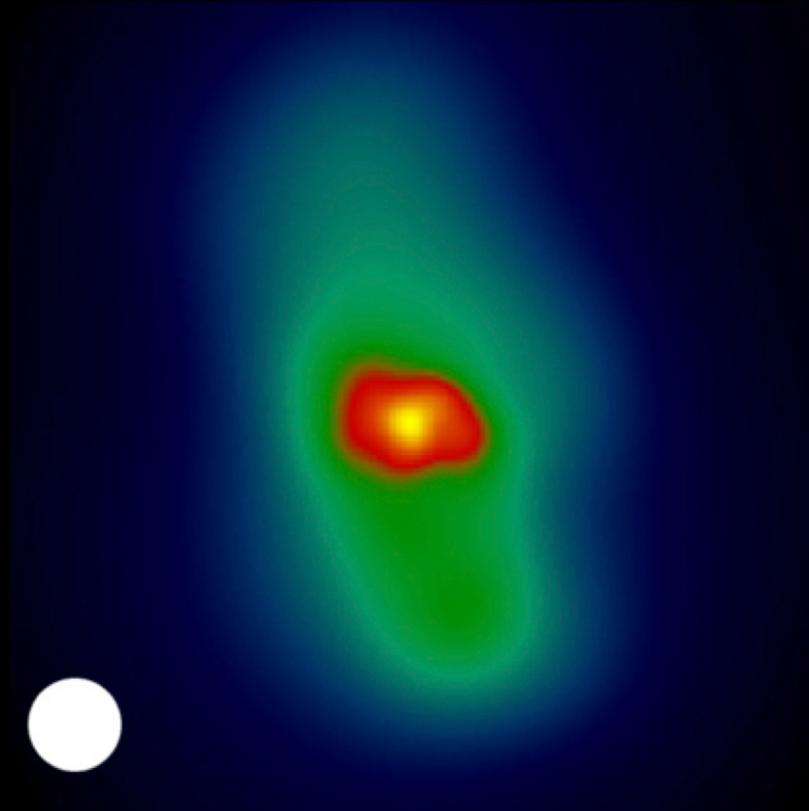
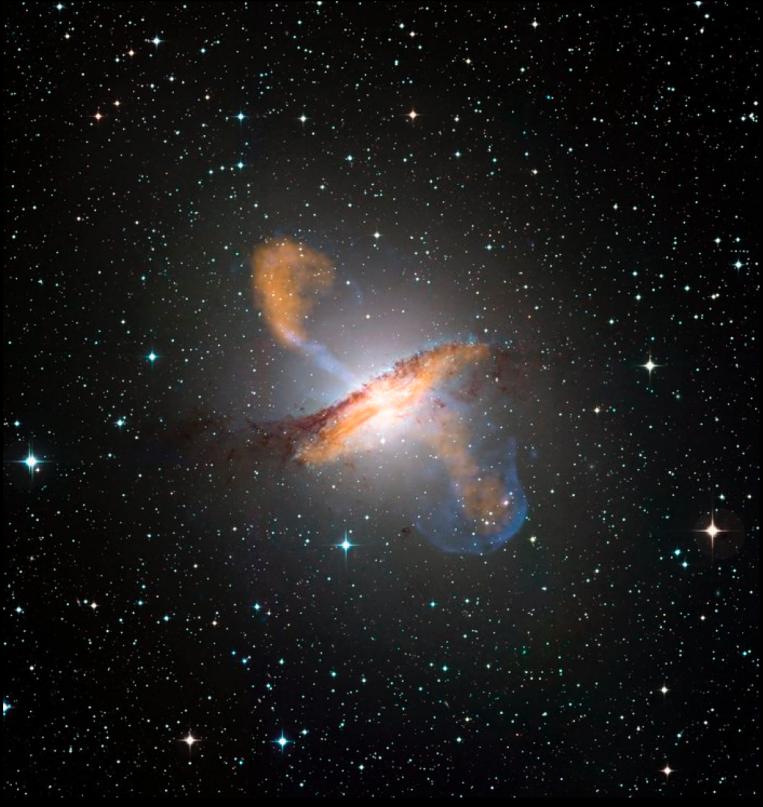
870-microns submillimètre, de LABOC sur APEX, sont montrées en orange.

Les données rayons X de l'Observatoire Rayons X de Chandra sont montrées en bleu.

Les données de lumière visible du Wide Field Imager (WFI) du MGP/ESO télescope de 2.2 mètres situé à La Silla

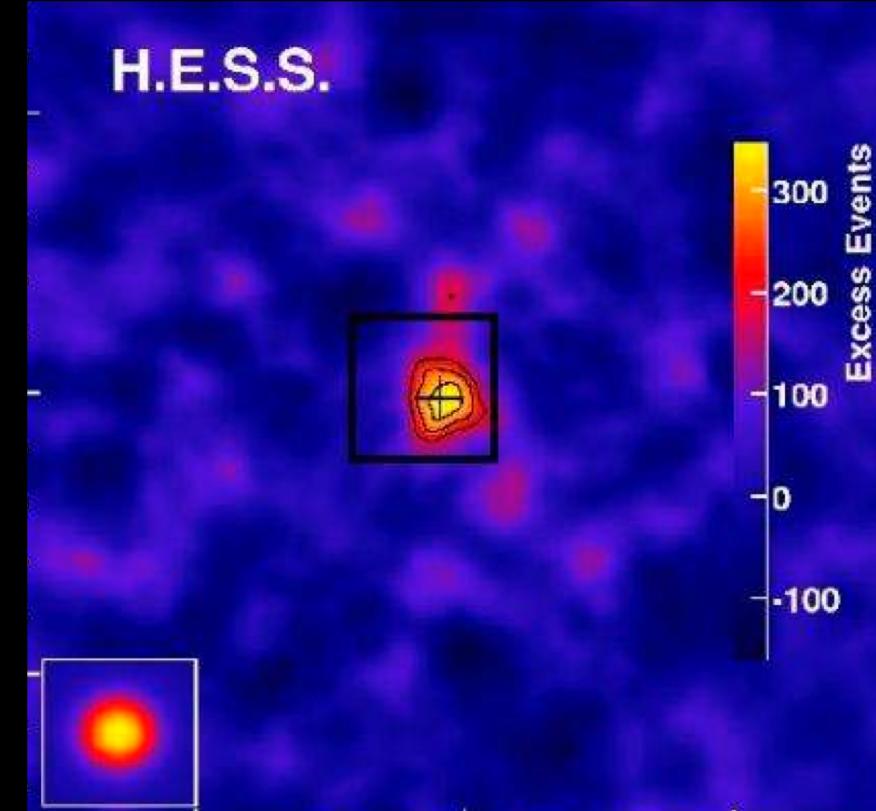


Centaurus A en Gamma



X, Visible

Fermi-GeV

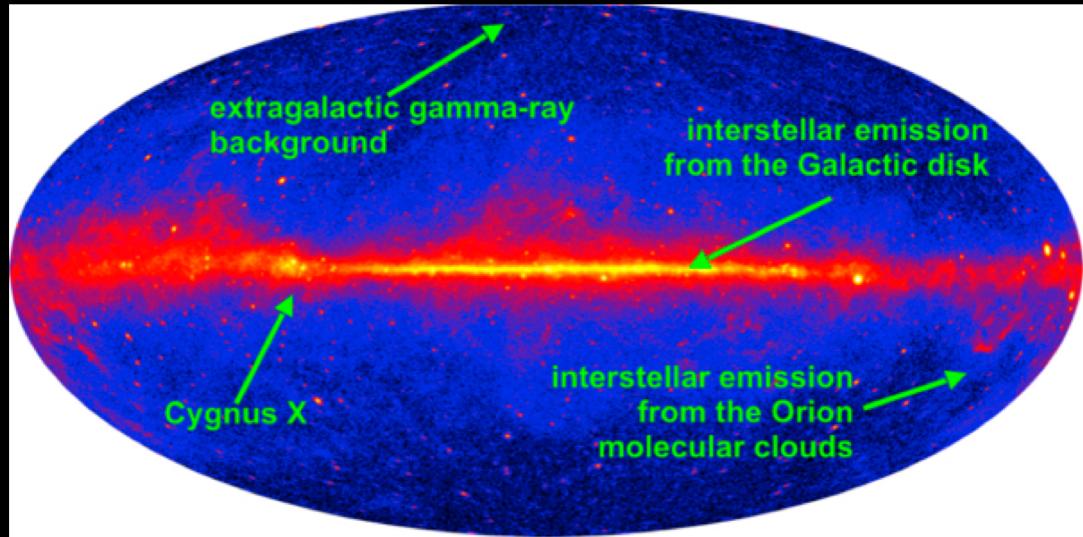


HESS-TeV

L' émission diffuse

80% des photons détectés par Fermi LAT proviennent de l'émission diffuse.

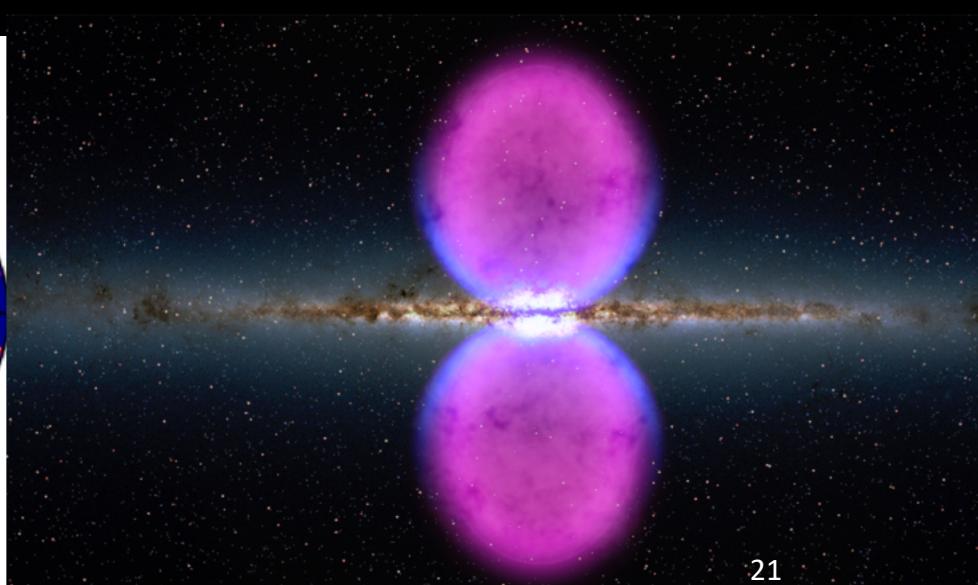
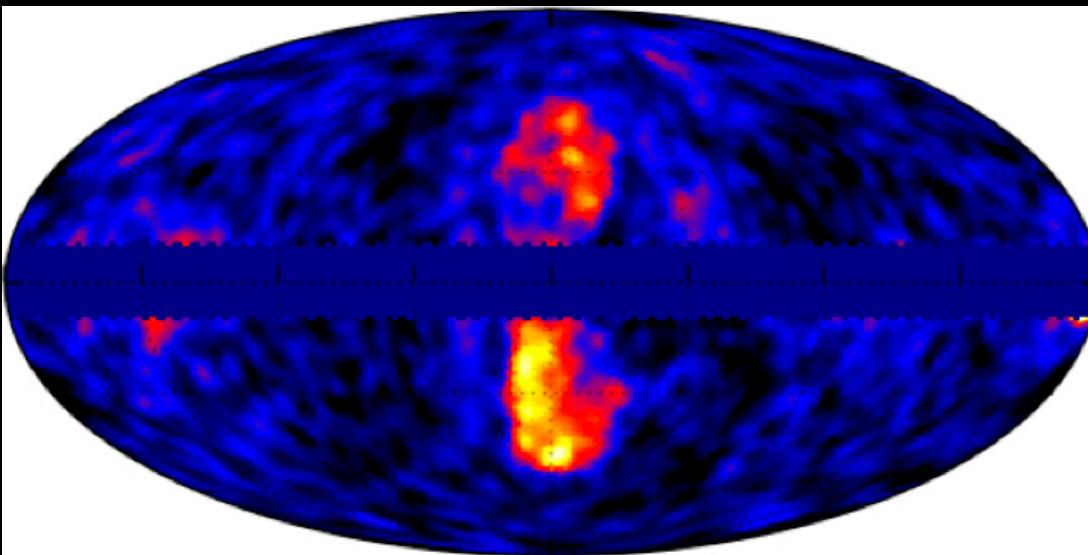
- Interaction RC+gaz
- Fond diffus extragalactique



Fermi bubbles

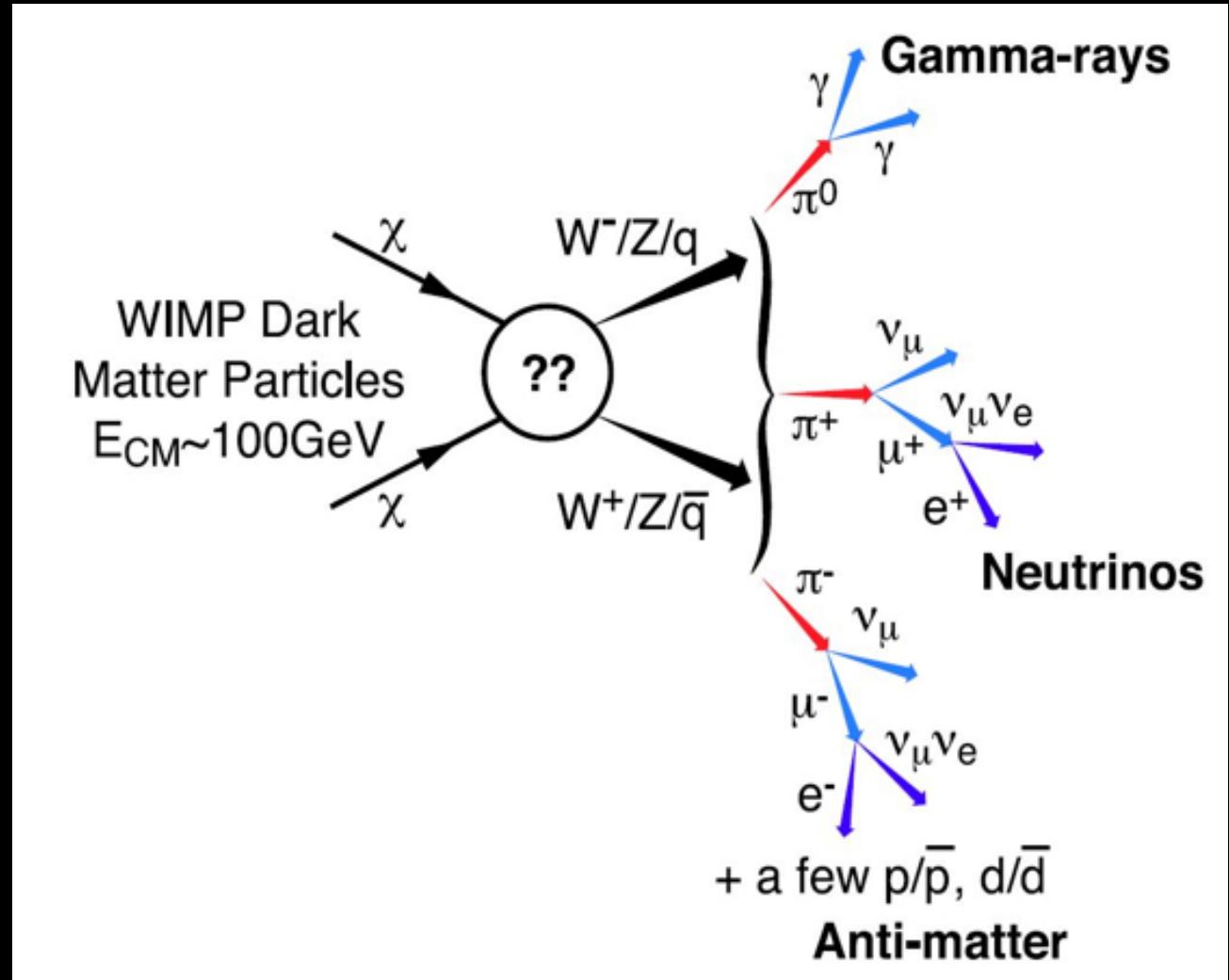
Connection avec le Centre Galactique

Reste d'activité?



La matière noire

- Production de particules détectables par nos instruments (directement ou indirectement)

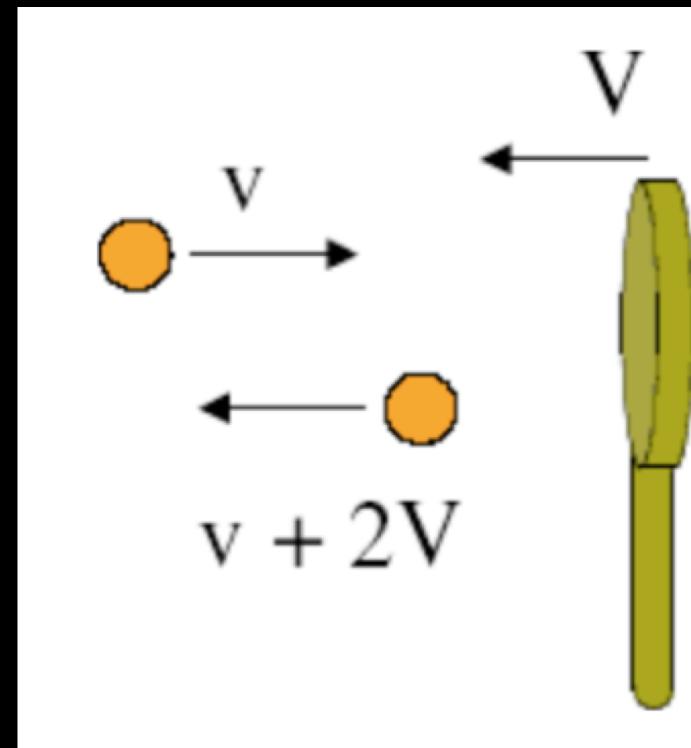
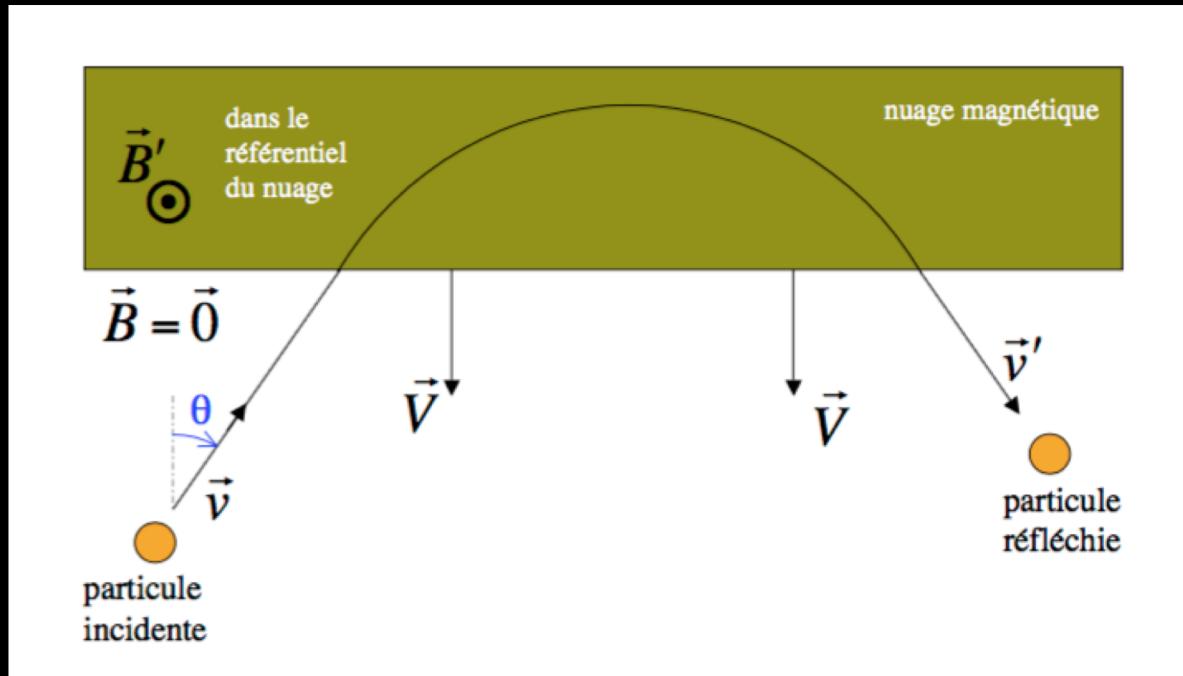


Annihilation de matière noire

Des questions ?

Accélération des rayons cosmiques

Accélération de Fermi du premier ordre



$$\frac{\Delta E}{E} = -2 \frac{\mathbf{v} \cdot \mathbf{V}}{c^2}.$$

Accélération des rayons cosmiques

Accélération de Fermi du deuxième ordre

$$\frac{\Delta E}{E} = \frac{\beta(\cos \theta'_{\text{out}} - \cos \theta_{\text{in}}) + \beta^2(1 - \cos \theta_{\text{in}} \cos \theta'_{\text{out}})}{1 - \beta^2}$$

$$\langle \cos \theta_{\text{in}} \rangle = -\frac{1}{3}\beta$$

$$\left\langle \frac{\Delta E}{E} \right\rangle = \frac{4}{3} \frac{\beta^2}{1 - \beta^2} \simeq \frac{4}{3} \beta^2$$