Noyaux dans le Cosmos

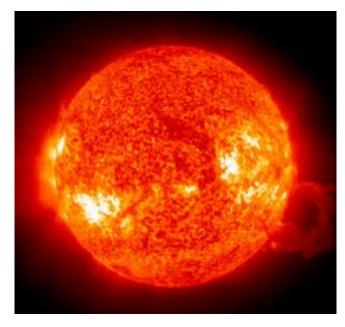
Nicolas de Séréville Laboratoire de Physique des 2 Infinis Irène Joliot Curie Pôle Nucléaire



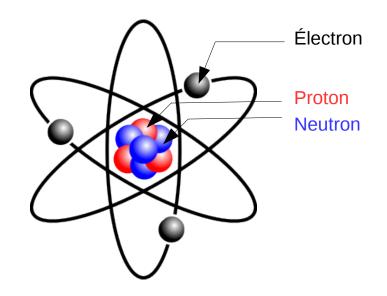




Quand l'infiniment grand rencontre l'infiniment petit



Notre Soleil : une étoile classique

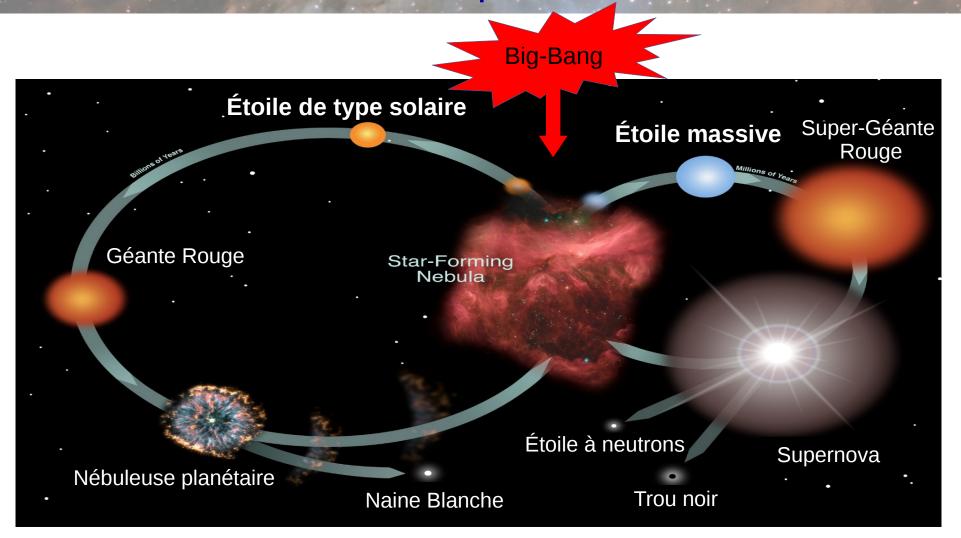


Le noyau atomique : ensemble de protons et neutrons

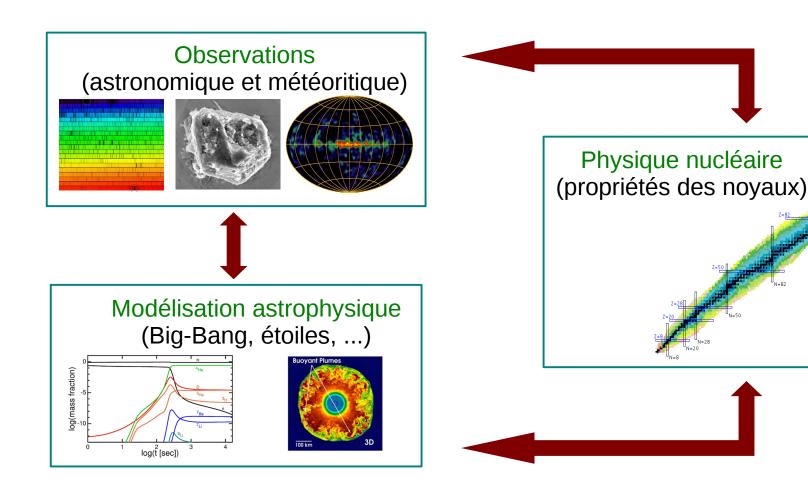
Rayon ~ 1 mm x 700 000 000 000

Rayon ~ 1 mm / 100 000 000 000

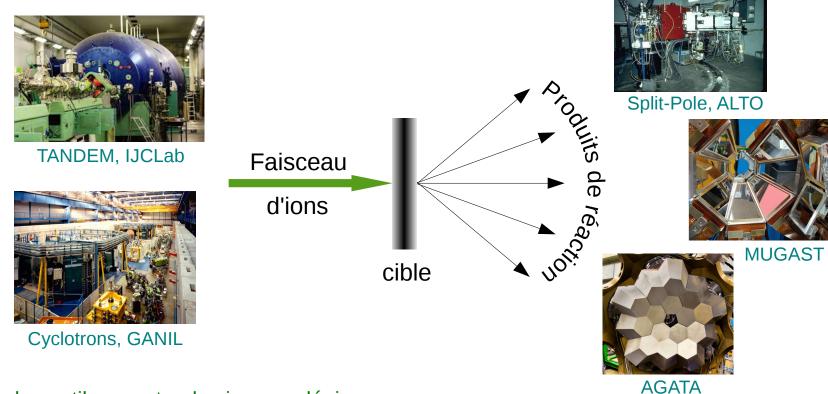
Nous sommes des poussières d'étoiles



L'astrophysique nucléaire : un domaine interdisciplinaire



Étudier sur terre les réactions nucléaires dans le Cosmos



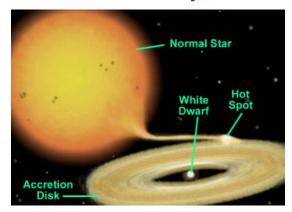
Diversité des outils en astrophysique nucléaire

- Accélérateurs (TANDEM, cyclotron)
- Faisceaux stables, faisceaux radioactifs
- Détection (spectromètres magnétique, séparateurs, particules chargées, photons gamma, neutrons)

Comprendre les explosions de novae avec le 18F

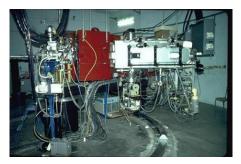


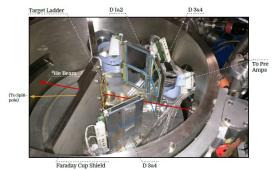
Évolution finale d'un système binaire



- Accrétion de matière à la surface de la naine blanche
- Explosion thermonucléaire → nucléosynthèse
- Éjection d'une enveloppe
- ¹8F émission à ≤ 511 keV dépend de la réaction ¹⁸F(p, α)¹⁵O

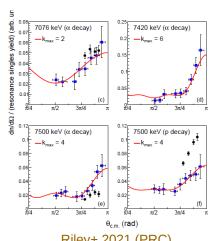
Dispositif expérimental : Split-Pole + silicium à pistes Réaction : ${}^{19}F({}^{3}He,t){}^{19}Ne(\alpha){}^{15}O$





Résultats

- Rapports d'embranchement
- Spin des états
- Rôle négligeable des états sous le seuil
- Meilleure connaissance du taux de la réaction 18 F(p, α) 15 O
- Objectif des futures missions spatiales (e-ASTROGAM, ...)



Riley+ 2021 (PRC)

