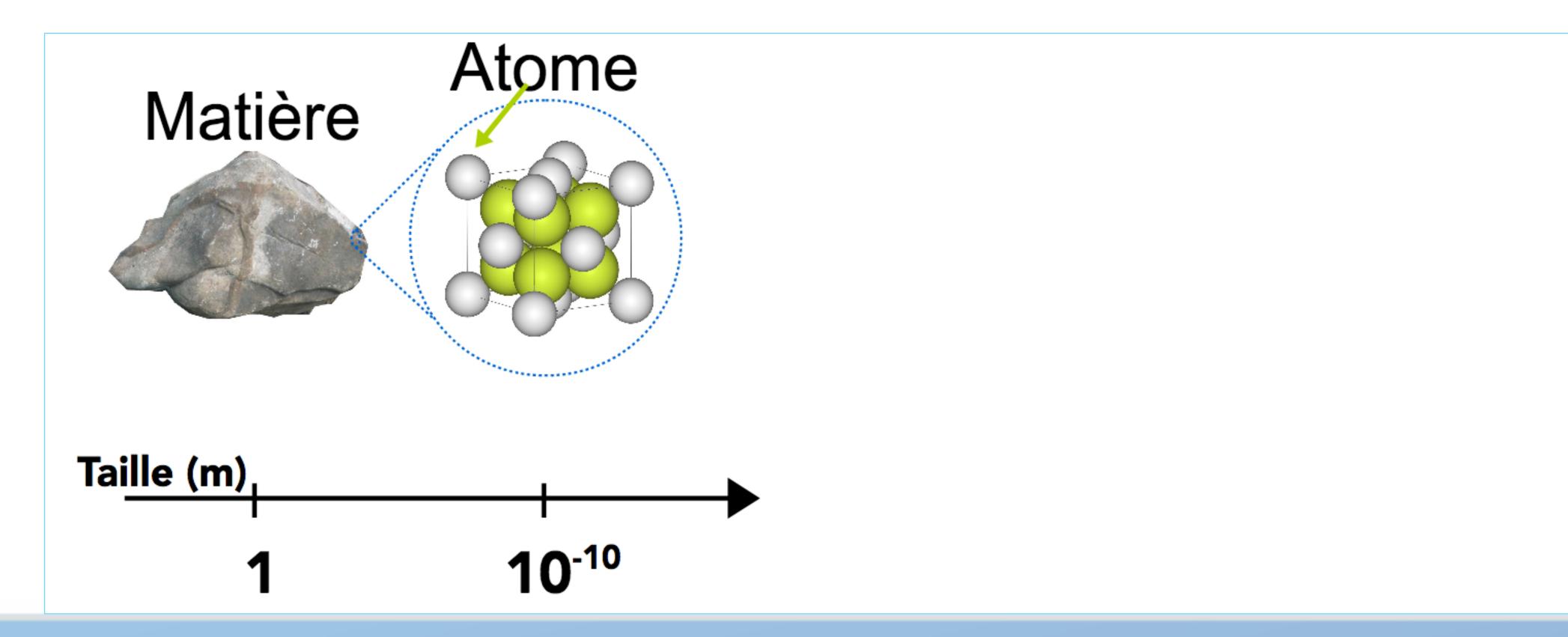
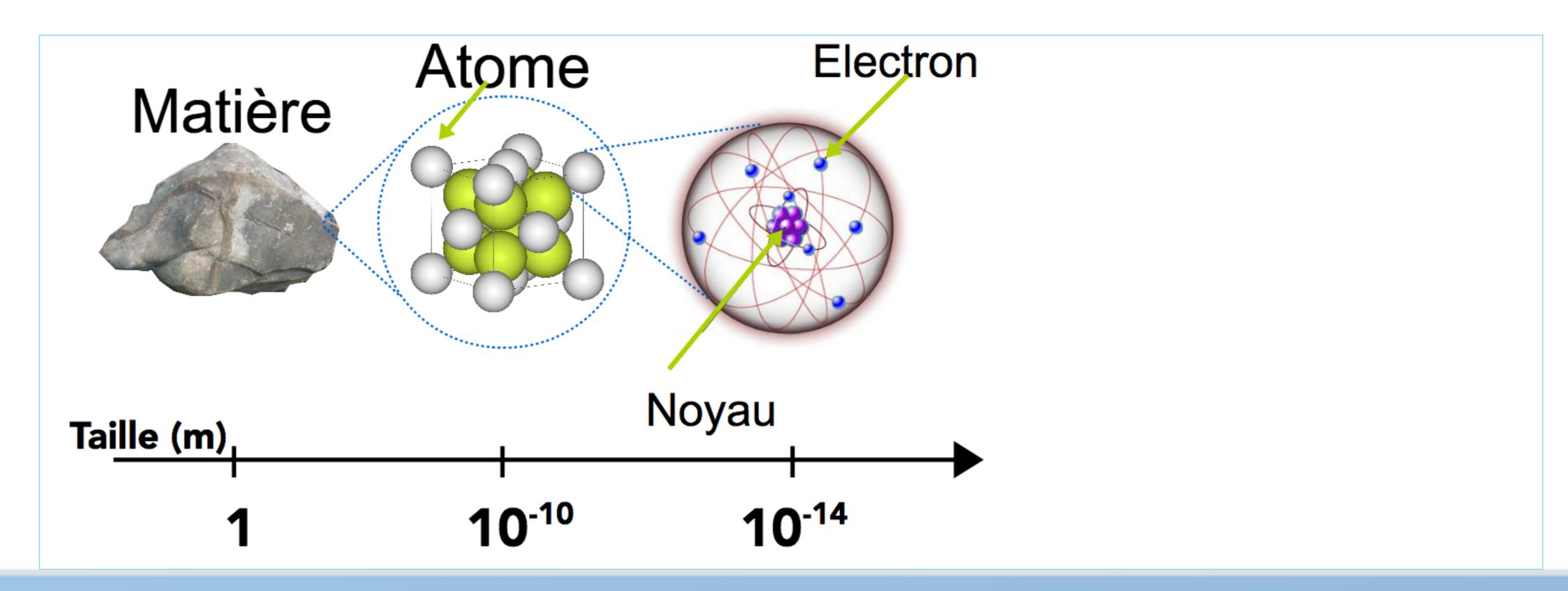


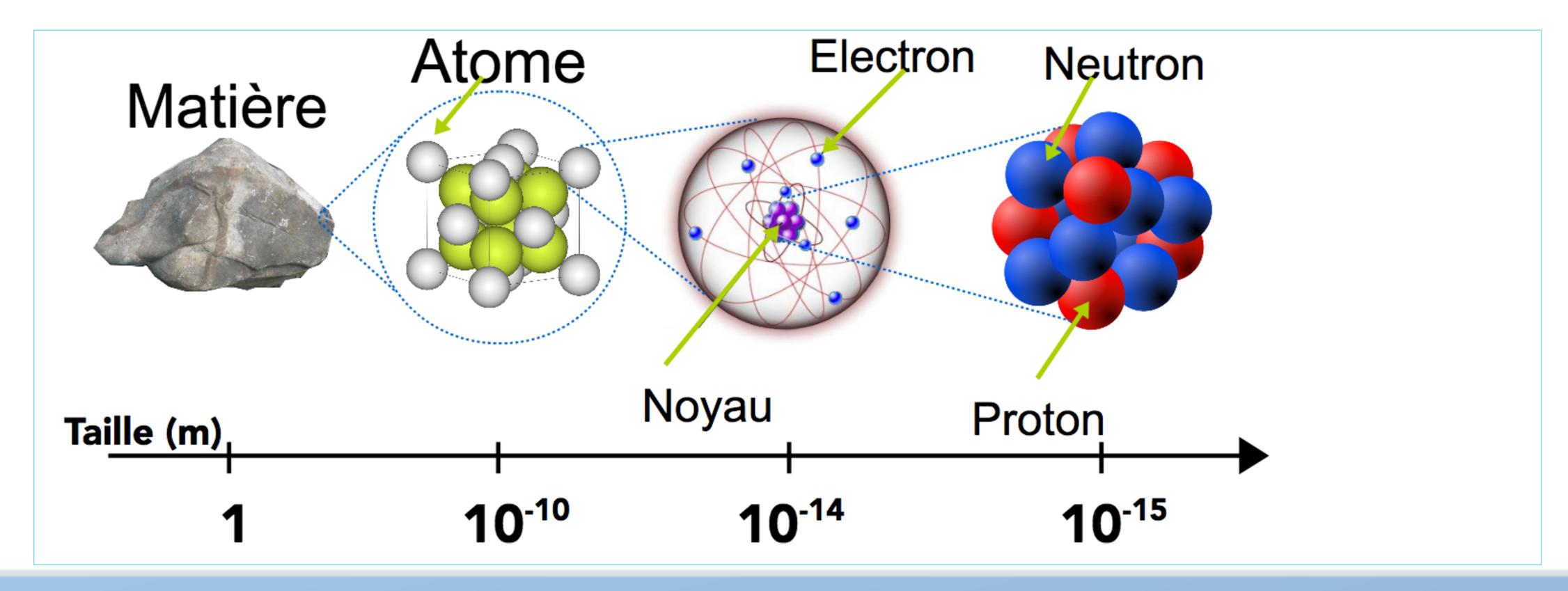
- Notion dépendant des moyens expérimentaux → varie avec l'époque.
- ▶ 19ème siècle : modèle atomique.



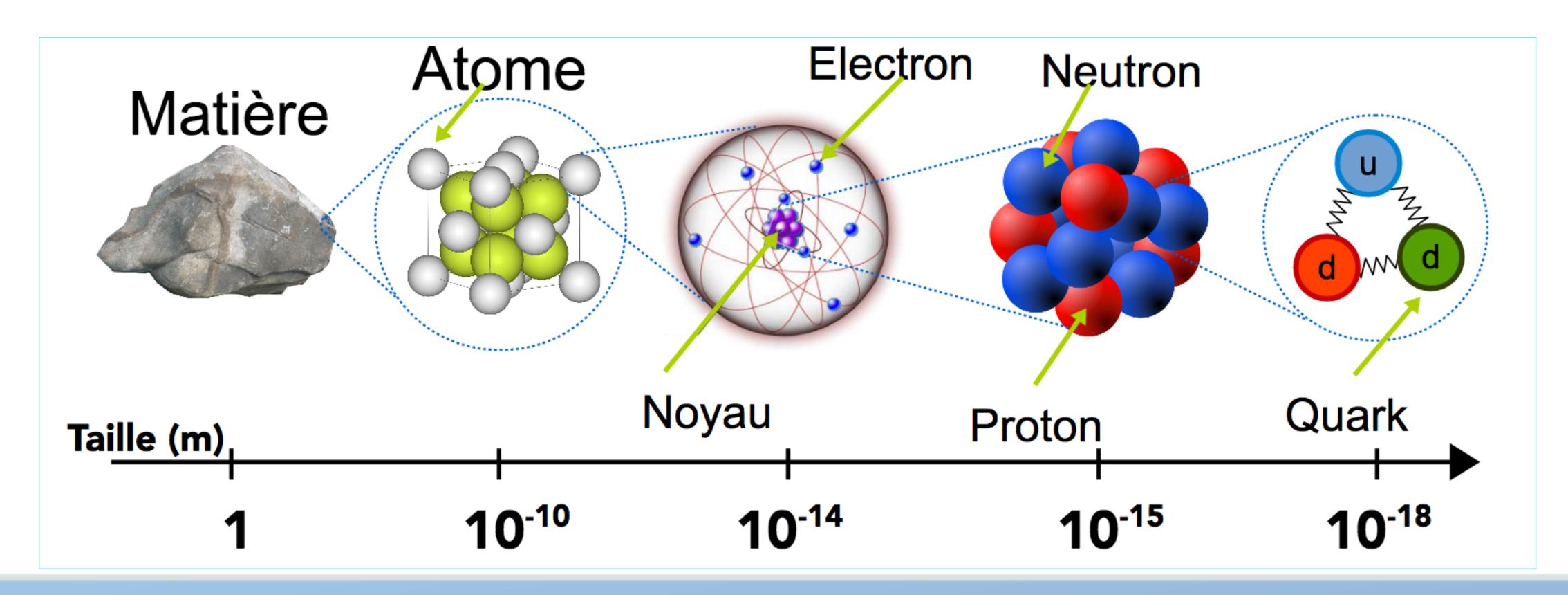
Découverte de l'électron (1897) et du noyau (1911).



Découverte du proton (1913) et neutron (1932).



Découverte des quarks (1960s) : sans sous-structure observée jusqu'à présent.



Standard Model of Elementary Particles



neutrino

neutrino

neutrino

Le modèle standard de la physique des particules

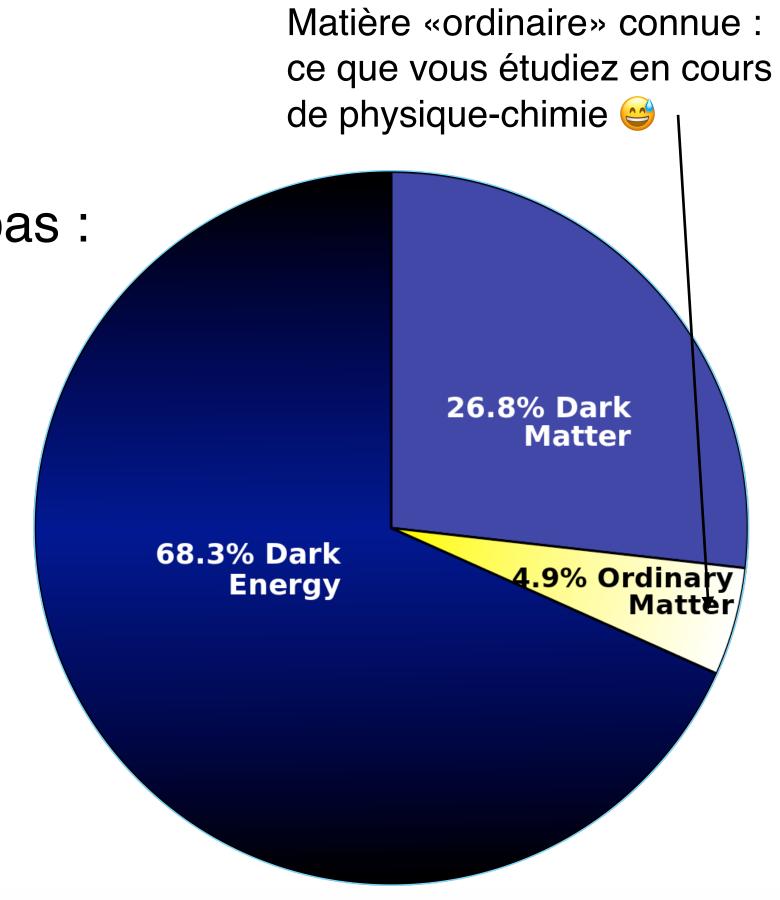
 Description des particules élémentaires de matière et de leurs interactions : théorie quantique et relativiste.

Testée avec une grande précision.

Mais ce n'est pas la « théorie du tout », par exemple elle n'explique pas :

Pourquoi l'anti-matière a disparu ?

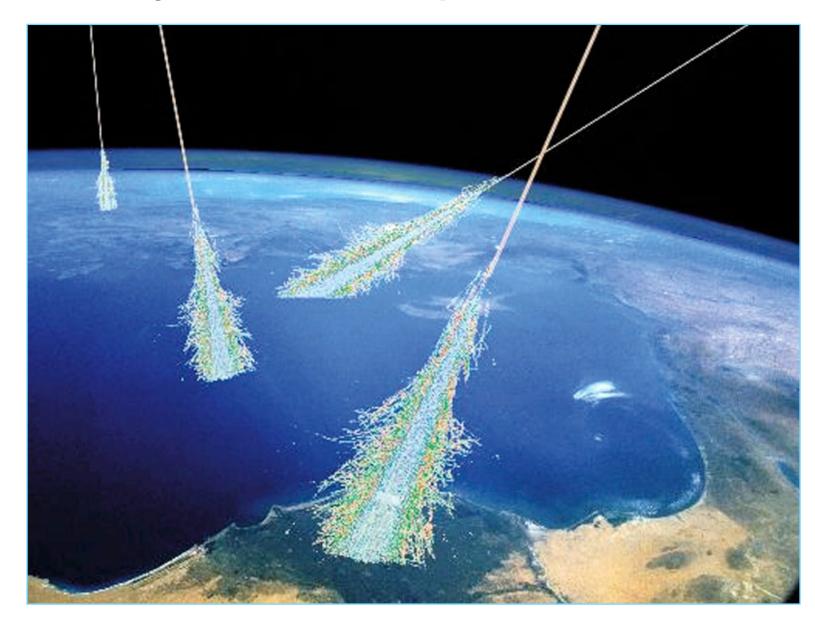
- Pourquoi 3 familles de particules de matière ?
- Nature de la matière noire ?
- Nature de l'énergie noire ?
 - → recherche d'une nouvelle physique au-delà du modèle standard.



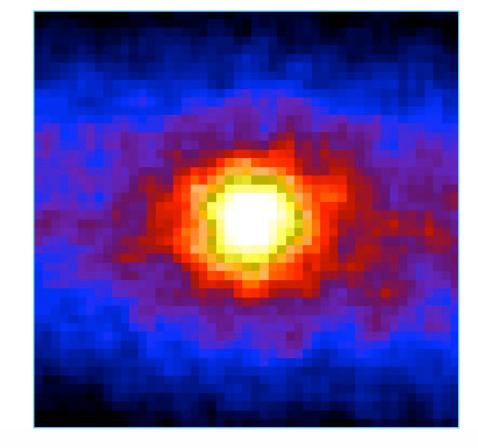
HISTORY OF THE UNIVERSE Dark energy accelerated expansion Structure Cosmic Microwave formation Background radiation RHIC & is visible LHC Accelerators heavy TODA ions Size of visible universe High-energy cosmic ray Inflation OSSIBLE DARK MATTER RELICS Big Bang **V** particules nucléons $t \sim 10^{-10} s$ noyaux t ~ 1 μs atomes t ~ 1 min t = Time (seconds, years) t ~ 300 000 ans E = Energy of photons (units GeV = 1.6×10^{-10} joules) 4 étoiles & galaxies Kev quark t ~ 1 milliard d'années neutrino star ion gluon bosons galaxy atom electron aujourd'hui meson muon black photon baryon hole t ~ 13.7 milliard d'années tau Particle Data Group, LBNL © 2015 The concept for the above figure originated in a 1986 paper by Michael Turner.

Les particules élémentaires produites dans l'univers

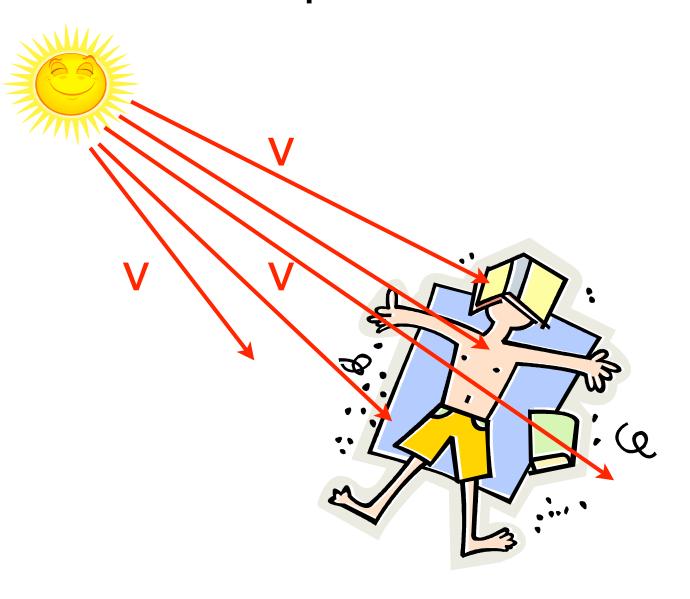
• Des gerbes de μ , e, v, p, ... produites par des rayons cosmiques nous traversent :



- Des neutrinos v sont produits par: le soleil, les supernovae, le big-bang, les gerbes de rayons cosmiques, les réacteurs nucléaires, des faisceaux dédiés.
- ► ~ 10¹⁴ v_o nous traversent chaque seconde



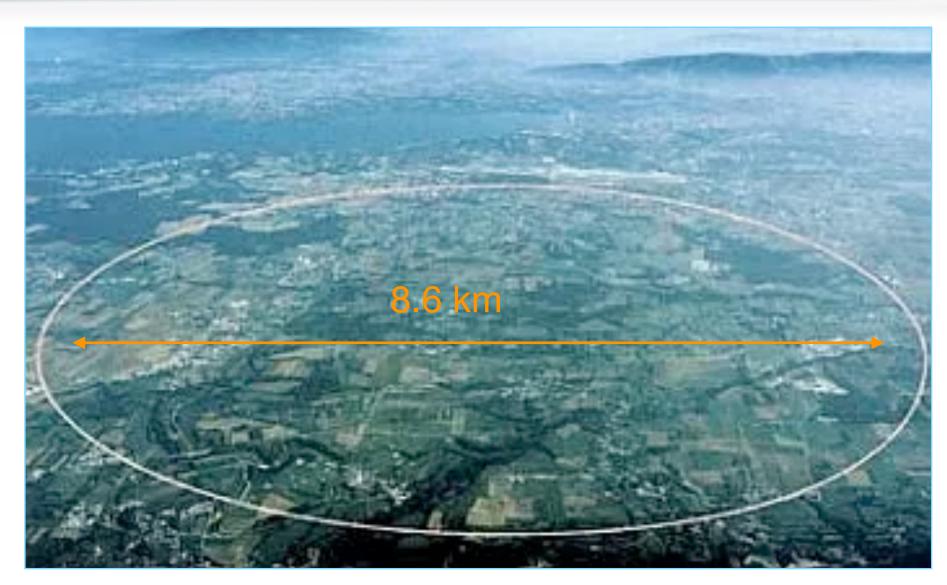
Le soleil "vu en neutrinos"





Le collisionneur LHC (CERN, Europe)

- Collisions p-p, p-Pb, Pb-Pb à la plus haute énergie de collisions jamais produite : 13 TeV.
- Fonctionne depuis 2009, à 100 m sous terre.
- Plusieurs milliers de milliards de protons lancés à 99.9999991 % de la vitesse de la lumière.
 Chaque seconde, ils font 11 000 fois le tour des 27 km de l'anneau.
 40 millions de collisions ont lieu chaque seconde.
- ► Tube de faisceau plus vide que le système solaire : 10⁻¹³ atm. Plus froid que l'espace : 1.9 K = -271 °C.
- Quatre points de collisions au LHC, instrumentés par 4 très gros détecteurs : ALICE, ATLAS, CMS, LHCb.

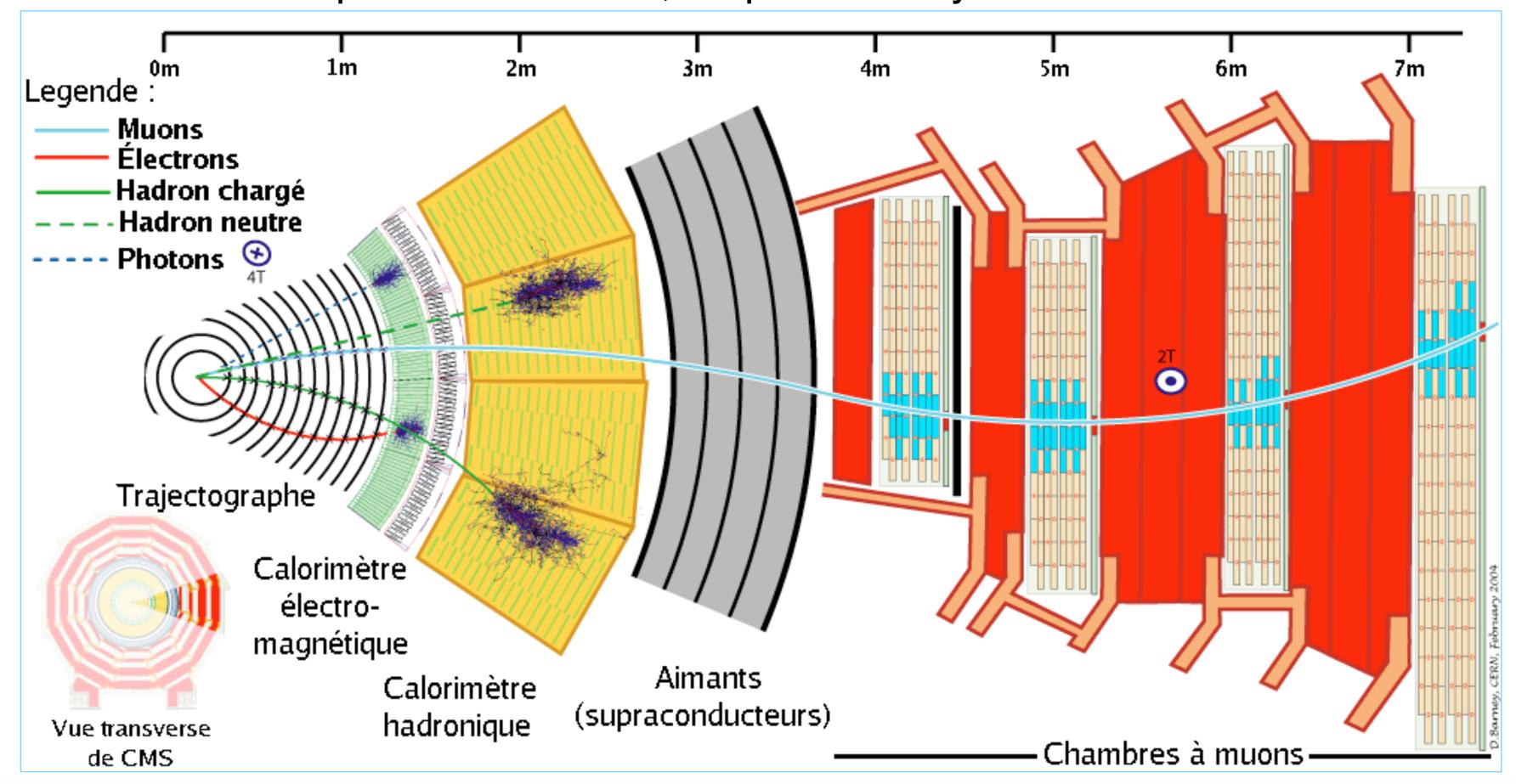




12

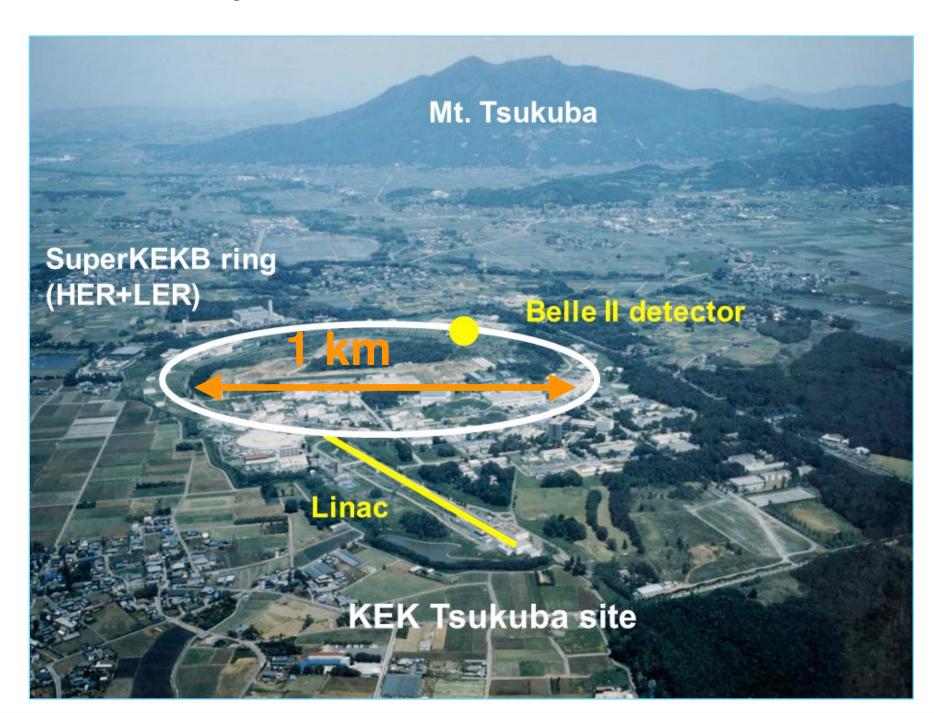
La détection des particules

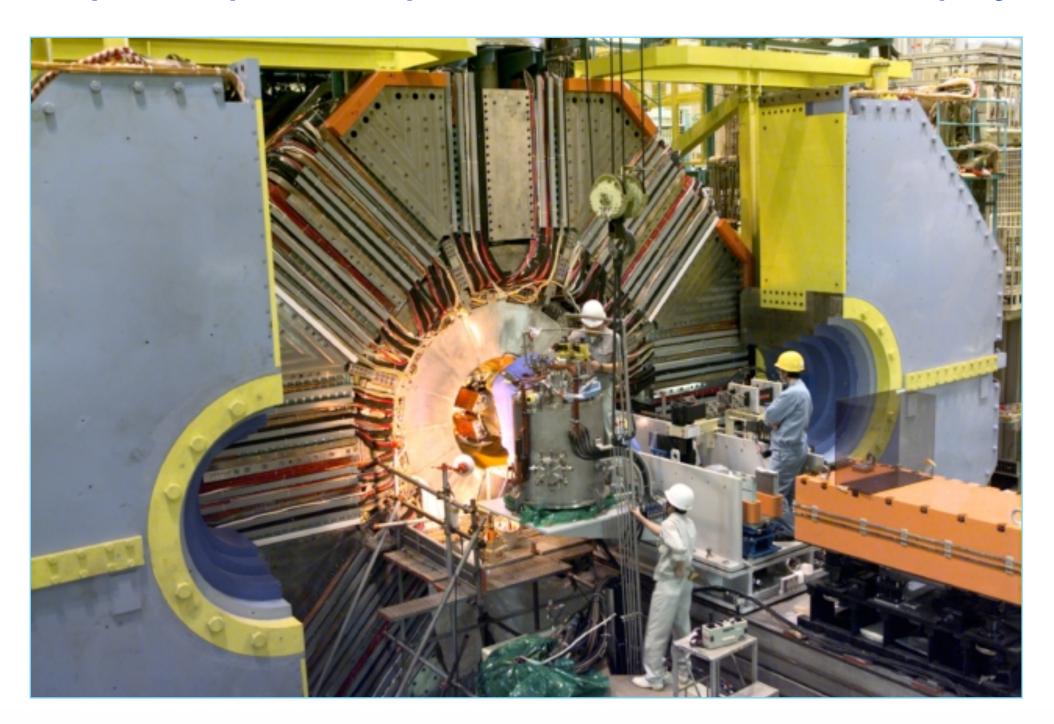
On veut reconstruire leur trajectoire, les identifier, mesurer leur énergie et leur quantité de mouvement, grâce à différentes techniques de détection, empilées en cylindres.



L'expérience Belle II

- Collisionneur e+ e- SuperKEKB : le plus intense au monde, situé au Japon.
 Ambition : produire 40× plus de collisions par seconde que LHC.
- Détecteur Belle II : enregistre les collisions de SuperKEKB depuis 2019.
- But de l'expérience : découvrir des manifestations quantiques de processus inconnus en physique.

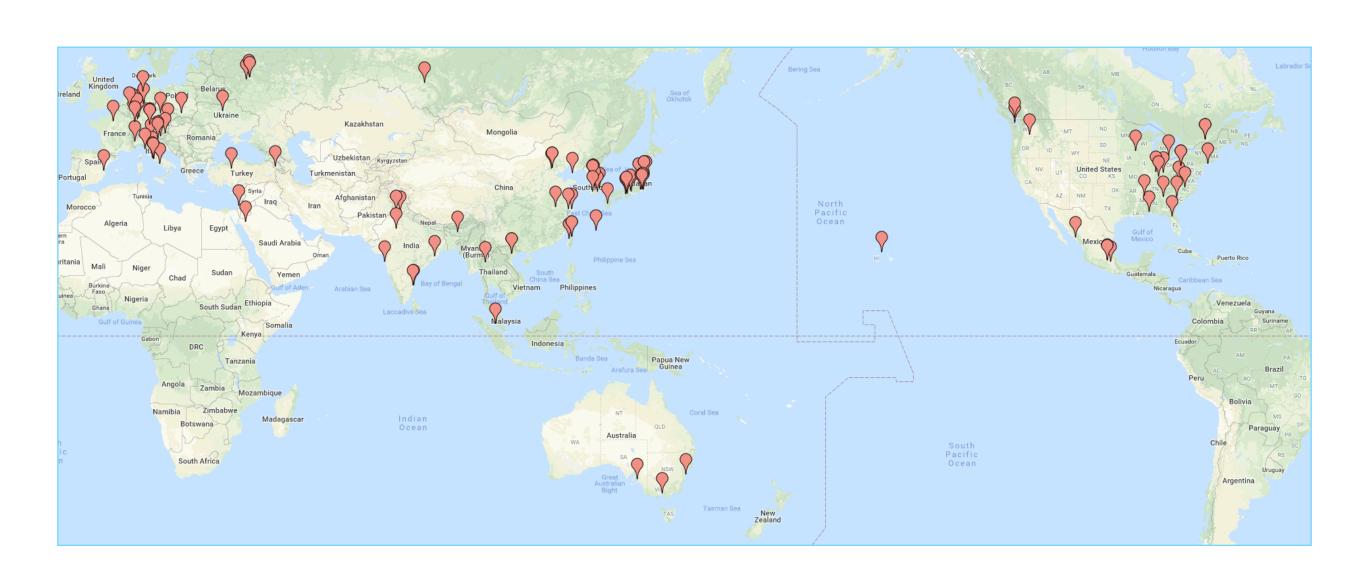


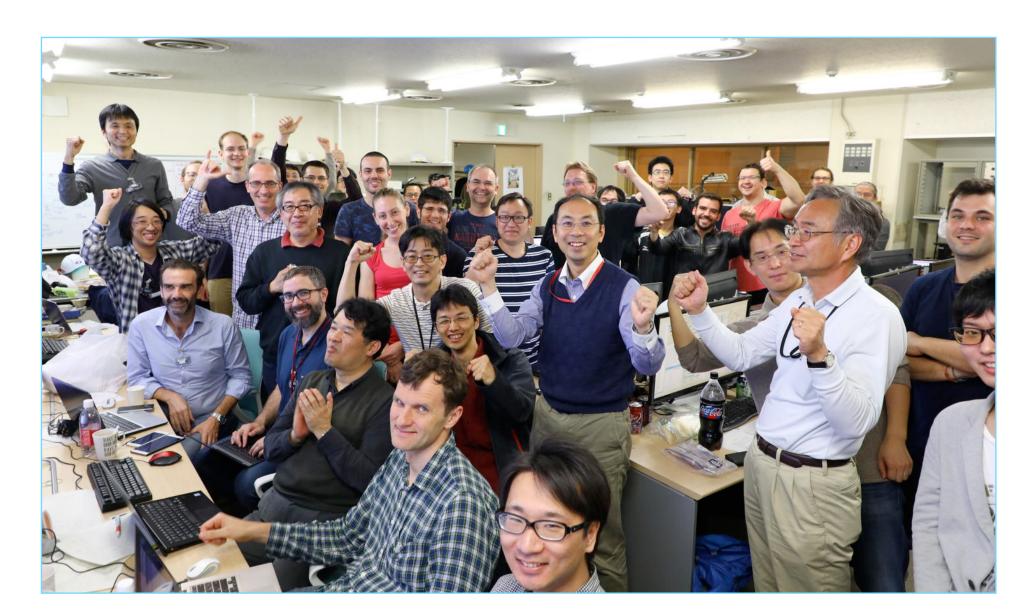


Dimensions: 7 x 7 x 7.5 m³

La collaboration internationale Belle II

- ~ 700 membres de 27 pays travaillent ensemble dans Belle II : chercheurs, post-doctorants, doctorants, étudiants de Master, ingénieurs et techniciens.
- > 3 réunions communes par an au Japon, en plus de très nombreuses réunions par vidéo chaque semaine.
- La conception de l'expérience a commencé en 2008, puis la construction vers 2012, et enfin l'installation du détecteur complet au point d'interaction des collisions en 2018.





La France dans Belle II

 La France est devenue membre de la collaboration
 Belle II en 2017.



Souvenirs de Belle II









