



De la recherche à l'industrie











Sommaire



- Le CEA et ses missions
- La physique des particules
- Détecteurs de physique fondamentale
- La tomographie muonique
- WatTo, expérience décisive
- ScanPyramids: préparation de la mission et découvertes
- Conclusions



Parcours professionnel



- Né à Sainte-Clotilde (Réunion)
 - Baccalauréat C au lycée Lecomte-de-Lisle
 - Université Paris VI
 - Doctorat d'astrophysique (CEA)
 - Embauché au CEA depuis 2008

- Né en Seine Saint-Denis (région parisienne)
 - Baccalauréat S au lycée Sainte-Genviève (Meaux)
 - Ecole d'ingénieur ESIEE puis M2 CMI
 - Doctorat de physique des particules (TUM/CEA)
 - Embauché au CEA depuis 2016
- Spécialité : trajectographie, tomographie muonique Spécialité : détecteur pour la physique nucléaire









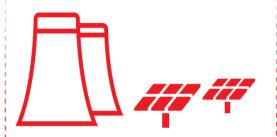
Le CEA et ses missions



• Commissariat à l'Énergie atomique et aux Énergies alternatives



Défense et sécurité du pays



Énergies Nucléaire et renouvelables



Recherche technologique pour l'industrie



Recherche fondamentale

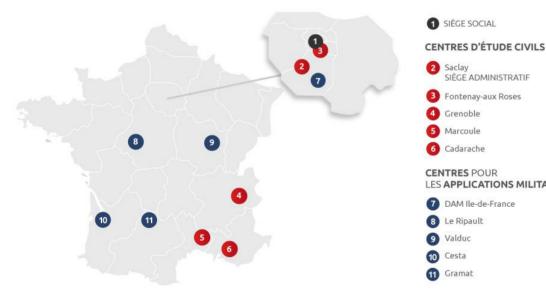
- Créé le 18 octobre 1945 par Charles de Gaulle
- Organisme public de recherche scientifique
- Classé en établissement public à caractère industriel et commercial (EPIC)

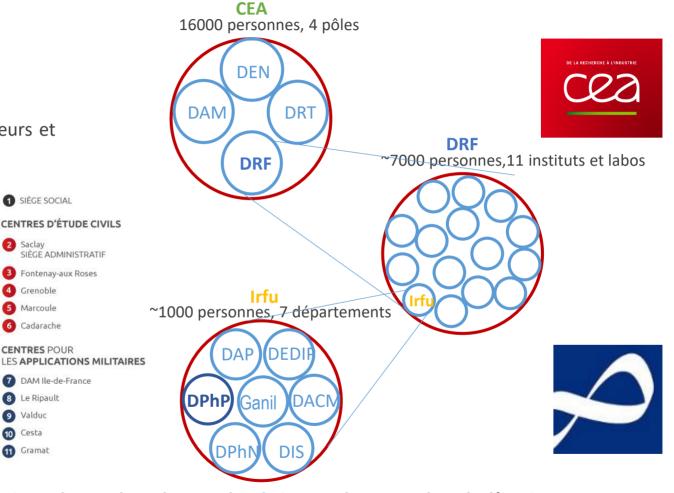


Le CEA et ses missions









Institut de Recherche sur les lois Fondamentales de l'Univers

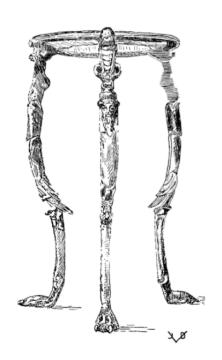
Département d'Electronique, des Détecteurs et d'Informatique pour la Physique



Commençons par une table



- De quoi c'est composé et à quoi ça sert ?
- Métier de physicien : comprendre la matière..



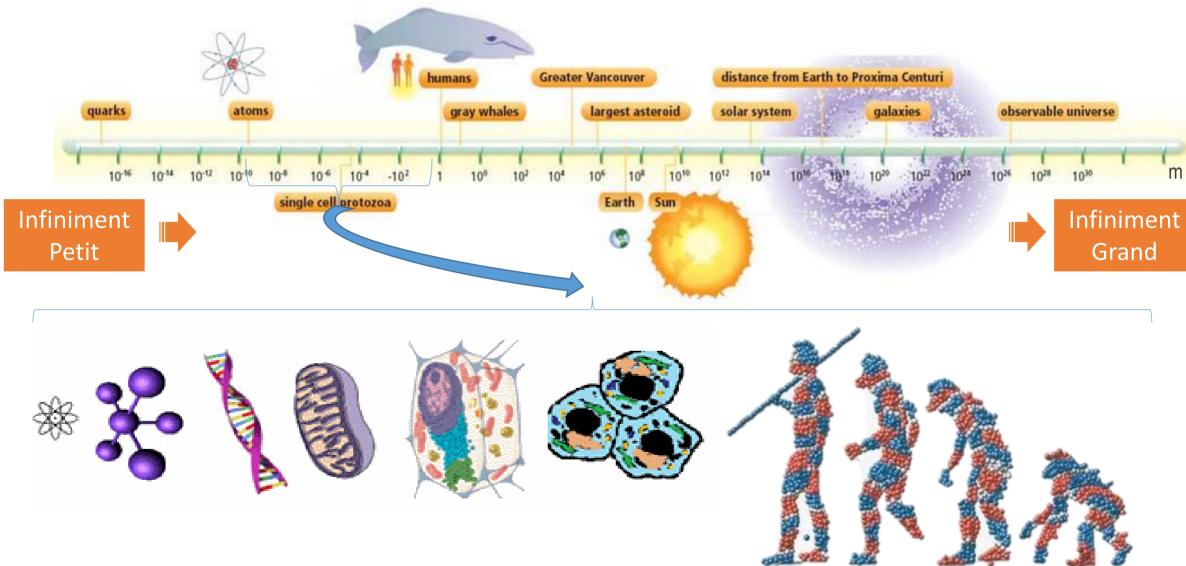






Quark, baleine et Univers

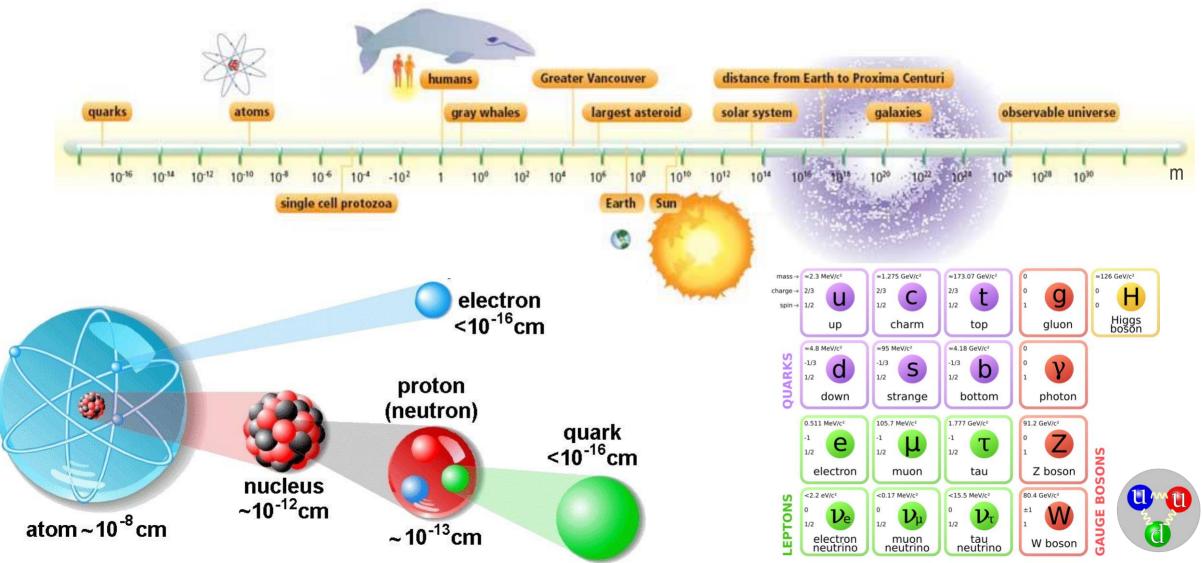






Quark, baleine et Univers

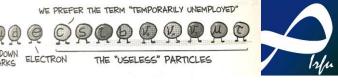


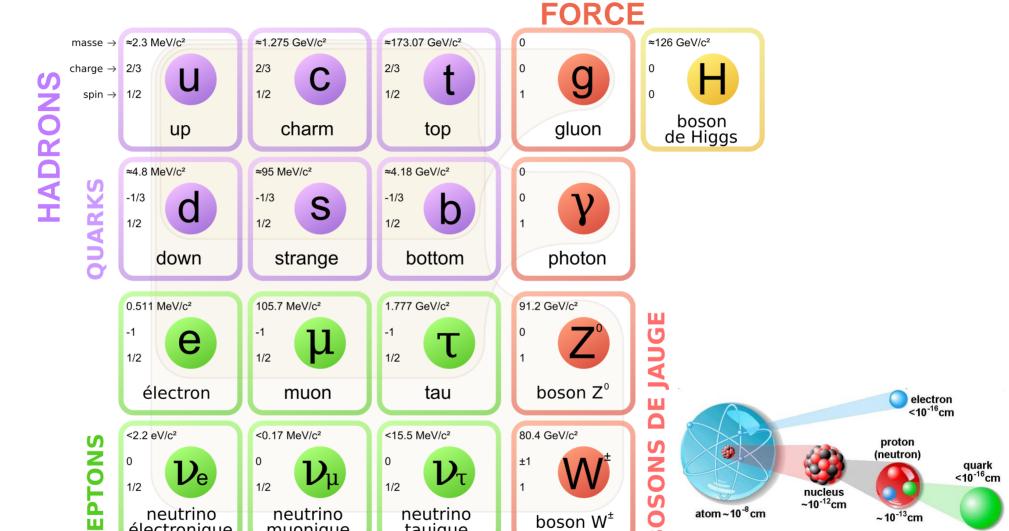




proton

Les particules élémentaires





tauique

muonique

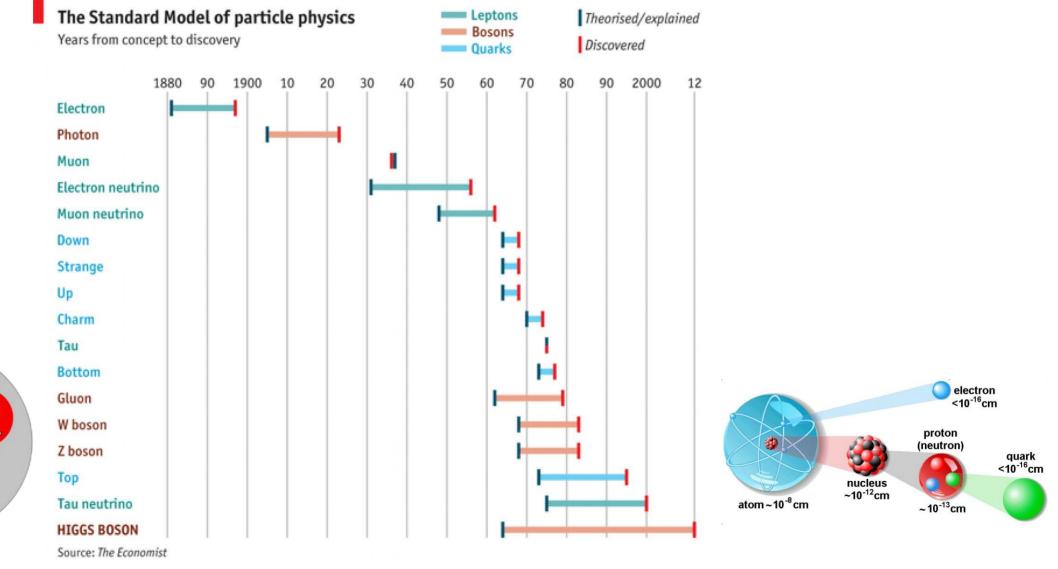
électronique



Les particules élémentaires





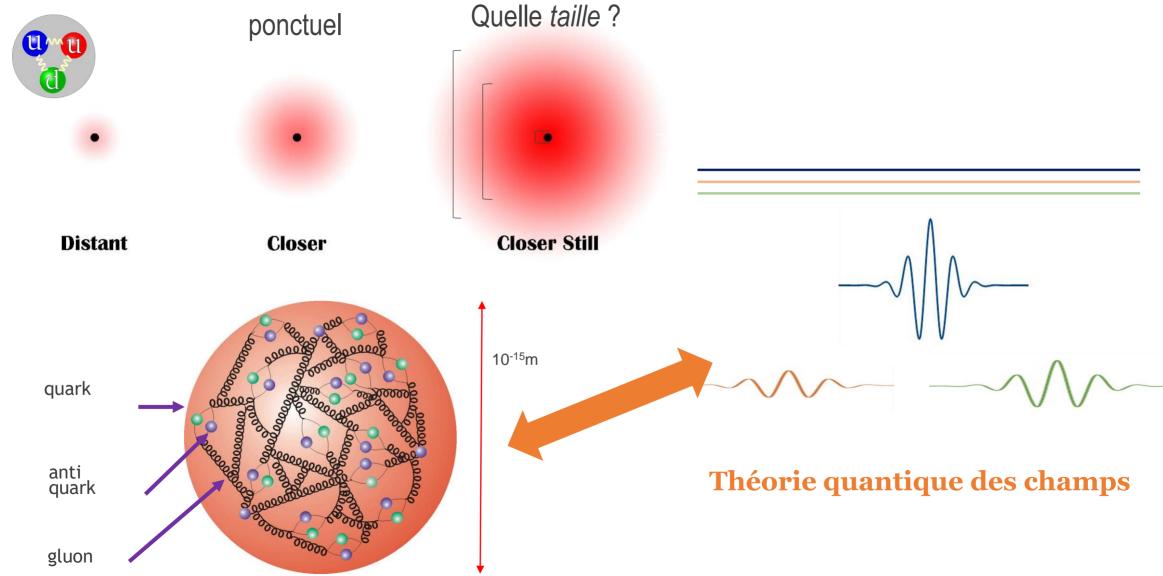






Tout n'est pas si Classique

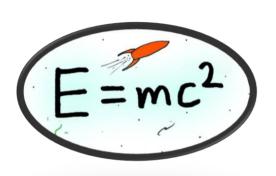


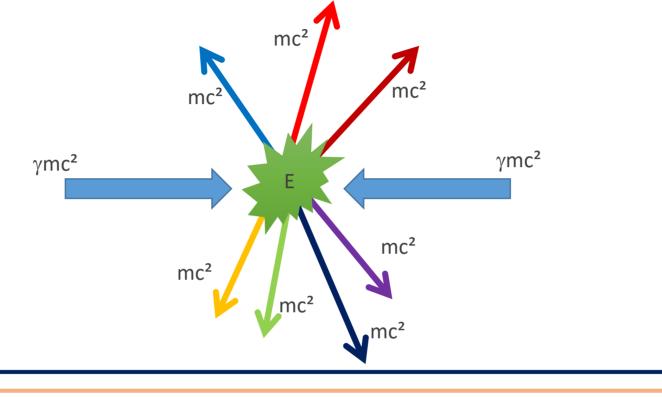


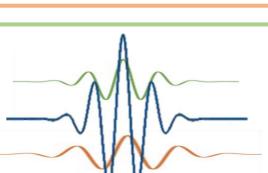


Donnez de l'Energie au Vide











Le Large Hadron Collider (LHC)







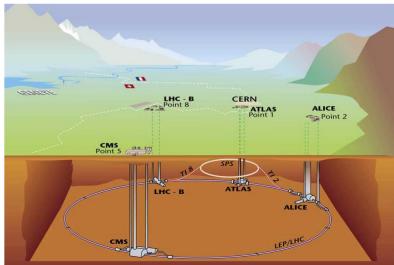


8.3 T **27** km

1.9 K (-271.3 °C)

10 atm

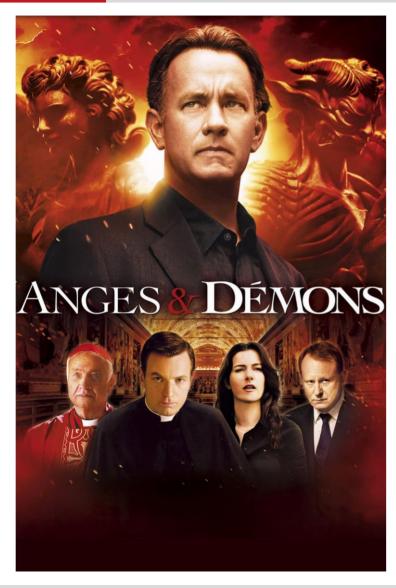
362 **MJ**

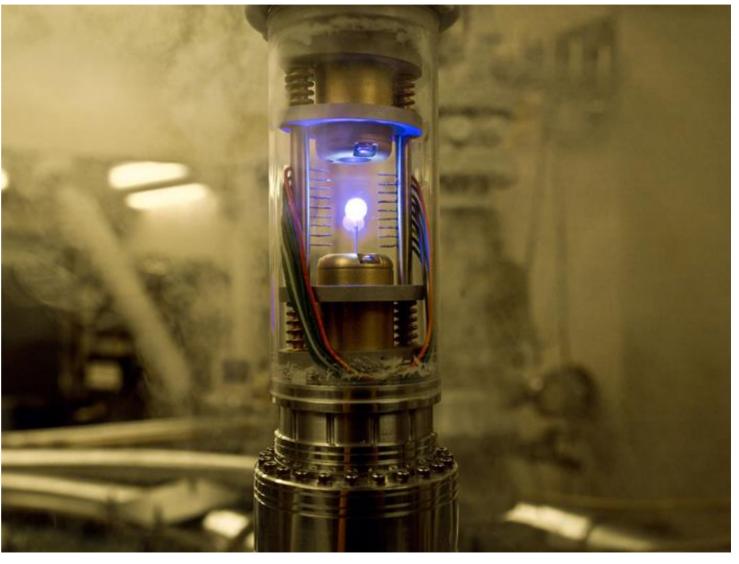




Le Large Hadron Collider (LHC)







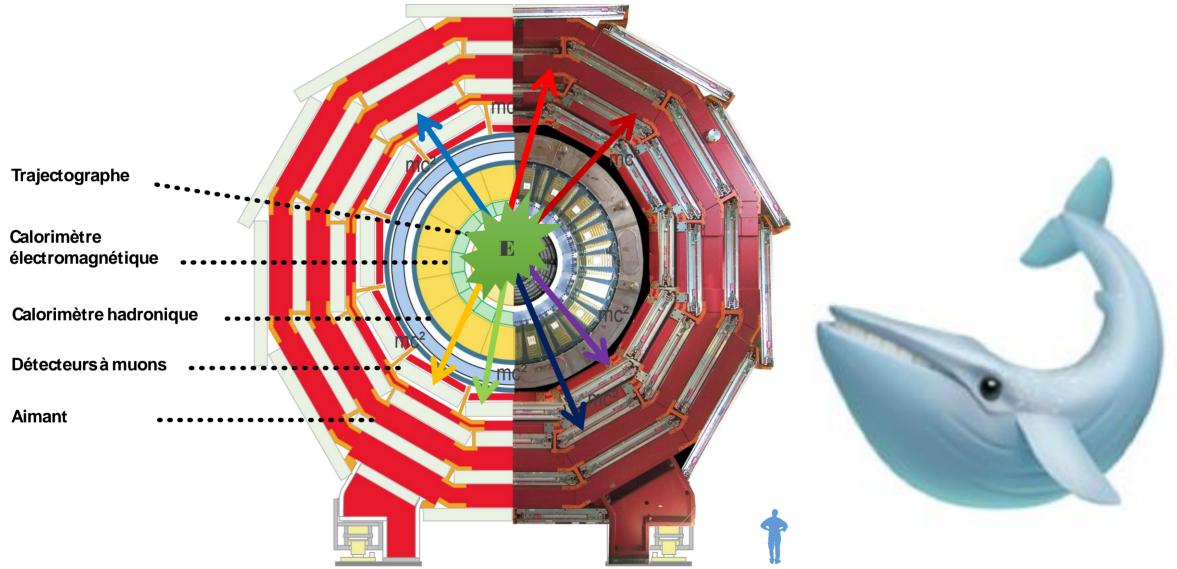
The LHC accelerator





Un? Non, des détecteurs!!!

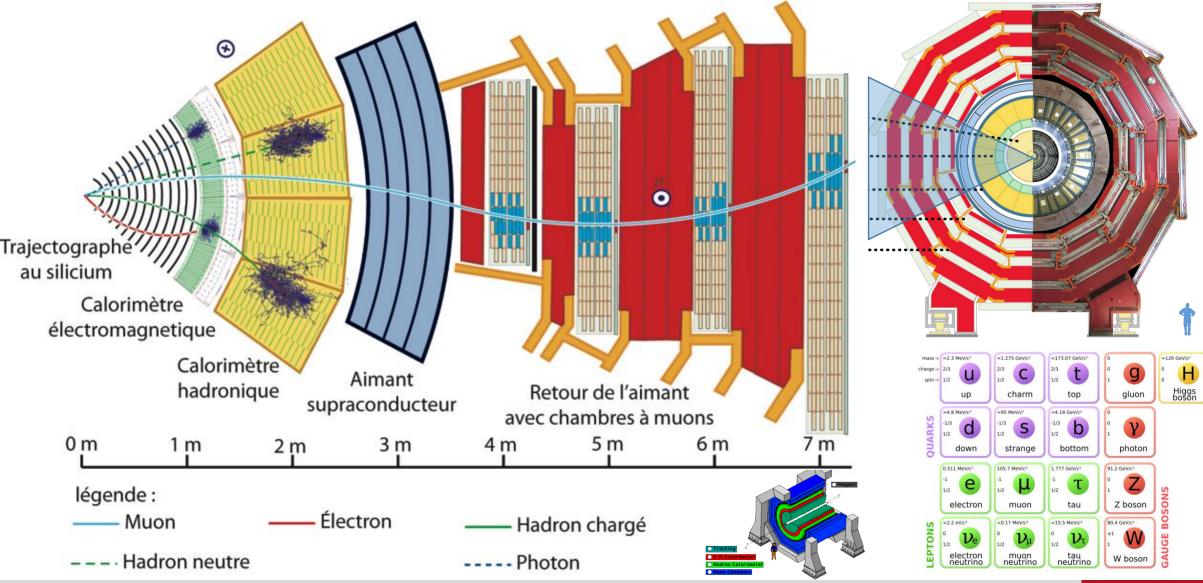


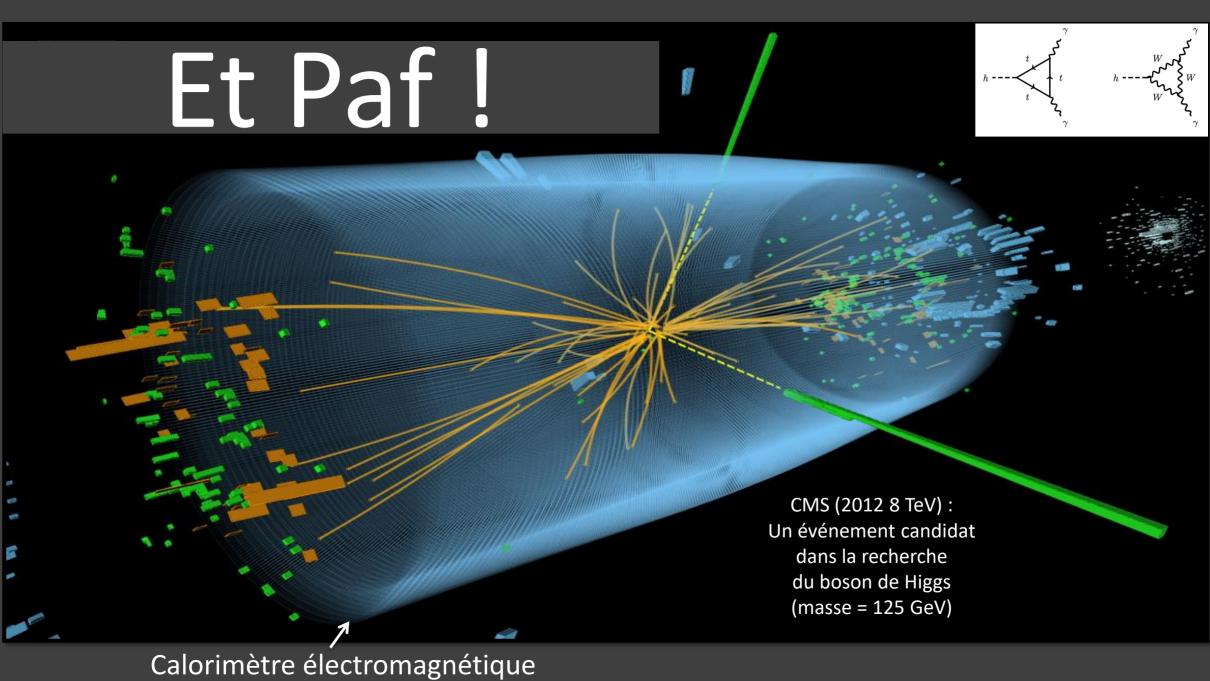




A chacun sa particule



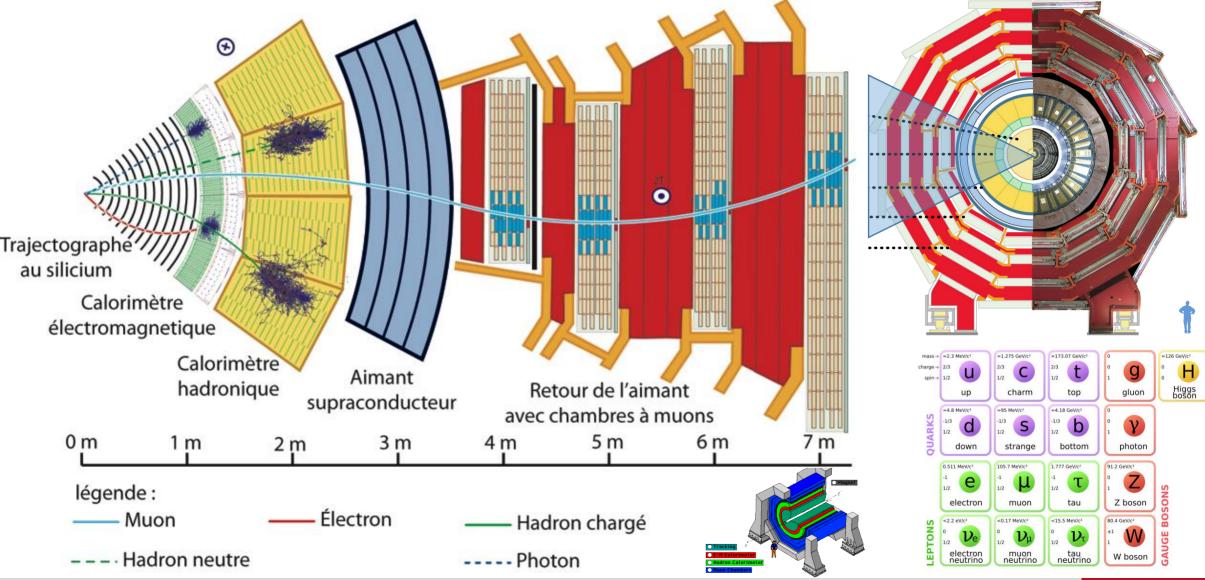






A chacun sa particule

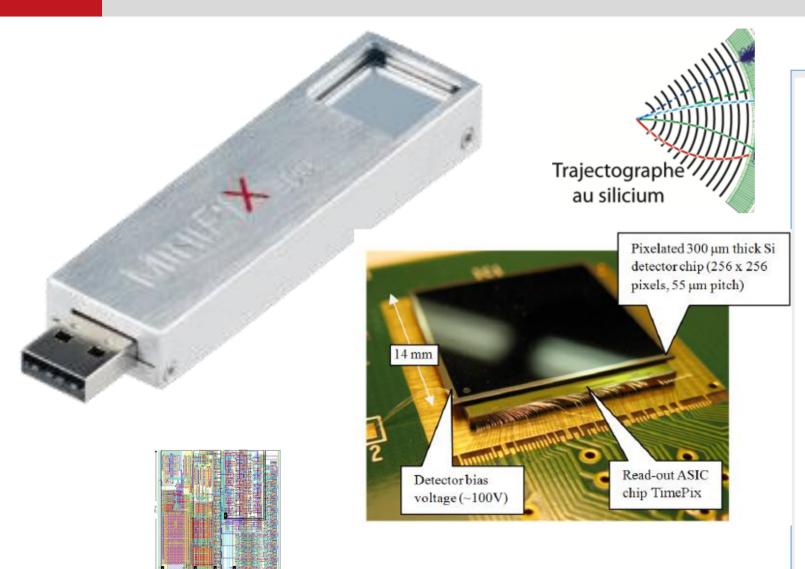






Et si on observait?





Sensor Material: Si

Sensor Thickness: 300 µm and 500 µm

Sensitive Area: 14 mm x 14 mm

Number of Pixels: 256 x 256

Pixel Pitch: 55 µm

Resolution: 9 lp/mm

Readout Speed: 55 frames/s

Threshold Step Resolution: 0.1 keV

Energy Resolution: 0.8 keV (THL) and 2 keV (ToT)

Min Detectable Energy: 5 keV for X-rays

Photon Counting Speed: up to 3 x 10⁶ photons/s/pixel

Readout Chip: Timepix

Pixel Mode of Operation: Counting, Time-over-Threshold, Time

Arrival

Connectivity: USB 2.0

Dimensions: 89 mm x 21 mm x 10 mm (L x W x H)

Weight: 30 g

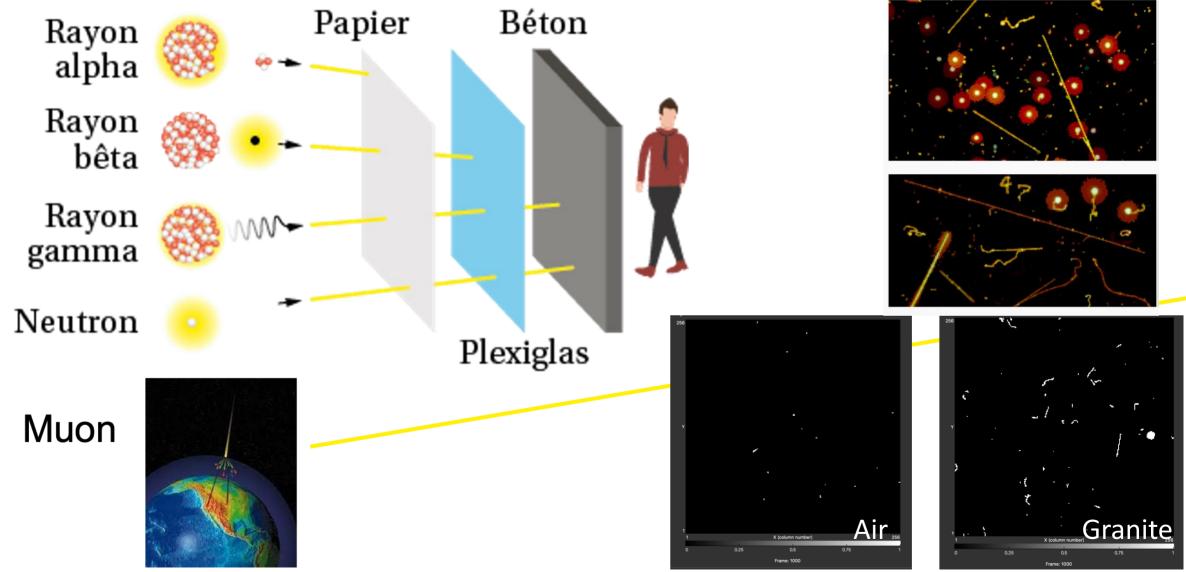
Software: Pixet PRO or ask for RadView radiation

visualization software



La radioactivité naturelle



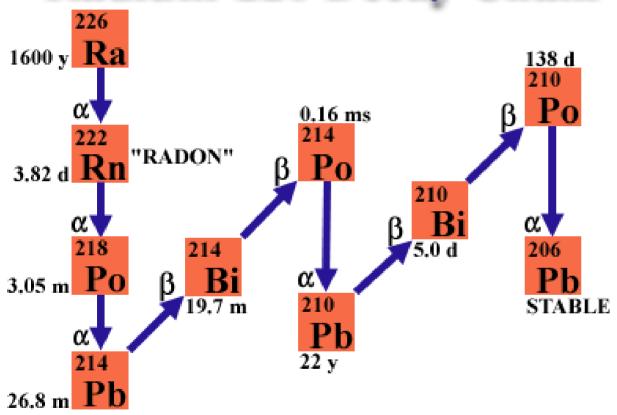


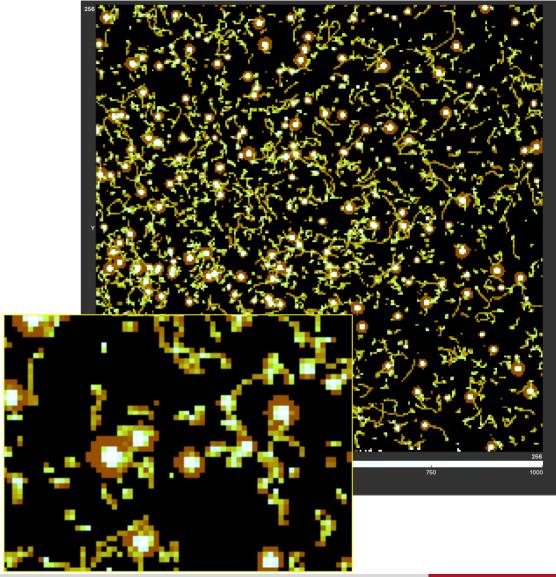






Radium-226 Decay Chain

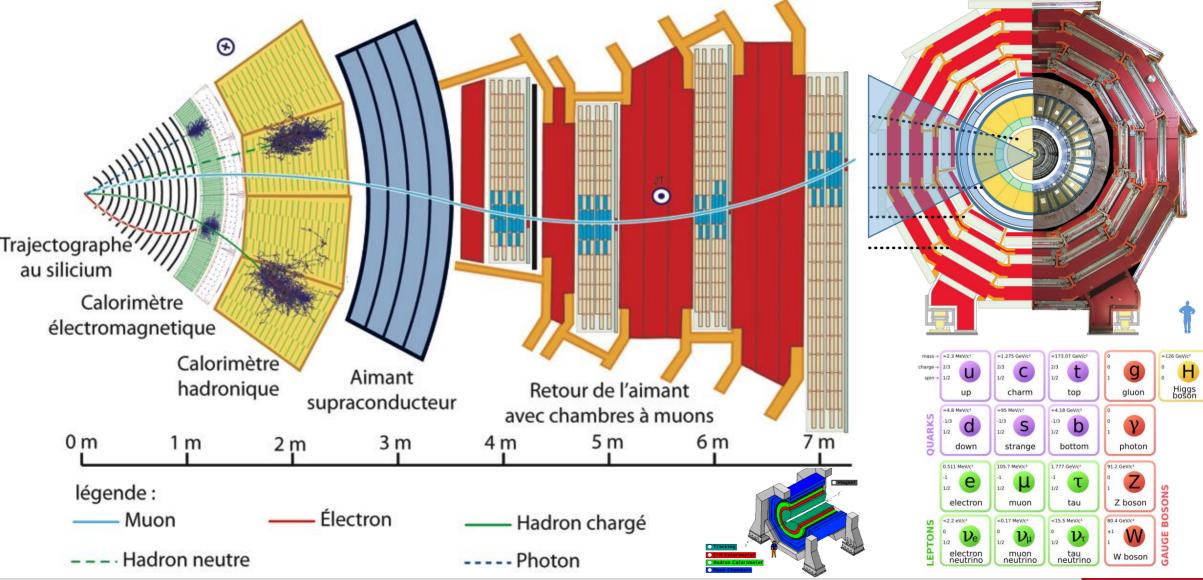






A chacun sa particule







Et les pyramides dans tout ça!





Des particules cosmiques pour étudier les pyramides et les volcans



Les rayons cosmiques



 Les muons sont issus des gerbes de particules issus de l'interaction du rayonnement cosmique dans la haute atmosphère

- Flux : $\sim 150/\text{m}^2/\text{s} \sim \cos^2\theta$ (maximum au zénith)

Energie moyenne : 4 GeV (très pénétrant)

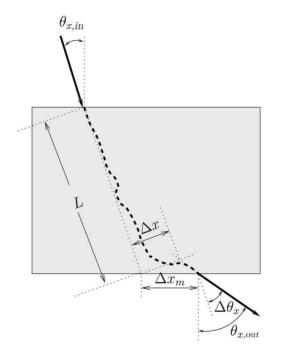
– Durée de vie : 2 μs

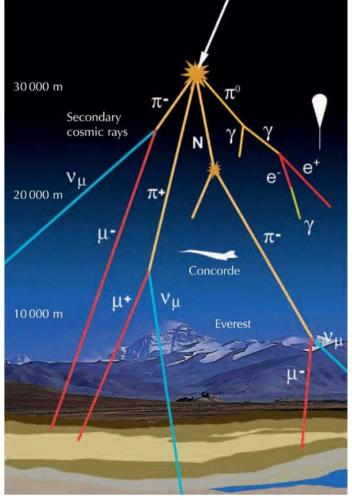
Naturel, gratuit et sans danger

Propagation rectiligne (en moyenne)

Interaction du muon avec la matière

Materiau	Epaisseur	θ (°)	Pabsorption
Air	100 m	0.094	0.78%
Plomb	10 cm	1.01	2.9%
Eau	1 m	0.35	4.2%
Roche	100 m		99%







Les rayons cosmiques



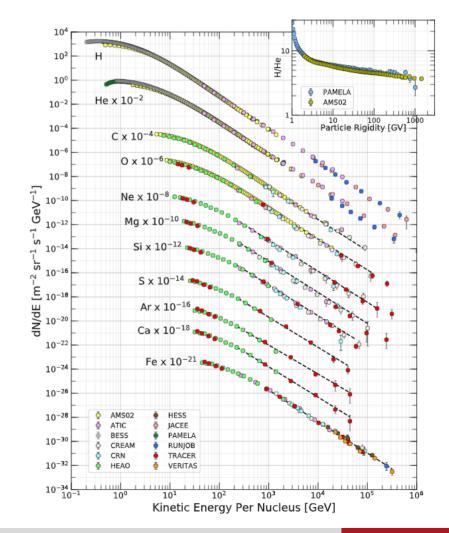
• Le rayonnement cosmique est composé de particules accélérées par des phénomènes violents

dans l'Univers (H: 88%; He: 9%)

- Vent stellaire
- Explosion d'étoiles
- Noyaux actifs de galaxies
- Environnement d'objets compacts

 L'interaction avec l'atmosphère provoques des gerbes de particules

- gerbes électromagnétiques : γ, e⁻ & e⁺
- gerbes hadroniques : p, π & noyaux

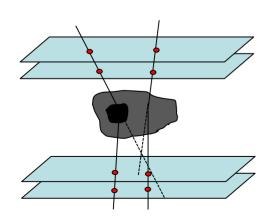


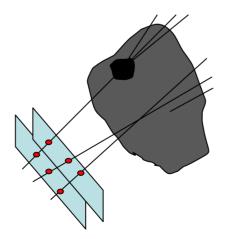


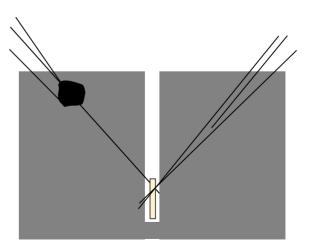
La tomographie muonique



- Les muons peuvent
 - être arrêter (décroissance)
 - changer de trajectoire
- Le flux de muons donne donc une image du contraste de densité
- Il existe deux principaux mode de tomographie muonique
 - tomographie muonique par déviation
 - tomographie muonique par absorption









Projet de démonstrateur : WatTo





13 octobre 2014

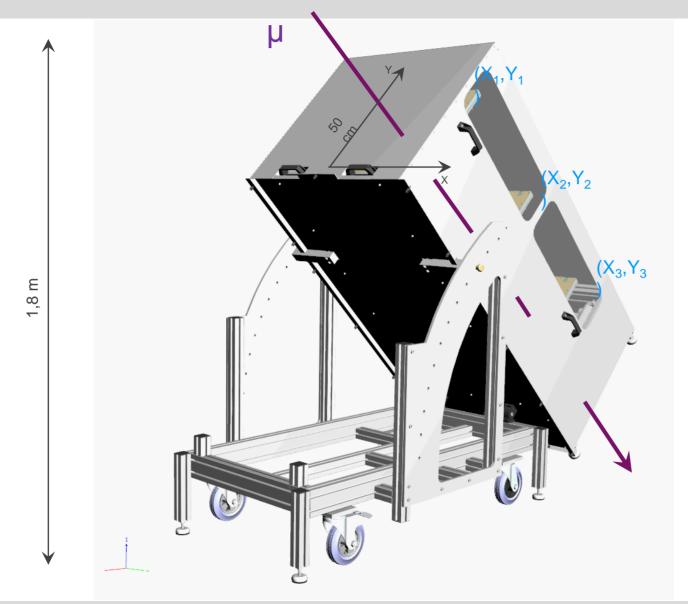


11 mai 2015



WatTo: télescope



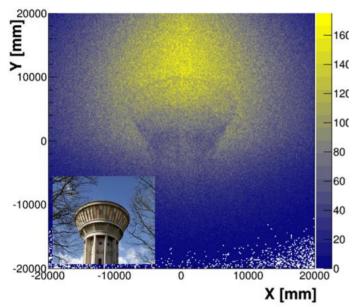




WatTo: muographies

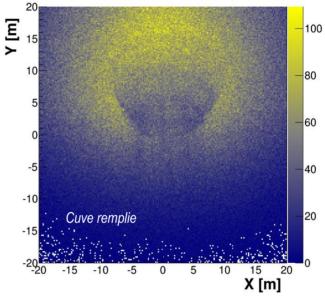


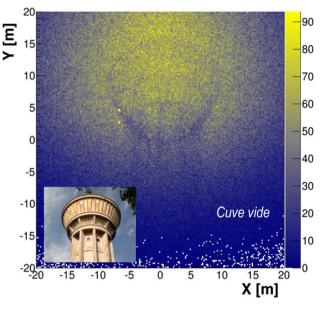
- Muographie statique :
 - Temps de pose: 4 semaines (position 1)



Muographie dynamique :

• Temps de pose: 4 jours (posistion 2)



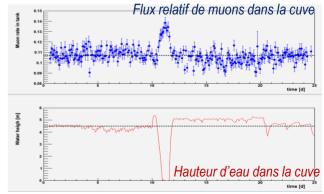


→ Première muographie « reconnaissable » d'une structure

Comment lire une muographie:

- Chaque pixel contient un nombre (ou flux) de muons reconstruits dans la direction correspondante
- Couleur claire → plus de muons → moins d'absorption → moins de matière
- Couleur sombre \rightarrow moins de muons \rightarrow plus d'absorption \rightarrow plus de matière







La mission ScanPyramids



Collaboration internationale

- Coordonnée par l'Institut HIP (M. Tayoubi) et la faculté d'ingénierie du Caire (H. Helal)
- Sous l'autorité du Ministère des Antiquités Egyptiennes



- **Objectif**: scanner les 4 grandes pyramides de la IVème dynastie
 - Pyramide rhomboïdale
 - Pyramide rouge
 - Pyramide de Kheops
 - Pyramide de Khephren

Dashour

Gizeh











La mission ScanPyramids



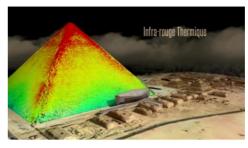
- Plusieurs technologies "innovantes":
 - Thermographie (faiblement pénétrant): Université de Laval

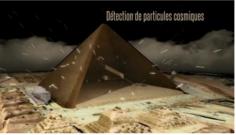




- Photogrammétrie & modèles 3D: Emissive

- + simulateur temps réel













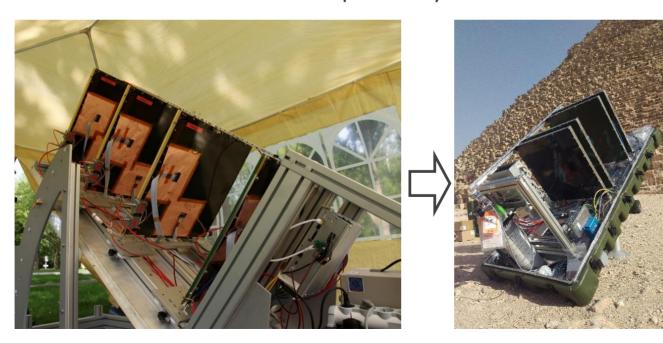


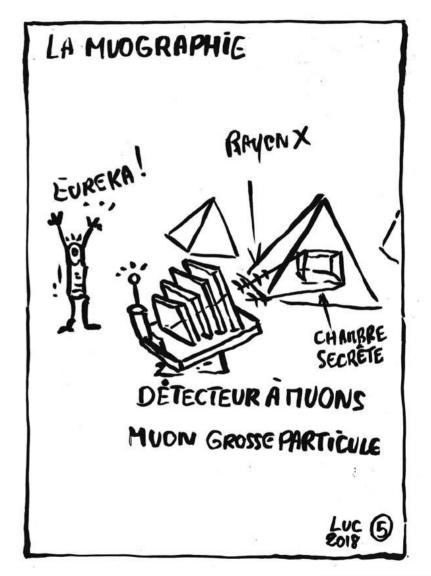


WatTo → Mission ScanPyramids



- Télescopes : $1 \rightarrow 3$
- Châssis → valise
- Détecteurs : prototype → série (industriel ELVIA-PCB)
- Durée de construction : 9 mois → 3 mois
- Poids : \sim 200 kg $\rightarrow \sim$ 130 kg
- Données : brutes → brutes + pré-analysées



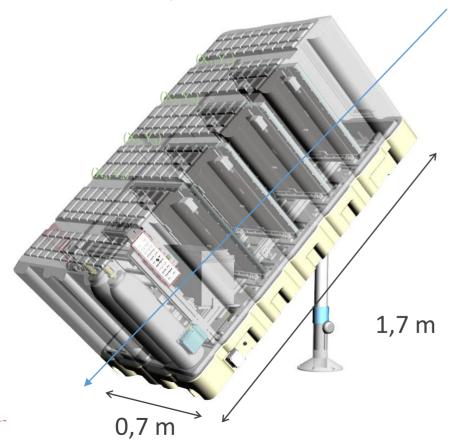


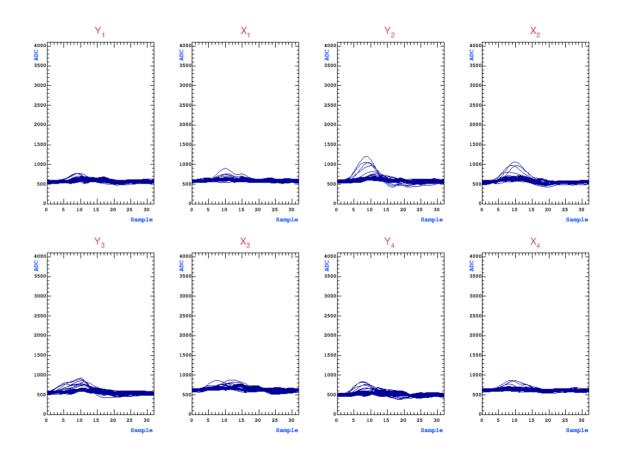


WatTo → Mission ScanPyramids



- Nouveaux telescopes
 - Plus transportable
 - Facilement opérationnel







Préparation des telescopes



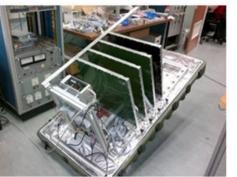
- Intégration en salle blanche des détecteurs
- Intégrations des télescopes et tests en extérieur
- 3 télescopes envoyés en avril 2016







Alhazen (n°1)



Alvarez (n°2)



Brahic (n°3)



Installation sur le plateau de Gizeh



- Gardiennage obligatoire 24h/24, 7j/7
- Installation de tente nécessaire pour le gardien
- Communication via réseau 4G depuis la France







Subterranean chamber

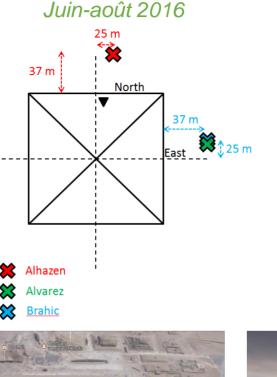
Campagnes de mesures 2016-2017



- Démonstration sur une cavité connue : arête nord-est
- Face Nord depuis l'extérieur visant le dessus de la grande Galerie
- Communication et contrôle via réseau 4G depuis la France

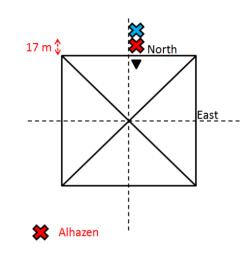
CEA detectors

Nagoya and KEK detectors South North King's chamber Queen's chamber





Mai-juillet 2017





23 m



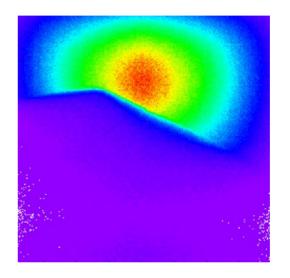


Muographie

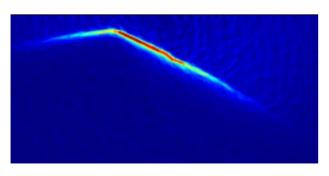


- Muographie : image 2D de la direction des muons détectés
 - Photographie
 - Muographie

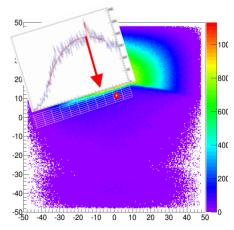




• Petits détails pas forcément directement visibles







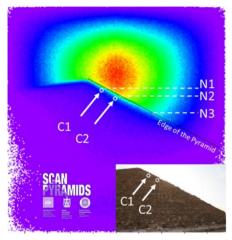
⇒ Analyse d'image

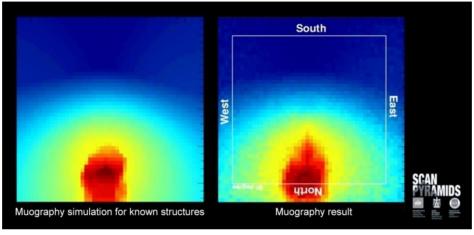


Muographies – Résultats 2016



• Octobre 2016: annonce de la découverte de 2 vides dans la pyramide







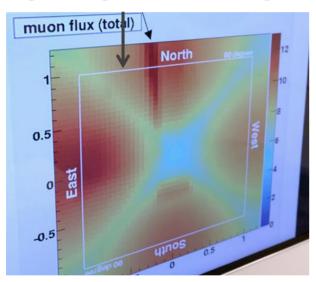
⇒ Question pour les égyptologues: quelles sont les fonctions de ces cavités?



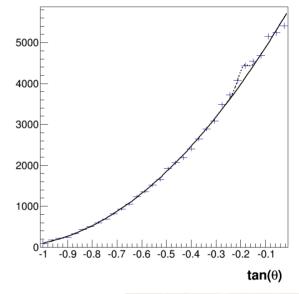
Muographies – Résultats 2017



- Début 2017 : résultats des plaques de Nagoya dans la chambre de la Reine
 - de la grande galerie (sur l'image) ⇒ vide



Excédent de muons significatif au voisinage – Des anomalies apparaissent également sur la muo du KEK (chambre de la Reine), puis sur celle du CEA (face Nord)



⇒ Lancement d'une campagne de mesures dédiées

- Chambre de la Reine : nouvelles plaques de Nagoya et déplacement du scintillateur KEK
- Extérieur : déplacement de Alhazen et Brahic en face des chevrons

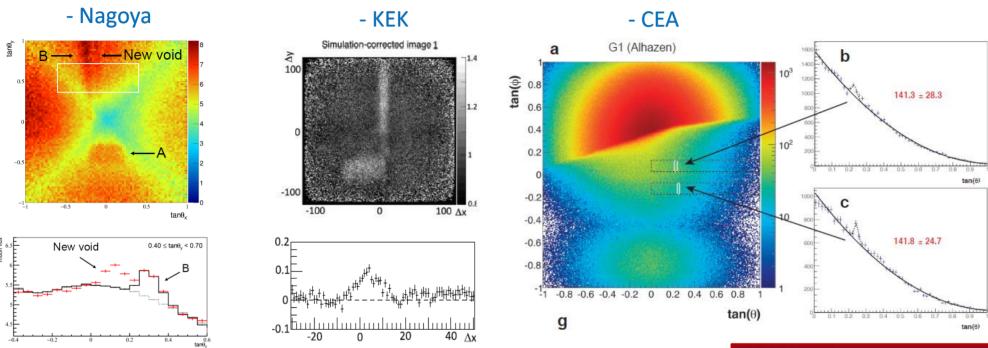




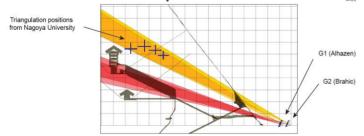
Muographies – Résultats 2017



• Ces mesures confirment la présence d'un vide au-dessus de la Grande Galerie



• La 3D confirme que les excédents_viennent de la même zone





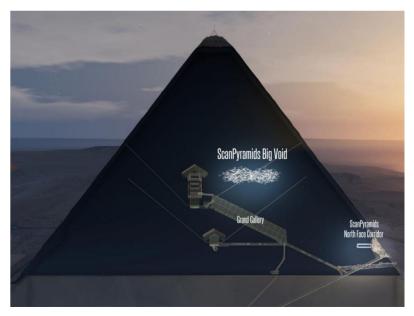


Nouvelles Campagnes en 2018



- Besoin de réduction de la consummation en gaz (< 0.5 L/h)
 - Etude de dégazage/nettoyage des matériaux
 - Recirculation/filtration
 - Objectif d'avoir des systèmes quasi-scellés
- Autorisation necessaire pour mettre des telescopes à l'intérieur des couloirs
 - Image précise du Big Void
 - Couloir de la face Nord
 - Compacité nécessaire







Campagnes à l'intérieur



• Nécessite des situations invraisemblables











Conclusions & Perspectives











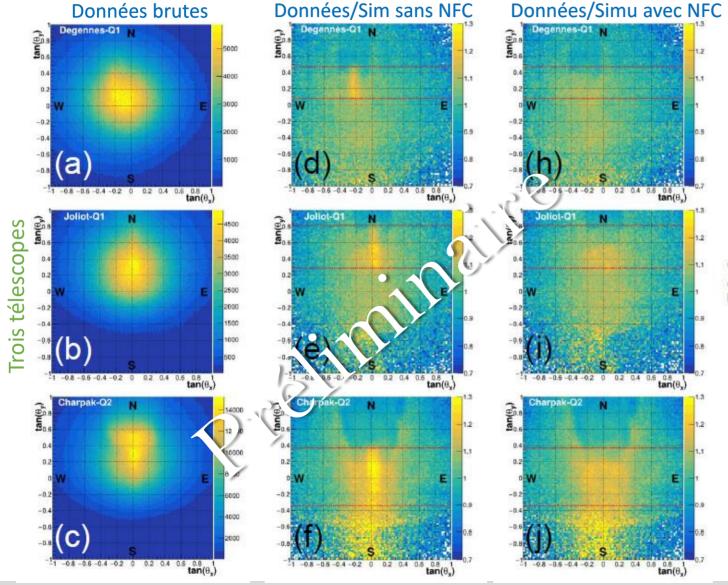


Des particules cosmiques pour étudier les pyramides et les volcans



Résultats : North Face Corridor



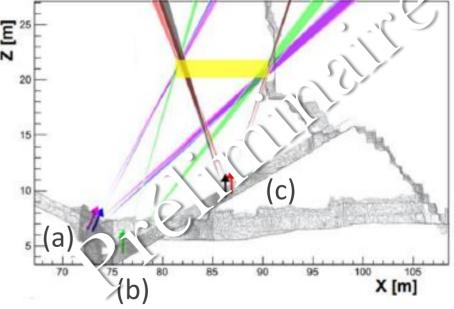


nature communications

Precise characterization of a corridor-shaped structure in Khufu's Pyramid by observation of cosmic-ray muons

Sébastien Procureur¹, Kunihiro Morishima^{2,3}, Mitsuaki Kuno², Yuta Manabe², Nobuko Kitagawa², Akira Nishio², Hector Gomez¹, David Attie¹, Ami Sakakibara², Kotaro Hikata², Masaki Moto², Irakii Mandjavidze¹, Patrick Magnier¹, Marion Lehuraux¹, Théophile Benoit¹, Denis Calvet¹, Xavier Coppolani¹, Mariam Kebbiri¹, Philippe Mas¹, Hap Helat^{1,6}, Medhi Tayoubis⁶, Benoit Marini^{6,7}, Nicolas Serikoff⁶, Hamada Anwar³, Vincent Steiger⁶, Fumihiko Takasaki⁸, Hirofumi Fujii⁸, Kotaro Satoh⁸, Hideyo Kodama⁵, Kohei Hayashi⁸, Pierre Gable⁹, Emmanuel Guerriero⁹, Jean-Baptiste Mouret¹⁰, Tamer Elnady¹¹, Yasser Elshayeb⁵, Mohamed Elkarmoty⁴

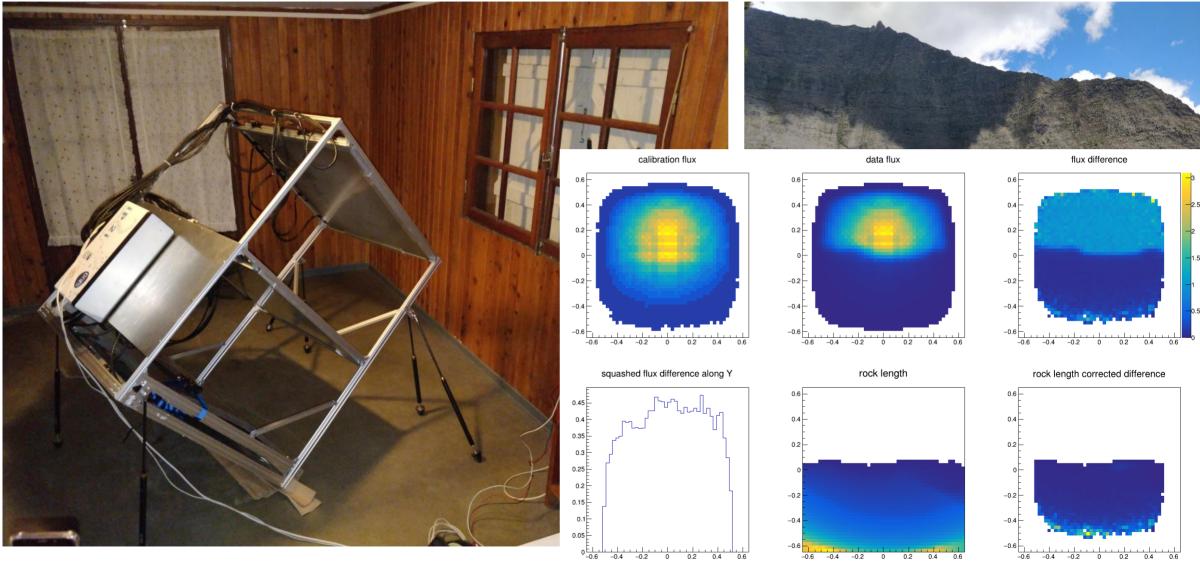
$2\times2\times9$ m³





Télescope de muographie pour la surveillance du Maïdo





Merci!



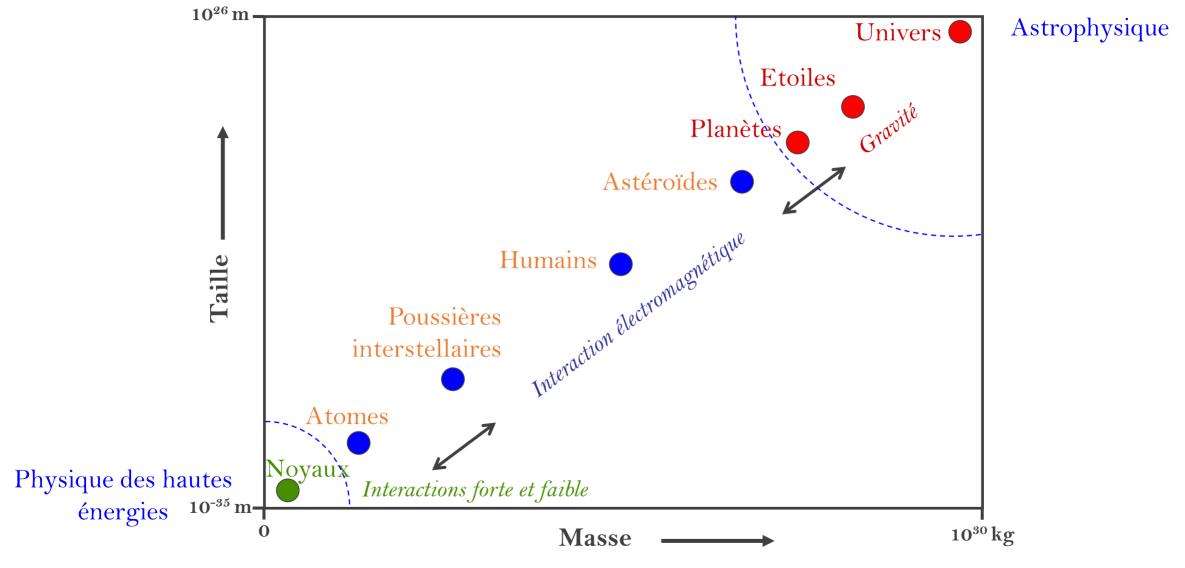






La physique des deux infinis







Explorer la matière : comprendre



- Direction de la Recherche Fondamentale
- Institut de Recherche sur les lois Fondamentales de l'Univers

Quel est le contenu de l'Univers?

Quels sont les constituants ultimes de la matière ?

Infiniment petit Infiniment grand Elementaire **Ouarks and Gluons** Critical point? Hadrons Color Super-Complexe

Comment les noyaux et les particules sont-ils créés ?

Comment l'Univers est-il structuré ?



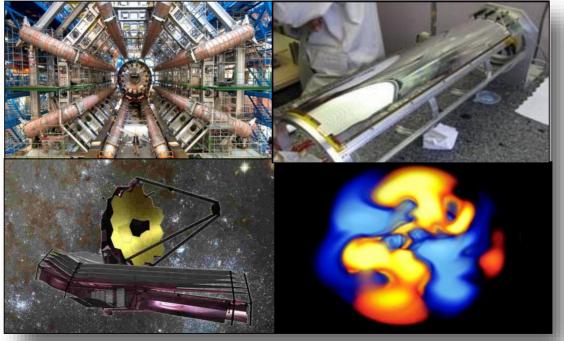
Explorer la matière : innover



- Direction de la Recherche Fondamentale
- Institut de Recherche sur les lois Fondamentales de l'Univers

Grands instruments

Conception de détecteurs



Observations

Prise et analyse de données

Simulation et calcul haute performance



Détecteur gazeux pour la physique : Micromegas

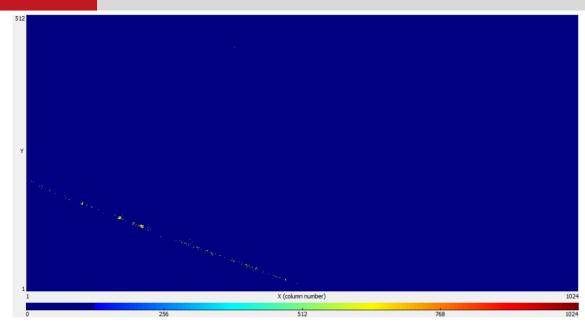


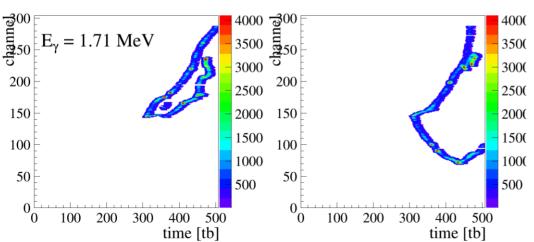


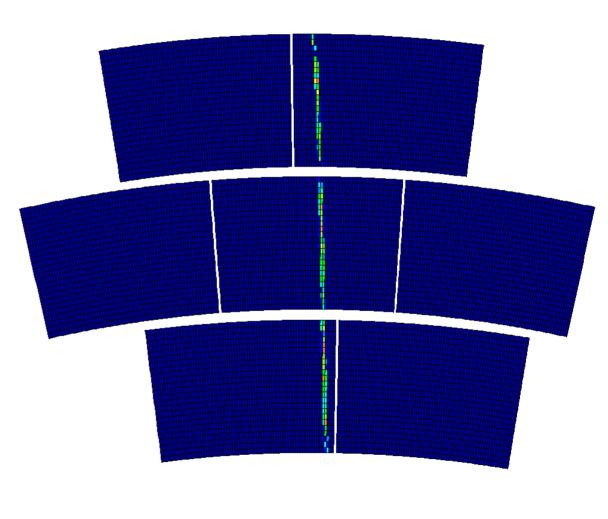


Exemples de nos détecteurs de particules











Un outil typique de labo : le banc cosmique



- Banc cosmique pour étudier les détecteurs des expériences de physique
- Gratuit, sans réservation contrairement aux tests en accélérateurs

Fibre optique vers le PC DAQ

Alimentation HT

Logique de déclenchement

