PETITE HISTOIRE DE LA PHYSIQUE NUCLÉAIRE

11-TECHNIQUES EXPÉRIMENTALES

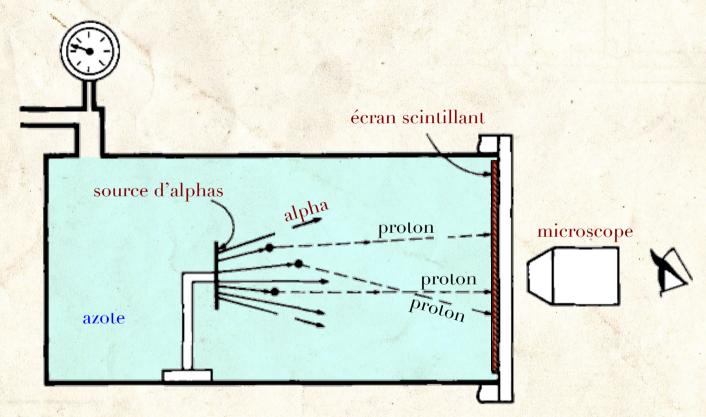
Alain Bouquet

Laboratoire AstroParticule et Cosmologie

CNRS - Université Denis Diderot - CEA - Observatoire de Paris

Au commencement était Rutherford...

 \cap Collisions de rayons α sur des noyaux d'azote \rightarrow protons



O Inconvénients : flux et énergie des projectiles limités

Sources et cibles

OSources

- O Alphas
 - O Radium 226 [4.9 MeV] et Radon 222 [5.6 MeV]
 - O Polonium 210 [RaF alphas 5.4 MeV sans rayonnement parasite]
- Électrons (bêtas)
- O Rayons X
- O Rayons gammas [Th C'' = Tl 208, gammas de 2.6 MeV]
- O Inconvénients
 - O intensité faible (le plus souvent quelques mCi = 3.7x107 Bq)
 - O énergie limitée à quelques MeV

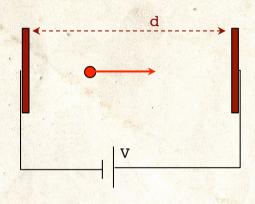
O Cibles et absorbants

- Feuilles métalliques très minces (les alphas sont facilement absorbés) d'aluminium, ou d'or [~100 nm]
- Gaz raréfiés, ou sous pression : hydrogène, azote, fluor, argon, etc.
- O Écrans de plomb ou de cuivre (absorbant), ou de paraffine (cible)



Accélération par un champ électrique

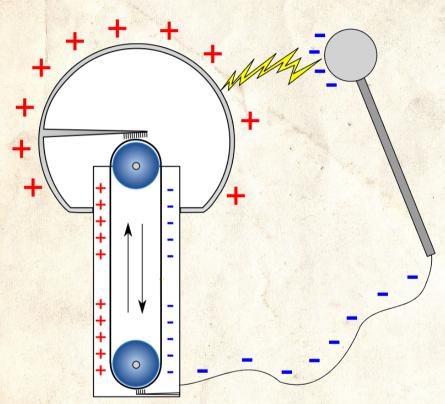
- O Particule de charge e et de masse m dans un champ électrique E
- $ho
 ightharpoonup accélération \gamma = eE/m$



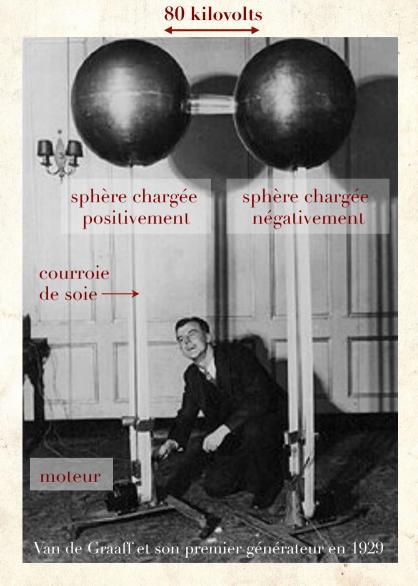
D'où la mesure des énergies par particule en électron-volts (eV)

- \cap \rightarrow énergie acquise sur une distance d : $E_c = m\gamma d = eEd = eV$
- 1. indépendante de la masse m et de la distance d parcourue
- 2. mais directement proportionnelle à la différence de potentiel V
- n recherche de très hautes tensions [~ million de volts]

Générateur Van de Graaff



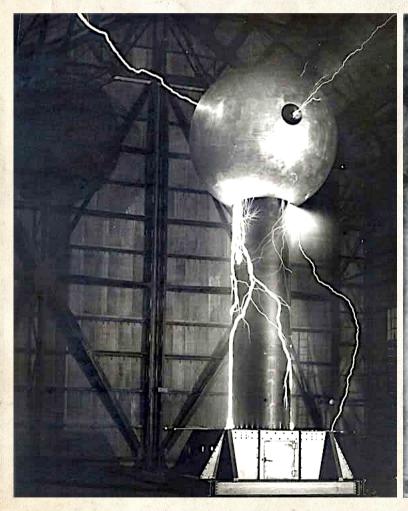
Robert Van de Graaff (1901-1967)
parvint à 1 MV en 1931, à 7 MV en
1933 (sphères de 5 m de diamètre à
7 m de hauteur)

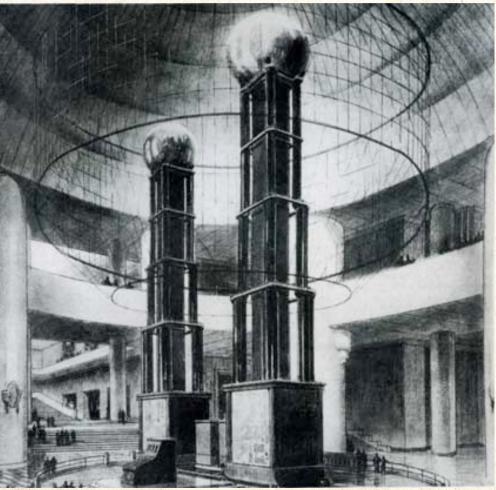


Une machine spectaculaire!

O MIT (1934)

O Palais de la Découverte (1937)

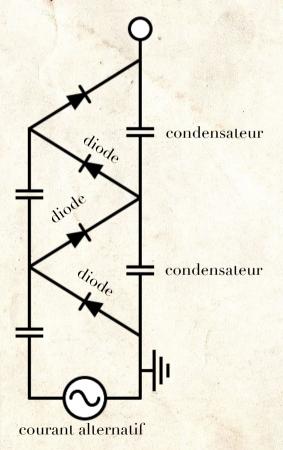


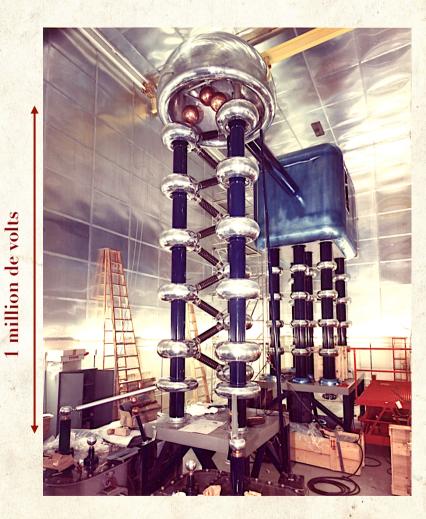


COCKCROFT & WALTON @ CAVENDISH

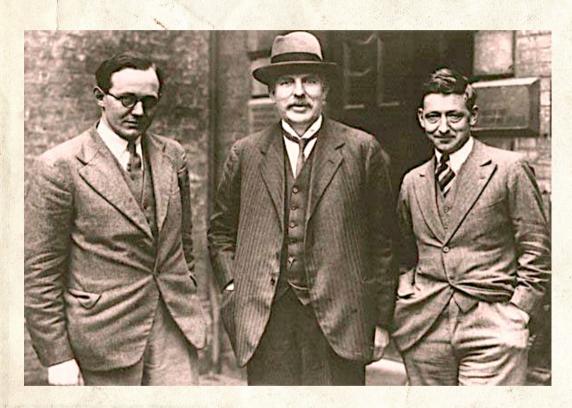
∩ 1928→1932 : une échelle vers les très hautes tensions

200 kV en 1930, 800 kV en 1932

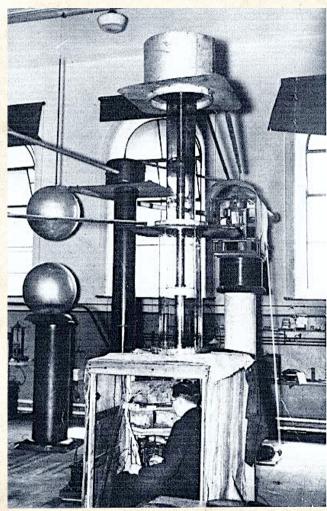




Au Cavendish



John Cockcroft, Ernest Rutherford et Ernest Walton

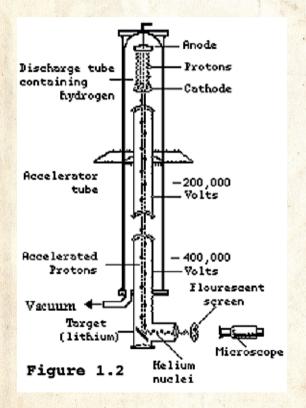


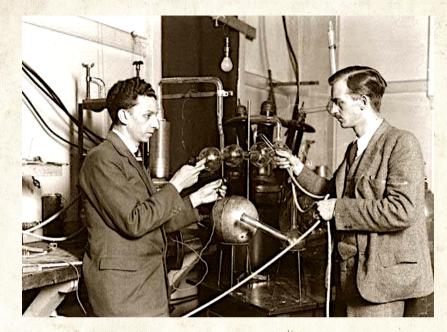
Un ultimatum de Rutherford

prolons

lithium

«Arrêtez de jouer, faites de la physique!»





- Les «briseurs d'atomes»
- Réaction 7 Li + p \rightarrow 2 4 He

Le nombre d'α augmente rapidement avec l'énergie des protons (de 100 à 500 keV) ⇔ franchissement plus facile de la barrière coulombienne

écran

fluorescent

microscope

 α

Laboratoire de synthèse atomique (Ivry)





Accélérateur linéaire

- O Idée simple: utiliser des tensions (relativement) faibles mais à plusieurs reprises
- O Idée avancée par Gustav Ising (1924)
- O Prototype de Rolf Widerøe (1928)

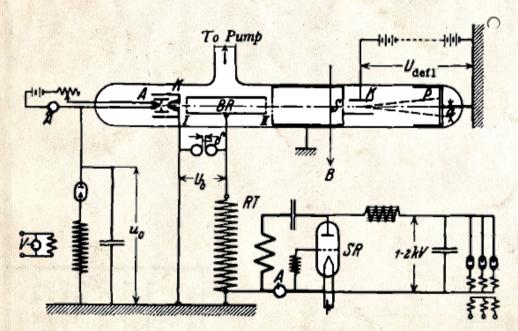


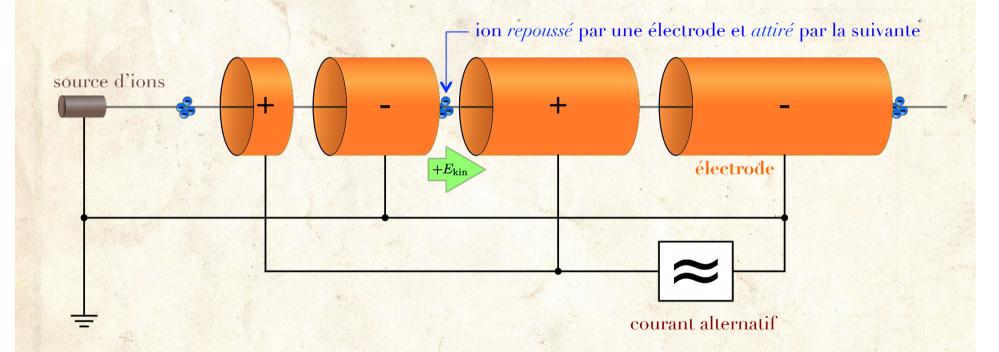
Diagram of prototype resonance accelerator of Wideröe in 1928

Difficultés techniques

- o focalisation du faisceau
- o réglage des tailles et espacements des cavités accélératrices
- o pilotage des tensions alternatives
- o encombrement (plusieurs m)
- → peu de réalisations pratiques avant les années 1950

Accélérateurs linéaires « résonants »

O Principe

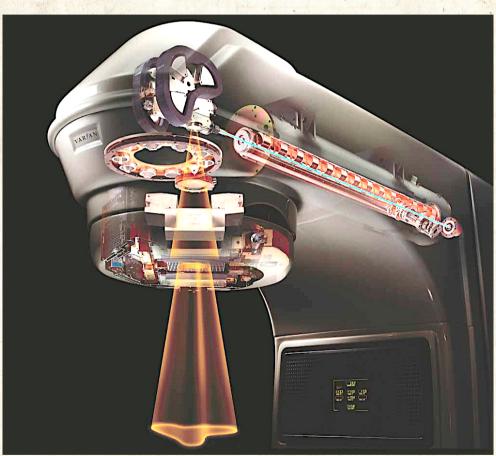


∩ Accélération ⇒ longueur et espacement grandissants des électrodes

Accélérateur linéaire à usage médical

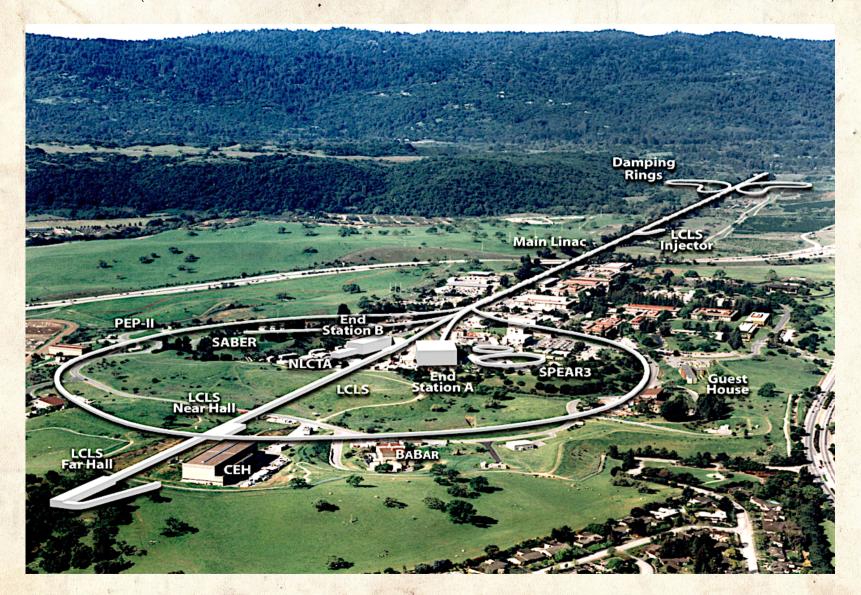
- O Varian Clinac DHX
- O Électrons (<22 MeV)
- O Photons gamma (<25 MeV)





∩ Hautes tensions et hautes fréquences → compacité

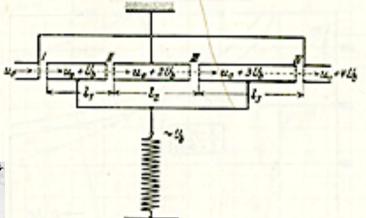
SLAC (Stanford Linear Accelerator Center)





Ernest Orlando Lawrence

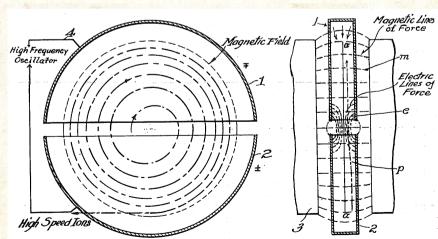
O Inspiré par une *figure* de l'article de Widerøe





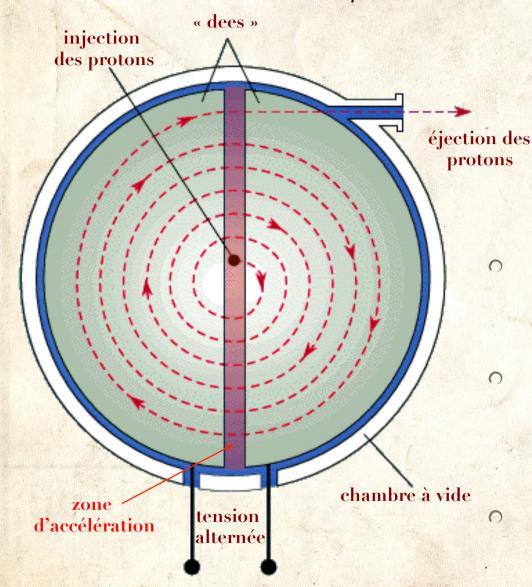
Prinzip der Spannungstransformation mit Potentialfeldern.

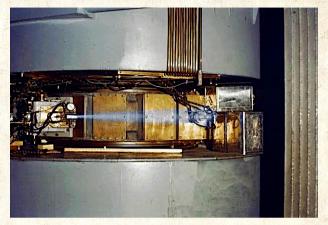
Serman early, I merely looked at the dragions and photographs of Wideroes apparatus and from the various fegures in the article readily volvinged understood to bis growing of the postine coins appropriate of the postine coins opportunite to radio frequency orcellating vollages to a series of cylinducial electrodes



Le brevet de Lawrence (1934)

FONCTIONNEMENT DU CYCLOTRON



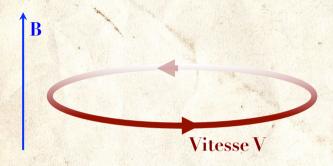


Faisceau de protons ionisant l'air

- La chambre à vide est placée entre les pôles d'un électroaimant ⇒ les protons tournent en cercle
- Les protons sont accélérés par la différence de potentiel dans l'intervalle entre les « dees » ⇒ le rayon de giration augmente
- Mais la vitesse augmente ⇒ durée de giration constante

Un brin de physique

 \cap Rayon de giration (Larmor) \cap Énergie E = $\frac{1}{2}$ m V^2



R = mV/eB

- O ⇔ Vitesse V = eBR/m
- O Pour un proton

$$\circ$$
 e = 1,6x10⁻¹⁹ C

$$0 m = 1,67 \times 10^{-27} \text{ kg}$$

$$0 \Rightarrow V = 95 000 \text{ km/s } [B/1 \text{ T}] [R/1 \text{ m}]$$

(→ rayon ≫ pour un électron)

- Énergie E = $\frac{1}{2}$ m V² $\Rightarrow E = \frac{1}{2} e^2 B^2 R^2 / m$
- Pour un proton

 E = 4,8 MeV [B/1 T]² [R/1 m]²
- - 1. augmenter le champ magnétique
 - 2. augmenter le rayon
- O Limitations
 - O financières
 - O pertes d'énergie (bremsstrahlung)
 - o effets relativistes → synchrocyclotron et synchrotron

Une rapide évolution

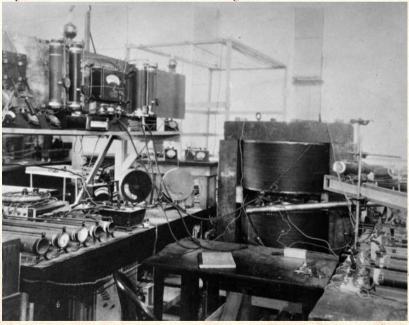
Cyclotron de 5 pouces 1930 Tension 2 000 V Énergie 80 keV



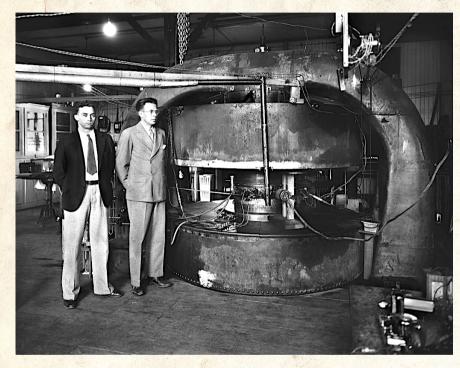
$E = 4.8 \, MeV \, [q/e]^2 [m_p/m] [B/1 \, T]^2 \, [R/1 \, m]^2$

- rightharpoonup augmenter la charge de l'ion $(p \rightarrow \alpha)$
- diminuer la masse de l'ion
- augmenter le champ magnétique
- augmenter le diamètre de la chambre
- dissocier cavités accélératrices et aimants de courbure

Cyclotron de Lawrence et Livingston en 1931 : 1,2 MeV

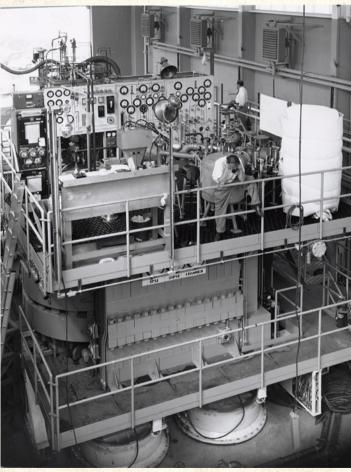


Une rapide évolution

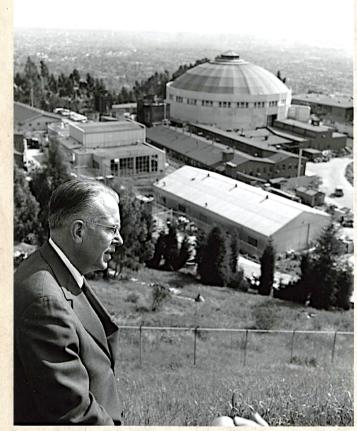


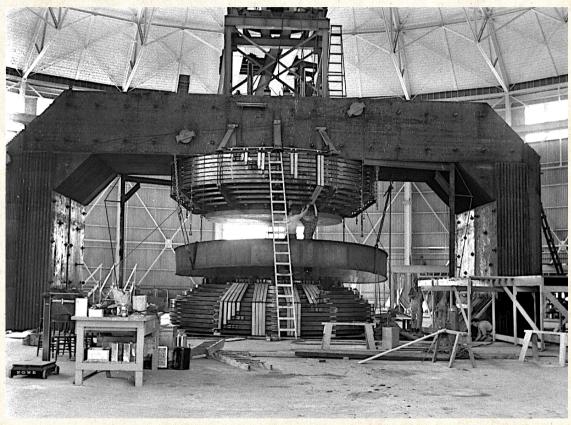
Cyclotron de 28 pouces en 1934 (Lawrence à droite) Protons de 1 MeV, puis deutérons de 5 MeV

Cyclotron de 60 pouces (1939) : deutérons de 20 MeV et α de 40 MeV (Lawrence et McMillan aux commandes)



Une rapide évolution

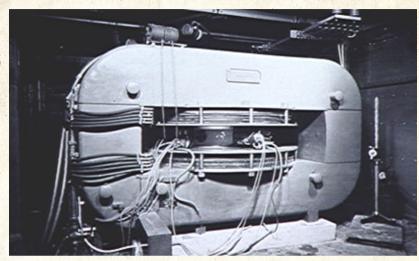




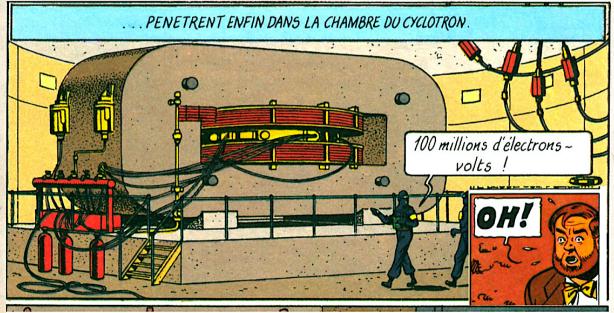
Lawrence en 1942 devant le bâtiment du cyclotron de 184 pouces

LE CYCLOTRON SUPERSTAR

Le cyclotron de Joliot au Collège de France en 1942

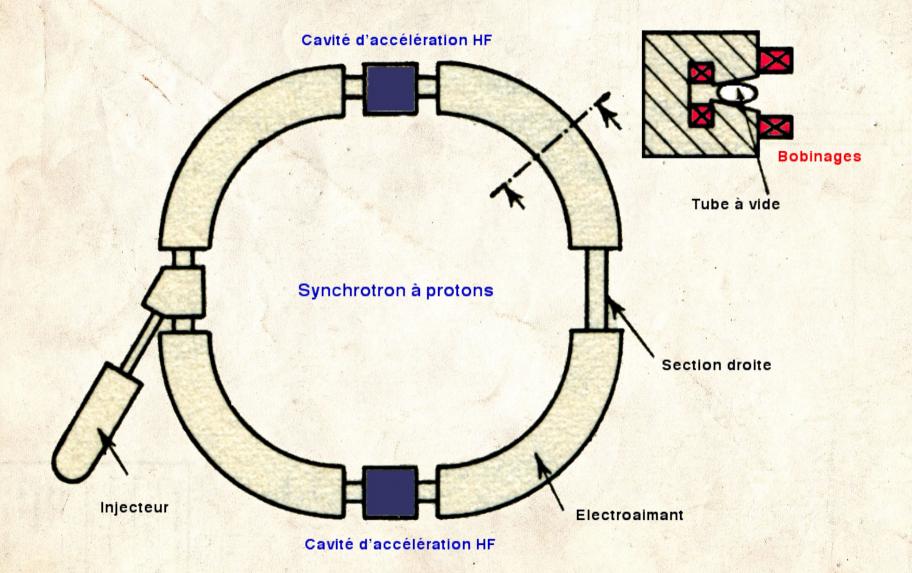


Le cyclotron du « Secret de l'Espadon », E.P. Jacobs (1946-1953)





Synchrotron



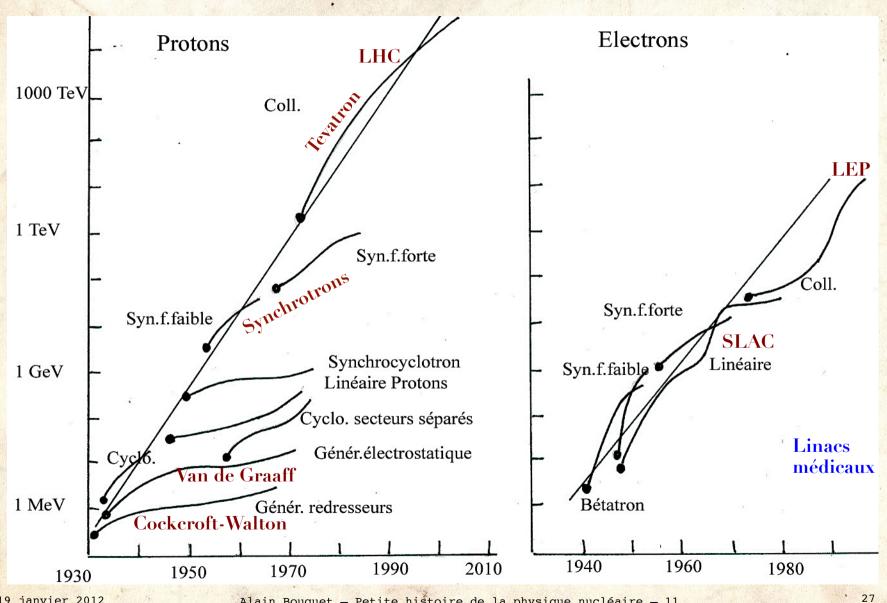
Le Large Hadron Collider au CERN



Un synchrotron à électrons : Soleil



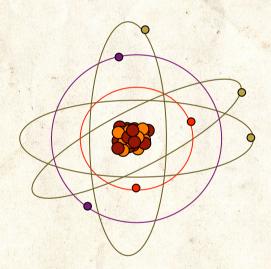
Les accélérateurs de particules





IONISATION

- O Atome d'azote (par exemple)
 - Noyau: 7 protons + 7 neutrons
 - \rightarrow 7 électrons : 2 sur la 1s, 2 sur la 2s et 3 sur la 2p



- O Ionisation: perte de 1, 2, 3... électrons \Leftrightarrow apport d'énergie
- O Ionisation de l'azote: 14,5 eV

O Comment ioniser ?

- Onde électromagnétique
 - micro-ondes ⇔ 1 meV
 - O visible \Leftrightarrow 1 eV
 - ∩ rayons X ⇔ 1 keV
 - \cap rayons $\gamma \Leftrightarrow 1$ MeV

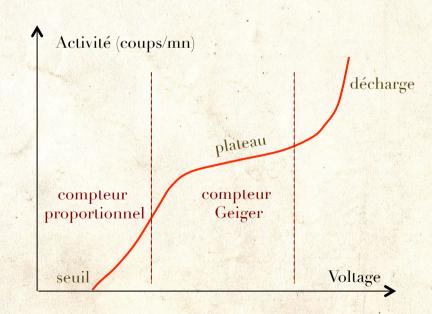
E>10 eV \Leftrightarrow λ < 100nm \Leftrightarrow UV, X, γ

- O effet photoélectrique
- O effet Compton (déplace un électron, lequel ionise)
- O production de paires e+e-
- O Particule chargée: e^- , p+, α
- Neutron: met un proton en mouvement, lequel ionise

Détection d'un rayonnement ionisant

- - hydrogène 13,6; azote 14,5; oxygène 13,6 pour la 1° ionisation
 - O la 7° pour l'azote est à 667 eV et la 8° pour l'oxygène à 871 [normal car \approx Z²]
- ⇒ une particule ionisante de 1 MeV ionise 104 à 105 atomes sur son trajet
- $0 \Rightarrow 10^4 \text{ à } 10^5 \text{ ions et électrons}$ secondaires
- ⇒ courant d'ionisation si on peut collecter ces charges
- différence de potentiel

- Énergie d'ionisation ~ 10 eV O Ions attirés par la cathode mais lourds et lents
 - Électrons secondaires [de ~. 10 eV] attirés par l'anode
 - ⇒ cascade (avalanche de Townsend)



Compteurs

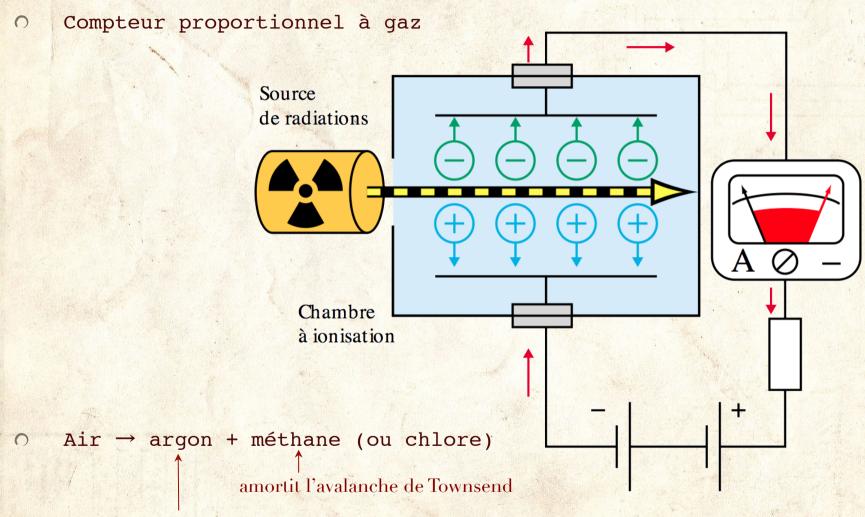
O Compteur proportionnel

- O Tensions 100 à 500 V
- Gaz inerte (Ne, He ou Ar) sous faible pression (0,1 atm)
- +10% méthane pour le quenching (absorption des photons de désexcitation lors de la recombinaison)
- O Intensité du courant ~ proportionnelle à l'énergie de la particule incidente

Compteur Geiger

- O Tensions > 500 V
- ⇒ avalanche de Townsend
- ⇒ très sensible
- Mais ne distingue pas α, β et γ
- O Et ne mesure pas leur énergie (tout ou rien)
- O Temps mort ~ 200 μs ⇒ comptage limité à 500 cps
- ? Fenêtre en mica \rightarrow laisse passer les α
- Fenêtre en verre $\rightarrow \beta > 2,5$ MeV et γ

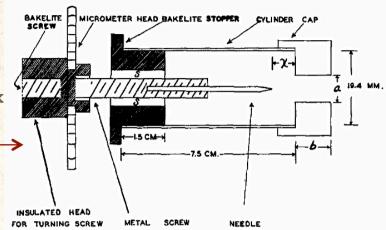
CHAMBRE D'IONISATION / COMPTEUR PROPORTIONNEL

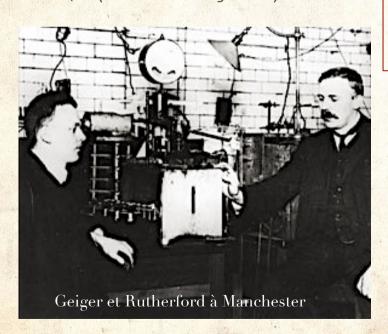


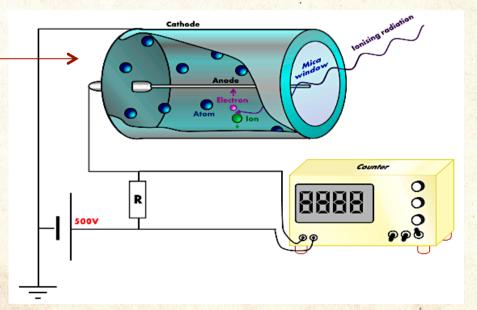
facilement ionisé par effet Compton

Compteur(s) Geiger

- 1908 Compteur d'α avec Rutherford
- 0 1912 Compteur de β
- 1913 Compteur à pointe, sensible aux β et aux γ mais d'utilisation très délicate
- 1928 Compteur Geiger-Müller à basse pression, plutôt utilisé pour β et γ (α à la riqueur)

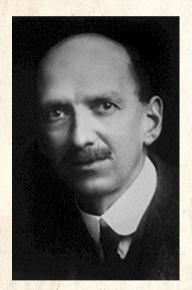




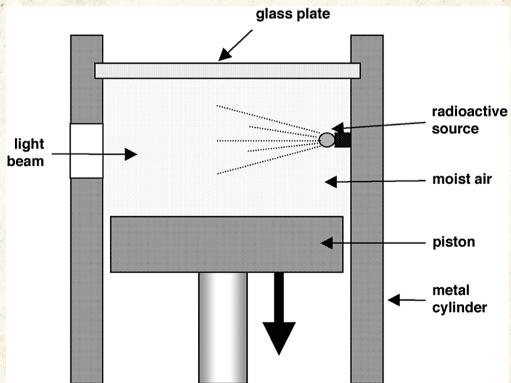


La chambre à brouillard

- La chambre de Wilson, ou chambre à brouillard, (cloud chamber) mise au point au Cavendish à partir de 1911 [Nobel 1927]
 - O Permet de photographier les interactions
 - O Sensible à toute particule chargée
 - La forme et l'épaisseur des traces permet de distinguer électrons, protons ou ions



C.T.R. Wilson (1869-1959)



La chambre à brouillard

O La vapeur d'eau sursaturée se condense sur les poussières, ou sur le passage d'une particule chargée Traînée de gouttelettes

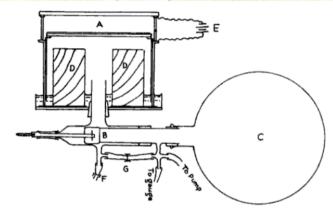
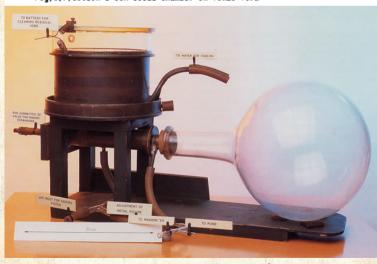
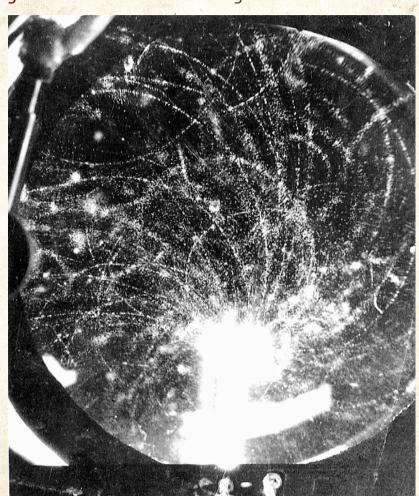


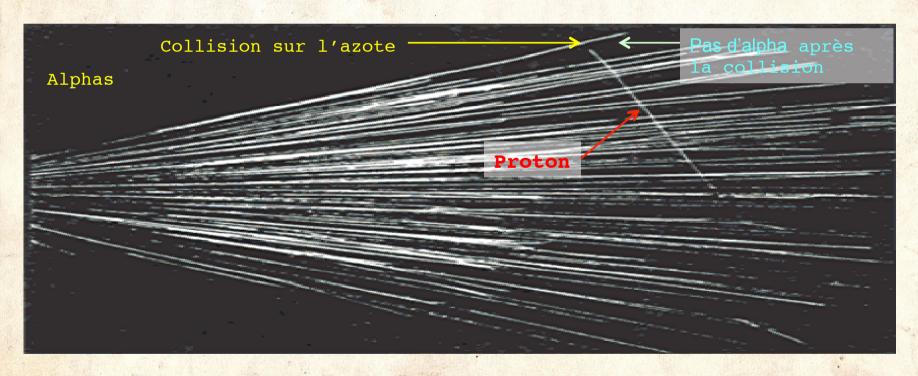
Fig. 5.7, Wilson's own cloud chamber in final form





Expérience de Rutherford : $\alpha + {}^{14}N \rightarrow p + ?$

- les clichés de Chadwick avec une chambre de Wilson montrèrent que l'alpha est absorbé par l'azote
- O La réaction observée par Rutherford était en réalité alpha + azote 14 -> oxygène 17 + proton

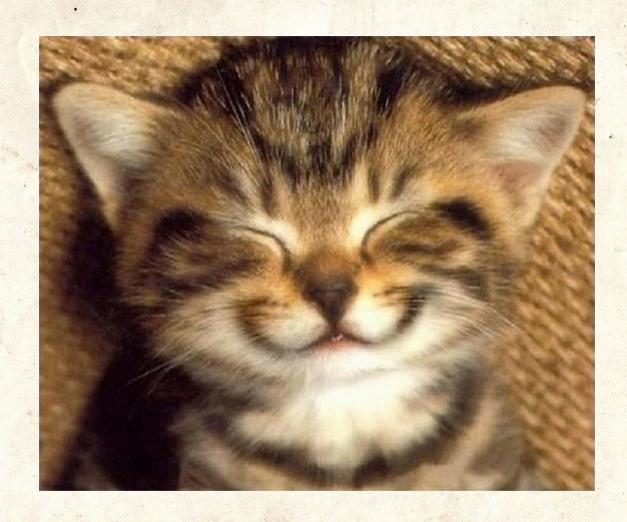


À la portée des enfants!

- O Atomic Energy Lab (Gilbert 1950-1951)
- ∩ Électroscope
- O Compteur Geiger-Müller
- O Chambre de Wilson
- O Spinthariscope: écran au sulfure de zinc et loupe
- Minerais d'uranium
- O Sources radioactives
 - Polonium 210 (alphas)
 - O Plomb 210 (alphas et bêtas)
 - O Rubidium 106 (bêtas)
 - O Zinc 65(gammas)



À suivre!



Mais c'est tout pour aujourd'hui!