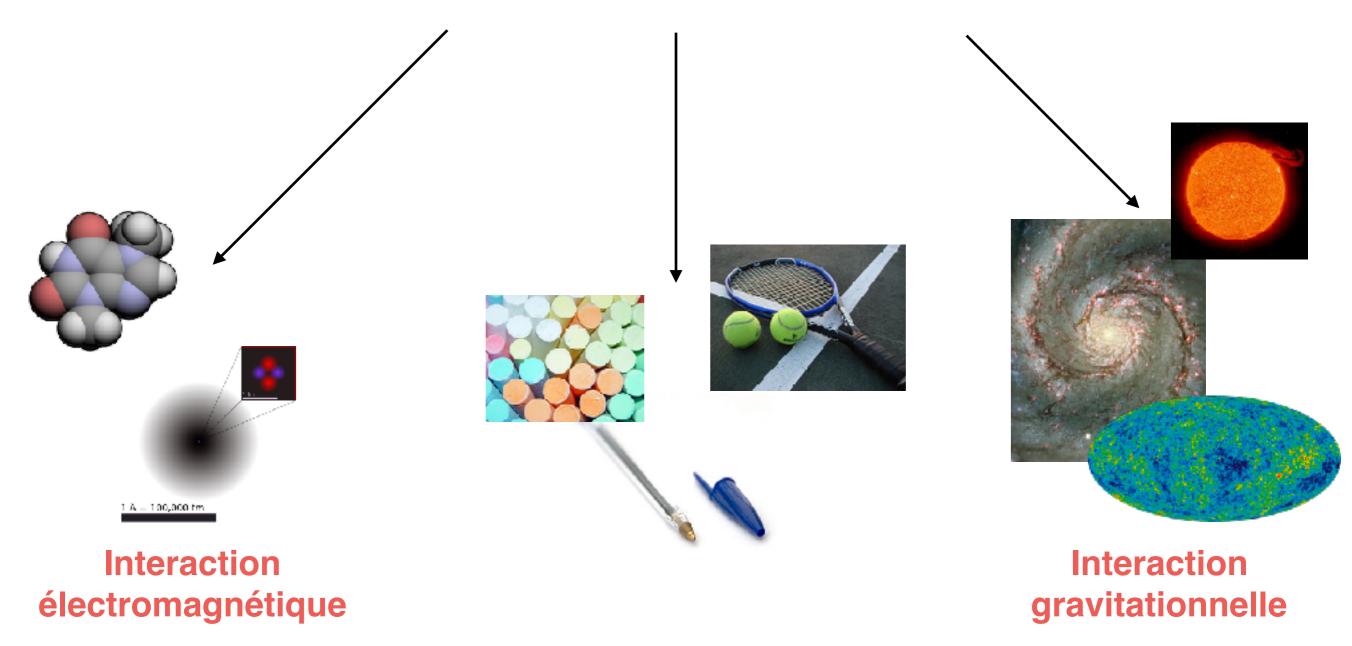


Introduction au cours de physique

Physique PCSI1 — François Crépin

Physique

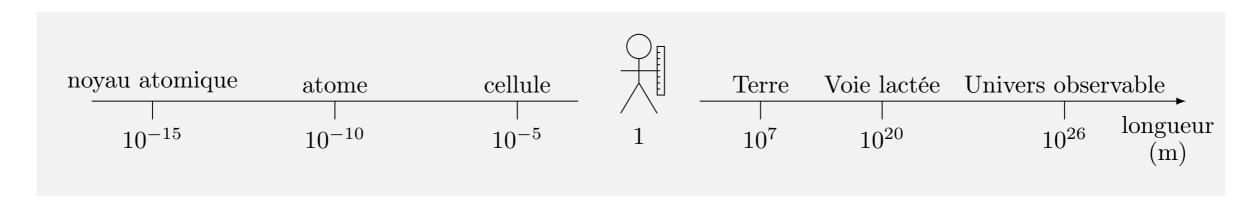
Science qui étudie les **phénomènes naturels** résultant des **interactions** entre **objets matériels**



Physique

Science qui étudie les **phénomènes naturels** résultant des **interactions** entre **objets matériels**

40 ordres de grandeurs



Infiniment petit

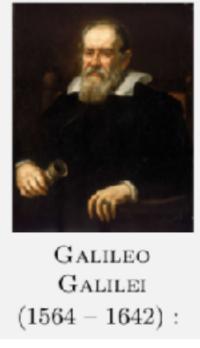
Infiniment grand

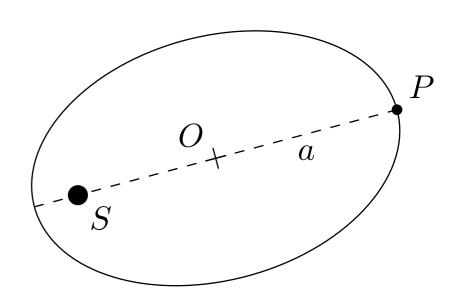
Lois, modèles, théories

Exemple du développement de la théorie de la dynamique newtonienne

Première étape : observations expérimentales rigoureuses !







Galilée : chute des corps

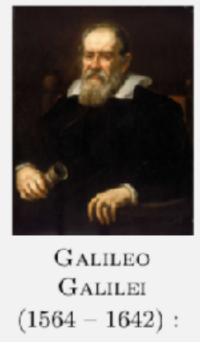
Tycho Brahe : mouvement des planètes

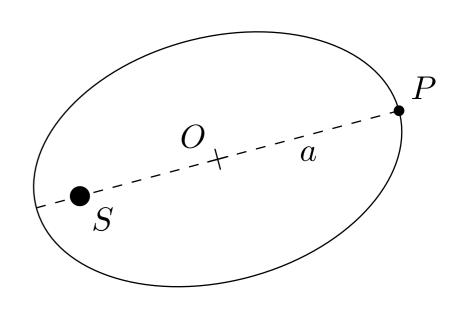
Lois, modèles, théories

Exemple du développement de la théorie de la dynamique newtonienne

Deuxième étape : lois reliant des quantités physiques (équations)





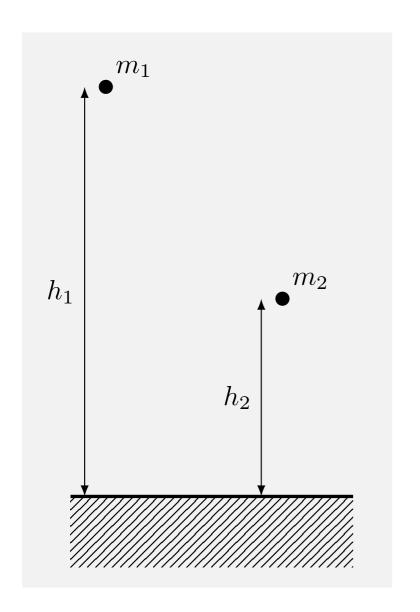


Galilée : chute des corps

Tycho Brahe : mouvement des planètes

Deuxième étape : lois reliant des quantités physiques (équations)

Galilée : chute des corps





On mesure le temps de chute τ d'un objet de masse m lâchée depuis une hauteur h de la surface de la Terre.

 τ est indépendant de m .

$$\boxed{\frac{\tau_1}{\tau_2} = \sqrt{\frac{h_1}{h_2}}}.$$

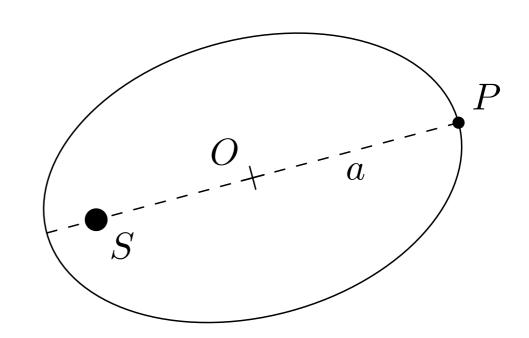
Deuxième étape : lois reliant des quantités physiques (équations)

Tycho Brahe : mouvement des planètes

Données brutes, très précises



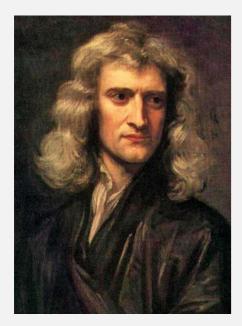
Trois lois de Kepler (1609, 1618)



- Les planètes du système solaire décrivent des trajectoires elliptiques dont le Soleil occupe l'un des foyers
- Loi des aires
- Le carré de la période de révolution d'une planète est proportionnel au cube du demi-grand axe de l'ellipse parcourue

$$\frac{\mathcal{T}^2}{a^3} = k$$

Troisième étape : découvrir les principes expliquant toutes les lois observées



ISAAC NEWTON (1643 - 1727):

Principia (1687)
Principes mathématiques de la philosophie naturelle

Principe fondamental de la dynamique (PFD)

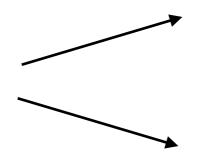
+

Gravitation universelle

$$m\overrightarrow{a} = \sum \overrightarrow{F_{\rm ext}}$$

$$\overrightarrow{F}_{A/B} = -G \frac{m_A m_B}{r^2} \overrightarrow{u}_{AB}$$

Théorie de la dynamique newtonienne



Chute des corps

Mouvement des planètes

Troisième étape : découvrir les principes expliquant toutes les lois observées

Principe fondamental de la dynamique (PFD)

 $m\overrightarrow{a} = \sum \overrightarrow{F_{\mathrm{ext}}}$

+

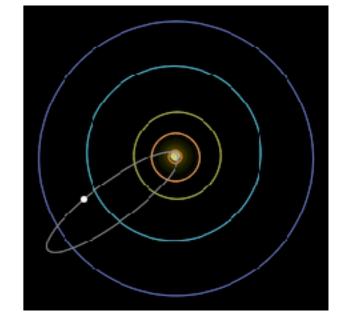
Gravitation universelle

$$\overrightarrow{F}_{A/B} = -G \frac{m_A m_B}{r^2} \overrightarrow{u}_{AB}$$



Prédictions?

Retour de la comète de Halley (1682 —> 1759)



Troisième étape : découvrir les principes expliquant toutes les lois observées

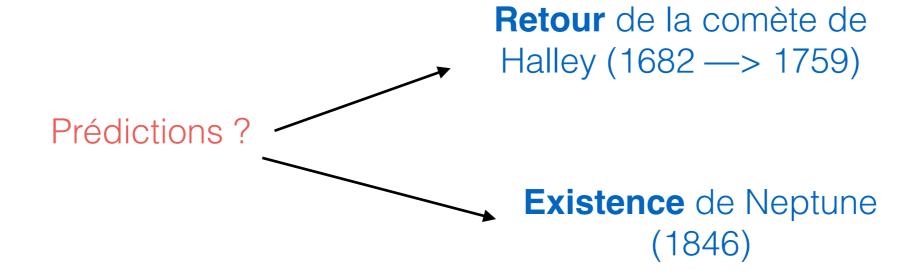
Principe fondamental de la dynamique (PFD)

$$m\overrightarrow{a} = \sum \overrightarrow{F_{\rm ext}}$$

+

Gravitation universelle

$$\overrightarrow{F}_{A/B} = -G \frac{m_A m_B}{r^2} \overrightarrow{u}_{AB}$$



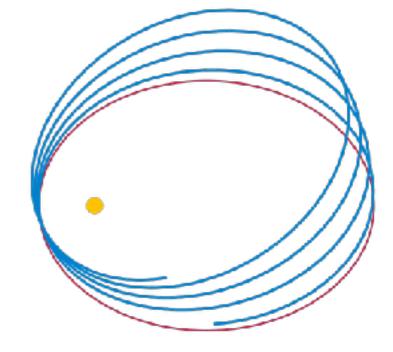


Limites de la théorie

Il faut sans cesse confronter les prédictions de la théorie à l'expérience

La théorie de Newton **échoue** lorsque les vitesses deviennent comparables à celle de la lumière.

En particulier si le **champ gravitationnel devient trop intense** (par ex. au voisinage du soleil)





Théorie de la relativité générale (1915)

Précession du périhélie de Mercure (très exagérée)

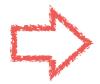
Chaque théorie a un domaine de validité.

Limites de la théorie

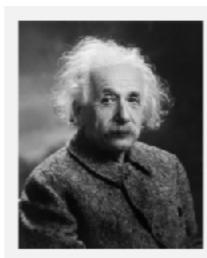
Il faut sans cesse confronter les prédictions de la théorie à l'expérience

La théorie de Newton **échoue** lorsque les vitesses deviennent comparables à celle de la lumière.

En particulier si le **champ gravitationnel devient trop intense** (par ex. au voisinage du soleil)



Théorie de la relativité générale (1915)



ALBERT EINSTEIN (1879 1955):

Chaque théorie a un domaine de validité.

Théorie de la relativité générale

Basée sur des principes complètement différents.

Nouvelles prédictions impossibles à imaginer dans le cadre newtonien.



Déviation de la lumière au voisinage des grandes masses!



Trous noirs!

Théorie de la relativité générale

Trous noirs (calcul en **1916**)

Observations indirectes

Trou noir au centre de la Voie Lactée **Sgr A*** (1995)



Richard Genzel



Andrea Ghez

(Prix Nobel 2020)

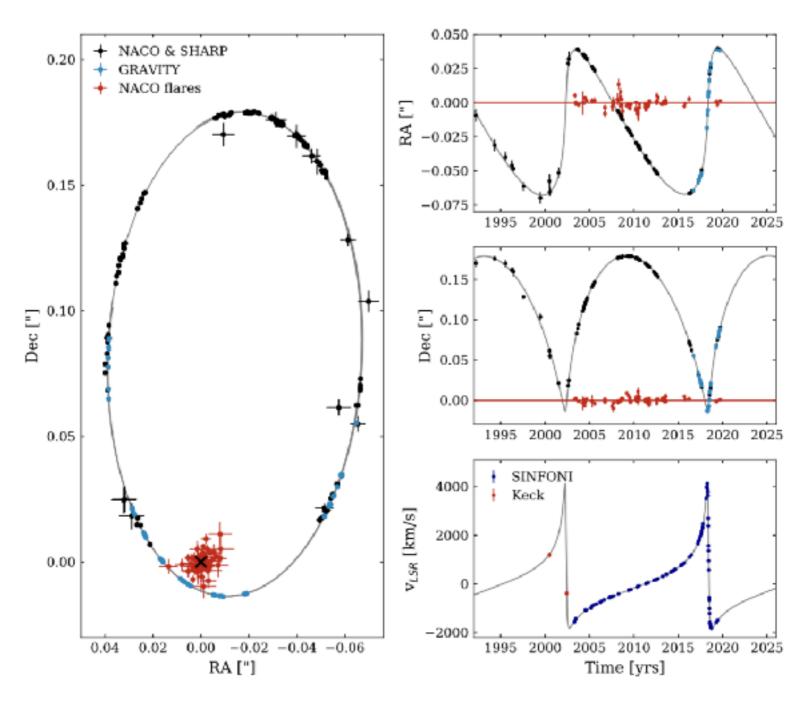


Fig. 1 – Relevés des positions de l'étoile S2. La croix × représente la position de Sgr A*. Les coordonnées sont la déclinaison (Dec) et l'ascension droite (RA) exprimées en seconde d'arc ("), deux angles permettant de repérer la position de S2 dans le ciel, vue de la Terre. Une mesure indépendante de la distance entre la Terre et Sgr A* est nécessaire pour déterminer le demi-grand axe et la distance au périsastre.

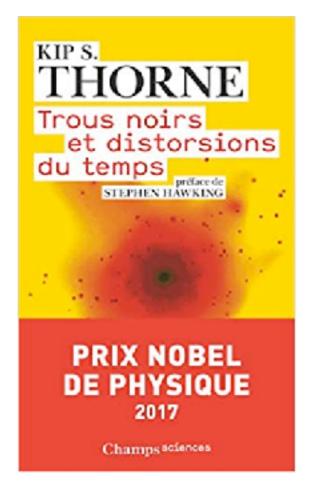
Théorie de la relativité générale

Trous noirs (calcul en 1916)

Observations indirectes



Interstellar (2014)



Détections d'ondes gravitationnelles (2015)



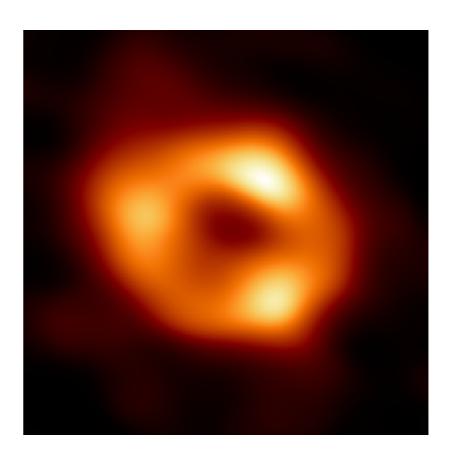
Kip Thorne

Théorie de la relativité générale

Trous noirs (calcul en **1916**)

Observation directe (2022)

Event Horizon Telescope

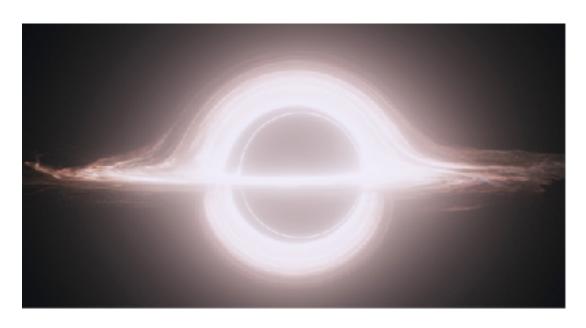


Sgr A* (55 millions années-lumières)

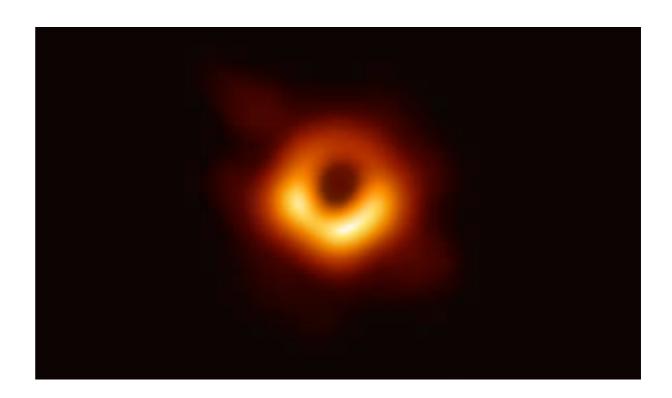
Théorie de la relativité générale

Trous noirs (calcul en **1916**)

Observation directe (2019)



Interstellar (2014)



M87 (55 millions années-lumières)

Dimensions et unités

Les 7 grandeurs de base du système international (SI)

Classe	Dimension (symbole)	Unité (symbole)
Grandeurs mécaniques	Longueur (L)	le mètre (m)
	Temps ou durée (T)	la seconde (s)
	Masse (M)	le kilogramme (kg)
Grandeurs thermodynamiques	Température (Θ, theta majuscule)	le kelvin (K)
	Quantité de matière (N)	la mole (mol)
Grandeur électrique	Intensité du courant électrique (I)	l'ampère (A)
Grandeur lumineuse	Intensité lumineuse (J)	le candela (cd)

Les unités du SI et leurs définitions

Le système international d'unités est défini et maintenu par le **Bureau International des Poids et Mesures** (BIPM), organisme de recherche en **métrologie** basé à Sèvres et fondé en 1875 (Convention du mètre).



Pavillon Breteuil au parc de Saint-Cloud

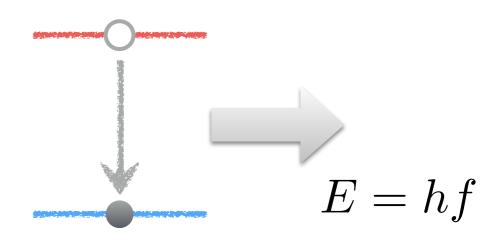


Source photos : Wikipédia

Évolution de la définition de la seconde

1875 : La seconde est définie comme comme la fraction 1/86 400 du jour solaire moyen... mais la définition du jour solaire moyen n'est pas très précise!

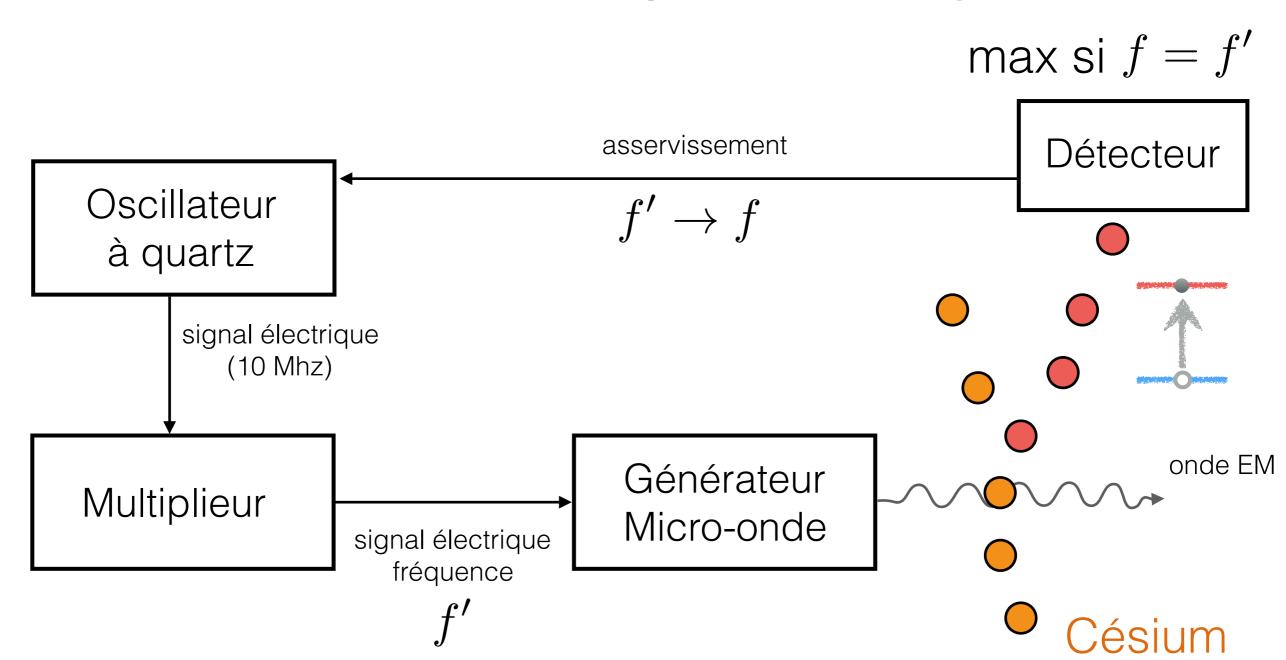
1967-68: La seconde est la durée de 9 192 631 770 périodes de la radiation correspondant à la transition entre les deux niveaux hyperfins de l'état fondamental de l'atome de césium 133.



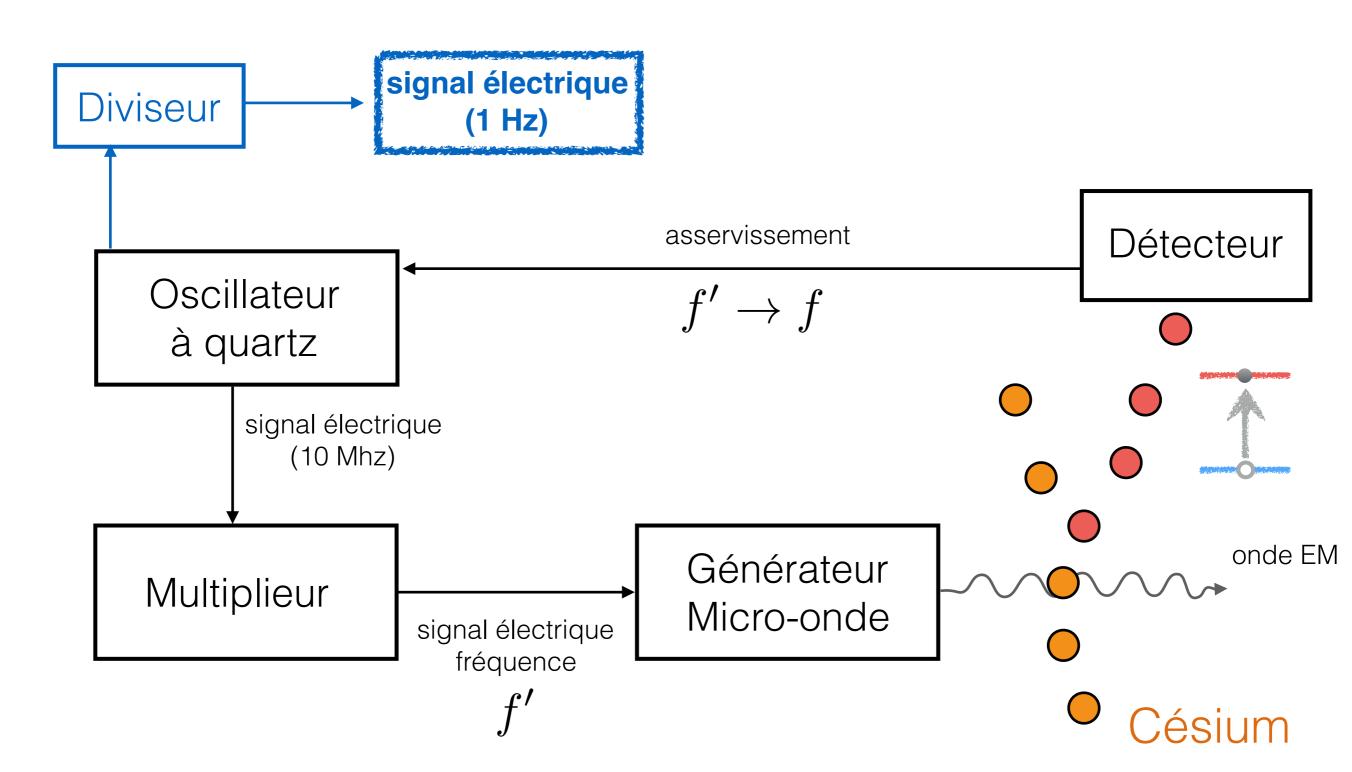
$$f = 9\,192\,631\,770\,\mathrm{Hz}$$

Réalisation de la définition de la seconde

Étalon primaire : horloge atomique



Réalisation de la définition de la seconde

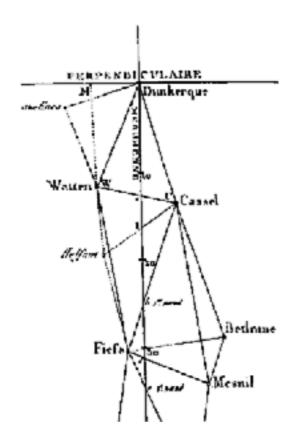


Évolution de la définition du mètre

1799 : Fabrication du « mètre des Archives », définit comme étant la longueur de 1/10 000 000 du quart du méridien terrestre.

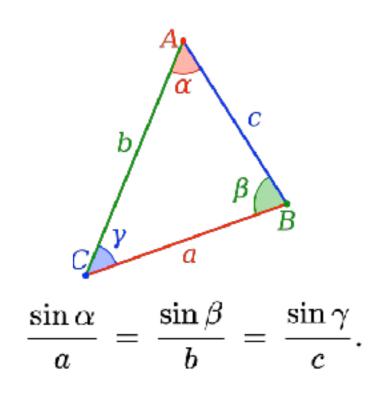
CHAINE DES TRIANGLES

de Dunkerque à Barcelone mesurée par MM. Delambre et Méchain





Prototype en platine iridié (**mètre-étalon** de 1889 à 1960)



Évolution de la définition du mètre

1799 : Fabrication du « mètre des Archives », définit comme étant la longueur de 1/10 000 000 du quart du méridien terrestre.

1875-1889: Fabrication et distribution des 30 prototypes du mètre-étalon.



Prototype en platine iridié (**mètre-étalon** de 1889 à 1960)

1983 : Le mètre est la longueur du trajet parcouru dans le vide par la lumière pendant une durée de 1/299 792 458 seconde.

Cela revient à fixer exactement la *valeur* numérique de la vitesse de la lumière dans le vide...

$$c = 299 792 458 \text{ m.s}^{-1}$$

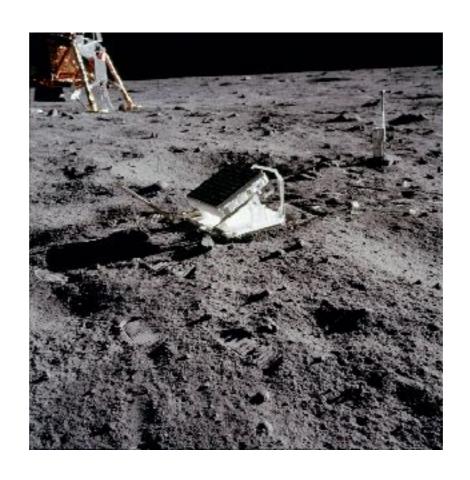
... après avoir défini la seconde!

Réalisation de la définition du mètre

Télémétrie (en ayant fixé c)



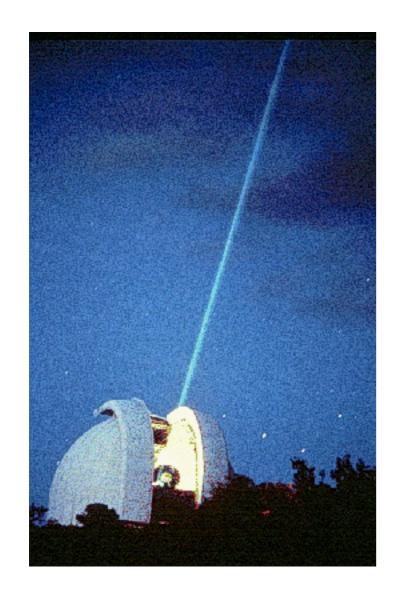


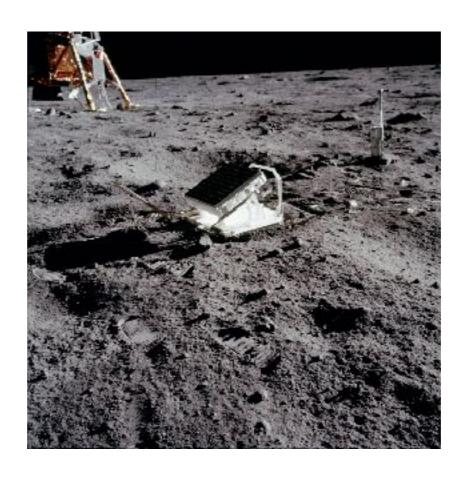


Réalisation de la définition du mètre

Télémétrie (en ayant fixé c)

environ 380 000 km ... précision de 3 mm!

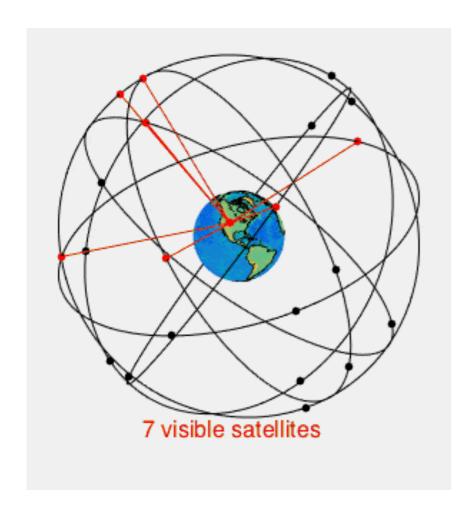




Réalisation de la définition du mètre

Télémétrie (en ayant fixé c)

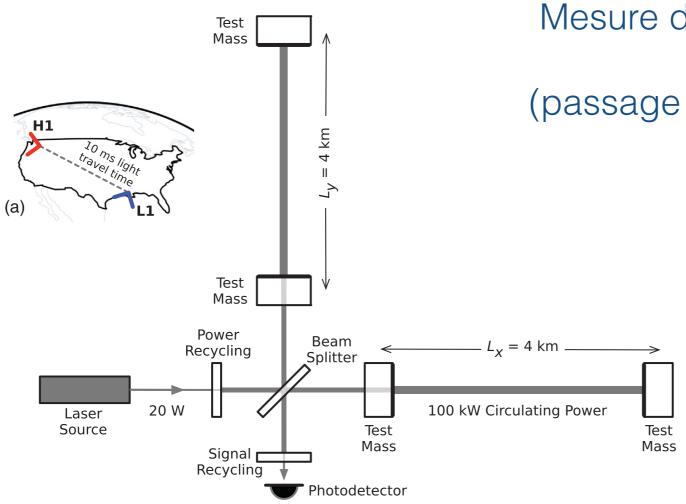
mesure de position par GPS



communication avec 4 satellites.

Réalisation de la définition du mètre

Interférométrie



Mesure de la **position** relative des miroirs de LIGO (passage d'ondes gravitationnelles)

Définition du kilogramme

1889 : Fabrication d'un prototype en platine iridié.

Variation réversible de 1 μg par an due à des dépôts ...

Le kilogramme est « redéfini » après chaque nettoyage!

1901 : Le kilogramme est égal à la masse du prototype international du kilogramme.



Le prototype du kg. Le mètreétalon indique l'échelle.



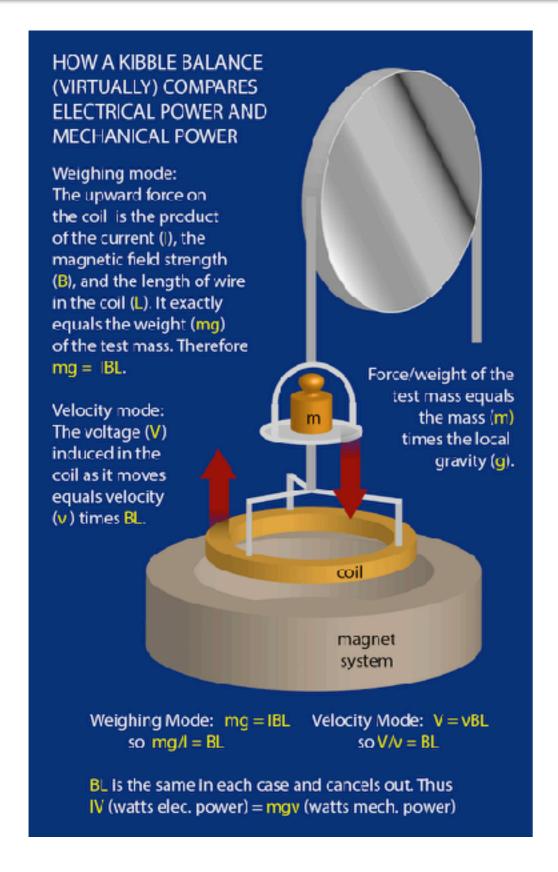
Extrait de la brochure 2019

Le SI est le système d'unités selon lequel :

• la constante de Planck, h, est égale à $6,62607015 \times 10^{-34} \, \mathrm{J.s}$

Cela fixe l'unité kilogramme.

Réalisation de la définition du kilogramme —> Balance du Watt



Balance du Watt (ou balance de Kibble)

Induction électromagnétique

 + utilisation d'étalons de tension et de courant faisant intervenir h



Extrait de la brochure 2019

Le SI est le système d'unités selon lequel :

• la fréquence de la transition hyper fine de l'état fondamental de l'atome de césium 133 non perturbé, $\Delta \nu_{Cs}$, est égale à 9 192 631 770 Hz

Cela fixe l'unité seconde.

la vitesse de la lumière dans le vide, c, est égale à 299 792 458 m/s

Cela fixe l'unité mètre.

Extrait de la brochure 2019

Le SI est le système d'unités selon lequel :

ullet la constante de Planck, h , est égale à $6,626\,070\,15 imes10^{-34}\,\mathrm{J.s}$

Cela fixe l'unité kilogramme.

ullet la charge élémentaire, e , est égale à $1,626\,176\,634 imes 10^{-19}\,\mathrm{C}$

Cela fixe l'unité ampère.

Extrait de la brochure 2019

Le SI est le système d'unités selon lequel :

ullet la constante de Boltzmann, k_B , est égale à $1,380\,649 imes 10^{-23}\,\mathrm{J/K}$

Cela fixe l'unité kelvin.

ullet le nombre d'Avogadro, N_A , est égal à $6,022\,140\,76 imes10^{23}\,\mathrm{mol}^{-1}$

Cela fixe l'unité mol.



Physique 2

PC

201

4 heures

Calculatrices autorisées

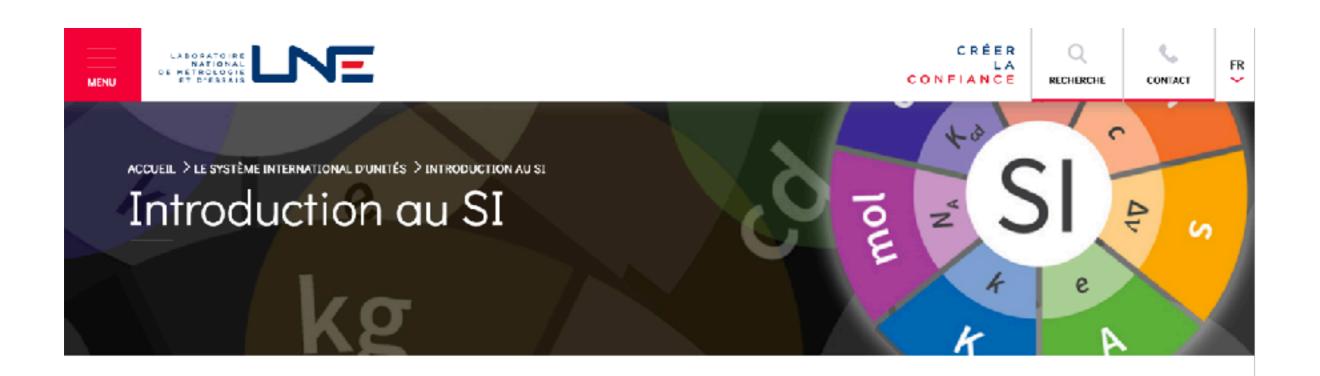
Vers une nouvelle définition du kelvin

L'actuelle définition de l'unité de température, le kelvin, est fondée sur la valeur du point triple de l'eau, fixé à la température $T_{PT}=273,16~\mathrm{K}.$





Figure 1 Appareil à point triple de l'eau



Du système métrique décimal au Système international d'unités (SI)

2018, une année charnière pour le Système international d'unités



← RETOUR

Le Système international d'unités (SI) est composé de sept unités de base adoptées au niveau international par la Conférence générale des poids et mesures (CGPM). Sept unités que l'on retrouve dans tous les aspects de notre quotidien et à plus forte raison dans l'industrie. Pouvoir s'appuyer sur des mesures toujours plus pointues est indispensable pour innover, déployer des processus industriels, établir des diagnostics médicaux, partir à la conquête de l'espace... Ainsi, depuis deux siècles, les métrologues contribuent à l'amélioration constante des unités de mesure.

https://www.lne.fr/fr/comprendre/systeme-international-unites/introduction-si

Tableau 1 Les sept unités de base du SI

Grandeur	Unité SI	
temps	La seconde, symbole s, est l'unité de temps du SI. Elle est définie en prenant la valeur numérique fixée de la fréquence du césium, Δv_{Cs} , la fréquence de la transition hyperfine de l'état fondamenta de l'atome de césium 133 non perturbé, égale à 9 192 631 770 lorsqu'elle est exprimée en Hz unité égale à s ⁻¹ .	
longueur	Le mètre, symbole m, est l'unité de longueur du SI. Il est défini en prenant la valeur numérique fixée de la vitesse de la lumière dans le vide, c , égale à 299 792 458 lorsqu'elle est exprimée en m s ⁻¹ , la seconde étant définie en fonction de Δv_{Cs} .	
masse	Le kilogramme , symbole kg, est l'unité de masse du SI. Il est défini en prenant la valeur numérique fixée de la constante de Planck, h , égale à 6,626 070 15×10^{-34} lorsqu'elle est exprimée en J s, unité égale à kg m ² s ⁻¹ , le mètre et la seconde étant définis en fonction de c et Δv_{Cs} .	
courant électrique	L'ampère , symbole A, est l'unité de courant électrique du SI. Il est défini en prenant la valeur numérique fixée de la charge élémentaire, e , égale à 1,602 176 634 × 10^{-19} lorsqu'elle est exprimée en C, unité égale à A s, la seconde étant définie en fonction de $\Delta \nu_{\rm Cs}$.	
température thermodynamique	Le kelvin , symbole K, est l'unité de température thermodynamique du SI. Il est défini en prenant la valeur numérique fixée de la constante de Boltzmann, k , égale à 1,380 649 × 10 ⁻²³ lorsqu'elle es exprimée en J K ⁻¹ , unité égale à kg m ² s ⁻² K ⁻¹ , le kilogramme, le mètre et la seconde étant définis en fonction de h , c et Δv_{Cs} .	
quantité de matière	La mole, symbole mol, est l'unité de quantité de matière du SI. Une mole contient exactement $6,02214076\times10^{23}$ entités élémentaires. Ce nombre, appelé « nombre d'Avogadro », correspond la valeur numérique fixée de la constante d'Avogadro, $N_{\rm A}$, lorsqu'elle est exprimée en mol ⁻¹ . La quantité de matière, symbole n , d'un système est une représentation du nombre d'entités élémentaires spécifiées. Une entité élémentaire peut être un atome, une molécule, un ion, un électron, ou toute autre particule ou groupement spécifié de particules.	
intensité lumineuse	La candela , symbole cd, est l'unité du SI d'intensité lumineuse dans une direction donnée. Elle es définie en prenant la valeur numérique fixée de l'efficacité lumineuse d'un rayonnement monochromatique de fréquence 540×10^{12} Hz, K_{cd} , égale à 683 lorsqu'elle est exprimée en lm W unité égale à cd sr W ⁻¹ , ou cd sr kg ⁻¹ m ⁻² s ³ , le kilogramme, le mètre et la seconde étant définis et fonction de h , c et Δv_{Cs} .	