PHYSIQUE GÉNÉRALE C

BIENVENUE

Objectifs du cours

Dans ce cours vous apprendrez à:

- Décrire des phénomènes physiques (mécanique classique et la matière & ses propriétés) en formulation mathématique
- Associer des lois physiques avec des phénomènes de tous les jours
- Résoudre des problèmes avec une manière systématique

Quand et ou?

COURS:

Mercredi et Vendredi, 8:15-10:00: Amphithéâtre A, École de Physique.

EXERCICES:

- Vendredi, 10:15-12:00: Sciences 2 A150; Sciences 1 102; Sciences 1 222
- Vendredi, 13:15-15:00: Sciences 2 A50



Les exercices sont essentiels!

Enseignante pour le semestre d'automne:

Anna Sfyrla (<u>anna.sfyrla@unige.ch</u>)

Assistant(e)s:

- David Miranda (<u>David.Miranda@unige.ch</u>)
- Saba Parsa (<u>Saba.Parsa@unige.ch</u>)
- Rebecka Sax (<u>Rebecka.Sax@etu.unige.ch</u>)
- Marco Valente (<u>Marco.Valente@unige.ch</u>)

Repartition

Horaire:	Salle:	Assistant(e):	Étudiant(e)s
10:15-12:00	Sciences 2 – A150	David	Groupe 1
	Sciences 1 – 102	Rebecka	Groupe 2
	Sciences 1 – 222	Saba	English group
13:15-15:00	Sciences 2 – A50A	Marco	Info

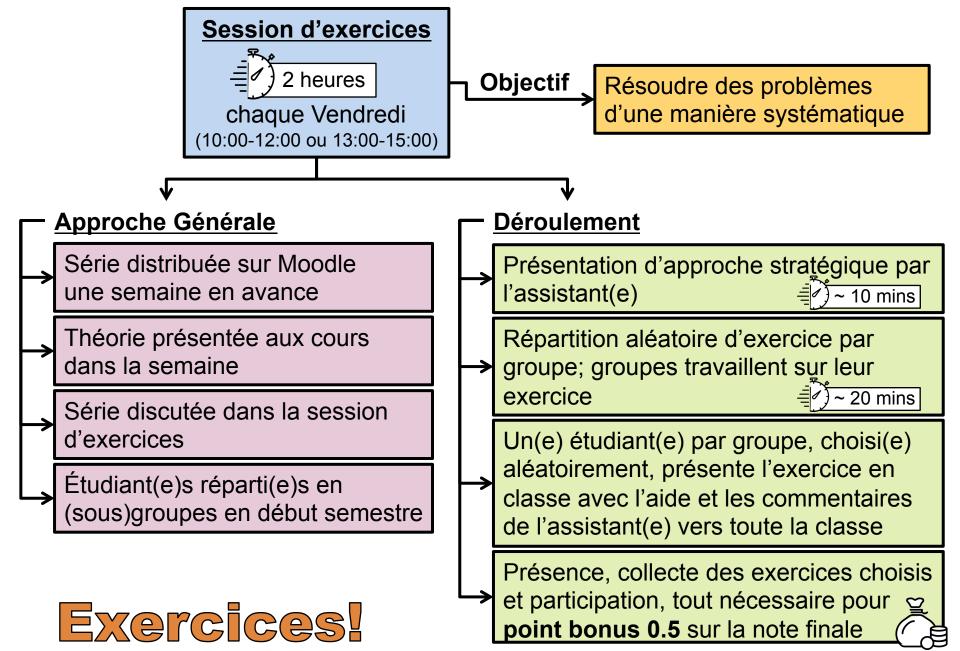
Comment?

- Notes du cours distribuées avant le cours
 - Pendant le cours on va assumer que vous avez déjà lu les notes
 - On récapitulera les concepts de base, on fera des démonstrations, on fera des exercices ensemble
- Séries d'exercices distribuées Vendredi; Elles seront discutées aux sessions d'exercices le Vendredi suivant

Comment?

- Notes du cours distribuées avant le cours
 - Pendant le cours on va assumer que vous avez déjà lu les notes
 - On récapitulera les concepts de base, on fera des démonstrations, on fera des exercices ensemble





Mes questions...?

- Demander dans le cours!
- Demander aux assistants pendant la session des exercices!
- « Office hours » (213B, École de Physique) Mardi 10:30-11:30.

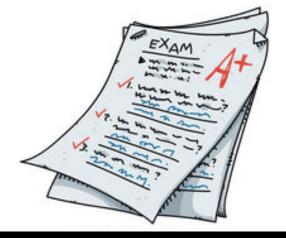
À ajuster selon besoins.



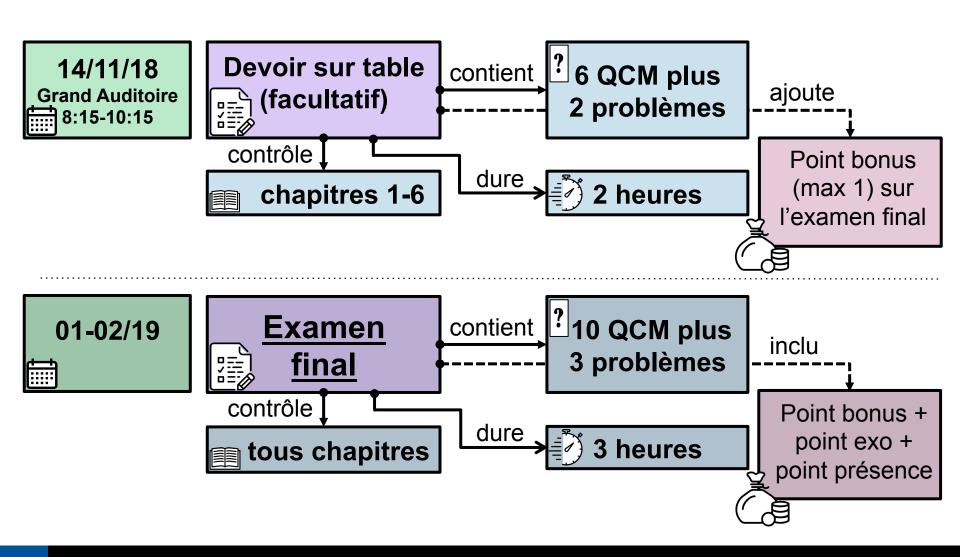
Contrôle des connaissances

Pour le semestre d'automne:

- Un examen final en Janvier
- Devoir sur table en Novembre
 - Mercredi 14 Novembre 2018
 - Facultatif mais vivement recommandé.
 - Bonus point (max 1) à valoir sur l'examen du semestre.



Contrôle des connaissances

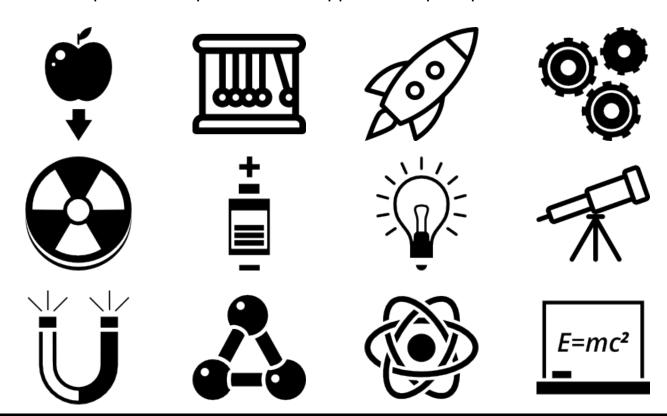


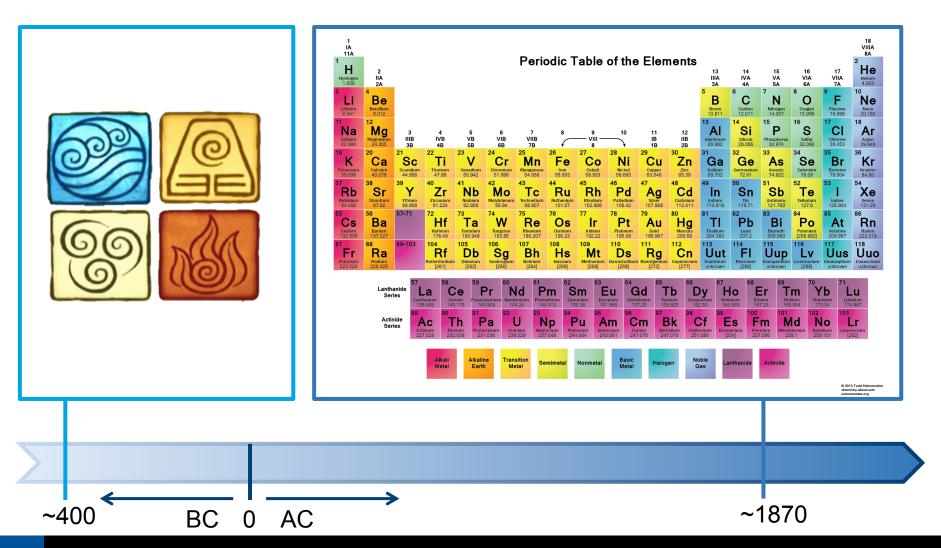
C'EST QUOI LA PHYSIQUE?

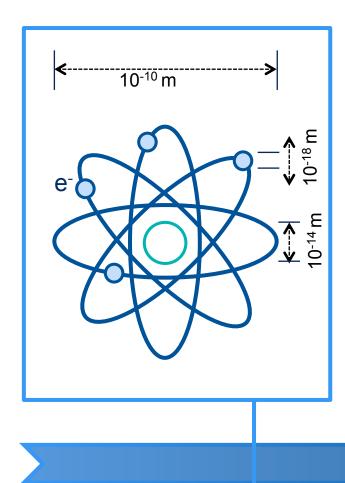
Comprendre la nature qui nous entoure, expliquer, prédire, construire.

Une base pour les autres sciences!

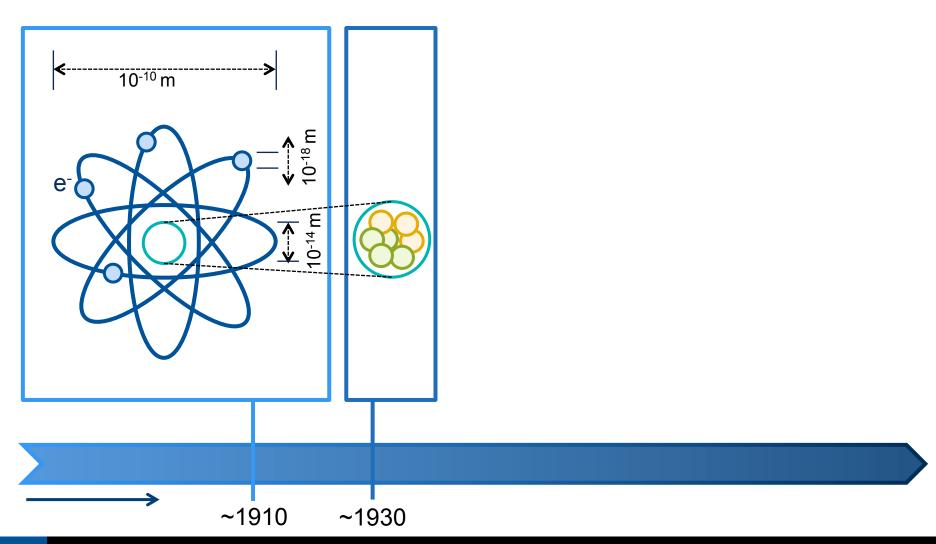
Une source de compréhension profonde et d'applications pratiques dans la vie de tous les jours.

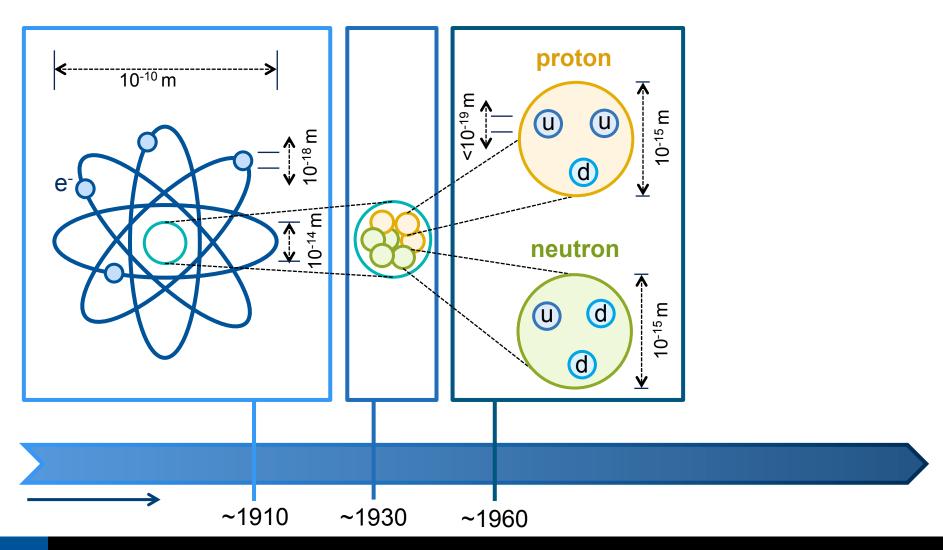


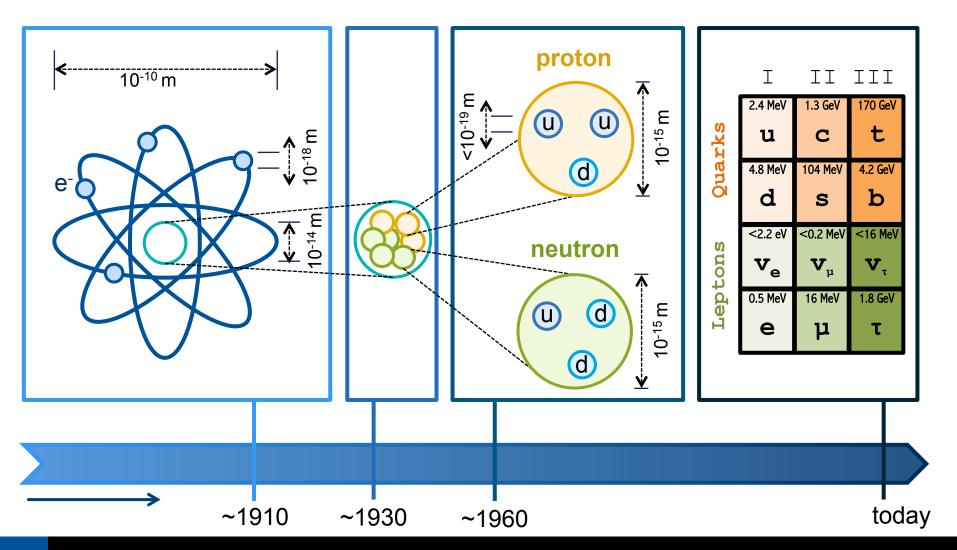


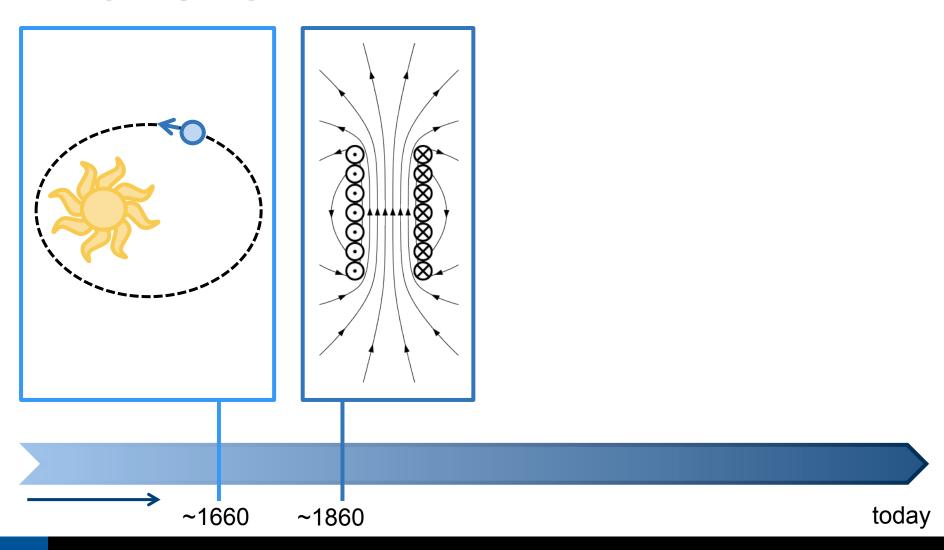


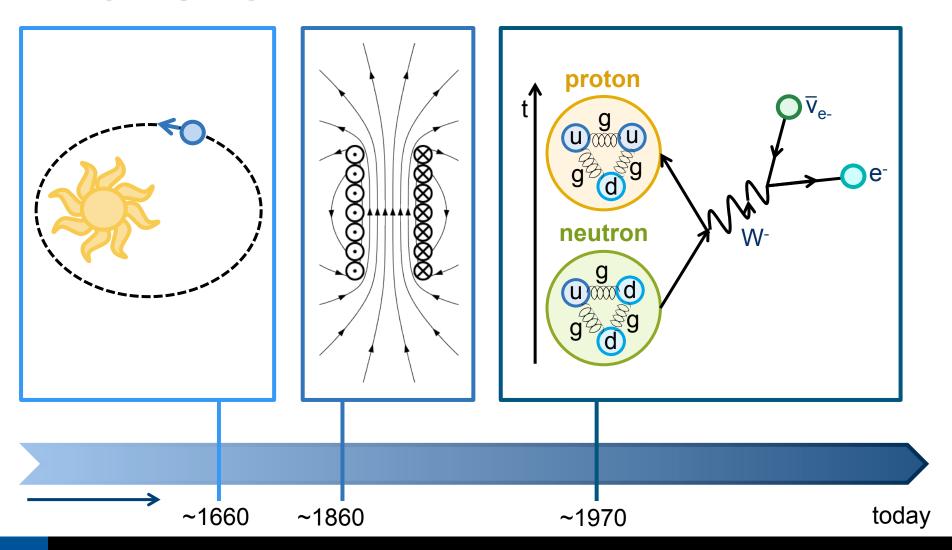
~1910



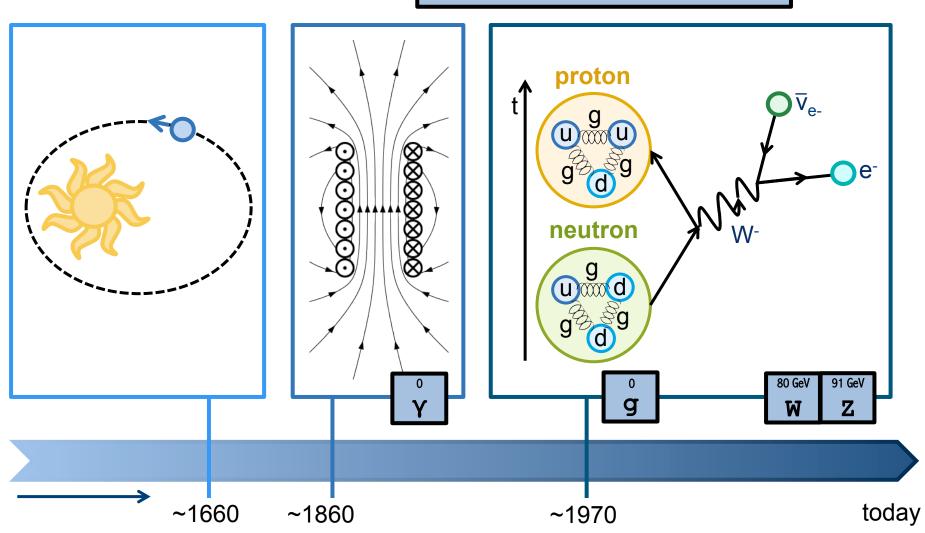




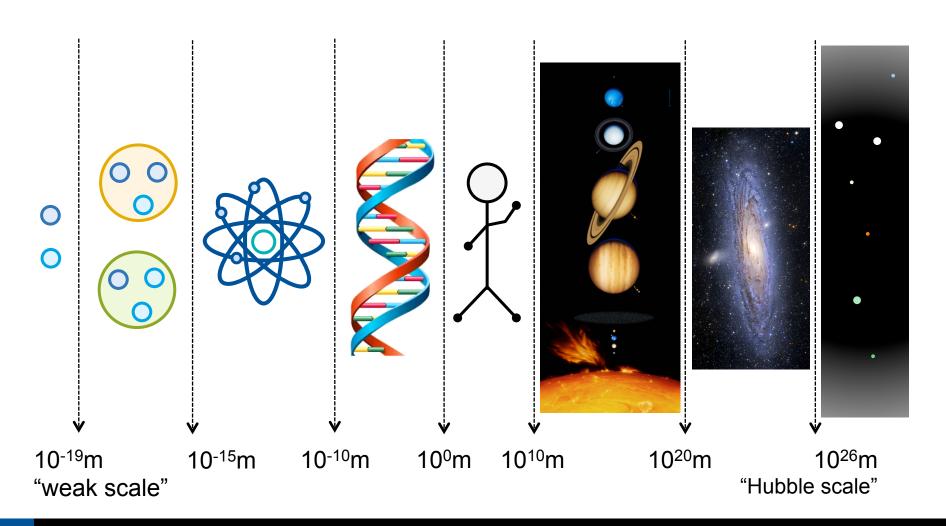




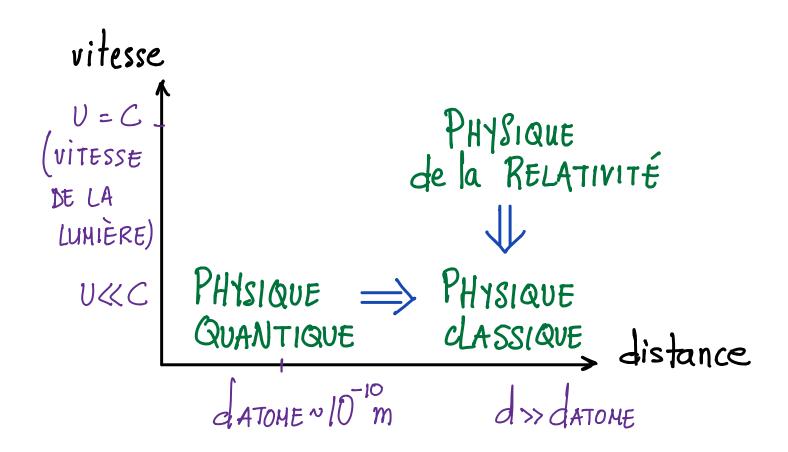
Force carriers: Bosons



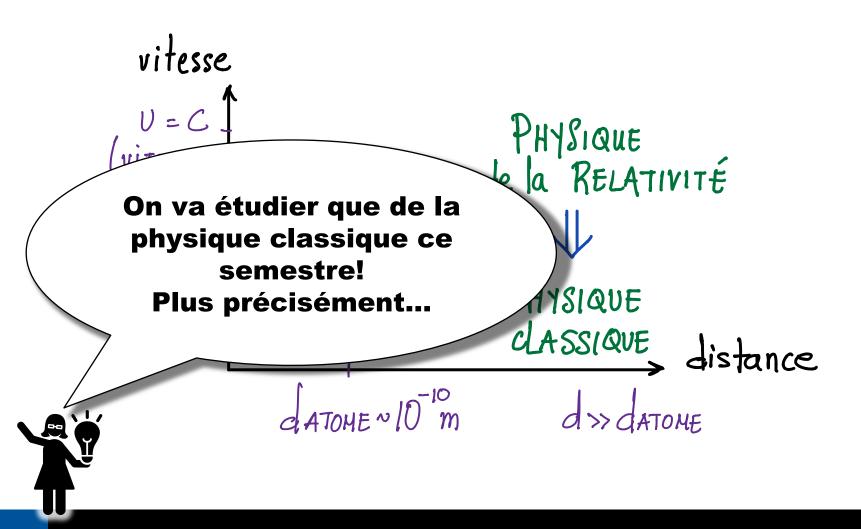
PORTÉE DES FORCES

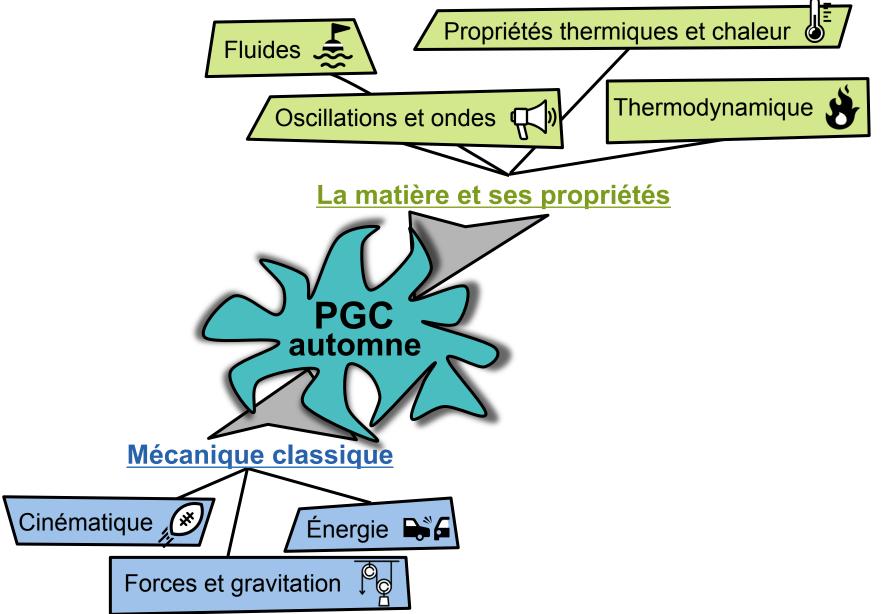


DIFFÉRENTES ÉCHELLES, DIFFÉRENTS MOYENS



DIFFÉRENTES ÉCHELLES, DIFFÉRENTS MOYENS





DÉMARCHES SCIENTIFIQUES

La physique est avant tout une science expérimentale, liée à l'observation.

La démarche scientifique consiste à émettre des hypothèses, tester ces hypothèses et les affiner jusqu'à ce qu'elles soient vérifiées par l'expérience.



SI: mètre

Toute nouvelle loi physique est falsifiable: pour être validée, elle doit être:

- correcte, en isolant et mesurant le paramètre en question.
- reproductible, sous conditions égales ou analogues.
- **significative**, apportant des informations nouvelles ou plus précises.

Chaque mesure exige: une valeur – une erreur – une unité.

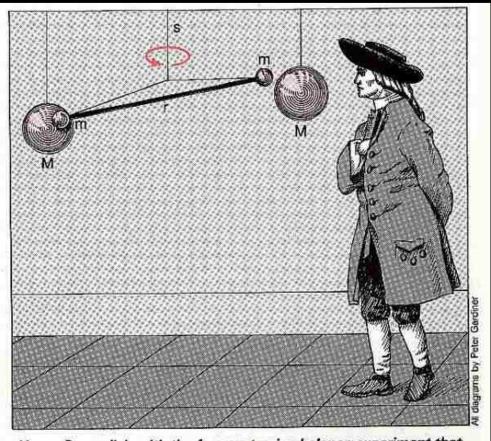


SI: seconde

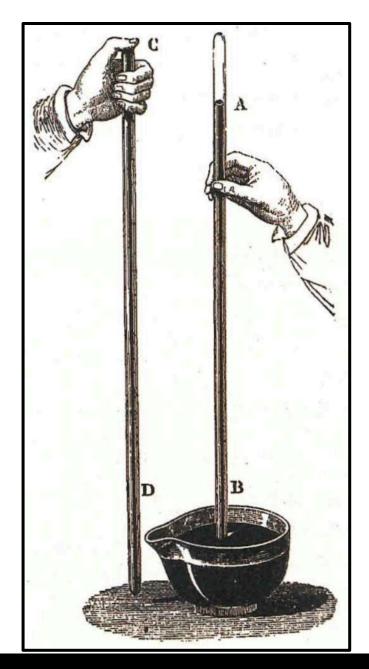


SI: kilogramme

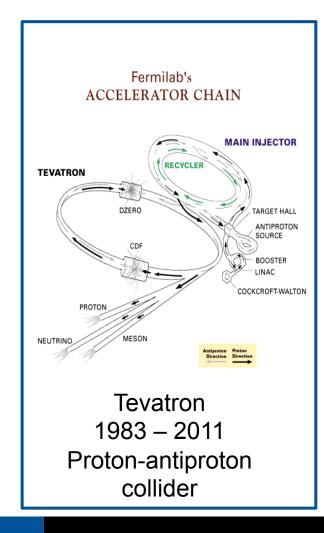
EXPERIENCES...

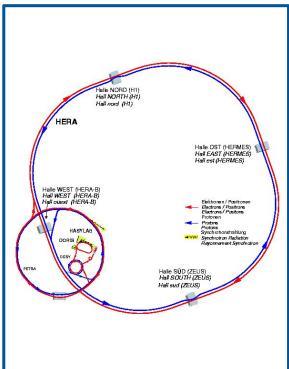


Henry Cavendish with the famous torsion balance experiment that determined the gravitational constant G and demonstrated Newton's inverse-square law of gravitation. Large lead spheres placed close to small ones caused angular deflections

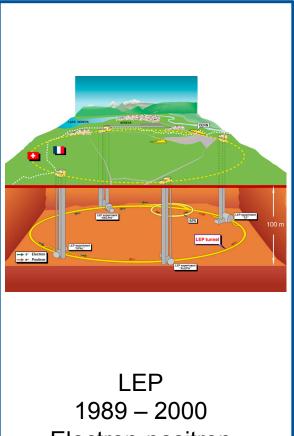


COLLISIONNEURS RECENTS



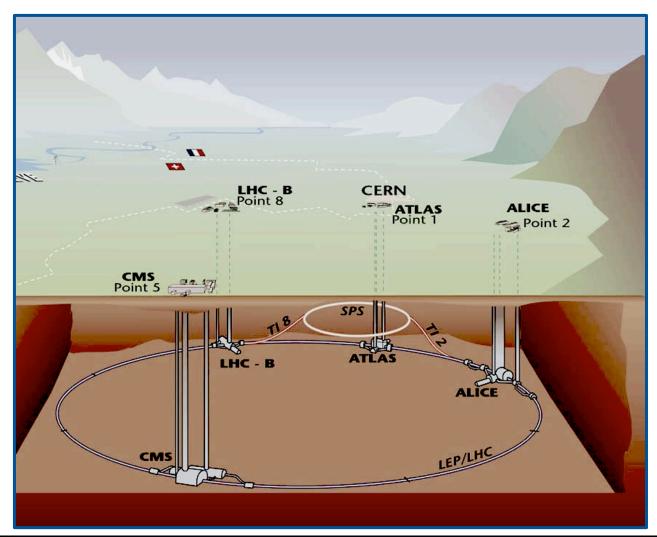


HERA 1990 - 2007Proton-Electron/positron collider

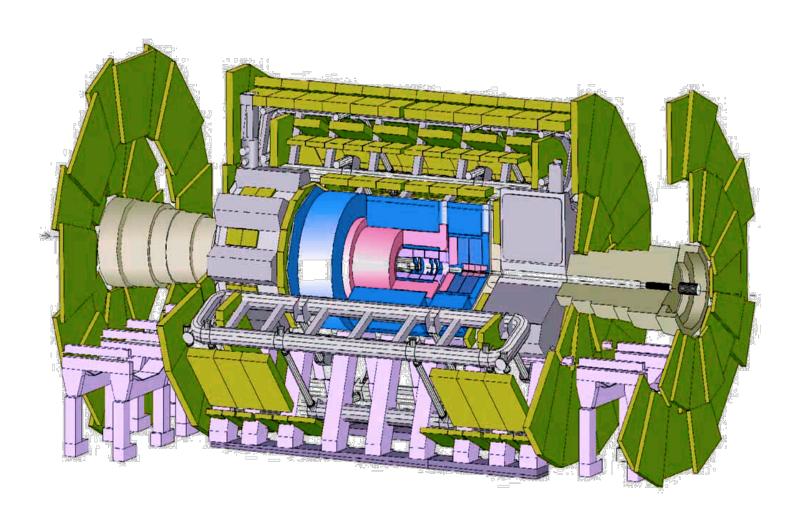


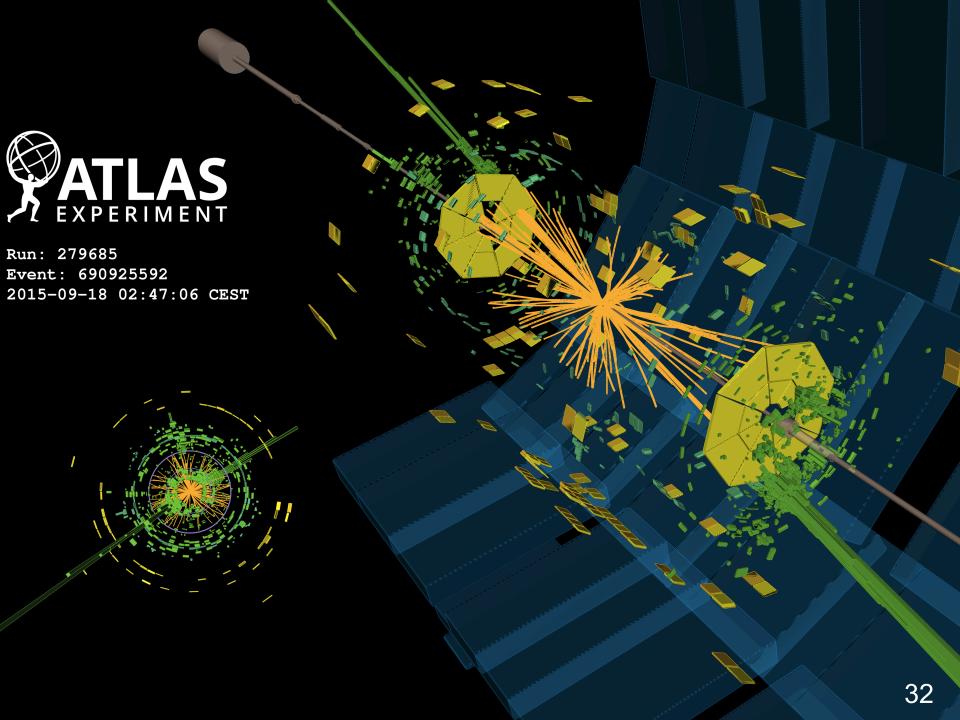
Electron-positron collider

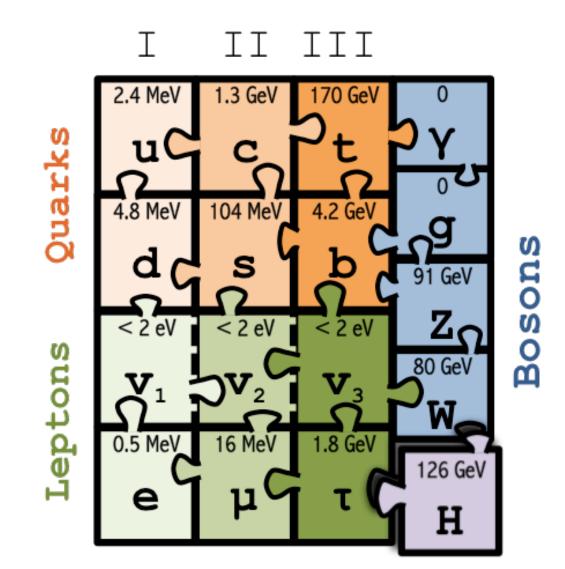
LARGE HADRON COLLIDER

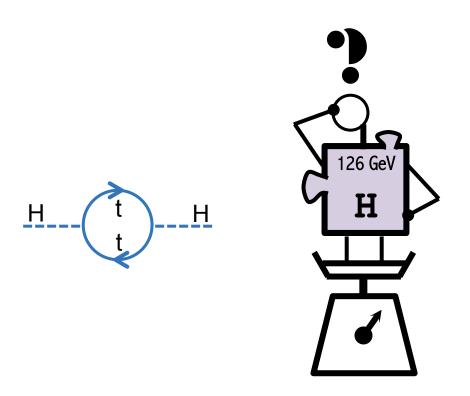


LE DETECTEUR ATLAS









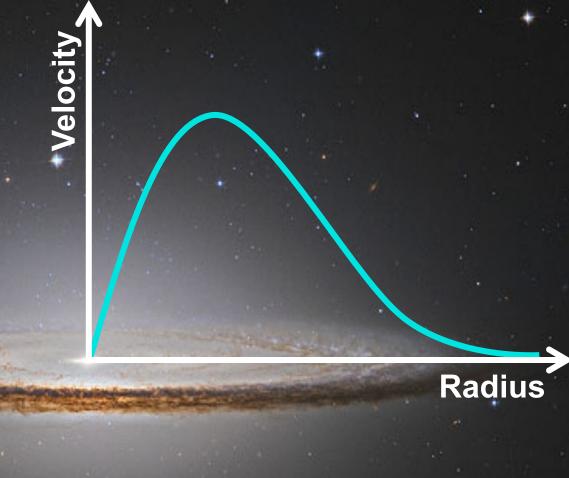
$$m_H^{SM} = m_0 + \alpha + \beta + \dots \gg 126 GeV$$



Theory of Gravity

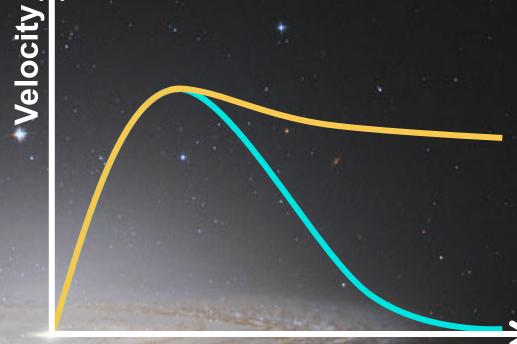
Laws of Motion





Predicted

Observed Predicted



Radius

Theory of Gravity

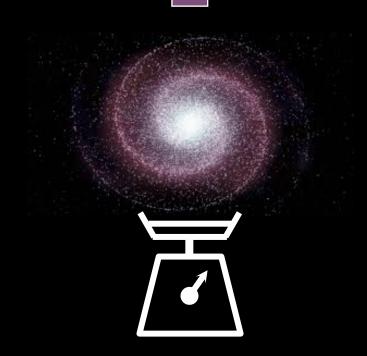




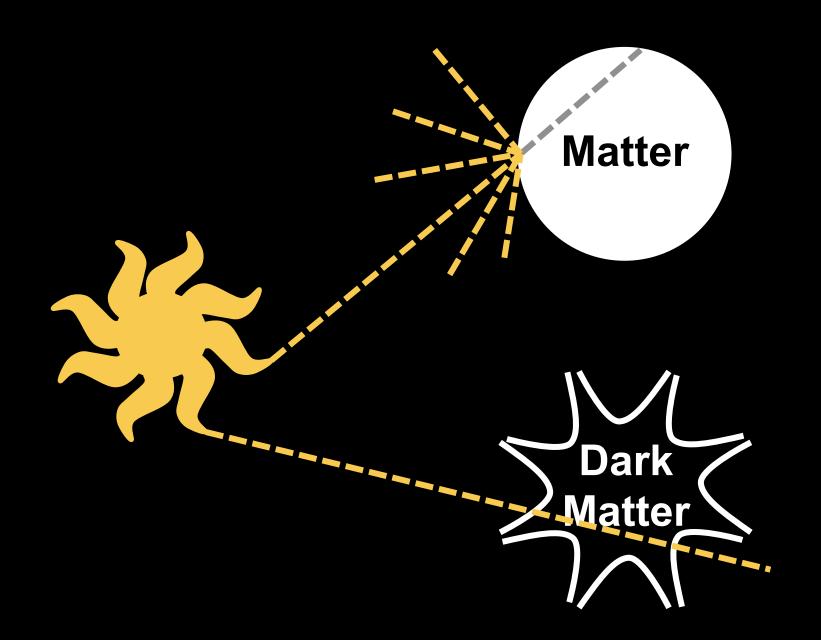














DÉMARCHES SCIENTIFIQUES

La physique est avant tout une science expérimentale, liée à l'observation.

La démarche scientifique consiste à émettre des hypothèses, tester ces hypothèses et les affiner jusqu'à ce qu'elles soient vérifiées par l'expérience.



SI: mètre

Toute nouvelle loi physique est falsifiable: pour être validée, elle doit être:

- correcte, en isolant et mesurant le paramètre en question.
- reproductible, sous conditions égales ou analogues.
- **significative**, apportant des informations nouvelles ou plus précises.

Chaque mesure exige: une valeur – une erreur – une unité.



SI: seconde



SI: kilogramme

SYSTÈME INTERNATIONAL

Une mesure de **longueur** détermine la distance entre deux points dans **l'espace**. Une mesure de **temps** détermine **l'intervalle de temps** entre deux événements. Une mesure de **masse** détermine la **quantité de matière** présente dans un corps.

Le système international est le système d'unités le plus largement employé au monde.

Sa création remonte à la révolution française! http://www.bipm.org/fr/measurement-units/history-si/

Actuellement:

- Le mètre est définie comme la distance parcourue par la lumière en 1/299'792'458 secondes.
- Une seconde est définie comme la durée de 9'192'631'770 vibrations de l'atome ¹³³Cs, mesurée avec l'horloge la plus précise que nous avons à disposition.
- Le **kilogramme** est égal à la masse du prototype international du kilogramme.

 The international prototype of the kilogram, K, the only remaining artefact used



LE SI AU GRAND COMPLET – 1

Grandeur	Unité	Définition		
Longueur	mètre	Le mètre est la longueur du trajet parcouru dans le vide par la lumière pendant une durée de 1/299 792 458 secondes.		
Masse	kilogramme	Le kilogramme est égal à la masse du prototype international du kilogramme. Projet – sphère de Si de 1kg.		
Temps	seconde	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.		
Courant ampère électrique		L'ampère est l'intensité d'un courant constant qui, maintenu dans deux conducteurs parallèles, rectilignes, de longueur infinie, de section circulaire négligeable et placés à une distance de 1 mètre l'un de l'autre dans le vide, produirait une force égale à 2×10 ⁻⁷ newton par mètre de conducteur entre ces conducteurs. 1 A = 0.6241509479 X 10 ¹⁹ electrons qui passent par seconde		

LE SI AU GRAND COMPLET – 2

Grandeur	Unité	Définition	
Température thermodynamique	Kelvin	Le kelvin, unité de température thermodynamique, est la fraction 1/273,16 de la température du point triple de l'eau.	
Quantité de matière	mol	La mole est la quantité de matière d'un système contenant autant d'entités élémentaires qu'il y a d'atomes dans 12 grammes de carbone 12 (i.e. 6.02·10 ²³).	
		Lorsqu'on emploie la mole, les entités élémentaires doivent être spécifiées (atomes, ions, molécules, électrons, particules ou groupements de particules).	
Intensité Iumineuse	candela	La candela est l'intensité lumineuse, dans une direction donnée, d'une source qui émet un rayonnement monochromatique de fréquence 540·10 ¹² Hertz et dont l'intensité énergétique dans cette direction est 1/683 watt par stéradian.	

LES ERREURS DE MESURE

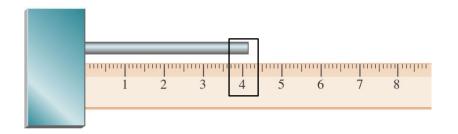
"incertitude" de mésure

On distingue deux types d'erreurs:

1. Les erreurs statistiques: Toute mesure a une nature statistique, i.e. même si elle est répétée sous conditions identiques, les résultats varient autour de la "vraie valeur" dans une fourchette donnée par l'erreur de mesure.

2. Les erreurs systématiques: par exemple celles liée à la précision d'un instrument de

mesure.



- Une erreur de mesure peut être négligeable mais jamais nulle.
- On ne peut pas interpréter le résultat d'une mesure sans connaître cette erreur.
- Tout résultat expérimental est présenté comme: une valeur avec son erreur et son unité.
 - Notation usuelle: résultat = (valeur ± erreur) unité

CHIFFRES SIGNIFICATIFS

On **arrondi** souvent un résultat numérique au nombre de chiffres significatifs, c'est-à-dire aux chiffres qui sont certains étant donné l'erreur.

Exemple:
$$(0.91 \pm 0.01)$$
cm $\rightarrow 0.9$ cm

Le résultat numérique doit être arrondi de sorte qu'il n'a pas plus de chiffres significatifs que l'ingrédient le moins précis d'un calcul:

Exemples:
$$320.5 \text{ s} - 30.04 \text{ s} = 290.5 \text{ s}$$

$$850 \text{ kg} - 31.009 \text{ kg} = 819 \text{ kg}$$

Dans un calcul avec des grandeurs physiques, les unités doivent être cohérentes: On ne peut additionner ou soustraire que des grandeurs de mêmes unités.

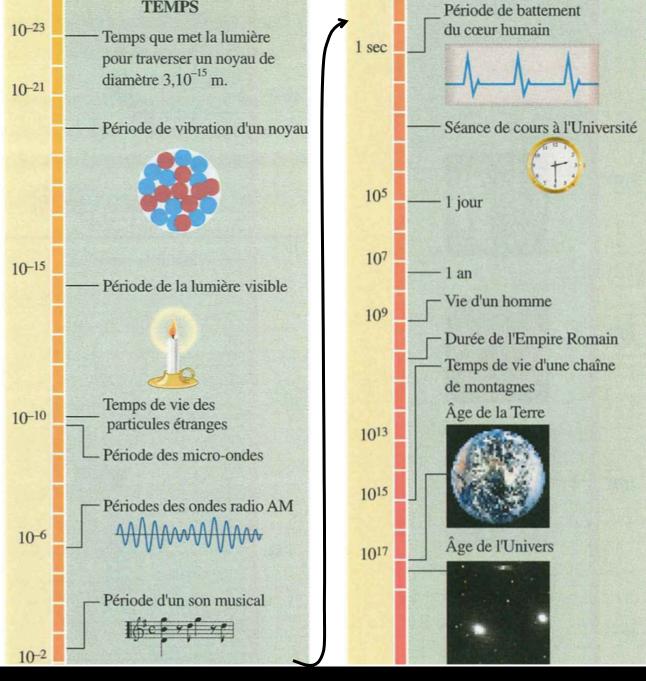
VENDREDI:

- 8:15-10:00: Cinématique
 - Chapitre « 1 » aux notes PGC sur moodle.
- 10:15-12:00 ou 13:15-15:00: Rappel mathématique;
 - Série 0 sur moodle; suggestion de réviser le chapitre 0

BACKUP

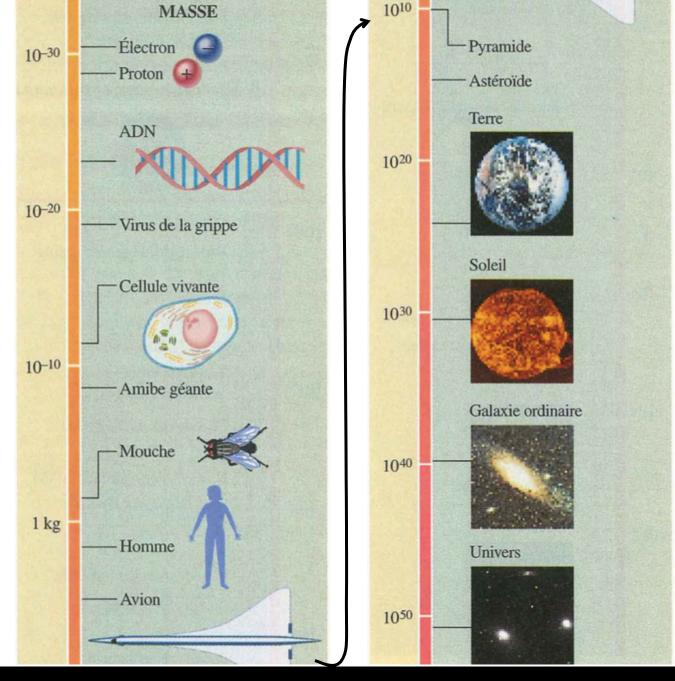
TEMPS

- Historiquement, le temps est mesuré par des phénomènes cycliques, comme le lever du Soleil.
- Le système des jours (j) de 24 heures (h) de 60 minutes (mn) de 60 secondes (s) est introduit au 14ème siècle basé sur des systèmes égyptiens et babyloniens.
- Cette définition astronomique du temps n'est pas précise.
- Depuis 1967, on définit la seconde comme la durée de 9'192'631'770 vibrations de l'atome ¹³³Cs, mesurée avec l'horloge la plus précise que nous avons à disposition.
- Une Swatch typique a une précision d'une seconde par an.
 Une horloge atomique est précise à une seconde par 3'000'000 années.

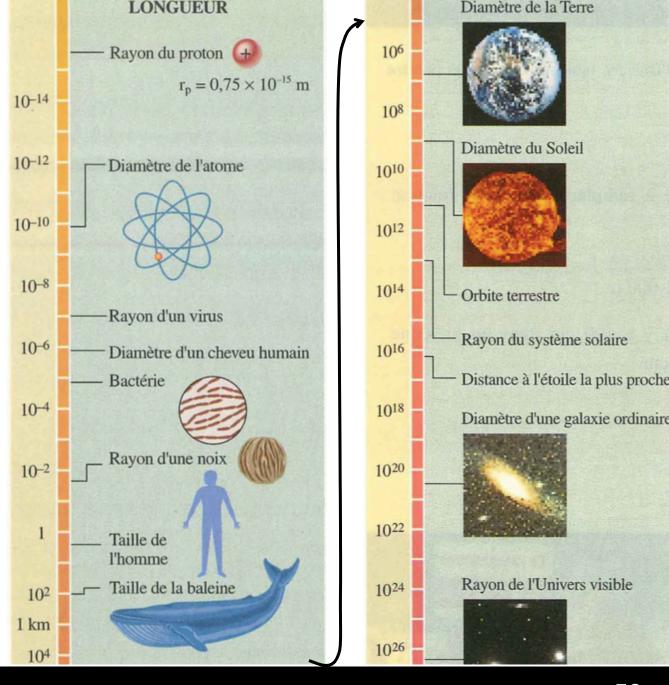


MASSE

- La masse est une propriété fondamentale d'un objet, indépendante de la présence d'autres corps et la même partout sur Terre et dans l'Univers.
- Le poids est la force exercée sur un corps à la surface de la Terre et résulte de l'interaction gravitationnelle entre l'objet et la Terre.



LONGUEUR



PREFIXES SI

The SI prefixes

Factor	Name	Symbol	Factor	Name	Symbol
10^{1}	deca	da	10^{-1}	deci	d
10^{2}	hecto	h	10^{-2}	centi	c
10^{3}	kilo	k	10^{-3}	milli	m
10^{6}	mega	M	10^{-6}	micro	μ
10^{9}	giga	G	10^{-9}	nano	n
10^{12}	tera	T	10^{-12}	pico	p
10^{15}	peta	P	10^{-15}	femto	f
10^{18}	exa	Е	10^{-18}	atto	a
10^{21}	zetta	Z	10^{-21}	zepto	Z
10^{24}	yotta	Y	10^{-24}	yocto	у