## Chapitre I: Les Atomes

## A - Les Constituants de l'atome

#### **Notations**

 $A_{\mathbf{Z}}^{\mathbf{q}}$ 

X : élément considéré

Z : nombre de protons (et d'électrons) numéro atomique

N : nombre de neutron

A: nombre de masse (A = Z + N)

q : nombre de charge

#### Notion d'élément

Un élément est caractérisé par son nom (X) ou son numéro atomique (Z)

Ainsi l'élément C (carbone) est l'élément 6

#### Notion d'isotope

Pour un numéro atomique donné, un isotope est caractérisé par son nombre de masse (chaque isotope est un nucléide)

<sup>14</sup>C possède donc 2 neutrons de plus que <sup>12</sup>C

#### **Notion d'ion**

Un ion est une entité chargée, on distingue

les cations : chargés positivement (perte d'électron)

les anions : chargés négativement (gain d'électron)

# B - Nombres quantiques et orbitales atomiques

Le principe d'incertitude d'Heisenberg: On ne peut connaître avec précision la position et la quantité de mouvement d'un corpuscule avec précision

$$\Delta X \cdot \Delta_V \ge \frac{h}{2m\pi}$$

Rayon d'un atome :  $\approx 1 \text{ Å} = 1.10^{-10} \text{ m}$ Vitesse d'un électron :  $v \approx 2,2.10^6 \text{ m.s}^{-1}$ 

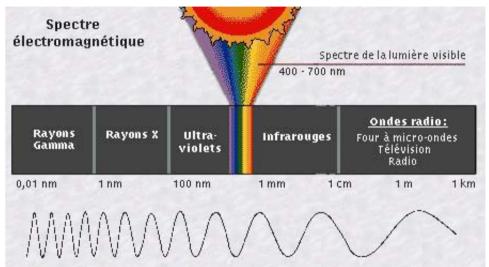
On considère que pour que l'électron soit dans l'atome, on doit connaître sa position à 0.005 nm près (5-10% d'erreur)

A.N. :  $\Delta v \ge 2,32.10^7 \text{ m.s}^{-1}$ 

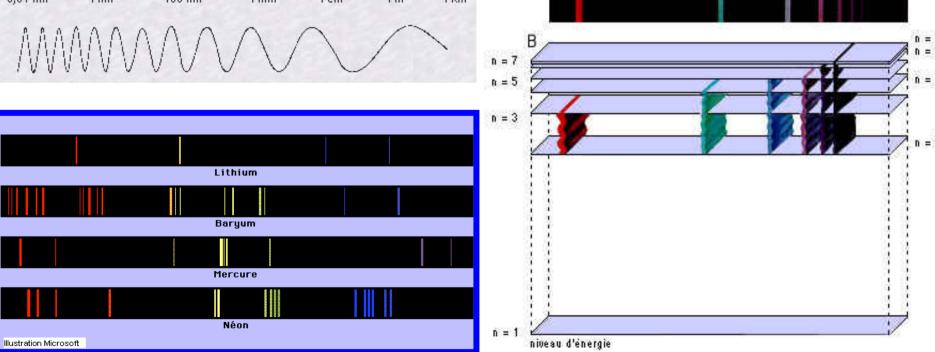
On ne peut plus parler de trajectoire; on introduit la notion de probabilité de présence

#### Spectre de raies.

#### **Transitions d'états**



#### Les énergies sont quantifiées



#### **Transitions d'états**

## Energie des électrons des atomes d'hydrogène

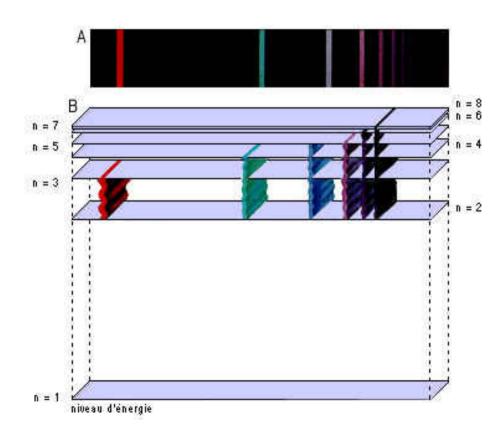
$$E_n = -\frac{R_H.h.c}{n^2}$$

## Extension aux atomes hydrogénoïdes

Atome hydrogénoïde : même structure électronique que l'atome d'hydrogène:1 électron

$$E_{n} = -R_{H}.h.c \frac{Z^{2}}{n^{2}}$$

Les énergies sont quantifiées



#### Formalisme Physique : Equation de Schrödinger

 $H \Psi = E \Psi$ 

H : opérateur hamiltonien

Les solutions sont de la forme :  $\Psi = \mathbf{R}_{n,l}(\mathbf{r}) \mathbf{Y}_{l,m}(\theta,\phi)$ 

$$\Psi = \mathbf{R}_{\mathsf{n},\mathsf{l}}(\mathsf{r}) \, \mathbf{Y}_{\mathsf{l},\mathsf{m}}(\theta,\phi)$$

 $R_{n,l}$ : partie radiale, fonction de n et l

Y<sub>I m</sub>: partie angulaire, fonction de I et m

#### Apparition de nombres quantiques

**n**: nombre quantique principal  $n \in N^*$ 

I : nombre quantique secondaire  $0 \le I < n$ ;  $I \in N$ 

**m**: nombre quantique magnétique  $-I \le m \le I$ ;  $m \in Z$ 

 $m_{s}$  ou s : spin  $m_{s} = \pm 1/2$ 

#### Nomenclature et nombres des orbitales atomiques

<b>I</b> =	0	1	2	3
M =	0	-1 0 +1	-2 -1 0 +1 +2	- 3 -2 -1 0 +1 +2 +3
n = 1				
n = 2				
n = 3				
n = 4				
1	S	p	d	f

Le nombre d'orbitales associées aux valeurs de l correspond à une dégénérescence des états énergétiques permis

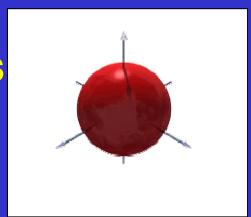
Exemples de notation : n = 1; l = 0 : 1s

n = 3; l = 2: 3d

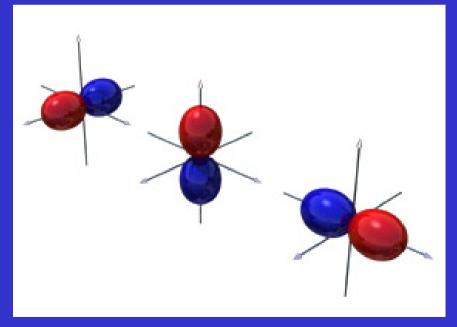
n = 5; l = 3: 5f

#### **Orbitales atomiques**

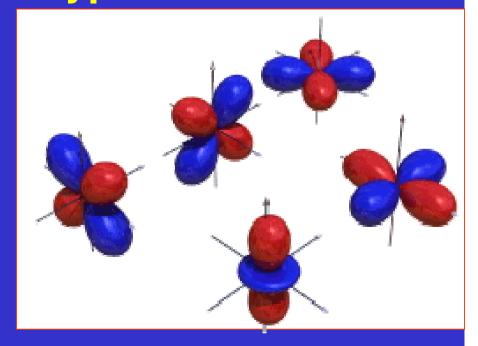
type s



type p



type d



#### Remplissage

Règle de Pauli : dans un atome, deux électrons doivent différer par au moins la valeur d'un nombre quantique.

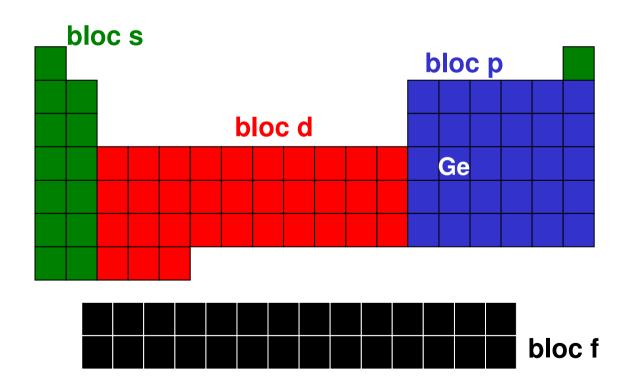
Règle de Hund: pour des états de même énergie, les électrons se placent à raison de 1 par case, avec la même valeur de spin et ne s'apparient en doublet que s'ils sont plus nombreux que les états.

(Règle de Klechkowski) ou règle du (n+l) minimal : parmi les couches encore vides, la première à se remplir est celle pour laquelle la valeur de (n+l) est la plus petite. Dans le cas d'une indétermination, celle qui a le n le plus petit se remplit la première.

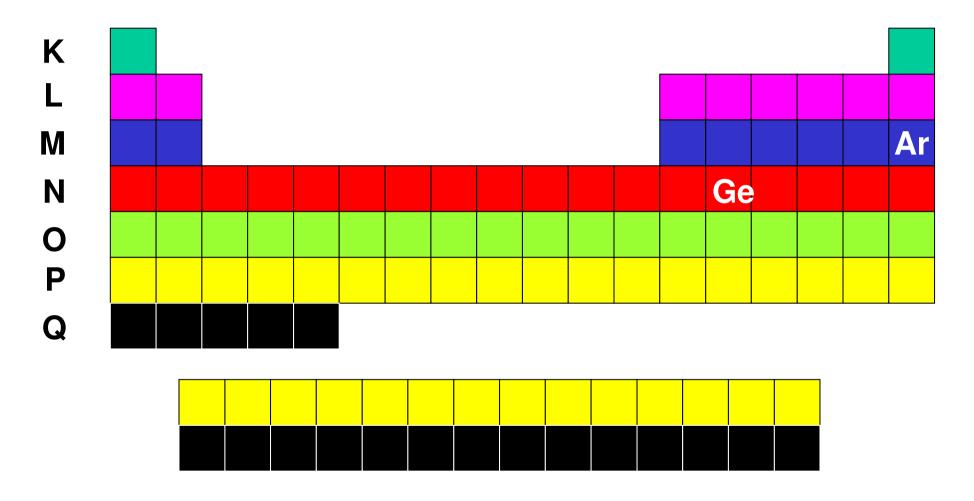
Remplissage: Structure électronique de Ge (Z = 32)

Ordre de remplissage: 1s 2s 2p 3s 3p 4s 3d 4p 5s ...

Pour Ge, on écrit :  $_{32}$ Ge = 1s<sup>2</sup> 2s<sup>2</sup> 2p<sup>6</sup> 3s<sup>2</sup> 3p<sup>6</sup> 4s<sup>2</sup> 3d<sup>10</sup> 4p<sup>2</sup>



#### Tableau périodique : notion de couche



 $_{32}$ Ge = 1s<sup>2</sup> 2s<sup>2</sup> 2p<sup>6</sup> 3s<sup>2</sup> 3p<sup>6</sup> 4s<sup>2</sup> 3d<sup>10</sup> 4p<sup>2</sup>

#### Electrons de cœur / électrons de valence

On a:  $_{18}Ar = 1s^2 2s^2 2p^6 3s^2 3p^6$ 

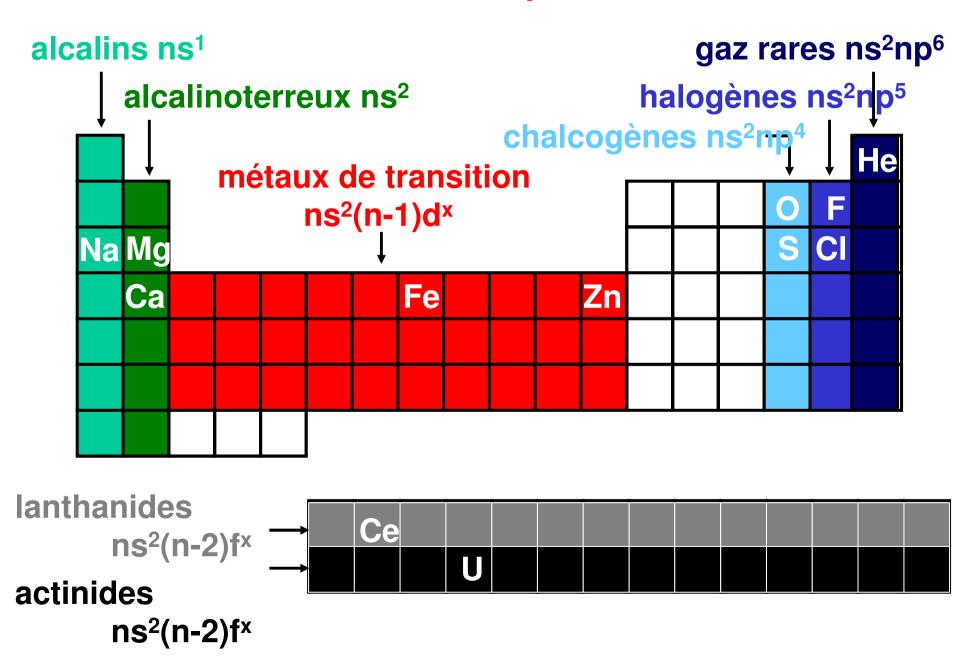
On note:  $_{32}$ Ge =  $_{18}$ [Ar]  $4s^2 3d^{10} 4p^2$ 

### C – Propriétés des Atomes

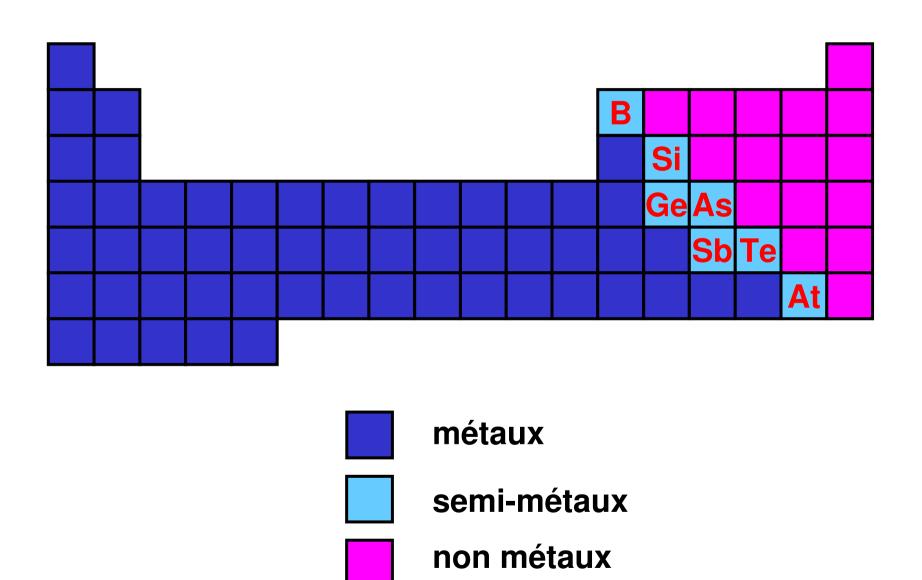
et

Classification Périodique

#### Familles d'éléments atomiques



#### Familles d'éléments atomiques : les métaux

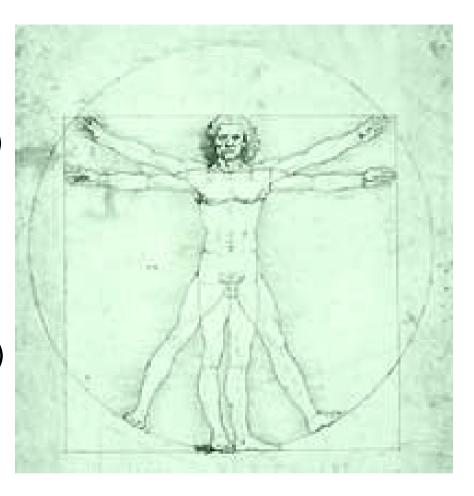


#### 97,5 % du poids

- 65 % oxygène (O)
- 18 % carbone (C)
- 10 % hydrogène (H)
- 3 % azote (N)
- 1,5 % calcium (Ca)

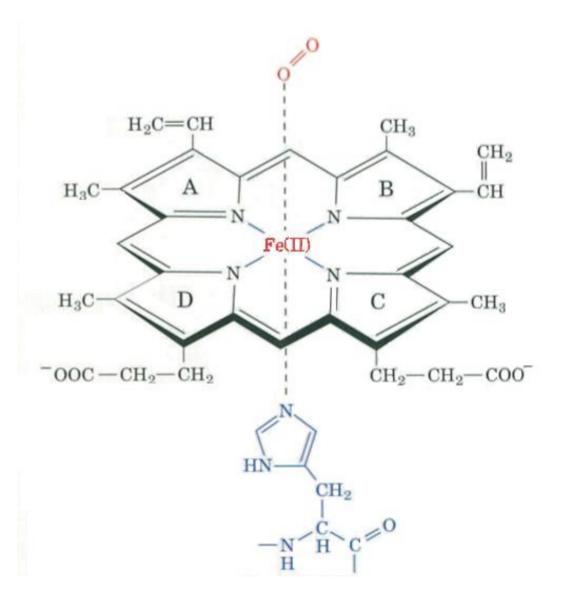
#### 1,75 % du poids

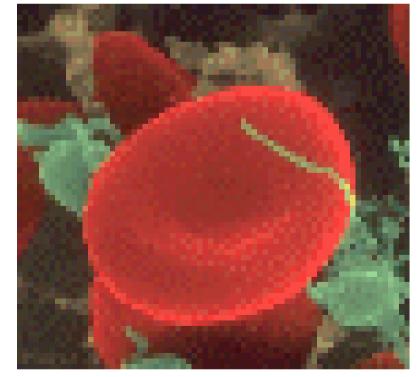
- 1 % phosphore (P)
- 0,2 % potassium (K)
- 0,25 % soufre (S)
- 0,15 % sodium (Na)
- 0,15 % chlore (CI)



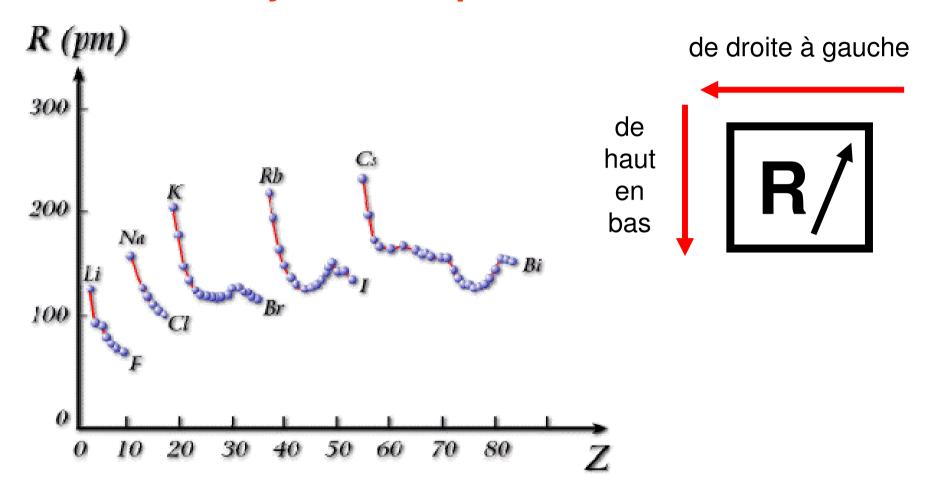
#### 0,75 % du poids, oligo-éléments

magnésium (Mg)-fluor (F)-fer (Fe)-silicium (Si)-zinc (Zn)-cuivre (Cu)-iode (I)-étain (Sn)-sélénium (Se)-vanadium (V)-manganèse (Mn)-molybdène (Mo)-chrome (Cr)-cobalt (Co)-nickel (Ni)



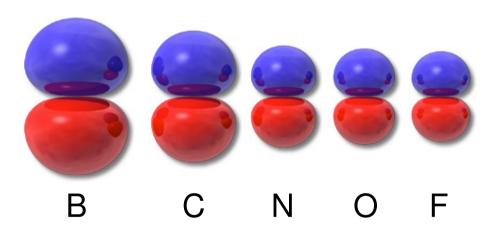


#### **Evolution du rayon atomique**

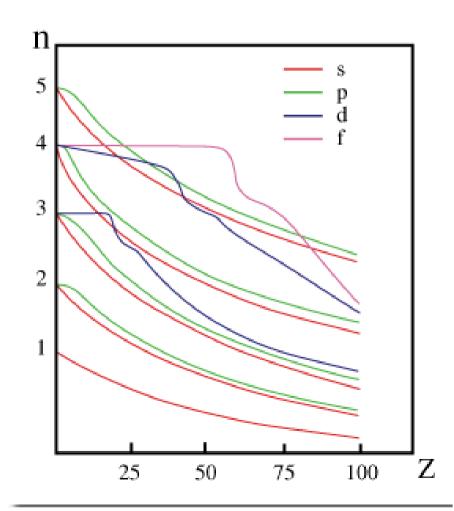


Il y a donc globalement une augmentation de l'attraction exercée sur les électrons externes et une réduction de la taille de l'atome le long de la période de gauche à droite

## Taille des orbitales en fonction de Z



## Energie des orbitales en fonction de Z



#### **Energies d'ionisation**

Il s'agit des énergies associées aux réactions suivantes :

A 
$$\rightarrow$$
 A<sup>+</sup> + e<sup>-</sup> Première Ionisation : E.I<sub>1</sub>

A<sup>+</sup>  $\rightarrow$  A<sup>2+</sup> + e<sup>-</sup> Deuxième Ionisation : E.I<sub>2</sub>

A<sup>2+</sup>  $\rightarrow$  A<sup>3+</sup> + e<sup>-</sup> Troisième Ionisation : E.I<sub>3</sub>

A<sup>(n-1)+</sup>  $\rightarrow$  A<sup>n+</sup> + e<sup>-</sup> n<sup>ième</sup> Ionisation : E.I<sub>n</sub>

Ces énergies sont toujours positives car il faut fournir de l'énergie pour arracher l'électron à l'attraction, du noyau

#### Energies d'ionisation : exemple du carbone

Première ionisation : C 

C+ + e-

Expérimentalement on trouve E = 11,26 eV

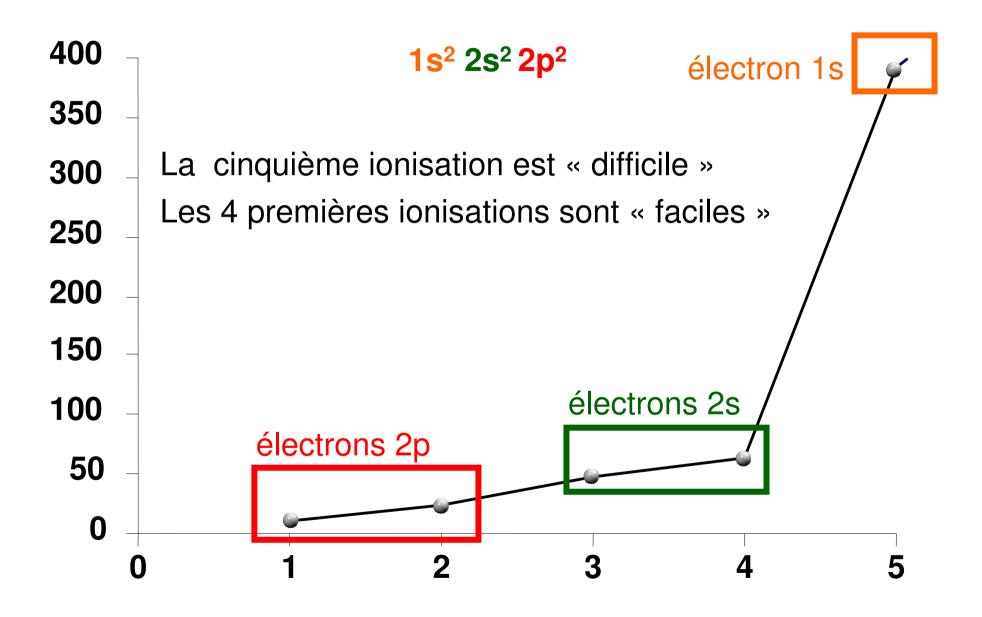
On constate une augmentation des énergies d'ionisation avec le degré d'ionisation :

$$E.I_1 < E.I_2 < E.I_3 ...$$

#### Pour le Carbone

Les électrons partent dans l'ordre inverse de leur énergie.

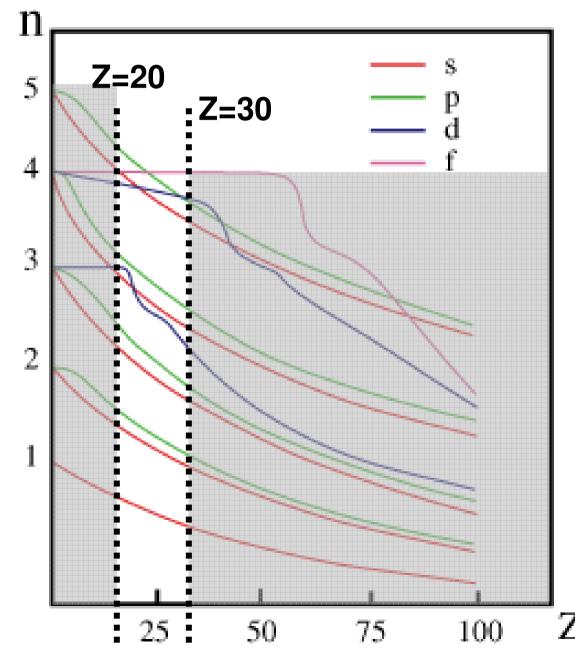
#### Energies d'ionisation : exemple du carbone



#### **Energies d'ionisation**

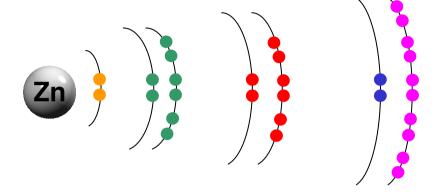
Energie des orbitales en fonction de Z

Inversion des énergies des orbitales 4s et 3d

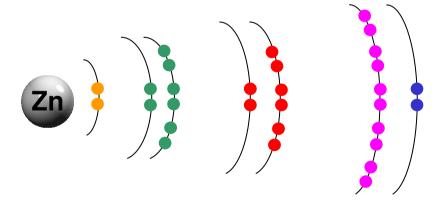


Energies d'ionisation : ordre d'arrachement des métaux de transition

Exemple du Zinc Z = 30



Remplissage:  $_{30}$ Zn =  $_{1}s^2$   $_{2}s^2$   $_{2}p^6$   $_{3}s^2$   $_{3}p^6$   $_{4}s^2$   $_{3}d^{10}$ 



Arrachement :  $_{30}$ Zn =  $1s^2 2s^2 2p^6 3s^2 3p^6 3d^{10} 4s^2$ 

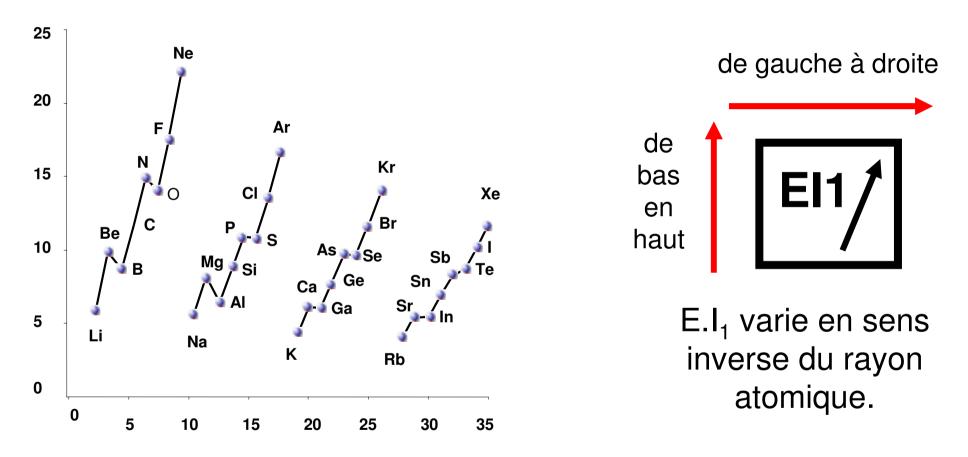
Les électrons 4s seront arrachés les premiers.

## Energies d'ionisation : ordre d'arrachement des métaux de transition

Ce résultat est du reste valable pour tous les éléments du bloc d

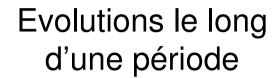
Couche demi remplie = stabilité

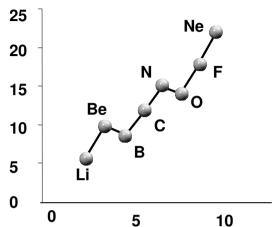
#### Energies de première ionisation : évolution périodique

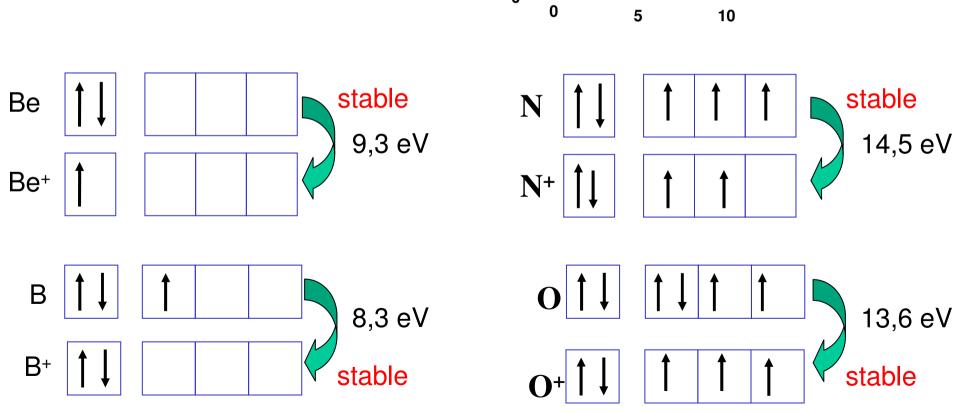


- dans une même ligne E.I1 augmente de gauche à droite
- dans une même colonne E.I1 diminue de haut en bas

#### Energies de première ionisation : évolution périodique







#### **Energies d'ionisation : conclusions**

Il est très facile d'arracher un électron d'un atome de la première colonne

Il est très difficile d'arracher un électron d'un atome de la dernière colonne

#### **Conclusions : stabilité des Anions et Cations**

Un atome aura tendance à prendre la configuration électronique du gaz rare le plus proche

Plus généralement, un atome aura tendance à prendre une configuration pour laquelle la sous-couche en cours de remplissage est totalement pleine ou totalement vide

#### Affinité électronique

C'est I 'énergie de la réaction de fixation d'un électron à l'atome neutre pour obtenir un anion.

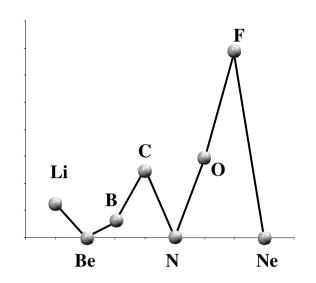
$$A + e^{-} \rightarrow A^{-}$$

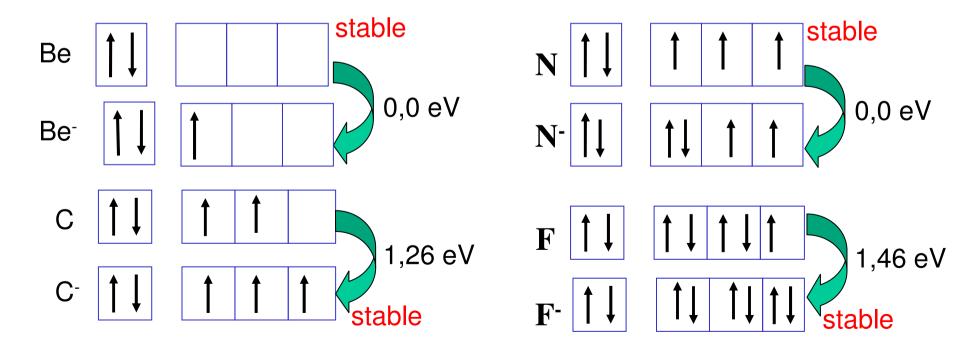
L'affinité électronique est généralement négative. On la note A.E. Dans la pratique, on considère la réaction inverse :  $A^- \rightarrow A + e^-$ 

Les affinités électroniques sont difficilement mesurables expérimentalement. Généralement seule la première est connue.

#### Affinité électronique

Evolutions le long d'une période

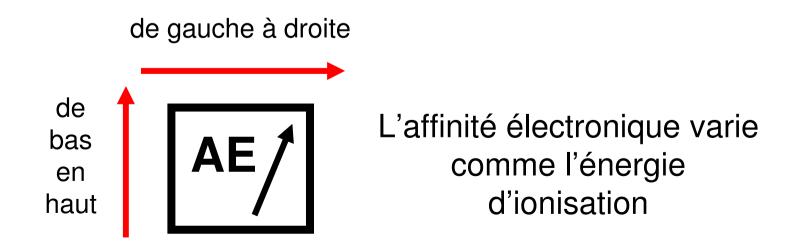




#### Conclusions générales

Il est difficile de rajouter un électron à un atome possédant une couche ou une sous-couche remplie. (les dernières colonnes de chaque bloc et surtout la dernière colonne de chaque période)

Il est relativement facile de rajouter un électron à un atome pour remplir complètement ou à moitié une de ses souscouches (ex : la première colonne, ou l'avant dernière)



#### Electronégativité

- L'électronégativité caractérise la tendance d'un atome à prendre des électrons en présence d'un autre atome.
- C'est une notion intuitive très utilisée par les chimistes, pour prévoir certaines propriétés atomiques ou moléculaire.
- L'électronégativité s'exprimera sans unité.

```
un atome électronégatif, possède
une grande énergie d'ionisation
et une grande affinité électronique
```

un atome électropositif, possède
une faible énergie d'ionisation
et une faible affinité électronique.

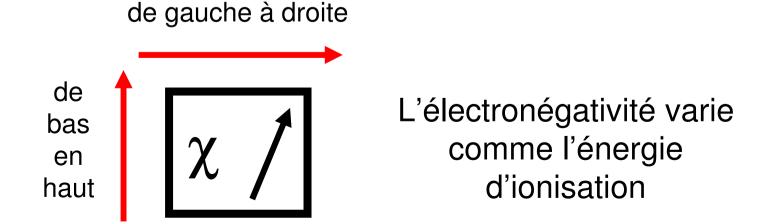
#### Electronégativité : échelle de Pauling

Dans cette échelle, la différence d'électronégativité entre deux éléments est évaluée par la formule :

$$(\Delta \chi)^2 = E_{AB} - \sqrt{E_{AA} * E_{BB}}$$

E<sub>AB</sub>, E<sub>AA</sub> et E<sub>BB</sub> sont les énergies des liaisons exprimée en eV

L'élément de référence est le Fluor auquel Pauling a attribué une électronégativité de  $\chi_F = 4$ 



#### Conclusions générales

A travers ces trois grandeurs on remarque que les atomes ont tendance à former des anions ou des cations qui possèdent

- la structure électronique de la couche remplie la plus proche (la dernière colonne)
- la structure électronique de la sous-couche remplie la plus proche

```
Exemple: Li (1s^22s^1) donnera facilement Li<sup>+</sup> (1s^22s^0) F (1s^22s^22p^5) F<sup>-</sup> (1s^22s^22p^6) O (1s^22s^22p^4) O<sup>2-</sup> (1s^22s^22p^6)
```