Préambule

Barthelemy

4 séances de 4H sur le rayonnement X suivies d'un partiel :

- Émission des rayons X;
- Absorption des rayons X;
- Diffraction des rayons X;
- Diffraction des rayons X (simulation avec le logiciel CaRIne).

Chaque séance commence avec :

- un bilan sur les comptes-rendus de la séance précédente;
- un cours introductif.
- Prise de notes efficace et participation attendues (récompensées).
- Les diapositives sont disponibles sur internet au format pdf.
- Comptes-rendus rendus impérativement en fin de séance (1 par binôme).
- Attention à l'orthographe et à la clarté (sens et concision) des phrases!

Préambule

Organisation du compte-rendu:

Introduction :

Présenter les objectifs de la séance (≤ 5 lignes).

Partie théorique :

Décrire les principes physiques en jeu en essayant d'incorporer des équations et des schémas pour les illustrer au mieux (≤ 20 lignes).

Partie pratique :

Effectuer les analyses demandées dans l'énoncé et les présenter de façon logique et claire (tableaux, schémas, justifications, interprétations ...).

Conclusion :

Conclure (une seule fois) sur vos résultats en expliquant comment les objectifs ont été atteints, s'ils ont été atteints (\leq 5 lignes).

NB: Un résultat numérique sans unité ou avec un nombre délirant de chiffres significatifs est faux par définition.

TP RX 1: ÉMISSION DES RAYONS X

MP S2 - Année universitaire 2017/2018

Quentin Barthélemy, doctorant au LPS Orsay

Contact: quentin.barthelemy@u-psud.fr

Page personnelle: https://escobart.github.io/

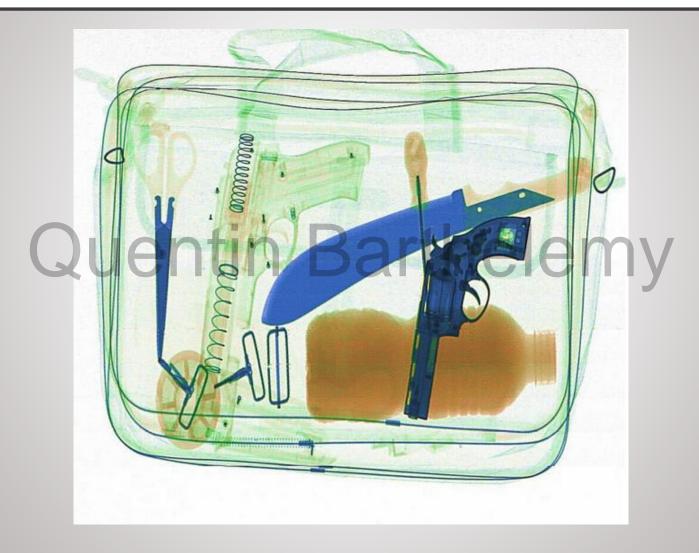
Les rayons X au quotidien



Barthélemy

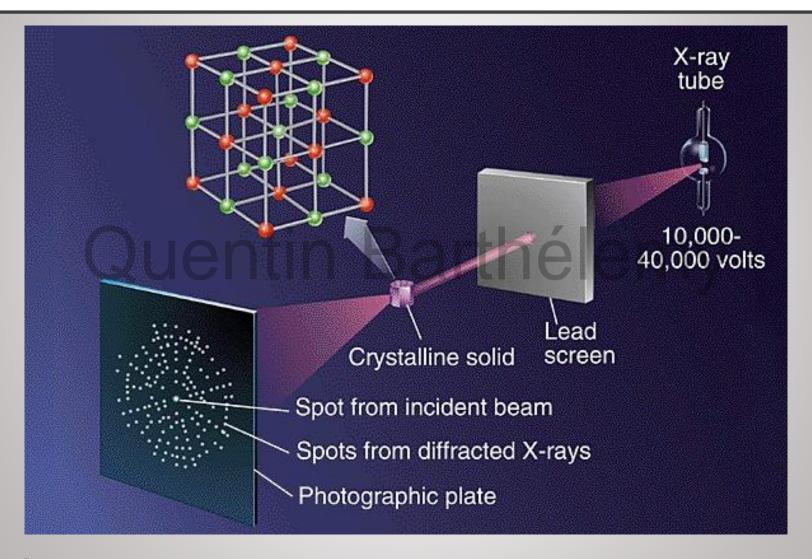
1er exemple d'utilisation : la radiographie.

Les rayons X au quotidien



2^{ème} exemple d'utilisation : les scanners de sécurité.

Les rayons X au quotidien



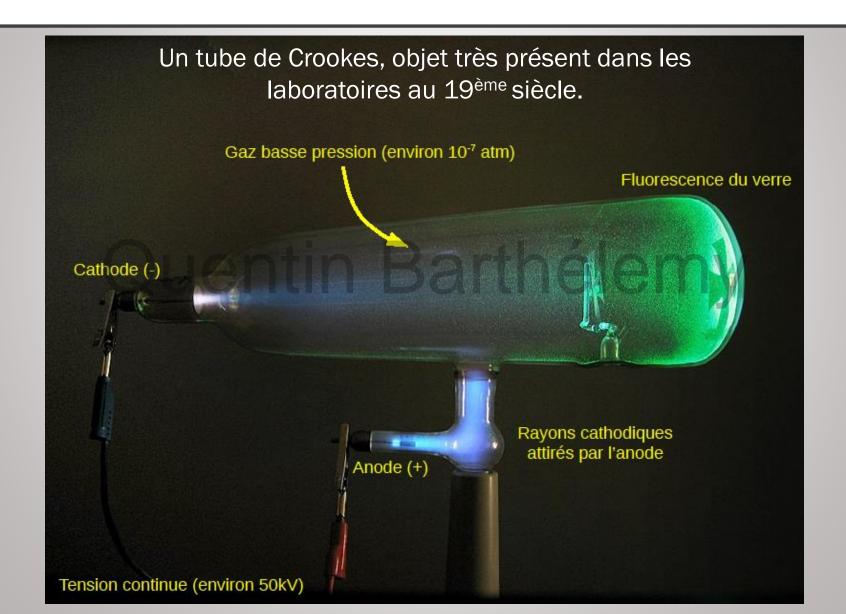
3ème exemple d'utilisation : la diffraction par des structures cristallines.

Rappel sur les électrodes

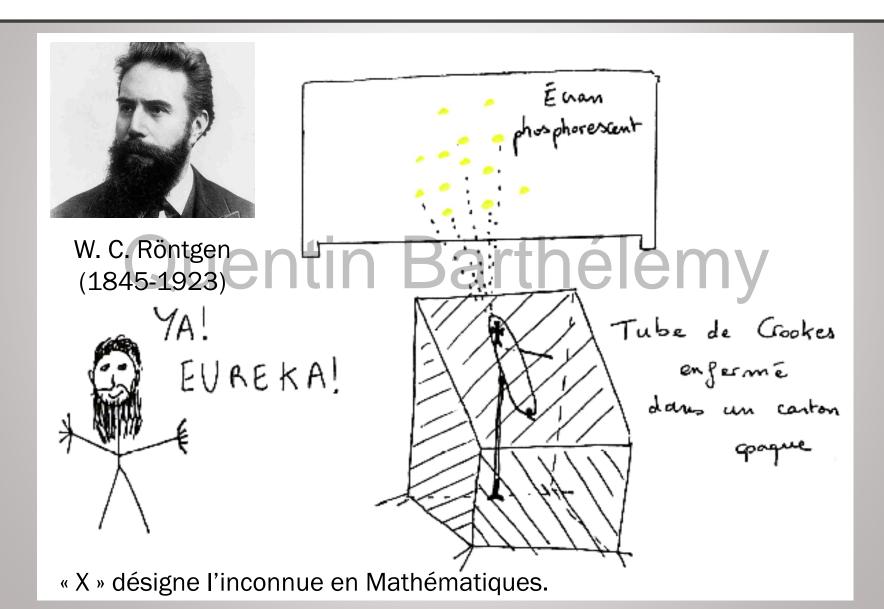
Cathode : électrode négative qui attire les cations ;

Anode : électrode positive qui attire les anions.

La préhistoire des rayons X



La découverte, couronnée par le premier prix Nobel de Physique (1901)



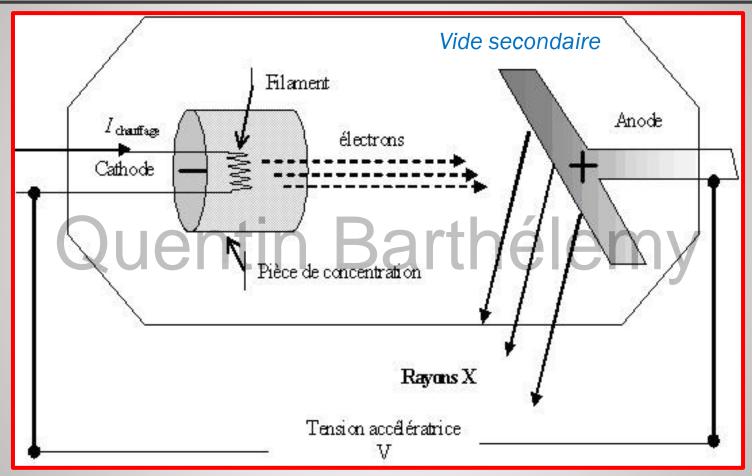
La première radiographie



Le premier « Röntgenogram ».

Il s'agit de la main d'Anna, l'épouse de Röntgen.

Le tube à cathode chaude



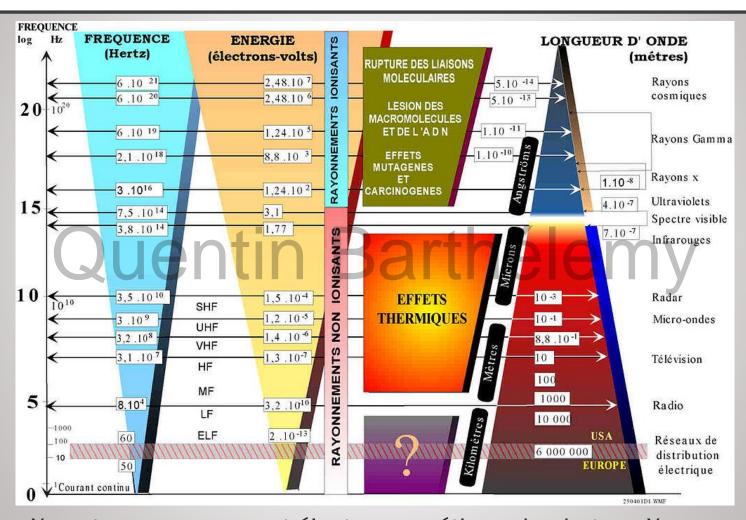
Effet thermo-émissif à la cathode → électrons thermiques.

La production de photons X est un processus très peu efficace
→ nécessité de refroidir!

Récapitulatif

- Dans une enceinte de verre où règne un vide poussé, des électrons sont émis par un filament dans lequel circule un courant électrique.
- Ceux-ci sont accélérés en direction de l'anode (ou « anticathode ») par un champ électrique créé par une différence de potentiel élevée (10-150kV) entre le filament qui sert de cathode et l'anode.
- Ces électrons entrent en collision avec la cible que constitue le métal de l'anode, faite en général de Tungstène (W).
- L'interaction entre les électrons thermiques et l'anode est à l'origine de la production de photons X.

La nature des rayons X



Les rayons X sont un rayonnement électromagnétique de photons X.

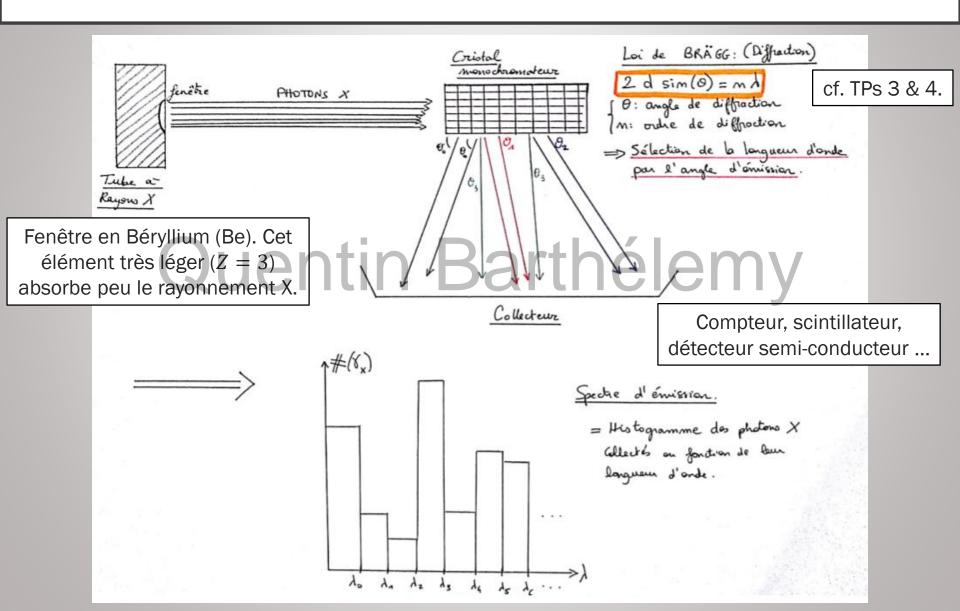
Rayonnement = flux de photons. Rayonnement X = invisible + « traverse » la matière.

Pourquoi des TPs sur table ?

- Pour des photons X, $\lambda \sim 1 \text{Å} = 10^{-10} \text{m}$.
- C'est l'ordre de grandeur des distances à l'échelle atomique
- → utilisation en cristallographie (une structure cristalline peut diffracter les RX).
- Relation de Planck : $E = h\nu = hc/\lambda$.

- Réponse : $E_{\rm RX\,mous} \sim 100 {\rm eV} \lesssim E \lesssim E_{\rm RX\,durs} \sim 100 {\rm keV}$.
- Énergie d'ionisation : énergie qu'il faut fournir à un atome pour arracher un électron. Par ex. $E_{\rm ion}^{\rm C} \simeq 11.3 {\rm eV}$.
- Le rayonnement X est ionisant! Les RX durs sont les plus « pénétrants ».

Dispositif expérimental et construction du spectre d'émission



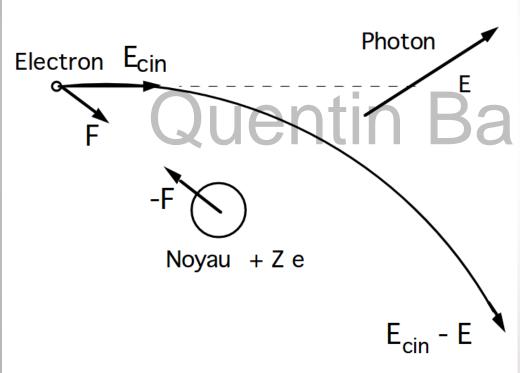
Mécanismes de création des photons X

Les photons X ont plusieurs origines :

- Le rayonnement continu de freinage (« bremsstrahlung » en allemand)
- → spectre « blanc » ;
- Le rayonnement de fluorescence
- → spectre caractéristique.

Bremsstrahlung

Toute charge accélérée émet un rayonnement électromagnétique.



En s'approchant d'un atome de l'anode, un électron incident peut subir une force électrique (loi de Coulomb) qui incurve sa trajectoire. L'accélération centripète qui en résulte provoque l'émission d'un photon d'énergie E prélevée sur l'énergie cinétique de l'électron $E_{\rm cin}=eV$. Ce photon peut être un photon X selon son énergie.

Force attractive exercée par le noyau ; Force répulsive exercée par les électrons.

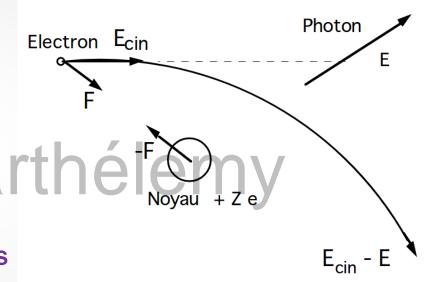
Bremsstrahlung

Cas extrême:

L'électron incident perd toute son énergie cinétique en une fois, ce qui donne une limite inférieure à la longueur d'onde du photon émis :

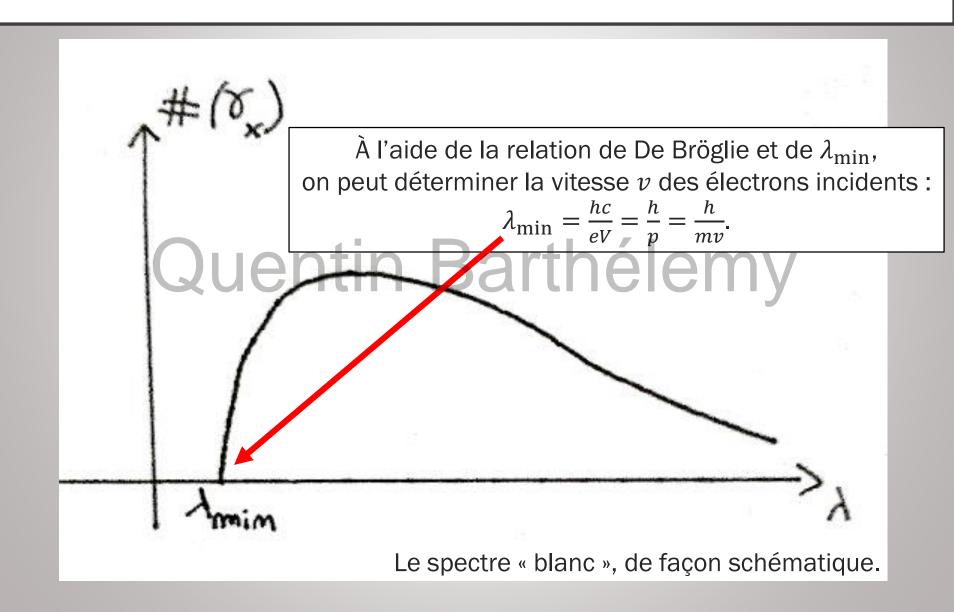
λ_{min} ± hc hc eV Barthe Noyau

Cette limite dépend uniquement de la tension d'accélération V entre les électrodes du tube.

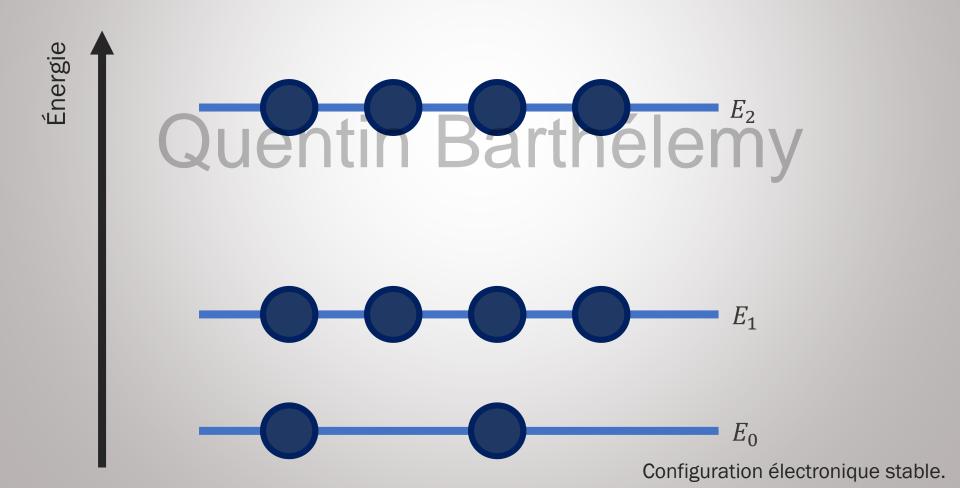


Dans une vision naïve, l'électron incident peut évidemment ne pas être freiné du tout, donc E varie continûment entre 0 et $E_{\rm cin}$ et λ varie continûment entre $\lambda_{\rm min}$ et ∞ . On dit que le *Bremsstrahlung* donne lieu à un **spectre continu** (« blanc »).

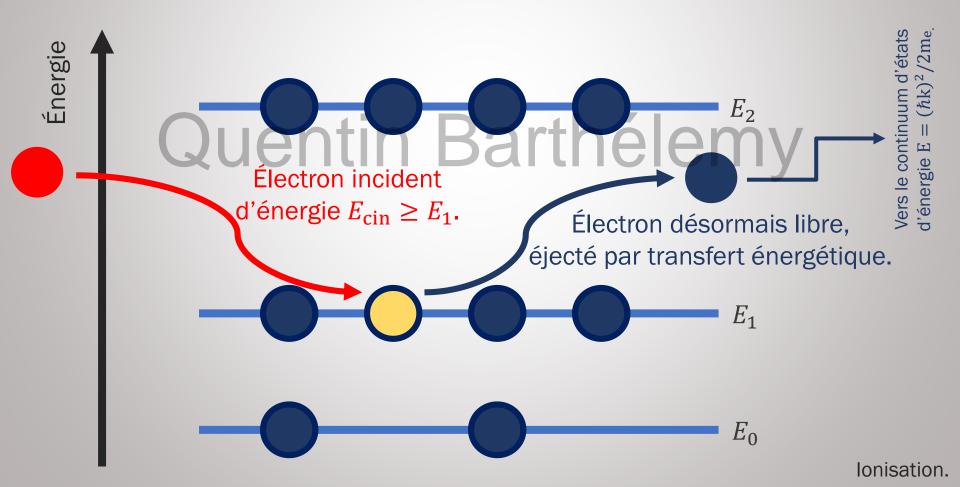
Bremsstrahlung



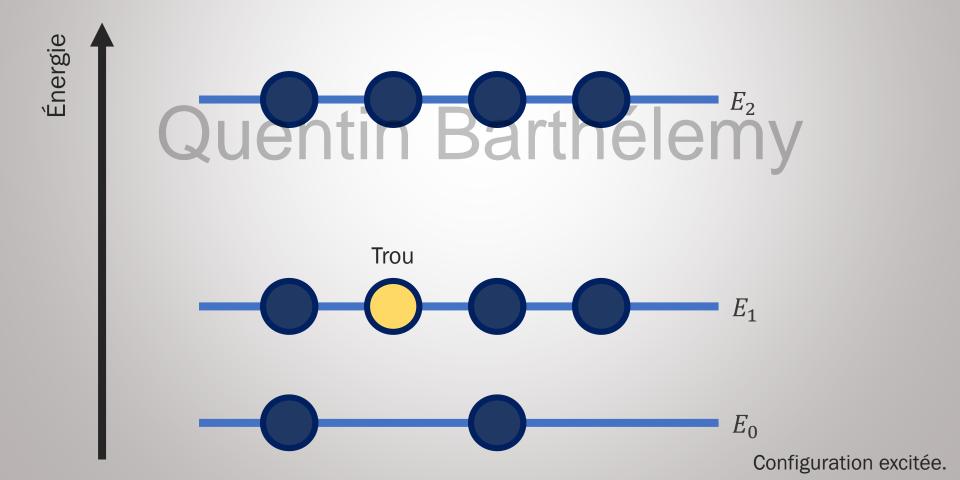
Un électron incident d'énergie $E_{\rm cin}$ peut à priori ioniser un atome de l'anode en expulsant un électron dont l'énergie de liaison est plus petite que $E_{\rm cin}$, créant ainsi un trou (« place » vacante) sur une couche de la configuration électronique.



Un électron incident d'énergie $E_{\rm cin}$ peut à priori ioniser un atome de l'anode en expulsant un électron dont l'énergie de liaison est plus petite que $E_{\rm cin}$, créant ainsi un trou (« place » vacante) sur une couche de la configuration électronique.

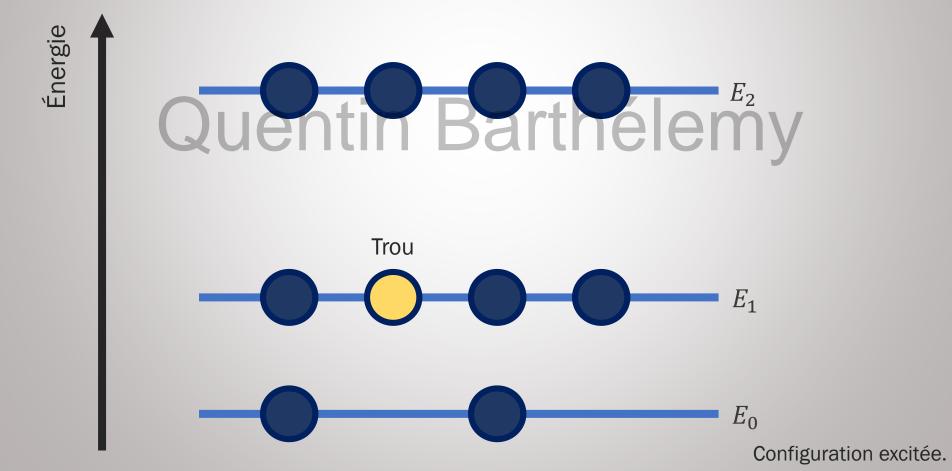


Un électron incident d'énergie $E_{\rm cin}$ peut à priori ioniser un atome de l'anode en expulsant un électron dont l'énergie de liaison est plus petite que $E_{\rm cin}$, créant ainsi un trou (« place » vacante) sur une couche de la configuration électronique.

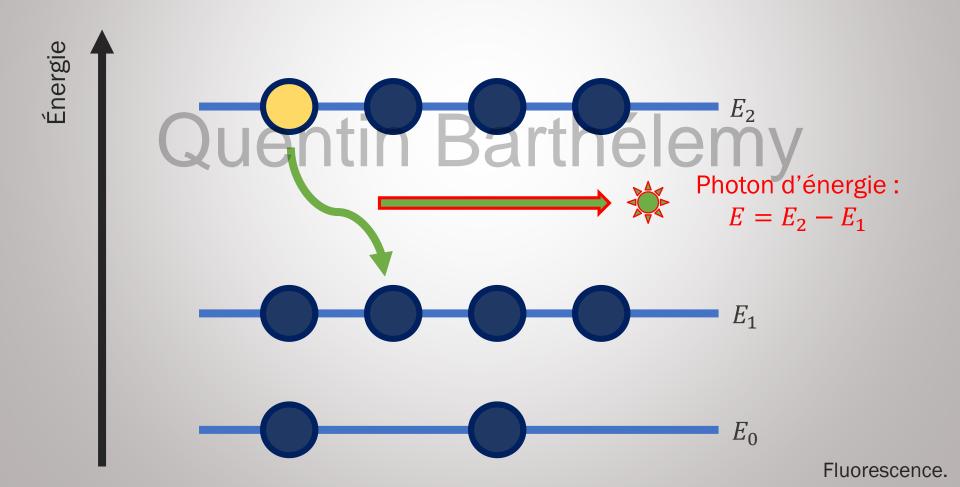


Deux processus peuvent permettre à l'atome de recouvrer une configuration électronique stable : la fluorescence et l'effet Auger.

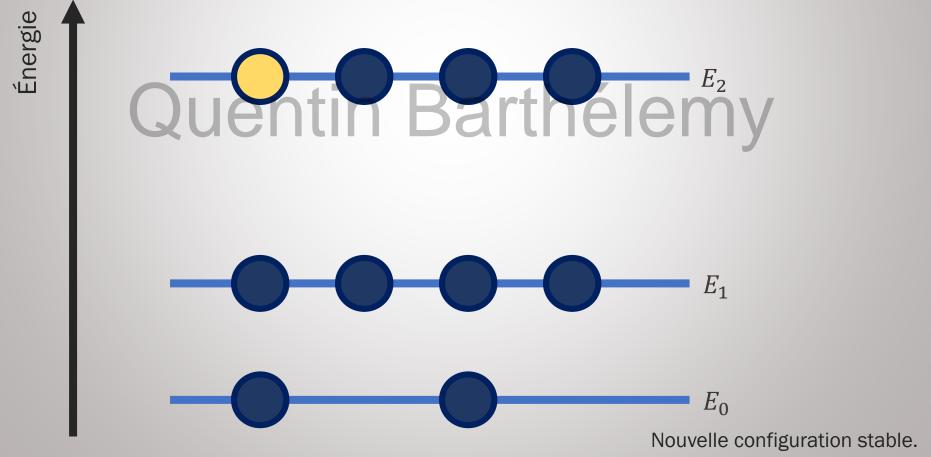
Nous n'aborderons pas ce dernier.

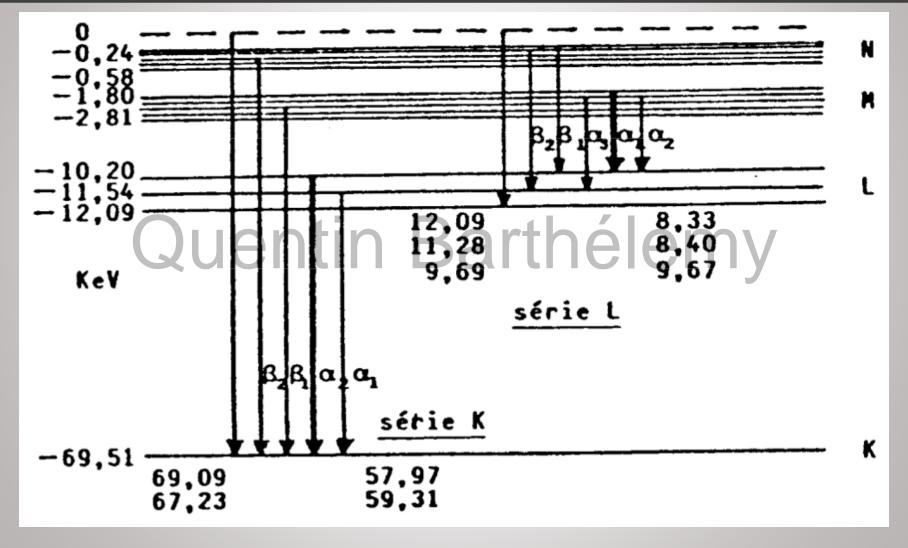


Fluorescence : le trou est comblé par un électron d'une couche supérieure, dont l'excès d'énergie est émis sous la forme d'un photon.



Les niveaux électroniques sont caractéristiques d'un atome. L'analyse de l'énergie des photons de fluorescence permet donc de remonter à la nature des atomes qui les ont émis. Le rayonnement de fluorescence est à l'origine d'un spectre de raies, caractéristique de l'anode (contrairement au spectre « blanc »).



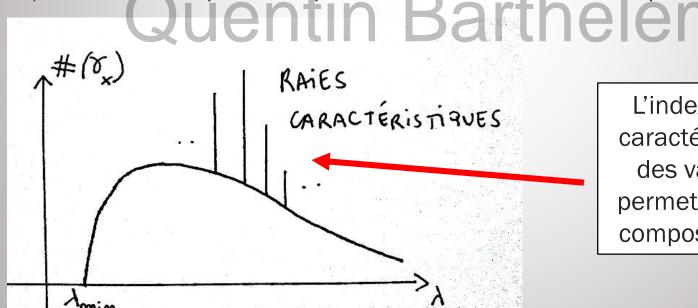


Exemple : les transitions électroniques permises pour le Tungstène (W).

Notations:

- Raie K si $n_{\text{final}} = 1$, raie L si $n_{\text{final}} = 2$, etc ...
- Raie α si $\Delta n = 1$, raie β si $\Delta n = 2$, etc ...
- On notera l'ordre de diffraction, suivi du symbole de l'élément, suivi de la nature de la transition. Par exemple : $1WK\alpha_1$.

Toutes les transitions électroniques (celles permises par les règles de sélection de Pauli) sont tabulées pour chaque atome de la classification périodique.



L'indexation des raies caractéristiques à partir des valeurs tabulées permet de déterminer la composition de l'anode.

Le spectre « blanc » et le spectre caractéristique, de façon schématique.

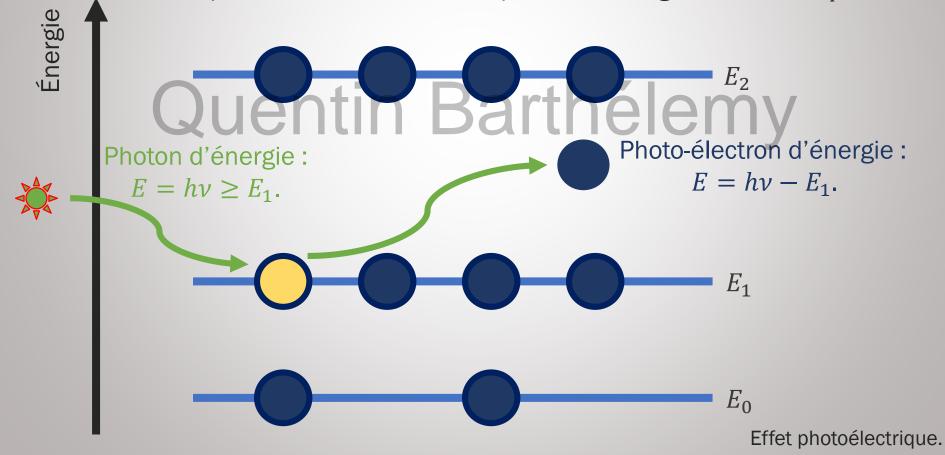
Subtilité: effet photoélectrique et auto-absorption

Les atomes de l'anode peuvent être ionisés d'une autre façon que par le transfert énergétique issu d'un électron thermique! Ils peuvent être ionisés par l'effet photoélectrique. Un électron d'énergie de liaison E_1 peut être éjecté du nuage électronique si l'atome absorbe un photon d'énergie $E = h\nu \ge E_1$.

entin Barthelemy Configuration électronique stable.

Subtilité: effet photoélectrique et auto-absorption

Les atomes de l'anode peuvent être ionisés d'une autre façon que par le transfert énergétique issu d'un électron thermique! Ils peuvent être ionisés par l'effet photoélectrique. Un électron d'énergie de liaison E_1 peut être éjecté du nuage électronique si l'atome absorbe un photon d'énergie $E = h\nu \ge E_1$.



Subtilité : effet photoélectrique et auto-absorption

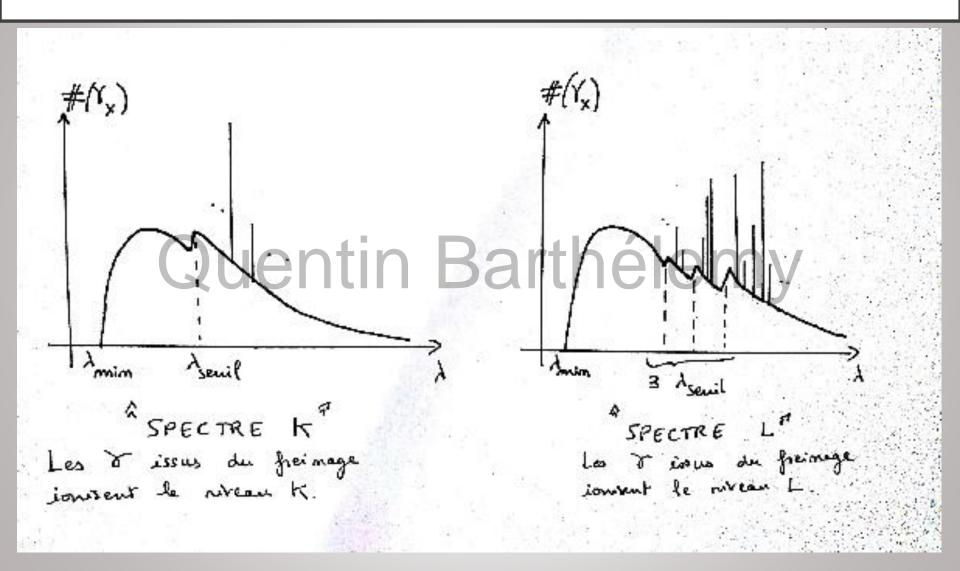
Les atomes de l'anode peuvent être ionisés d'une autre façon que par le transfert énergétique issu d'un électron thermique ! Ils peuvent être ionisés par l'effet photoélectrique. Un électron d'énergie de liaison E_1 peut être éjecté du nuage électronique si l'atome absorbe un photon d'énergie $E = h\nu \ge E_1$.

Energie entin Barthelemy Trou Configuration excitée.

Subtilité : effet photoélectrique et auto-absorption

- Dans le tube à RX, les photons les plus énergétiques du rayonnement de freinage pourront donc être absorbés par les atomes de l'anode. Les atomes ainsi ionisés vont pouvoir se désexciter par fluorescence.
- On s'attend donc à avoir un poids spectral supplémentaire (plus d'intensité) pour des énergies supérieures au(x) seuil(s) d'auto-absorption → discontinuité(s) du spectre continu.
- II y a 1 seuil d'auto-absorption associé à la couche K (1 seule sous-couche), 3 seuils d'auto-absorption associés à la couche L (3 sous-couches), ... → Pour distinguer un « spectre K » d'un « spectre L », il n'y a qu'à compter le nombre de seuils d'auto-absorption.
- Tous les seuils d'auto-absorptions sont tabulés (K ou L) pour chaque élément de la classification périodique.
- L'identification de la nature du spectre d'émission (K ou L) permet de déterminer le constituant principal de l'anode avec le(s) seuil(s), puis de discriminer rapidement les raies caractéristiques qui lui sont associées.

Subtilité : effet photoélectrique et auto-absorption

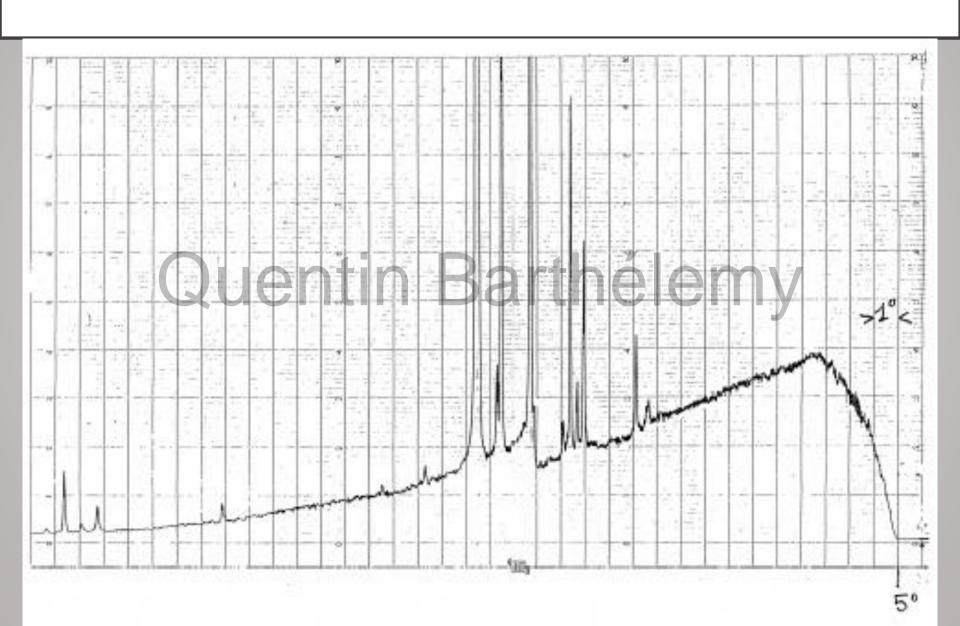


Attention de ne pas identifier un seuil d'auto-absorption comme une raie!

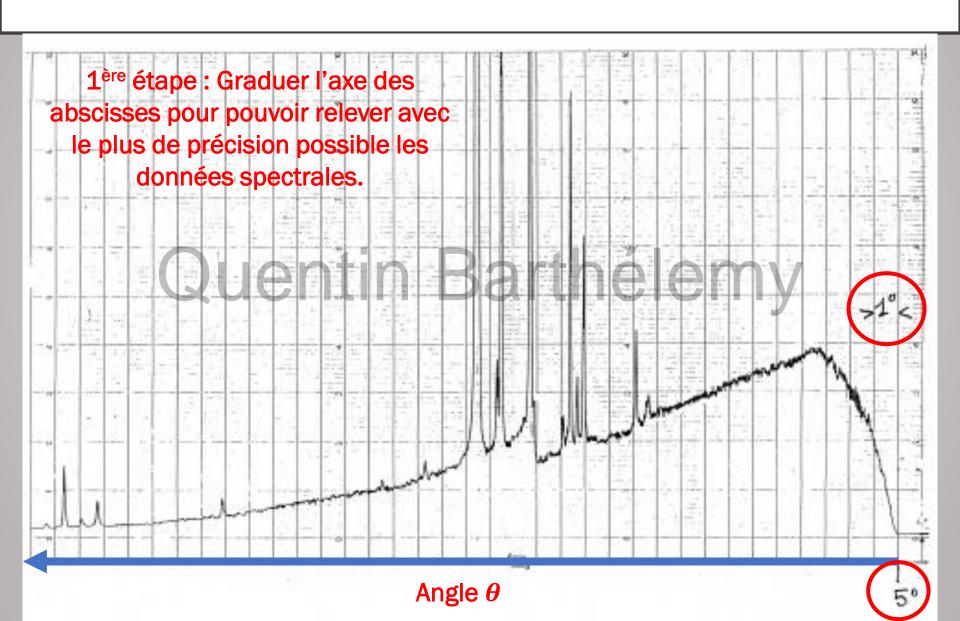
Objectif du TP

Analyser un spectre d'émission pour identifier tous les constituants de l'anode du tube à RX associé (métal principal et impuretés métalliques).

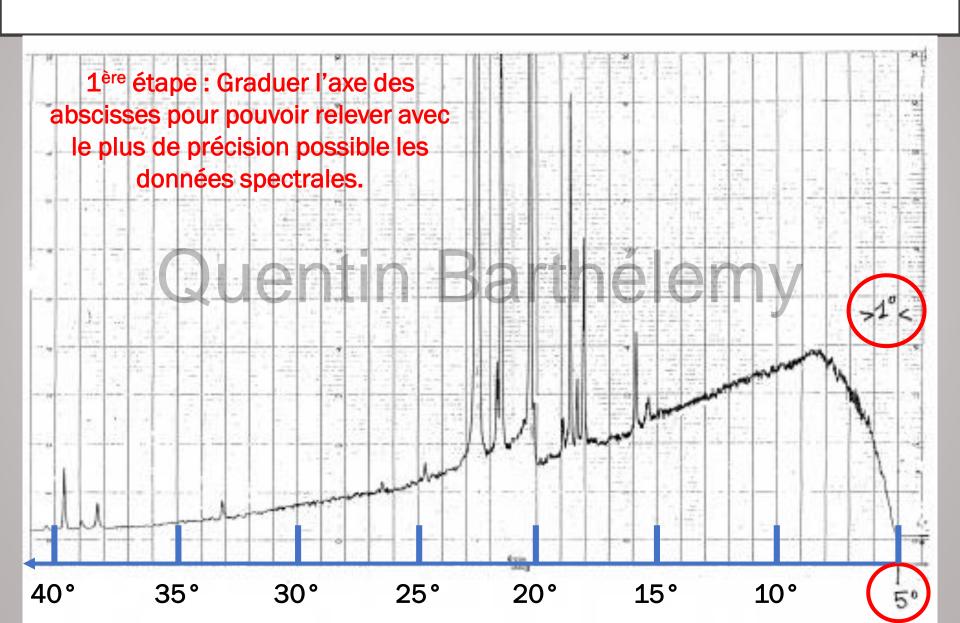
Exemple commun: le spectre « EMIS 2 »

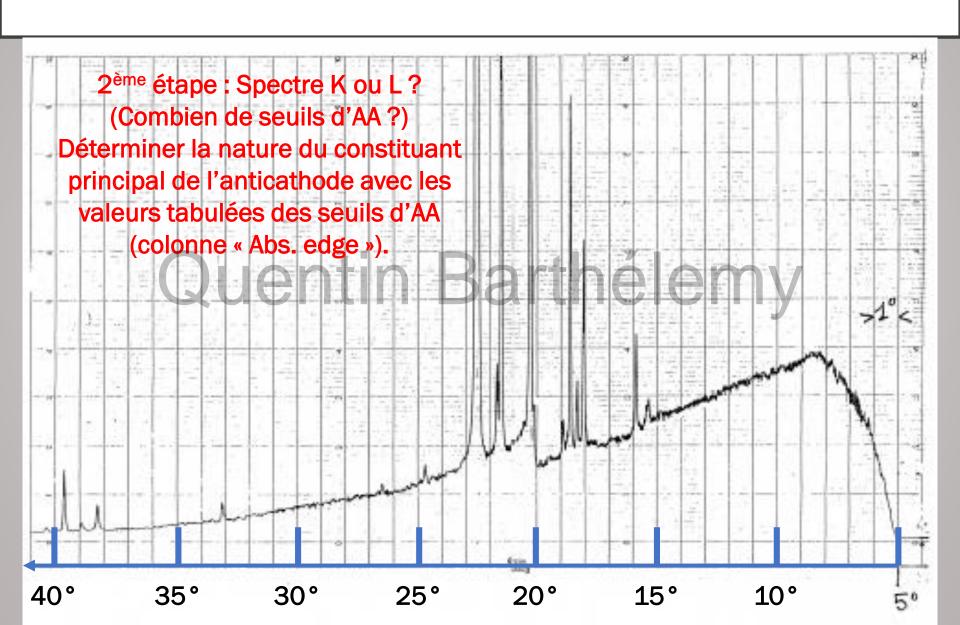


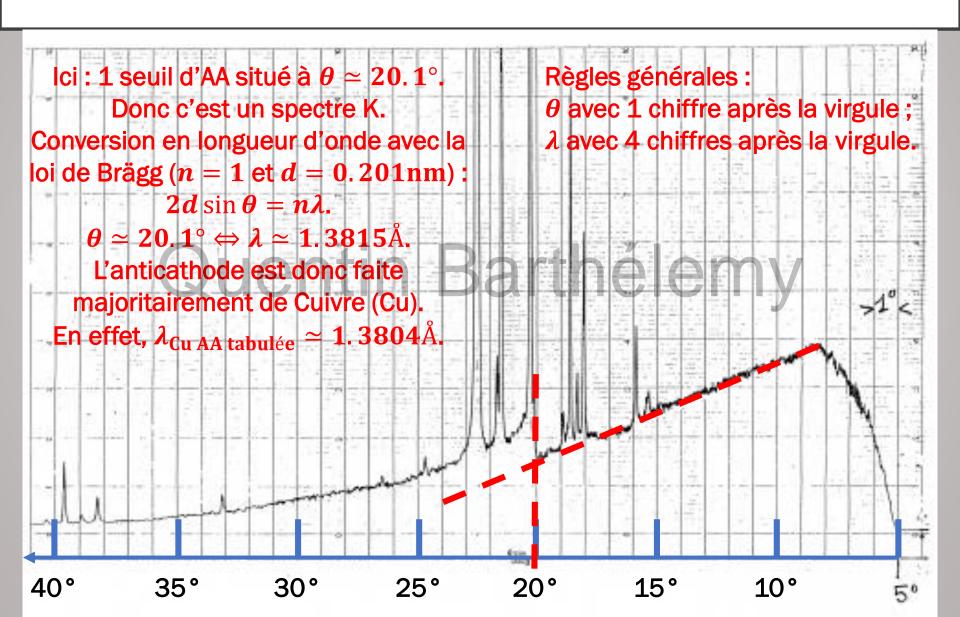
Exemple commun: le spectre « EMIS 2 »

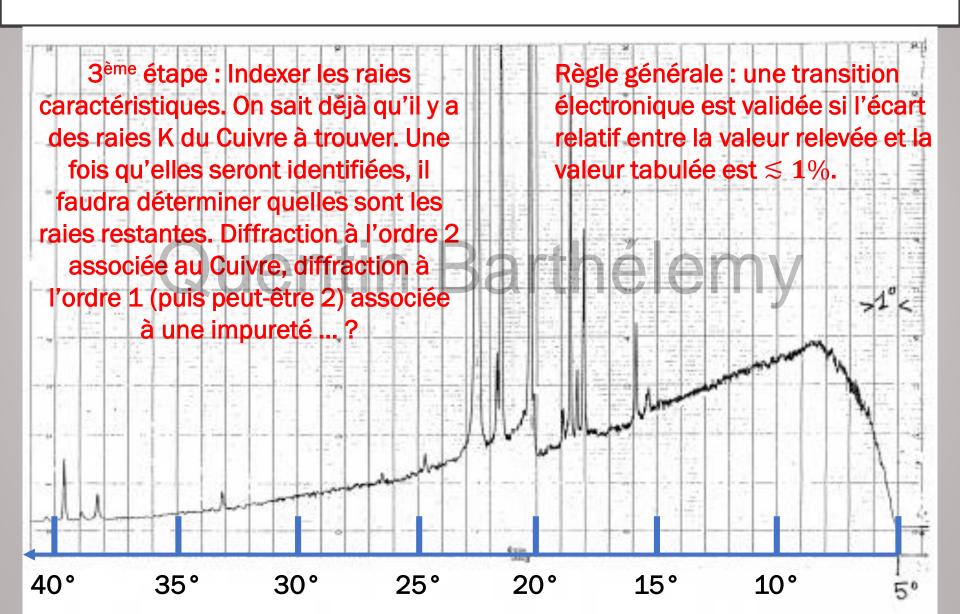


Exemple commun: le spectre « EMIS 2 »







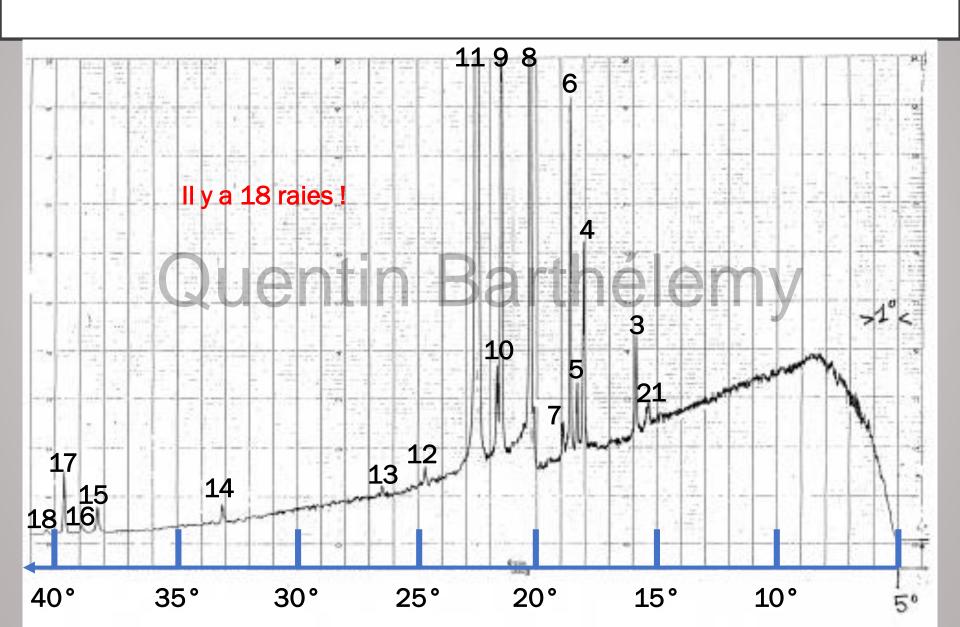


On va donc remplir le tableau suivant, où chaque ligne va correspondre à une raie. Il faut commencer par compléter les 4 premières colonnes en supposant que la diffraction est d'ordre $1 \, (n=1)$.

		10110				
# raie	Ordre de diffraction n	heta mesuré (°)	λ calculée (Å)	λ tabulée (Å)	Indexation	Écart relatif

Mais d'abord, il faut déterminer combien il y a de raies, ce qui est parfois délicat.

Attention, certaines raies peuvent être très proches, d'où la nécessité de relever l'angle de diffraction avec précision!



I	Exemple o	commi	un:le	spectre	« EMIS	2 »
aie	Ordre de diffraction $oldsymbol{n}$	θ mesuré (°)	λ calculée (Å)	λ tabulée (Å)	Indexation	Écart relatif

J	exemple c	.0111111	JII . 16	spectre	« EIVIIS)
# raie	Ordre de diffraction n	θ mesuré (°)	λ calculée (Å)	λ tabulée (Å)	Indexation	Écart relat

1.0608

1.0675

1.1013

1.2422

1.2622

1.2822

1.3021

1.3947

1.4799

1.4864

1.5449

1.6798

1.7874

2.1953

2.4915

2.5244

2.5624

2.6054

15.3

15.4

15.9

18.3

18.6

18.9

20.3

21.6

21.7

22.6

24.7

26.4

33.1

38.3

38.9

39.6

40.4

18

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

2

3

4

5

6

7

8

9

10

11

12

13

14

15

16

17

Exemple com	mun:le	spectre	~	EMIS	2	>>

lo chactro " EMIC a "

	Exemple commun: le spectre « EM13 2 »									
# raie	Ordre de diffraction $oldsymbol{n}$	θ mesuré (°)	λ calculée (Å)	λ tabulée (Å)	Indexation	Écart relatif				
1	1	15.3	1.0608							
2	1	15.4	1.0675							

1.39217

1.54433/1.54050

 $1CuK\beta_1$

1CuK $\alpha_1 \alpha_2$

0.18%

0.03%

1.1013

1.2422

1.2622

1.2822

1.3021

1.3947

1.4799

1.4864

1.5449

1.6798

1.7874

2.1953

2.4915

2.5244

2.5624

2.6054

3

4

5

6

7

8

9

10

11

12

13

14

15

16

17

18

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

15.9

18.3

18.6

18.9

20.3

21.6

21.7

22.6

24.7

26.4

33.1

38.3

38.9

39.6

40.4

Toutes les raies K associées au Cuivre à l'ordre 1 ont été indexées. Maintenant, il faut déterminer à quoi correspondent les autres raies. La méthode usuelle veut que l'on commence toujours par la raie inconnue la plus intense, dont on cherche à associer la λ calculée avec une valeur tabulée dans les colonnes « very strong » ou « strong ». Le plus petit écart relatif l'emporte !

Cela peut paraître laborieux mais il faut chercher intelligemment, c'est-à-dire chercher d'abord parmi les métaux les plus courants dans une anode. Penser notamment au Tungstène (W), au Cuivre (Cu), au Cobalt (Co), au Nickel (Ni) ...

Une fois qu'un élément à été identifié à l'ordre n=1, il faut éliminer toutes les raies attribuées à cet élément à l'ordre n=1, et il y aura peut être des raies attribuées à cet élément à l'ordre n=2 (recalculer en conséquence les λ).

I	Exemple o	commi	un:le	spectre	« EMIS	2 »
aie	Ordre de diffraction $oldsymbol{n}$	θ mesuré (°)	λ calculée (Å)	λ tabulée (Å)	Indexation	Écart relatif
	1	15.3	1.0608			

1.39217

1.47634

1.54433/1.54050

1CuK β_1

 $1WL\alpha_1$

 $1CuK\alpha_1\alpha_2$

0.18%

0.24%

0.03%

^	2xemple (411 . 10	spectre	· LIVIE	<i>'</i>
# raie	Ordre de diffraction n	θ mesuré (°)	λ calculée (Å)	λ tabulée (Å)	Indexation	Écart relat

1.0675

1.1013

1.2422

1.2622

1.2822

1.3021

1.3947

1.4799

1.4864

1.5449

1.6798

1.7874

2.1953

2.4915

2.5244

2.5624

2.6054

15.4

15.9

18.3

18.6

18.9

20.3

21.6

21.7

22.6

24.7

26.4

33.1

38.3

38.9

39.6

40.4

18

1

2

3

4

5

6

7

8

9

10

11

12

13

14

15

16

17

18

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

ı	Exemple	commi	un : le	spectre	« EMIS	2 »
# raie	Ordre de diffraction $oldsymbol{n}$	θ mesuré (°)	λ calculée (Å)	λ tabulée (Å)	Indexation	Écart relatif
1	1	15.3	1.0608	1.06201	<mark>1WL</mark> γ ₃	<mark>0.12%</mark>

1.0675

1.1013

1.2422

1.2622

1.2822

1.3021

1.3947

1.4799

1.4864

1.5449

1.6798

1.7874

2.1953

2.4915

2.5244

2.5624

2.6054

1.06803

1.09851

1.24451

1.26247

1.28175

1.30141

1.39217

1.47634

1.48738

1.6784

1.54433/1.54050

 $1WL\gamma_2$

 $1WL\gamma_1$

 $1WL\beta_2$

 $1WL\beta_3$

 $1 \text{WL} \beta_1$

 $1WL\beta_4$

1CuK β_1

 $1WL\alpha_1$

 $1WL\alpha_2$

1WLI

 $1CuK\alpha_1\alpha_2$

0.05%

0.26%

0.18%

0.02%

0.04%

0.06%

0.18%

0.24%

0.07%

0.03%

0.08%

15.4

15.9

18.3

18.6

18.9

20.3

21.6

21.7

22.6

24.7

26.4

33.1

38.3

38.9

39.6

40.4

18

2

3

4

5

6

7

8

9

10

11

12

13

14

15

16

17

18

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

E-- - - 1 -TRAIC

,	exemple of	commi	un : le	spectre	« EWITS	2 »
# raie	Ordre de diffraction $oldsymbol{n}$	θ mesuré (°)	λ calculée (Å)	λ tabulée (Å)	Indexation	Écart relatif
1	1	<mark>15.3</mark>	1.0608	1.06201	1WLγ ₃	0.12%

1.06803

1.09851

1.24451

1.26247

1.28175

1.30141

1.39217

1.47634

1.48738

1.6784

1.09851

1.24451

1.26247

1.28175

1.30141

1.54433/1.54050

 $1WL\gamma_2$

 $1WL_{\gamma_1}$

 $1WL\beta_2$

 $1WL\beta_3$

 $1WL\beta_1$

 $1WL\beta_4$

1CuK β_1

1WLα₁

 $1WL\alpha_2$

1WLI

 $\frac{2WL\gamma_1}{}$

 $2WL\beta_2$

 $2WL\beta_3$

 $2WL\beta_1$

 $2WL\beta_4$

 $1CuK\alpha_1\alpha_2$

0.05%

0.26%

0.18%

0.02%

0.04%

0.06%

0.18%

0.24%

0.07%

0.03%

0.08%

0.08%

0.10%

0.02%

0.04%

0.10%

1.0675

1.1013

1.2422

1.2622

1.2822

1.3021

1.3947

1.4799

1.4864

1.5449

1.6798

1.7874

1.0977

1.2458

1.2622

1.2812

1.3027

15.4

15.9

18

18.3

18.6

18.9

20.3

21.6

21.7

22.6

24.7

26.4

33.1

38.3

38.9

39.6

40.4

2

3

4

5

6

7

8

9

10

11

12

13

14

15

16

17

18

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

1

2

2

2

	axemple	.0111111	uii . ic	spectie		, 2 //
raie	Ordre de diffraction n	θ mesuré (°)	λ calculée (Å)	λ tabulée (Å)	Indexation	Écart relatif
	1	<mark>15.3</mark>	1.0608	1.06201	$_{1}$ WL $_{\gamma_{3}}$	<mark>0.12%</mark>

1.06803

1.09851

1.24451

1.26247

1.28175

1.30141

1.39217

1.47634

1.48738

1.6784

1.78892

1.09851

1.24451

1.26247

1.28175

1.30141

1.54433/1.54050

 $1WL\gamma_2$

1WL_{γ1}

 $1WL\beta_2$

 $1WL\beta_3$

 $1WL\beta_1$

 $1WL\beta_4$

1CuK β_1

 $1WL\alpha_1$

 $1WL\alpha_2$

1WLI

 $\frac{2WL\gamma_1}{}$

 $2WL\beta_2$

 $2WL\beta_3$

 $2WL\beta_1$

 $2WL\beta_4$

 $1CuK\alpha_1\alpha_2$

 $1\text{CoK}\alpha_1\alpha_2$

0.05%

0.26%

0.18%

0.02%

0.04%

0.06%

0.18%

0.24%

0.07%

0.03%

0.08%

0.08%

0.08%

0.10%

0.02%

0.04%

0.10%

1.0675

1.1013

1.2422

1.2622

1.2822

1.3021

1.3947

1.4799

1.4864

1.5449

1.6798

1.7874

1.0977

1.2458

1.2622

1.2812

1.3027

15.4

15.9

18.3

18.6

18.9

20.3

21.6

21.7

22.6

24.7

26.4

33.1

38.3

38.9

39.6

40.4

18

ra

1

2

3

4

5

6

7

8

9

10

11

12

13

14

15

16

17

18

1

1

1

1

1

1

1

1

2

