CHIMICA ANALITICA II CON LABORATORIO

(AA 2018-19) 8 C.F.U. - Laurea triennale in Chimica

Le Spettroscopie di Fluorescenza molecolare

Il fenomeno della fluorescenza molecolare avviene quando una molecola <u>dopo aver assorbito un</u> <u>fotone ad energia hv emette un fotone ad energia hv'</u> con v' < v (cioè $\lambda' > \lambda$)

III E' una

$$A + hv \rightarrow A^* \rightarrow A + hv'$$

spettroscopia di

emissione !!!



Con l'assorbimento del fotone la molecola:

- raggiunge un livello energetico vibrazionale appartenente ad un certo livello elettronico superiore a quello fondamentale (a),
- poi decade per rilassamento vibrazionale fino al livello elettronico eccitato (b)
- ed infine emette un fotone per rilassamento radiativo ritornando allo stato fondamentale (c), quindi $\Delta E' < \Delta E$



Spettroscopie atomiche e molecolari: la spettroscopia di fluorescenza molecolare

https://chem.libretexts.org/Textbook_Maps/Analytical_Chemistry_Textbook_Maps/Map%3A_Analytical_Chemistry_2.0_(Harvey)/10_Spectroscopic_Methods

L'analisi quantitativa in spettroscopia di fluorescenza molecolare

Le misure di emissione non sono misure assolute: le intensità di emissione ottenute su diversi strumenti non sono in genere confrontabili fra di loro

Per effettuare misure quantitative è quindi indispensabile utilizzare una curva di taratura.

E' possibile dimostrare che, quando l'assorbanza della soluzione è sufficientemente bassa (A \leq 0,05) esiste una proporzionalità diretta fra l'intensità dell'emissione P_F e la concentrazione:

 $P_F = kP_0c$

dove P_0 è la potenza della radiazione incidente e k è una costante che contiene, fra l'altro, il valore della resa quantica di emissione dell'analita (la resa quantica Φ è il rapporto tra il numero di fotoni emessi e il numero fotoni assorbiti):



Inoltre <u>è possibile aumentare l'intensità del segnale di emissione aumentando la potenza della radiazione di</u> <u>eccitazione.</u>

Spettroscopie atomiche e molecolari: la spettroscopia di fluorescenza molecolare Slides in parte tratte da corso di Chimica Analitica dell'Eurobachelor in chimica e chimica dei materiali della Facoltà di SMFN dell'Università di Bologna

Spettroscopia di fluorescenza molecolare: la strumentazione



è sufficiente che due facce opposte siano trasparenti)

- La lampada ad arco contenente Xe (ad alta pressione) è una lampada <u>ad alto potere radiante</u> (P_0) che produce radiazione elettromagnetica in un intervallo $\Delta \lambda = 200 - 900$ nm Confronto tra Spettroscopia di assorbimento e di fluorescenza molecolare

	Spettrofotometria	Spettrofluorimetria
Applicabilità	Ampia	Ristretta (relativamente poche sostanze emettono)
Intervallo di linearità	Ampio	Ristretto
Sensibilità (oppure limite di rivelazione)	Media	Elevata (è possibile utilizzare rivelatori più sensibili o aumentare P _o)

Le Spettroscopie di Fluorescenza atomica ai raggi X (XRF)

XRF è una tecnica che viene utilizzata per l'anaiisi elementare di solidi o liquidi con un minimo trattamento del campione. Il campione viene irradiato con raggi X, gli atomi del campione vengono eccitati ed emettono raggi X in fase di rilassamento. Le lunghezze d'onda dei raggi X emessi sono caratteristiche della specie atomica.

Nel campo dei raggi X la <u>lunghezza d'onda è usualmente espressa in Ångstrom</u> con 1Å = 0.1 nm e l'energia coinvolta nelle <u>transizioni elettroniche in chilo-elettronVolt (keV)</u>. 1 eV è l'energia acquisita da un elettone quando viene accelerato dalla potenza di 1Volt.

L'XRF di solito utilizza lunghezze d'onda nell"intervallo 0.5-100 Å e quindi energie da 25 a 0.1 keV

I raggi X possono interagire con gli <u>elettroni interni</u> del guscio atomico K, poiché possiedono energia comparabile con l'energia di transizione elettronica da K ai gusci più esterni.

Modello atomico di Bohr



Spettroscopie atomiche e molecolari: la spettroscopia di fluorescenza atomica ai raggi X

In questa tecnica un fotone con energia nella regione dello spettro dei raggi X è assorbito da un atomo ed un elettrone di un orbitale interno viene espulso lasciando una vacanza.

A questo punto l'atomo è in uno stato ionizzato A^+ e tende a tornare il più presto possibile in uno stato energetico più basso (configurazione elettronica più stabile) con lo spostamento di un elettrone da un guscio più esterno alla vacanza e quindi emettendo un fotone a $\lambda' > \lambda$ (fluorescenza).



Spettroscopie atomiche e molecolari: la spettroscopia di fluorescenza atomica ai raggi X

Transizioni elettroniche possibili in XRF



- Elettrone che va a riempire la vacanza
- Vacanza elettronica (buca)

- righe K_α: transizione di un elettrone del guscio
 L per riempire una vacanza nel guscio K. <u>Sono</u>
 <u>le transizioni più frequenti e quindi i picchi K_α</u>
 <u>sono i più intensi</u>
- righe K_β: transizione di un elettrone del guscio
 M per riempire una vacanza nel guscio K
- righe L_α: transizione di un elettrone del guscio
 M per riempire una vacanza nel guscio L
- righe L_β: transizione di un elettrone del guscio
 N per riempire una vacanza nel guscio L

segue \rightarrow

Rilassamenti non radiativi in XRF (emissione di elettroni di Auger)

L'emissione di elettroni di Auger è <u>un processo competitivo</u> rispetto all'emissione di fluorescenza (cioé l'emissione di fotoni).

L'energia rilasciata durante una transizione K_{α} o K_{β} (cioè un elettrone che passa da L o M al guscio K, rispettivamente) può essere assorbita da un altro elettrone dell'atomo invece di essere emessa come fotone. Questa energia porta all'emissione di un elettrone dall'atomo, il così detto elettrone di Auger.



- Elettrone che va a riempire la vacanza
- Vacanza elettronica (buca)
- Elettrone di Auger

La probabilità che il riempimento di una vacanza elettronica porti ad emissione è detta **resa della fluorescenza** e si esprime (es. per il guscio K):

 $\omega_{K} = \frac{n^{\circ} \text{ di raggi X emessi dal guscio K}}{n^{\circ} \text{ di vacanze create nel guscio K}}$

 ω_{κ} è molto bassa per elementi con Z< 11 (cioè più leggeri di Na), mentre per elementi con Z molto grande è prossima a 1.

Per questo motivo la tecnica XRF è poco sensibile per elementi leggeri.

Spettri XRF

Gli spettri XRF non contengono solo righe ben distinte dovute alle transizioni elettroniche, ma anche <u>numerose</u> <u>righe</u> (a seconda della specie atomica e dello strumento impiegato) <u>dovute a diversi effetti</u>:



Rh XRF spectrum

segue \rightarrow

Effetto di scattering:



N.B.: in questa spiegazione la "sorgente" è un tubo al Rh (vedasi slides successive)

Una frazione dei raggi X della sorgente colpiscono il campione e sono retrodiffusi ("backscattered") al detector



- i raggi X colpiscono un atomo <u>senza</u> promuovere fluorescenza
- l'energia non è persa nella collisione ($E_2 = E_1$)
- *i picchi appaiono come picchi della sorgente*
- noti anche come <u>scatter elastico</u> (perché l'energia non cambia)
- i raggi X colpiscono un atomo <u>senza</u> promuovere fluorescenza
- energia è persa nella collisione ($E_2 < E_1$)
- i picchi Compton appaiono come picchi della sorgente, ad energia leggermente inferiore ai picchi Rayleigh
- noti anche come scatter anelastico

> Picchi somma:

- 2 fotoni colpiscono il detector simultaneamente
- la fluorescenza è riconosciuta come dovuta ad 1 fotone avente energia doppia
- un picco appare nello spettro a 2x (volte) keV dell'elemento
- Picchi di escape



- i raggi X colpiscono il campione e promuovono fluorescenza
- si genera un artefatto dall'elemento che costituisce il <u>detector</u> (es. Si)
- il risultato è un picco che appare a keV dell'Elemento– (meno) keV del Si (1.74 keV)

> Brehmstrahlung (radiazione di frenamento)



Rumore che appare negli spettri dovuto alla decelerazione degli elettroni quando colpiscono l'anodo del tubo a raggi X (nella <u>sorgente</u>)

Spettroscopia XRF: la sorgente di raggi X



Spettroscopia XRF: la strumentazione

Spettrometria di fluorescenza X a dispersione di lunghezza d'onda (WDXRF)



- più sofisticati, quindi più costosi;
- minore efficienza della sorgente di raggi X ⇒ costo maggiore;
- risoluzione migliore (5-20 eV);
- radiazioni di fondo minori, quindi minori LOD (Limit of Detection)

Spettrometria di fluorescenza X a dispersione

di energia (EDXRF)



- più semplici, quindi meno costosi;
- niente parti in movimento;
- maggiore efficienza della sorgente di raggi X;
- risoluzione peggiore (150-600 eV), necessità di deconvoluzioni spettrali in caso di sovrapposizione di picchi;
- radiazioni di fondo maggiori, quindi maggiori LOD

Strumenti XRF da banco

- strumenti compatti
- prezzo contenuto
- manipolazione richiesta minima
- possibilità di analisi su scala micro (strumenti più costosi)



Strumenti XRF portatili

- gli strumenti portatili consentono di effettuare analisi senza vincoli geometrici
- prestazioni inferiori rispetto agli strumenti da banco





Strumenti XRF portatili



Apparecchiature portatili per l'analisi non distruttiva "in situ"

limitata ad elementi con numero atomico superiore a 19 (potassio)

molto adatto per individuare i pigmenti edilizi

http://www.elettra.trieste.it/lightsources/elettra/elettra-beamlines/microfluorescence/x-ray-fluorescence.html

www.elettra.trieste.it/lightsources/elettra/elettra-beamlines/microfluorescence/x-ray-fluorescence.html



Analytical capabilities

X-Ray Fluorescence (XRF) is a well-established and versatile analytical technique for studying the elemental composition of different kind of materials with detection limits down to the sub-µg/g concentration level for the best excitation/detection conditions. The analytical capabilities of XRF are considerably improved in terms of elemental sensitivity and spatial resolution by using synchrotron radiation (SR) for excitation. Advanced sample manipulator stages make possible to perform near surface, angular dependent and 2D scanning or transmission measurements. In addition, the high resolving power of the crystal monochomators installed at the XRF beam line allows performing X-ray Absorption Near-Edge Structure (XANES) measurements and to gather valuable information on the speciation of the detected elements.

222764 (2015) DOI:10.1364/OE.23.022753

Limiti di rilevabilità

Differiscono in funzione della matrice, della preparazione del campione, del tipo di strumento. Indicativamente, per materiale siliceo con WDXRF:

> 500-100 ppm per elementi maggiori (Na, Mg, Al, Si, P, S, Cl, K, Ca, Mn, Fe, Ba) 20 -10 ppm per elementi in traccia (V, Cr,Co, Ni, Cu,Zn, As, Rb, Sr, Y, Zr, Nb, Mo, W, Pb, Th, U)

In genere:

- la stumentazione ED ha limiti di rilevabilità più elevati per gli elementi in traccia rispetto allo strumento WD
- i limiti di rilevabilità sono di un ordine di grandezza maggiore con strumentazioni portatili

Caratteristiche della tecnica XRF

- multielementare
- non distruttiva
- analisi limitata ad elementi con n.a. > 10
- "necessità" di utilizzare il vuoto (10 Pa)
- possibili alterazione del colore
- possibili modificazioni delle proprietà meccaniche
- *"ampia" area d'analisi*
- marcato effetto matrice nell'analisi quantitativa
- in campioni stratificati, possibilità di eccitazione di più strati

Applicazioni

Monete ed altri oggetti di metallo

individuazione di alterazioni o trattamenti superficiali quali impoverimento o arricchimento analisi di bulk per indagini sulla tecnologia, informazioni storiche, autenticazioni

Ceramica e ossidiana

studi di provenienza

<u>Avorio</u>

riconoscimento di avorio di mammut

<u>Vetri</u>

individuazione degli elementi coloranti, composizione della matrice

Riconoscimento di pigmenti pittorici ed inchiostri

<u>Additivi nelle vernici</u>

Applicazioni in accoppiamento con altra strumentazione: la microscopia elettronica a scansione



Scanning Electron Microscopy with EDX probe



Figura 1 Immagine acquisita con il detector SE (Secondary Electrons) Impostazioni: Magn = 200, HT = 15 kV, Spot = 5



Figura 2 Immagine acquisita con il detector BSE (Back Scattered Electrons) Impostazioni: Magn = 200, HT = 15 kV, Spot = 5

Analisi di Attivazione Neutronica (NAA)

Esponendo i campioni <u>ad una sorgente di neutroni termici</u>, e suscitando così una radioattività indotta, si ottenevano informazioni <u>qualitative e quantitative sugli elementi presenti</u>, tramite la misurazione della radioattività stessa.

E' necessario poter disporre di una sorgente di neutroni:

•Reattori tipo TRIGA (Training Research Isotopes General Atomics) MARK II

- •http://www.camplus.it/visita-guidata-al-reattore-nucleare-sperimentale-triga-centro-lena-di-pavia
- •http://www.rcp.ijs.si/ric/index-a.htm
- •http://www.rcp.ijs.si/ric/pdf/reactor_utilization.pdf

https://www.researchgate.net/publication/237274676_

L'ANALISI_STRUMENTALE_PER_ATTIVAZIONE_NEUTRONICA_UN_POTENTE_STRUMENTO_ NELLA_DETERMINAZIONE_DELLA_CONTAMINAZIONE_AMBIENTALE_TEORIA_ED_APPLICAZ IONI L'Analisi per Attivazione Neutronica presenta, per un gran numero di elementi, una <u>sensibilità</u> ineguagliabile (fino a 10⁻¹² g ovvero <u>picogrammi</u>).

La sua importanza deriva dalla necessità di analizzare <u>elementi di rilevanza ambientale</u> presenti però in tracce o, addirittura, in ultra-tracce nei campioni.

Una tipica analisi con questa tecnica si svolge in 3 fasi distinte: attivazione, isolamento e determinazione quantitativa.

Si rilevano fotoni gamma, con energie caratteristiche per gli elementi.



Spettroscopie atomiche e molecolari: Analisi di Attivazione Neutronica

LA SPETTROMETRIA DI MASSA

INTRODUZIONE

La Spettrometria di Massa consiste nel "<u>pesare</u>" singole molecole tramite la loro trasformazione in <u>ioni</u> nel <u>vuoto</u>, e la misura della risposta delle loro <u>traiettorie</u> a campi elettrici, magnetici o entrambi

Fenn et al (1989): Science 246(4926):64-71



Uno spettrometro di massa è uno strumento che viene utilizzato per:

- 1) Generare ioni da elementi/composti con un metodo adatto;
- Separare questi ioni (nello spazio o nel tempo) in base al loro rapporto massa su carica (m/z)
- 3) Rivelare gli ioni qualitativamente e quantitativamente in funzione del loro m/z

La spettrometria di massa NON è una spettroscopia, perché NON coinvolge assorbimento o emissione di fotoni

La spettrometria di massa: introduzione

GLI ISOTOPI

<u>Gli isotopi</u> sono elementi che contengono <u>lo stesso numero di protoni</u>, quindi hanno stesso numero atomico Z che determina la loro posizione nella Tavola Periodica, ma <u>differiscono per il</u> <u>numero di neutroni</u> presenti nel nucleo.

Tra gli 83 elementi stabili presenti in natura:

- a) 20 di essi esistono in una unica forma isotopica, cioè sono mono-isotopici;
- b) Molti elementi esistono sotto forma di due isotopi, cioè sono di-isotopici, in particolare possono essere classificati come X+1 o X+2 o, in rari casi, X-1;
- c) La maggior parte degli elementi è definita **poli-isotopica** poiché possiede un numero di isotopi uguale a tre o più.

X = numero di massa (protoni+neutroni) dell'isotopo più abbondante.

Esempi:

- a) mono-isotopici: fluoro (¹⁹F), sodio (²³Na), fosforo (³¹P), iodio(¹²⁷I), berillio (⁹Be), alluminio (²⁷AI), manganese (⁵⁵Mn), cobalto (⁵⁹Co), arsenico (⁷⁵As), cesio (¹³³Cs), and oro (¹⁹⁷Au);(*)
 (*) N.B.: dall'elenco sono esclusi gli isotopi radioattivi (cioè non stabili), ad es. ¹³¹I e ¹³⁷Cs
- b) di-isotopici, con numero di neutroni uguale a:
 - ★ X+1: idrogeno (¹H, ²H ≡ D), carbonio (¹²C, ¹³C), and azoto (¹⁴N, ¹⁵N);
 - ★ X+2: cloro (³⁵Cl, ³⁷Cl), bromo (⁷⁹Br, ⁸¹Br), rame (⁶³Cu, ⁶⁵Cu), argento (¹⁰⁷Ag, ¹⁰⁹Ag);
 - ✤ X-1: litio (⁶Li, ⁷Li), boro (¹⁰B, ¹¹B), and vanadio (⁵⁰V,⁵¹V);
- c) poli-isotopici: ossigeno (¹⁶O, ¹⁷O, ¹⁸O), zolfo (³²S, ³³S, ³⁴S), xenon (9 isotopi).



segue \rightarrow

L'ABBONDANZA ISOTOPICA

Le abbondanze isotopiche per un singolo elemento sono riportate

- o considerando che la somma delle abbondanze di tutti gli isotopi sia = 100%;
- oppure normalizzando rispetto all'isotopo più abbondante che viene posto = 100% quindi gli altri vengono calcolati di conseguenza (vedi tabella)

Le abbondanze isotopiche vengono usualmente rappresentate utilizzando dei grafici a barre che riportano in ascissa le unità di massa atomica (u) e in ordinata l'Abbondanza %.



Classifi- cation	Atomic symbol	Atomic number Z	Mass number A	Isotopic composition	Isotopic mass [u]	Relative atomic ma [u]
(X) ^a	Н	1	1 2	100 0.0115	1.007825 2.014101	1.00795
х	F	9	19	100	18.998403	18.998403
х	Na	11	23	100	22.989769	22.989769
х	Р	15	31	100	30.973762	30.973762
х	Ι	53	127	100	126.904468	126.90446
X+1	с	6	12 13	100 1.08	12.000000 ^b 13.003355	12.0108
X+1	Ν	7	14 15	100 0.369	14.003074 15.000109	14.00675
(X+2) ^a	0	8	16 17 18	100 0.038 0.205	15.994915 16.999132 17.999116	15.9994
(X+2) ^a	Si	14	28 29 30	100 5.0778 3.3473	27.976927 28.976495 29.973770	28.0855
(X+2) ^a	S	16	32 33 34 36	100 0.80 4.52 0.02	31.972071 32.971459 33.967867 35.967081	32.067
X+2	Cl	17	35 37	100 31.96	34.968853 36.965903	35.4528
X+2	Br	35	79 81	100 97.28	78.918338 80.916291	79.904
X-1	Li	3	6 7	8.21 100	6.015122 7.016004	6.941
X-1	в	5	10 11	24.8 100	10.012937 11.009306	10.812
poly	Xe	54	124 126	0.33 0.33	123.905896 125.904270	131.29
			128 129	7.14 98.33	127.903530 128.904779	
			130 131 132	15.17 78.77	129.903508 130.905082 131.904154	
			132 134 136	38.82	133.905395	

Table 3.1. Isotopic classifications and isotopic compositions of some common elements. A

LE DIVERSE DEFINIZIONI DI MASSA di UN ELEMENTO

Massa nominale di un elemento:

è il numero intero ottenuto per arrotondamento della massa esatta del suo isotopo più abbondante in natura

Massa isotopica:

è la massa esatta di un isotopo. E' molto prossima alla massa nominale di un isotopo, ma non uguale. Unica eccezione è il ¹²C che ha massa isotopica = 12,000000 u.

Massa monoisotopica:

è la massa esatta dell'isotopo più abbondante in natura di un elemento.

Massa atomica relativa:

è calcolata come media pesata di tutti gli isotopi presenti in natura di un elemento:

$$M_r = \frac{\sum_{i=1}^{i} A_i \times m_i}{\sum_{i=1}^{i} A_i}$$

dove A_i è l'abbondanza e m_i la massa isotopica dell'i-esimo isotopo.

Esempio: il cloro.

- Massa nominale del cloro = 35;
- Massa isotopica ad es. del ³⁷Cl = 36.965903 u;
- Massa monoisotopica del cloro = 34.968853 u;
- Massa atomica relativa del cloro = 35.4528 u

Tuttavia <u>non esiste</u> un atomo con questa massa. Invece il cloro è composto da ³⁵Cl (34.968853 u) e ³⁷Cl (36.965903 u) al 75.78% e 24.22% dell'abbondanza totale o, in termini di abbondanza relativa (o normalizzata), 100% e 31.96% rispettivamente.

Quindi è possibile calcolare la massa atomica relativa del cloro come segue:

$$\begin{split} M_r &= (75.78 \times 34.968853 \ u + 24.22 \times 36.965903 \ u) / (75.78 + 24.22) \\ &= 35.4528 \ u. \end{split}$$

oppure

 $M_r = (100 \times 34.968853 u + 31.96 \times 36.965903 u)/(100 + 31.96) = 35.4528 u.$

N.B.: l'unità di massa atomica [u] è definita come 1/12 della massa di un atomo dell'isotopo ¹²C a cui viene assegnata una massa di esattamente 12 u, con 1 u = 1.660538× 10⁻²⁷ kg.

La spettrometria di massa: introduzione

Table 3.1. Isotopic classifications and isotopic compositions of some common elements. A complete table is provided in the Appendix. © IUPAC 2001 [7,8]

Classifi-	Atomic	Atomic	Mass	Isotopic	Isotopic	Relative
cation	symbol	number Z	number A	composition	mass [u]	atomic mas [u]
(X) ^a	Н	1	1	100	1.007825	1.00795
			2	0.0115	2.014101	
х	F	9	19	100	18.998403	18.998403
х	Na	11	23	100	22.989769	22.989769
х	Р	15	31	100	30.973762	30.973762
Х	Ι	53	127	100	126.904468	126.904468
X+1	С	6	12	100	12.000000 ^b	12.0108
			13	1.08	13.003355	
X+1	Ν	7	14	100	14.003074	14.00675
			15	0.369	15.000109	
(X+2) ^a	0	8	16	100	15.994915	15.9994
			17	0.038	16.999132	
			18	0.205	17.999116	
(X+2) ^a	Si	14	28	100	27.976927	28.0855
		29	5.0778	28.976495		
			30	3.3473	29.973770	
(X+2) ^a	S	16	32	100	31.972071	32.067
			33	0.80	32.971459	
			34	4.52	33.967867	
			36	0.02	35.967081	
X+2	Cl	17	35	100	34.968853	35.4528
			37	31.96	36.965903	
X+2	Br	35	79	100	78.918338	79.904
			81	97.28	80.916291	
X-1	Li	3	6	8.21	6.015122	6.941
			7	100	7.016004	
X-1	в	5	10	24.8	10.012937	10.812
			11	100	11.009306	
poly	Xe	54	124	0.33	123.905896	131.29
			126	0.33	125.904270	
			128	7.14	127.903530	
			129	98.33	128.904779	
		130	15.17	129.903508		
		131	78.77	130.905082		
			132	100	131.904154	
		134	38.82	133.905395		
		136	32.99	135.907221		

^a Classification in parentheses = "not in the strict sense". ^b Standard of atomic mass scale.

LE DIVERSE DEFINIZIONI DI MASSA di UNA MOLECOLA

Massa molecolare nominale:

la massa nominale di una molecola è uguale alla somma delle masse nominali degli elementi che la costituiscono. Esempio 1:

Massa nominale $CO_2 = 12 u + 16 u \times 2 = 44 u$

Esempio 2:

Massa nominale $SnCl_2 = 120 u + 35 u \times 2 = 190 u$

N.B:: In questo caso mentre l'isotopo ³⁵Cl è sia l'isotopo più abbondante per il cloro che quello a massa minore, per lo stagno l'isotopo più abbondante è ¹²⁰Sn (e l'isotopo a massa minore è ¹¹²Sn).

> Massa molecolare monoisotopica:

è calcolata come somma di tutte le masse atomiche monoisotopiche degli elementi che sono presenti nella sua formula empirica.

Esempio:

Massa molecolare monoisotopica $CO_2 = 12.000000 u +$ 15.994915 u × 2 = 43.989830 u

Massa molecolare relativa:

è calcolata come somma di tutte le masse atomiche relative degli elementi che sono presenti nella sua formula empirica. E' la massa comunemente utilizzata nei calcoli stechiometrici.

Esempio:

Massa molecolare relativa $CO_2 = 12.0108 u + 15.9994 u \times 2 = 44.0096 u$

La spettrometria di massa: introduzione

LE DIVERSE DEFINIZIONI DI MASSA di UNO IONE

> Massa nominale, Massa isotopica, Massa monoisotopica, Massa relativa

= alle definizioni per le molecole

Massa esatta:

per gli ioni POSITIVI che si formano per rimozione di uno o più elettroni da una molecola è uguale a:

Massa Molecolare Monoisotopica – $n_e \times m_e$

dove $n_e = numero$ degli elettroni sottratti e $m_e = massa$ dell'elettrone (0.000548 u)

 per gli ioni NEGATIVI che si formano per acquisizione di uno o più elettroni da parte di una molecola è uguale a:

Massa Molecolare Monoisotopica + $n_e \times m_e$

dove $n_e = numero$ degli elettroni sottratti e $m_e = massa$ dell'elettrone (0.000548 u)

Esempio:

Massa esatta CO_2^{+} (catione radicale) = 12.000000 u + 15.994915 u × 2 - 0.000548 u = 43.989282 u

E' necessario considerare la massa dell'elettrone?

Questa considerazione è stata dibattuta a livello teorico finché non sono stati realizzati strumenti in grado di misurare masse con accuratezza < 0.001 u.

Questi strumenti sono principalmente il FT-ICR (Analizzatore a risonanza ionica ciclotronica a trasformata di Fourier), l'OrbiTrap (un sofisticato Analizzatore a Trappola Ionica) e l'oaTOF (Analizzatore a tempo di volo ad accelerazione ortogonale).

In questo caso non considerando le masse degli elettroni si commettono degli errori sistematici che portano ad ottenere delle misure errate.

Quindi, cosa misuriamo?

Massa accurata:



è la massa di uno ione <u>misurata sperimentalmente</u>, quindi è l'approssimazione sperimentale della massa esatta (che è un concetto teorico). Al progredire della tecnica in campo strumentale si continuano ad aggiungere cifre decimali ai valori ottenuti con strumentazione già in uso.

LA RISOLUZIONE IN SPETTROMETRIA DI MASSA

La **RISOLUZIONE** è la capacità dello strumento di distinguere ioni con rapporto m/z (massa/carica) quasi uguale (o molto prossimo).

In altre parole è la minima differenza $\Delta m/z$ apprezzabile dallo strumento rispetto ad un valore m/z:

$$R = \frac{m/z}{\Delta m/z}$$

è un numero adimensionale, viene detta anche potere risolvente.

Uno **spettro di massa** è un <u>grafico</u> in cui in ascissa è riportato il rapporto m/z e in ordinata l'abbondanza relativa %. Viene visualizzato usualmente come grafico a barre, ma in realtà le barre rappresentano dei picchi molto stretti, tanto più stretti quanto più alta è la risoluzione dello strumento.



Esistono <u>due definizioni</u> per indicare la risoluzione di uno spettrometro di massa, una più datata ed una più recente dovuta al progresso nella realizzazione della strumentazione.

a) R_{10%} o risoluzione di valle al 10% (anche denotata dal solo simbolo R):

Due picchi sono da intendersi risolti se la valle che separa i due massimi di picco ha un valore massimo del 10% rispetto all'intensità dei picchi. Questa condizione è soddisfatta se la larghezza del picco, posto a m/z minore, all'altezza del 5% è uguale alla differenza di massa dei due ioni la cui m/z è rappresentata dai due picchi consecutivi. Il valore di 10% della definizione si ottiene poiché ogni picco contribuisce per il 5% al valore dell'ordinata che corrisponde all'ascissa m/z di intersezione tra i due picchi (5%+5% = 10%).



segue \rightarrow

La spettrometria di massa: introduzione

b) R_{FWHM} o ampiezza di picco a mezza altezza (Full Width Half Maximum):

Il potere risolvente può anche essere determinato su un picco isolato. Il potere risolvente a mezza altezza (cioè al 50%) è uguale a:



Per picchi di forma gaussiana la relazione tra le due definizioni di risoluzione è:

$R_{FWHM} \sim 1.8 \cdot R_{10\%}$

Analyzing Biomolecular Interactions by Mass Spectrometry, 1.Introduction to Mass Spectrometry, a Tutorial W. M.A. Niessen and D. Falck - WILEY J.H. Gross – Mass spectrometry: a textbook - Springer In genere si attribuisce la categoria di "**bassa risoluzione**" (LR – low resolution) a strumenti con R = 500-2000 e "**alta risoluzione**" (HR – high resolution) a strumenti con R > 5000



La spettrometria di massa: introduzione

Analyzing Biomolecular Interactions by Mass Spectrometry, 1.Introduction to Mass Spectrometry, a Tutorial W. M.A. Niessen and D. Falck - WILEY J.H. Gross – Mass spectrometry: a textbook - Springer

Rappresentazione schematica di uno spettrometro di massa

