Introduzione alla spettroscopia X in fluorescenza

Principi base

assorbimento e fluorescenza X

Schema sperimentale

trasmissione contro fluorescenza

rivelatori

campioni sottili

Gianfelice Cinque

Laboratori di Frascati

Incontri di Fisica 2004

Assorbimento dei raggi X

I raggi X di lunghezza d'onda $0.03 \lesssim \lambda \lesssim 12 \text{ \AA}$ (cioe' energia $1 \lesssim E \lesssim 500 \text{ keV}$) vengono assorbiti nei materiali principalmente per effetto **effetto fotoelettrico**:

Un fotone X assorbito da un atomo libera uno degli elettroni piu' interni (K, L, or M shell) verso il continuum.

l'atomo rimane in uno **stato eccitato** possedendo un livello elettronico interno vuoto: l'elettrone primario liberato e' detto **fotoelettrone**.

Raggi X di fluorescenza

Dopo l'assorbimento del fotone X per effetto fotoelettrico l'atomo eccitato si rilassa allo stato fondamentale: un secondo elettrone più esterno può riempire la lacuna liberando o un **fotone X di fluorescenza** o un **elettrone Auger**.

Fluorescenza X: fotone di energia pari al salto di livello elettronico.

Effetto Auger: elettrone secondario verso il continuum da un altro livello elettronico interno.

la fluorescenza X avviene ad energie discrete e caratteristiche della specie atomica assorbente => può essere usata per il riconoscimento elementare

Assorbimento X e coefficiente di assorbimento μ

L'attenuazione di un fascio di raggi X attraverso uno spessore t di materiale dipende dal **coefficiente di assorbimento** μ :

$$\boxed{I = I_0 e^{-\mu t}} \quad \xrightarrow{I_0} \begin{array}{c} t \\ \hline \text{■} \end{array} \quad \xrightarrow{I}$$

con I_0 intensita' originale e I intensita' trasmessa dal materiale.

μ dipende fortemente dalla energia E del fascio X, dal numero atomico Z , dalla densita' ρ e dal n.m.a. A :

$$\mu \approx \frac{\rho Z^{4,5}}{A E^{3,5}}$$

Inoltre, μ presenta delle **soglie d'assorbimento** a gradino in corrispondenza dei salti di livelli energetici elettronici dell'atomo.

Contributions to Photon Cross Section in Carbon and Lead

Photon total cross sections as a function of energy in carbon and lead, showing the contributions of different processes.

- $\sigma_{\text{p.e.}}$ = Atomic photo-effect (electron ejection, photon absorption)
- σ_{coherent} = Coherent scattering (Rayleigh scattering—atom neither ionized nor excited)
- $\sigma_{\text{incoherent}}$ = Incoherent scattering (Compton scattering off an electron)
- κ_n = Pair production, nuclear field
- κ_e = Pair production, electron field
- σ_{nuc} = Photonuclear absorption (nuclear absorption, usually followed by emission of a neutron or other particle)

From Hubbell, Gimm, and Øverbø, *J. Phys. Chem. Ref. Data* **9**, 1023 (80). The photon total cross section is assumed approximately flat for at least two decades beyond the energy range shown. Figures courtesy J.H. Hubbell.

Energie di assorbimento e fluorescenza X

le soglie d'assorbimento e le linee d'emissione X seguono entrambe la legge $E_K \sim Z^2$

gli elementi con $Z > 18$ hanno linee K e/o L tra 3 and 35 keV, cioè accessibili presso molte sorgenti di luce di sincrotrone.

Fluorescence yield and XRF spectrum shape

Fluorescence yields for K and L shells for $5 \leq Z \leq 110$. The plotted curve for the L shell represents an average of L_1 , L_2 , and L_3 effective yields.

M. O. Krause, "Atomic Radiative and Radiationless Yields for K and L Shells," *J. Phys. Chem. Ref. Data* **8**, 307 (1979).

M. O. Krause and J. H. Oliver, "Natural Widths of Atomic K and L Levels, K α X-Ray Lines and Several KLL Auger Lines," *J. Phys. Chem. Ref. Data* **8**, 329 (1979).

Schematic spectrum calculated assuming 17 keV excitation on a carbon matrix with a typical contribution to the background primarily due to incomplete charge collection. Peak heights of elements are calculated assuming equal mass concentrations for each, neglecting differences in absorption of the characteristic x-rays. Variation in intensity is due to a decrease in the excitation efficiency of monoenergetic excitation for lighter elements.

Spettroscopia X

il coefficiente d'assorbimento $\mu(E)$ entra sia nella misura in trasmissione prima e dopo la soglia d'assorbimento dell'elemento analizzato, sia nelle misure di fluorescenza.

Trasmissione: l'assorbimento si misura semplicemente mediante l'intensita' X trasmessa dal campione:

$$I = I_0 e^{-\mu(E)t}$$
$$\mu(E)t = \ln(I/I_0)$$

Fluorescenza: per campioni sottili l'intensita' di fluorescenza X e' pari all'intensita' assorbita per la resa di fluorescenza dell'atomo f , ω_f , per la frazione d'angolo solido rivelata

$$I_f = I_0 \mu(E_0) t \omega_f \Omega/4\pi$$

Misure di fluorescenza X

per bassissime concentrazioni elementali, fino a ppm (ppb) in peso la tecnica della fluorescenza X risulta in energia e' la piu` adatta.

fra i fotoni X emessi dal campione ci sono le linee di fluorescenza di interesse (per es. K del Fe) cosi' con *radiazione X diffusa* e linee di fluorescenza di altri elementi (qui Ca, Ti, and V).

si tratta sia di *radiazione diffusa elasticamente* (stessa energia del fascio incidente), che *diffusa anelasticamente* (effetto Compton).

anche in campioni spessi la tecnica XRF permette l'analisi elementale ma ci sono effetti della matrice.

Schema sperimentale

alcuni punti importanti:

raggi X monocromatici: una piccola dispersione energetica del fascio incidente, $\Delta E < 1$ eV at 10 keV, e' essenziale in trasmissione e utile in fluorescenza.

rivelatori lineari: la linearita' sia in intensita' che in energia tipica dei rivelatori a stato solido come Si(Li), HPGe o PIN Si diode permette di discriminare tipo ed intensita dei fotoni uscenti.

intensita' X incidente: per la rivelazione di elementi in traccia in campioni mediante fluorescenza e' importante avere un alto flusso, da cui l'uso di sincrotroni.

Rivelatori a stato solido

Nei rivelatori standard a stato solido, generalmente Ge o Si ultrapuri, i raggi X assorbiti rilasciano una carica elettrica proporzionale all'energia X. la discriminazione in energia ed il conteggio dei fotoni permette di identificare gli elementi atomici e la loro quantità fino a concentrazioni di ppm.

alcuni problemi

dead time la discriminazione degli eventi satura a $\sim 10^5$ Hz, da cui l'uso di più rivelatori in parallelo.

E range sotto circa 1 keV la finestra di protezione del vuoto previene il riconoscimento degli elementi a basso Z.

Si X-ray detector

XR-100CR X-Ray Detector by Amptek

Detector Type: Si-PIN

Size: 2.4 x 2.8 mm (7 mm²), standard

Silicon Thickness: 300 μm

Energy Resolution @ 5.9 keV, ⁵⁵Fe

Optional: 186 eV FWHM with 20 μs shaping time

Background counts: 3×10^{-3}/s, 2 keV to 150 keV

Detector Window: Be, 0.3 mil thick (8 μm)

Charge Sensitive Preamplifier

Shaping Time: 20 μs optional

Preamplifier Sensitivity: 1 mV/keV

Temperature Monitor Sensitivity: 1 μA $\approx$ to 1 °K

Gain: 0 to X1000

connected directly to a MultiChannelAnalyzer

Electronic chain scheme

Typical pulse-processing system used for energy-dispersive detectors.

Nonpileup output rate (N_0) as a function of input rate (N_1) scaled as a function of a characteristic shaping time. Maximum output is 0.37 of the input rate that is equal to the reciprocal of the time constant.

Time sequence of pulses during the processing of a series of x-ray events. (A) The output of the preamplifier represented as a series of voltage steps reflecting the integrated charge from the individual events. (B) The output from a fast shaping amplifier that operates with a shorter time constant than the main shaping system. (C) A fast discriminator timing pulse derived from B. (D) The output of the main shaper, with the pileup of pulses 2 and 3 indicated. (E) The dead-time gates and (F) the final output with the ambiguous 2 and 3 pileup pulses rejected.

Bibliografia minima

Libri

Principles and practice of X-ray spectrometric analysis, E. P. Bertin
Plenum Press - New York

Handbook of Synchrotron Radiation, Series Editors E.-E. Koch, T. Sasaki
and H. Winick, Vol.1, North-Holland

X-ray data booklet, Center fo X-ray optics and ALS => <http://xdb.lbl.gov/>

Resources:

<http://www.esrf.fr/UsersAndScience/Links/Resources/>

<http://leonardo.phys.washington.edu/feff>

n.b: tutorial esteso sulla spettroscopia XAFS ed altri links all'url <http://cars.uchicago.edu/xafs/>