

Cinética Nuclear

Contenidos

- 1. Ley de Desintegración Radiactiva
- 2. Periodo de Semidesintegración/Vida media
- 3. Mezclas radiactivas. Reacciones en cadena.
- 5. Equilibrios
- 5. Fechado Radiactivo (Datación)

¿Cuán rápido los núcleos decaen?

Ley de Desintegración Radiactiva

Postulados

- La probabilidad de decaimiento, λ, es la misma para todos los átomos de la misma especie.
- La probabilidad de decaimiento, λ, es independiente de la edad del átomo.

Por ser una propiedad nuclear, λ es independiente de toda condición física de la muestra: temperatura, presión, concentración, etc.

Dado un átomo, la probabilidad de que decaiga durante el intervalo dt es λdt .

La probabilidad de que un átomo decaiga por unidad de tiempo es $(\lambda \, dt)/dt = \lambda \, [seg^{-1}]$ Existen más de 1600 radionucleidos, pero NO hay dos con igual λ .

Para una población de átomos radioactivos tenemos:

Prob. de decaimiento en el intervalo
$$\Delta t$$
 es = $\lambda \Delta t$

" NO " " " Δt es = $1-\lambda \Delta t$

" NO " " " $2\Delta t$ es = $(1-\lambda \Delta t)^2$

" NO " " " $n\Delta t$ es = $(1-\lambda \Delta t)^n$

Si $n \Delta t = t$, entonces $\Delta t = t/n$ la probabilidad de NO decaimiento en el intervalo t es:

$$\lim_{n \to \infty} \left(1 - \frac{\lambda t}{n} \right)^n = e^{-\lambda t} \quad \text{para un átomo.}$$

Para N átomos, la probabilidad de NO decaimiento es:

$$N(t) = N(0) e^{-\lambda t}$$
 (1)

Ley de Desintegración Radiactiva

Actividad

Si tenemos N(0) átomos de una única sustancia radioactiva, y N(0) es un número muy grande, entonces N(t) será una variable continua.

La probabilidad de que decaiga un átomo es = λ dt, entonces el incremento (negativo) de átomos en un tiempo dt está dado por:

$$-dN=N \lambda dt$$

e integrando dN/dt, llegamos a la ecuación (1)

ACTIVIDAD:

Es el número de desintegraciones por segundo de una muestra.

$$A = \lambda N$$

Reemplazando en la ecuación 1, $A(t) = A(0) e^{-\lambda t}$

Tiempos y Vidas

Definiciones

PERÍODO DE SEMIDESINTEGRACIÓN, T1/2:

T_{1/2} es el tiempo que tarda, en promedio, una sustancia radioactiva pura en reducir sus átomos (o su actividad) a la mitad del valor inicial.

De la ecuación 1,

$$\frac{N(0)}{2} = N(0) e^{-\lambda T_{1/2}} \quad \therefore \quad T_{1/2} = \frac{\ln(2)}{\lambda}$$

$$3.0 \times 10^{-7} \text{ s} \leq T_{1/2} \leq 1.4 \times 10^{10} \text{ años}$$

$$^{212}\text{Po}$$

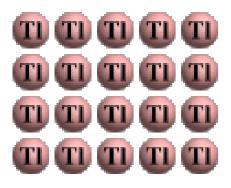
VIDA MITAD,τ (mean life):

Es el promedio de vida de todos los átomos. Se obtiene sumando la vida de todos y dividiendo por los átomos iniciales.

$$\tau = \lambda^{-1}$$

Es el tiempo necesario para que los átomos se reduzcan a 1/e (0.367...) de la cantidad inicial.

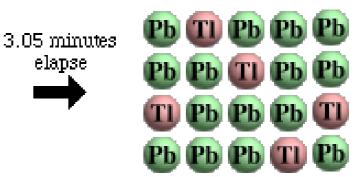
Thallium-208 decays into lead-208 with a half-life of 3.05 minutes



20 atoms of thallium-208 0 atoms of lead-208



10 atoms of thallium-208 10 atoms of lead-208



5 atoms of thallium-208 15 atoms of lead-208

Tiempos y Vidas Unidades

UNIDADES:

Bq: actividad de una muestra pura que tienen una velocidad media de decaimiento de 1 desintegración/seg.

Curie: 3.70×10¹⁰ Bq, abreviatura: Ci

μCi: 10⁻⁶ Ci. Fuentes que se utilizan para calibrar detectores de centelleo y estado sólido.

kCi: 10³ Ci. Actividad de fuentes que se utilizan para radioterapia o radiografía industrial.

MCi: 10⁶ Ci. Actividades en unidades de irradiación (para esterilización)

Tiempos y Vidas

Constantes de Decaímiento Parciales

CONSTANTES DE DECAIMIENTO PARCIALES:

Existen nucleidos que pueden decaer siguiendo diferentes modos, por ejemplo 241 Am (α , β -, β +, γ , sf).

Si cada modo tiene probabilidades λ₁, λ₂, ... λ_n, la probabilidad total está dada por

$$\lambda = \lambda_1 + \lambda_2 + ... + \lambda_n$$

Si pudiéramos estudiar la sustancia con un sistema de detección que "vea" un solo modo de decaimiento, caracterizado por λ_i ,

$$A_i = \lambda_i N = \lambda_i N_0 e^{-\lambda t}$$

Mezclas Radiactivas

Actividad

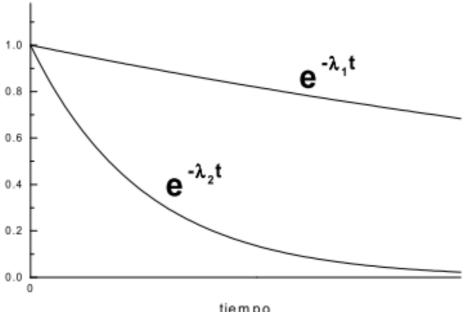
MEZCLA DE ACTIVIDADES INDEPENDIENTES

Si se tienen dos especies radioactivas 1 y 2 mezcladas, siempre el decaimiento será independiente del de la otra.

$$A=A_1+A_2=c_1\lambda_1 N_1+c_2\lambda_2 N_2$$

Siendo c1 y c2 la eficiencias de detección de cada una de las radiaciones. En forma general: A=A₁+ A₂+....+A_n

La representación en papel logarítmico de una mezcla de dos componentes sería:



tiempo

Mezclas Radiactivas

Cadenas

DESINTEGRACION EN CADENA:

Tenemos una cadena de desintegración cuando una sustancia radioactiva 1 decae en otra sustancia 2, que a su vez es radioactiva.

$$(1)$$
 $\xrightarrow{\lambda_1}$ (2) $\xrightarrow{\lambda_2}$

La cantidad de sustancia (2) decrece por el decaimiento, pero crece por el decaimiento de la (1) con una tasa = $\lambda_1 N_1$, o sea:

$$\frac{dN_1}{dt} = -\lambda_1 N_1 \qquad \qquad y \qquad \qquad \frac{dN_2}{dt} = \lambda_1 N_1 - \lambda_2 N_2$$

si
$$N_1(t=0) = N_1^0$$
 y $N_2(t=0) = N_2^0$

$$\begin{split} N_1(t) &= N_1^0 \ e^{-\lambda_1 t} \\ N_2(t) &= \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right) + N_2^0 \ e^{-\lambda_2 t} \end{split} \tag{3}$$

De acuerdo a los distintos valores de λ podemos estudiar algunos casos de "equilibrio".

No equilibrio

No Equilibrio

Si $T_1 < T_2$, o sea $\lambda_1 > \lambda_2$ La solución para $N_2^0 = 0$, era

$$N_2(t) = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right) . \text{ Para t suficientemente grande, } e^{-\lambda_1 t} << e^{-\lambda_2 t} \ ,$$

y en ese caso

$$N_2 = \frac{\lambda_1}{\lambda_1 - \lambda_2} N_1^0 \ e^{-\lambda_2 t} \quad \therefore \qquad A_{_2^{\infty}} = \frac{\lambda_2}{\lambda_1 - \lambda_2} A_1^0 \quad e^{-\lambda_2 t}$$

Para tiempos grandes la hija decae con su propio periodo.

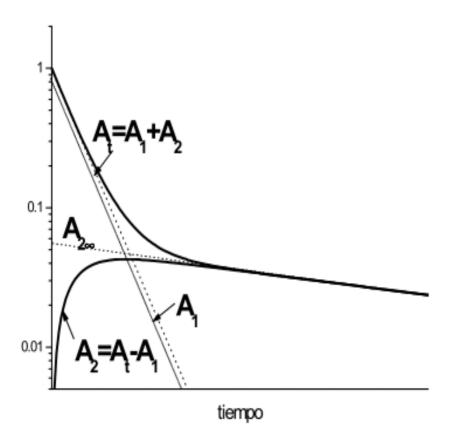
Como $A_1 = \lambda_1 N_1$ y $A_2 = \lambda_2 N_2$ tenemos

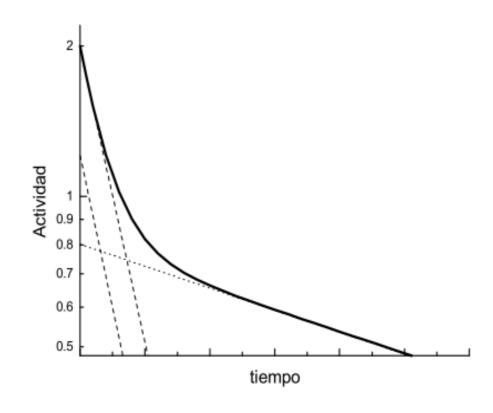
$$A_2(t) = \frac{\lambda_2}{\lambda_1 - \lambda_2} A_1^0 \left(e^{-\lambda_2 t} - e^{-\lambda_1 t} \right)$$

y la actividad total

$$A_{t} = A_{1} + A_{2} = A_{1}^{0} e^{-\lambda_{1}t} + \frac{\lambda_{2}}{\lambda_{1} - \lambda_{2}} A_{1}^{0} \left(e^{-\lambda_{2}t} - e^{-\lambda_{1}t}\right)$$

y la actividad A₁-A₂∞ decae con el periodo de la madre.





Transitorio

Equilibrio Transitorio (e.t.):

Es cuando $T_1 > T_2$, o sea $\lambda_1 < \lambda_2$. Si $N_2^0 = 0$, entonces

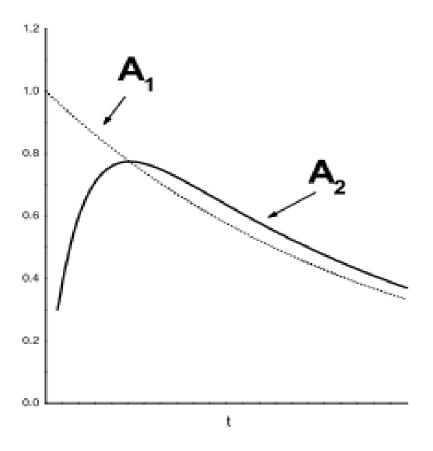
$$N_2(t) = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right). \text{ Para t suficientemente grande, } e^{-\lambda_2 t} << e^{-\lambda_1 t}, \text{ y } e^{-\lambda_2 t} = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right). \text{ Para t suficientemente grande, } e^{-\lambda_2 t} << e^{-\lambda_1 t}, \text{ y } e^{-\lambda_2 t} = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right). \text{ Para t suficientemente grande, } e^{-\lambda_2 t} << e^{-\lambda_1 t}, \text{ y } e^{-\lambda_2 t} = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right). \text{ Para t suficientemente grande, } e^{-\lambda_2 t} << e^{-\lambda_1 t}, \text{ y } e^{-\lambda_2 t} = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right). \text{ Para t suficientemente grande, } e^{-\lambda_2 t} << e^{-\lambda_1 t}, \text{ y } e^{-\lambda_2 t} = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right). \text{ Para t suficientemente grande, } e^{-\lambda_2 t} << e^{-\lambda_1 t}, \text{ y } e^{-\lambda_2 t} = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right). \text{ Para t suficientemente grande, } e^{-\lambda_2 t} << e^{-\lambda_1 t}, \text{ y } e^{-\lambda_2 t} = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right). \text{ Para t suficientemente grande, } e^{-\lambda_2 t} << e^{-\lambda_1 t} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right). \text{ Para t suficientemente grande, } e^{-\lambda_2 t} << e^{-\lambda_1 t} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right). \text{ Para t suficientemente grande, } e^{-\lambda_2 t} << e^{-\lambda_1 t} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right).$$

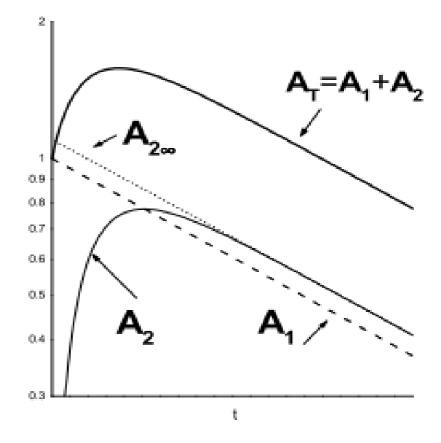
en ese caso

$$N_2^{\infty} = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \ e^{-\lambda_1 t} = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1 \qquad \therefore \qquad \frac{N_1}{N_2^{\infty}} = \frac{\lambda_2 - \lambda_1}{\lambda_1}$$

Como $A_1 = \lambda_1 N_1$ y $A_2 = \lambda_2 N_2$ tenemos

$$A_2(t) = \frac{\lambda_2}{\lambda_2 - \lambda_1} A_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right) \qquad y \qquad A_{2\infty} = \frac{\lambda_2}{\lambda_2 - \lambda_1} A_1$$





Secular

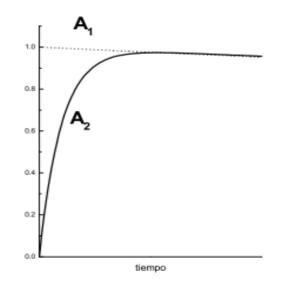
Caso particular de E.T.: Equilibrio secular

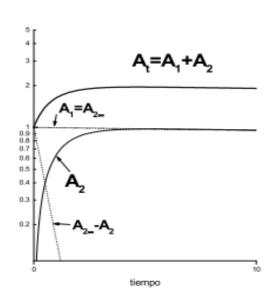
Es el caso para el cual cuando $T_1>>T_2$, o sea $\lambda_1<<\lambda_2$.

Para t suficientemente grande, $\,e^{-\lambda_2 t} <<< e^{-\lambda_1 t}$, y en ese caso

$$A_{2\infty} = \frac{1}{1 - \frac{\lambda_1}{\lambda_2}} A_1^0 \quad e^{-\lambda_1 t} \cong A_1^0 \quad e^{-\lambda_1 t} = A_1 \quad \therefore \quad A_{2\infty} = A_1$$

Para tiempos suficientemente grandes y tobservación << T_{1/2}, A₁=A₂.





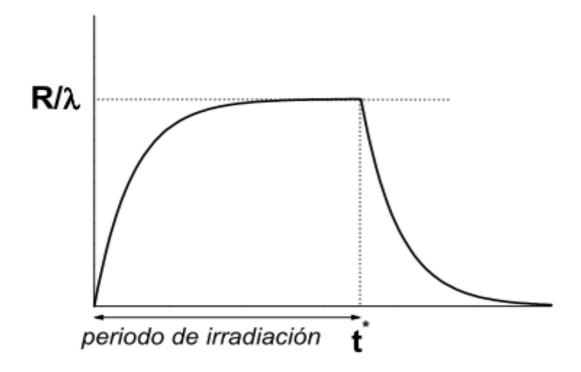
Activación Artificial

También hay equilibrio secular cuando una sustancia radioactiva se forma a velocidad constante, al bombardear con partículas cargadas o neutrones por ejemplo.

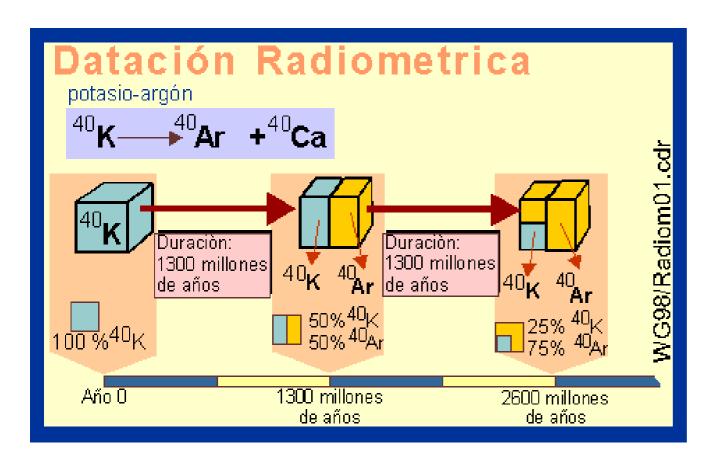
Si R es el número de núcleos radioactivos que se forman por unidad de tiempo, tenemos:

$$\frac{dN}{dt} = R - \lambda N \qquad \text{y la solución es:} \qquad N = \frac{R}{\lambda} \left(1 - e^{-\lambda t} \right) + N^0 e^{-\lambda t}$$

Si N0=0, la curva es:



¿Como sabemos hace cuanto vivieron los dinosaurios?



| Parent | Half-life (10 yrs) | Daughter | Materials Dated |
|------------------|-----------------------|-------------------|--|
| ²³⁵ U | 0.704 | ²⁰⁷ Pb | Zircon, uraninite, pitchblende |
| ⁴⁰ K | 1.251 | ⁴⁰ Ar | Muscovite, biotite, hornblende, volcanic rock, glauconite, K-feldspar |
| ²³⁸ U | 4.468 | ²⁰⁶ Pb | Zircon, uraninite, pitchblende |
| ⁸⁷ Rb | 48.8 | ⁸⁷ Sr | K-micas, K-feldspars, biotite, metamorphic rock, glauconite |

Fechado Radiactivo

Actividad

El 238 U tiene $T_{1/2}$ =4.5×10 9 años. En su cadena de decaimiento le sigue el 234 U con 2.5×10 5 años, y los demás, hasta llegar al 206 Pb (estable) son menores.

Después de 1 billón de años, los únicos elementos presentes con concentración apreciable serán el ²³⁸U y el ²⁰⁶Pb, entonces la ecuación que teníamos:

$$N_2(t) = \frac{\lambda_1}{\lambda_2 - \lambda_1} N_1^0 \left(e^{-\lambda_1 t} - e^{-\lambda_2 t} \right) \text{ pasa a ser (con } \lambda_2 = 0)$$

$$N_{Pb} = N_U^0 \left(1 - e^{-\lambda_U t} \right)$$

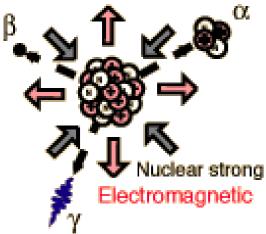
Si en un material geológico que contiene ²³⁸U se encuentra ²⁰⁶Pb, no hay razón fuerte para creer que no están relacionados, entonces:

$$N_{Pb} + N_U = N_U^0$$
 \therefore $N_{Pb} = (N_{Pb} + N_U)(1 - e^{-\lambda_U t})$

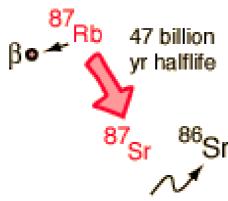
$$t = \frac{1}{\lambda_U} \ln \left(\frac{N_{Pb} + N_U}{N_U} \right) = \frac{1}{\lambda_U} \ln \left(1 + \frac{N_{Pb}}{N_U} \right)$$

Pb/U en rocas terrestes viejas →3.0×10⁹ años (corteza)

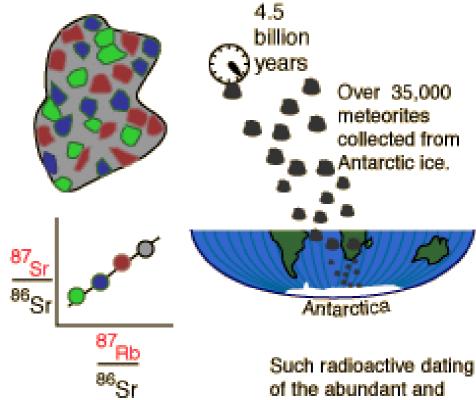
Pb/U en meteoritos viejos →4.5×10⁹ años (formación de la Tierra)



Radioactive decay provides a clock determined by the delicate balance of the two strongest forces known, at a scale inaccessible to ordinary chemical or orther natural intervention.



Measuring mother and daughter concentrations gives a time, but depends on initial concentrations. Reference to an isotope that is not from radioactive decay allows one to correct for the initial concentrations.



"Whole rock isochrons" are curves plotted for the different minerals that crystallized together. The slope provides an age independent of initial concentrations. Such radioactive dating of the abundant and relatively unweathered Antarctic meteorites gives consistent dates of solidification about 4.5 billion years ago.

Otros nuclidos usados:

40
K $\xrightarrow{\beta^{+}}$ $T_{1/2}=1.28\times10^{9}$ años $\xrightarrow{40}$ Ar
 87 Rb $\xrightarrow{\beta^{-}}$ $T_{1/2}=4.8\times10^{10}$ años $\xrightarrow{87}$ Sr
 238 U $\xrightarrow{222}$ Rn $\xrightarrow{\alpha,\beta^{-}...T_{1/2MAX}=3.8}$ d $\xrightarrow{210}$ Pb
 223 gas $\xrightarrow{22.3}$ años

14C: FECHADO ARQUEOLÓGICO:

El 14C en la atmósfera se forma por reacciones:

$$^{14}N+^{1}n\rightarrow ^{14}C+^{1}p$$

$$^{14}C \xrightarrow{\beta^{-}} T_{1/2} = 5730 \text{ años} \xrightarrow{14} N$$

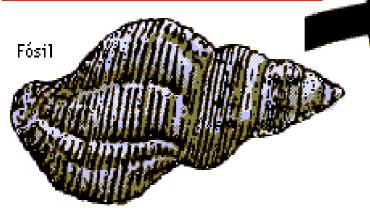
La relación 12C/14C en la atmósfera es ~1012

En un especimen vivo, la actividad específica de equilibrio del ¹⁴C es A₀=15 Bq/g

$$A(t) = A^0 e^{-\lambda t}$$
 \therefore $t = \frac{1}{\lambda} ln \left(\frac{A}{A_0} \right)$

Si A=10 Bq/g, t = 3352 años

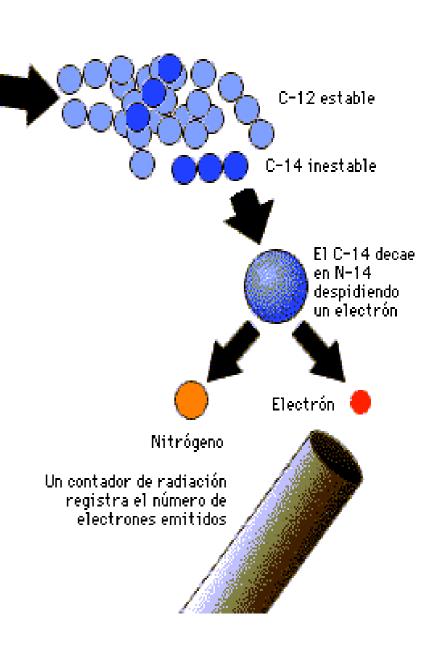
El carbono radiactivo se desintegra con una velocidad conocida. Los paleontólogos pueden determinar la edad de un fósil midiendo la cantidad de carbono-14 que contiene.



Una pequeña porción del fósil es incinerada y convertida en gas (dióxido de carbono)



@ Microsoft Corporation. Reservados todos los derechos.



Conclusiones

Cinética Nuclear

- Para comprender el comportamiento en el tiempo de los decaimientos nucleares se utilizan modelos matemáticos a partir de un conjunto de supuestos probabilistas.
- La ley de desintegración radiactiva permite conocer la cantidad de muestra activa en un determinado momento. Dependiendo de las especies que se forman pueden haber equilibrios (transitorios, seculares) o no-equilibrios.
- Una aplicación directa de la cinética nuclear son los métodos de datación isótopica, donde ciertos nuclidos de ciertos elementos son cuántificados. Esta técnica es utilizada en minería, geología, arqueología y botánica.