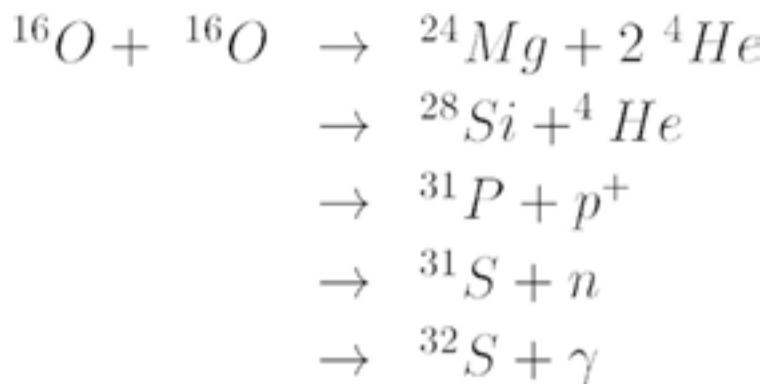


El oro y las colisiones de estrellas de neutrones



La fusión de dos núcleos de oxígeno sólo ocurre a 10^9 (mil millones) grados Kelvin y puede producir núcleos de magnesio, silicio, fósforo o dos isótopos diferentes del azufre. El Sol no puede realizar este tipo de nucleosíntesis por no tener la masa y la temperatura necesarias. Nuestra estrella sólo produce primordialmente helio a partir de la fusión de hidrógeno.

Alejandro Ramírez Solís
Facultad de Ciencias, Universidad
Autónoma del Estado de Morelos.
Miembro de la Academia de Ciencias de Morelos.

El oro es un elemento raro y por eso es tan caro. El oro es un metal de transición y tiene propiedades fisicoquímicas fuera de lo común, entre ellas su enorme maleabilidad, ductilidad y conductividad eléctrica. Además, no se oxida ni en el aire ni en el agua y mantiene un brillo amarillo que ha fascinado a la humanidad por milenios. Recientemente, un grupo de astrofísicos del Instituto Smithsonian de Harvard encontró evidencia sólida de que el oro se forma cuando dos *estrellas de neutrones* chocan formando un *hoyo negro*, en un evento singular que libera una gran cantidad de radiación de muy alta energía [1].

Para comprender la frase "el oro se forma" es necesario recordar que este elemento figura en el lugar 79 de la tabla periódica de Mendeleev con el símbolo Au; eso significa que su núcleo se caracteriza por tener 79 protones (partículas de carga positiva). Como los átomos son neutros, tienen 79 electrones (partículas de carga negativa) girando alrededor del núcleo. Ahora la pregunta es ¿por qué es raro el oro? La respuesta tiene que ver con el gran número de protones que tiene en su núcleo y con la forma en que interactúan las partículas cargadas eléctricamente.

Sabemos que dos partículas cargadas interactúan como lo enuncia la *ley de Coulomb*. Esta ley dice dos cosas: la primera es que partículas que tienen el signo opuesto se atraen, y si tienen el mismo signo se repelen. La segunda es que la fuerza de atracción o repulsión F_c es proporcional al producto de las cargas (q_1 y q_2) e inversamente proporcional al cuadrado de la distancia entre ellas (r), $F_c = K q_1 q_2 / r^2$, donde K es la constante de Coulomb. Cabe hacer énfasis en que la distan-

cia entre protones en un núcleo atómico es del orden de 10^{-13} m, o sea de 0.000,000,000,01 cm. Como la fórmula de Coulomb dice que la fuerza entre un par de protones es repulsiva (positiva) e inversamente proporcional al cuadrado de esta pequeñísima distancia, la fuerza de repulsión entre dos protones es enorme, y la fuerza de repulsión entre un protón y el resto del núcleo de oro es, aproximadamente, 78 veces mayor aún. Esto nos lleva directamente al problema de la *estabilidad* de los núcleos de los átomos, ya que éstos contienen cargas positivas que son la suma de las cargas de todos los protones que los componen. Aquí la pregunta lógica es ¿por qué no explota un núcleo que tiene dos o más protones?

Resulta evidente que si aplicamos únicamente la ley de Coulomb a la descripción de un núcleo con dos o más protones es imposible explicar su estabilidad y, sin embargo, nosotros mismos somos prueba de que núcleos multicargados positivamente existen en la naturaleza. Entonces debe haber algo más que permita que un gran número de protones se encuentre confinado en volúmenes tan pequeños como los de un núcleo atómico. Aquí es donde los neutrones (partículas sin carga eléctrica) entran en juego, ya que su presencia hace posible la estabilidad de los núcleos.

El mecanismo detallado que permite evitar la explosión Coulombica tiene su origen en la sub-estructura de los protones y neutrones, que están compuestos por tríos de partículas aún más pequeñas, llamadas *quarks*. Es interesante mencionar que los quarks tienen cargas eléctricas fraccionarias de $-2/3$, $-1/3$, $+1/3$ y $+2/3$, con lo cual combinaciones de dos quarks *up* ($q_u = +2/3$) y un quark *down* ($q_d = -1/3$) producen la carga $q_p = +2/3 + 2/3 - 1/3 = +1$ del protón. La carga 0 del neutrón se obtiene como combinación de dos quarks *down* ($-1/3$) y un quark *up* ($+2/3$). El rápido inter-

cambio de quarks entre protones y neutrones al interior del núcleo ocurre por una fuerza atractiva que contrarresta y vence a la repulsión coulombiana, la llamada Fuerza "fuerte". De este modo, la presencia de otro tipo de fuerzas atractivas no-Coulombicas entre quarks permite la estabilidad global de esa "sopa dinámica" de protones y neutrones que llamamos núcleo.

Regresando a la descripción simple de los núcleos atómicos, observamos que ésta requiere de dos números: la carga total Z (el número de protones) y la masa total A del núcleo. Aquí consideraremos (por simplicidad) que la masa de un protón es igual a 1 en unidades atómicas (ua), cuando en realidad es 1.007276 ua. Los neutrones tienen una masa de 1.008664 ua, ligeramente mayor que la de los protones. De esta forma la masa A (expresada en unidades atómicas) es aproximadamente el número de protones más el número de neutrones. Ahora resulta interesante analizar cómo aumenta A con Z , es decir cuántos neutrones $A-Z$ se requieren para estabilizar un núcleo con Z protones. El primer núcleo compuesto es el del helio, porque tiene dos protones. En este punto aparece el concepto de *isótopos* de un elemento. Los isótopos están definidos por el diferente número de neutrones que pueden tener los núcleos con un mismo número de protones. Ilustremos esto con el caso más sencillo, el núcleo de helio que tiene dos protones. Existen dos isótopos del helio: el que tiene sólo un neutrón llamado ${}^3\text{He}$, y el que tiene dos neutrones, llamado ${}^4\text{He}$. Lo mismo ocurre para la mayoría de los elementos de la tabla periódica, en donde existe más de un tipo de núcleo, aunque todos ellos con el mismo número de protones. El ejemplo más conocido es el del famoso carbono-14 (${}^{14}\text{C}$), que es un isótopo inestable (con seis protones y ocho neutrones) que decae naturalmente al isótopo "normal" más abundante en la naturaleza, el ${}^{12}\text{C}$ que tiene seis neutrones y seis protones. Este decaimiento ocurre, en promedio, en un lapso que se conoce como *vida media* de una especie radioactiva; en el caso del ${}^{14}\text{C}$, es de 5568 años. Este decaimiento radioactivo permite determinar con notable precisión la fecha en el pasado en que existió un organismo vivo, ya que éstos integran a su organismo el CO_2 de la atmósfera y en ella existe una proporción conocida de ${}^{14}\text{C}/{}^{12}\text{C}$.

Ahora podemos regresar a nuestro estudio del número de neutrones para núcleos con Z protones analizando los datos básicos

que se encuentran en la tabla periódica de los elementos. Allí encontraremos que se requiere aproximadamente el mismo número de neutrones que de protones para estabilizar un núcleo con Z protones hasta $Z=20$, es decir, A es aproximadamente $2Z$ hasta el núcleo de calcio. A partir de 20 protones se requiere cada vez más de un número mayor de neutrones para estabilizar núcleos con carga mayor. Por ejemplo el bromo, con 35 protones tiene ya una masa de 80, no de $70=2 \times 35$. La plata, con 47 protones tiene una masa de 108, no de 94. Para el oro, con 79 protones, la masa es ya de 197. El uranio representa el caso extremo de los núcleos que existen en la naturaleza, ya que su isótopo más estable, el ${}^{238}\text{U}$, tiene 92 protones y requiere de 146 ($238-92$) neutrones para no explotar por repulsión Coulombica.

Aquí podemos preguntarnos: ¿cuál es el número Z de protones que produce el núcleo más estable? La respuesta, que tomó años en ser encontrada, es $Z=26$ y corresponde al núcleo de hierro. Esto quiere decir que núcleos que tengan más de 26 protones van, eventualmente, a decaer emitiendo fragmentos de ellos mismos hasta formar núcleos de

hierro. Así, los núcleos con más de 26 protones son menos abundantes que el hierro y, como es de esperarse, los núcleos con mayor número de protones son aún más raros. Esta aseveración es confirmada en la proporción de metales como el oro, plata, iridio, platino, renio, erbio, gadolinio, torio y uranio que se encuentran en la corteza terrestre. Los científicos que estudian cómo se forman los diferentes núcleos de cada elemento de la tabla periódica han desarrollado una teoría coherente llamada de nucleosíntesis. Ésta explica los mecanismos que llevan a la formación de núcleos atómicos cada vez más pesados. Las reacciones que producen núcleos más pesados a partir de núcleos ligeros ocurren únicamente en el interior supercaliente de las estrellas durante la combustión de material para poder contrarrestar el colapso gravitacional de la estrella [2]. Sólo las temperaturas en el interior de las estrellas, del orden de millones de grados, permiten la fusión nuclear (ver figura 1). De esta forma, todos los átomos de carbono, oxígeno, nitrógeno y azufre que contiene nuestro cuerpo fueron formados en una o varias estrellas que explotaron hace miles de millones de años. La figura 2, muestra la estructura

Pasa a la Pág. 32



El Centro Universitario Anglo Mexicano y la Academia de Ciencias de Morelos, A.C.

CONVOCAN
Al XXV Congreso de Investigación CUAM-ACMor,
que se llevará a cabo el

8 y 9 de Abril del 2014
de las 9:00 a las 14:00 hrs.
en Luna 44 esq. Sol, Col. Jardines de Cuernavaca
Siendo evaluado por investigadores de prestigio internacional.

Nivel Primario:
Parrilla Científica-Kids (3^{ra} a 6^a de primaria):
I Categoría Ciencias Naturales
II Categoría Ciencias Sociales

Nivel Secundario:
I Categoría Científica
II Categoría Ciencias Sociales y Humanidades

Nivel Bachillerato:
I Categoría Científica
a. Construcción de Prototipos
b. Ciencias Físico - Matemáticas
c. Ciencias Biológicas, Químicas y de la Salud
d. Ciencias Ambientales
II Categoría Humanística
a. Ciencias Sociales
b. Disciplinas Humanísticas y Artes
c. Ciencias Económico - Administrativas

Las inscripciones están abiertas a partir de la publicación de la convocatoria y concluyen el **5 de Marzo del 2014** en las oficinas del CUAM.

• Plaza: La Unidad Cuernavaca
Tel: 011 562 4478
Tel: 011 562 4479

• Ciudad: Dr. Juan José Arango
Tel: 011 562 4478
Tel: 011 562 4479

• Correo: H.E. Alonso Ayala
haya@cuam.edu.mx
www.cuam.edu.mx
0771 314 2029

• Correo: M.A. Myriam Rodríguez
mrodriguez@cuam.edu.mx
www.cuam.edu.mx
0771 314 2029

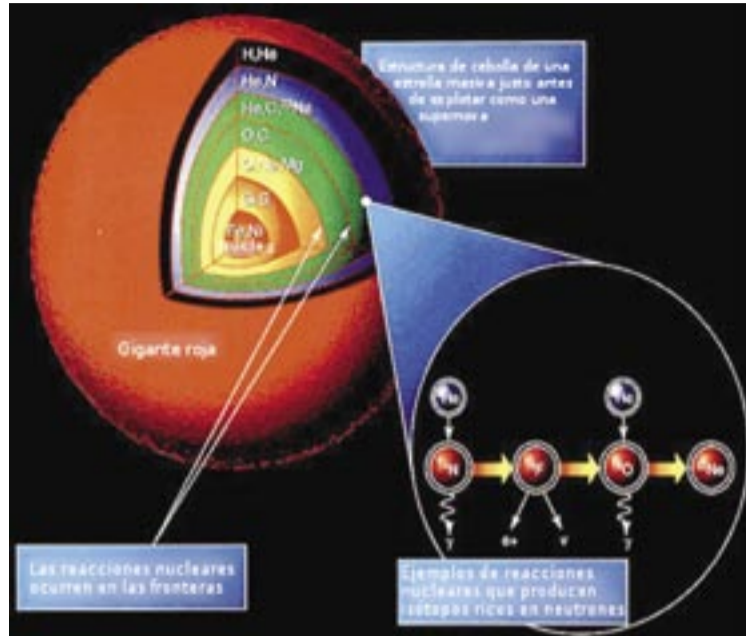
www.cuam.edu.mx www.acmor.org.mx

Viene de la Pág. 31

de capas (parecida a una cebolla) de una estrella supergigante roja justo antes de que explote como supernova. Nótese que las reacciones de nucleosíntesis ocurren en las fronteras entre las diferentes capas que, por gravedad, contienen núcleos más pesados mientras más cerca del centro se encuentran.

Los restos de estas explosiones de supernova son el material del que está constituido nuestro Sistema Solar. Sabemos ahora que todos los elementos más ligeros que el magnesio (Z=12) son producidos mediante procesos de nucleosíntesis en el interior de las estrellas.

Sin embargo, la formación de núcleos más pesados que el magnesio (con más de 12 protones) requiere de mucha más energía (léase temperatura) y para esto se requiere de eventos catastróficos, como la explosión de una supernova. La abundancia relativa de los elementos desde el magnesio hasta el níquel (Z=28) se ha podido explicar con el mecanismo de nucleosíntesis por supernova. La producción de núcleos más pesados, desde el cobre (Z=29) hasta el uranio (Z=92),



Estructura de capas tipo "cebolla" de una estrella supergigante roja. El núcleo central tiene hierro y níquel, pero las reacciones de nucleosíntesis sólo ocurren en las fronteras entre capas. Para dar una idea del tamaño de la estrella, el radio de una supergigante roja es equivalente a la distancia que hay entre el Sol y Júpiter.

también ha sido observada en eventos de explosiones de supernova; sin embargo, estas explosiones llamadas supernova-tipo II, son mucho menos frecuentes y no dan cuenta correctamente de las abundancias relativas de los elementos más pesados. Por lo anterior, no existe, hasta ahora,

un mecanismo aceptado y confirmado que explique cómo se forma el núcleo de oro con sus 79 protones.

La evidencia reciente de la colisión de dos estrellas de neutrones brindó la posibilidad de explicar la síntesis de núcleos de oro a partir de la colisión de dos

estrellas de neutrones. Las estrellas de neutrones son pequeñas (entre 10 y 15 km de diámetro), respecto a otras estrellas, pero sumamente masivas, con alrededor de 1.5 veces la masa del Sol. Hace pocas meses, un grupo de astrofísicos de Harvard pudieron analizar en detalle una gran explosión ultra-corta de rayos gamma, con una duración de menos de dos décimas de segundo a una distancia de 3900 millones de años-luz de la Tierra (un año-luz es la distancia que recorre la luz en un año, igual a 9 460 730 472 580 km). Los astrofísicos han observado que una colisión típica (con dos trayectorias en espiral que se encuentran en el centro) de dos estrellas de neutrones de masa media produce un hoyo negro y que, como resultado de esta colisión, hay una gran cantidad de masa eyectada en la forma de núcleos de oro, entre otros. Su estimación actual de producción de oro por colisión es de 10 masas lunares. Esto equivale, considerando la cotización actual del oro en el mundo, a 1x10²⁸ dólares.

Evidentemente, el material eyectado, producto de la colisión de las estrellas de neutrones, contiene también muchos otros núcleos

pesados, en particular, grandes cantidades de platino, mercurio y uranio. La confirmación definitiva de la nueva teoría de nucleosíntesis por colisión de estrellas de neutrones requerirá de varios años de observaciones y será una de las últimas piezas del rompecabezas en la comprensión de la formación de la materia que existe en el Universo.

La próxima vez que veamos un anillo o joya hecha en oro, recordemos que provino de la formación de un hoyo negro a partir de dos estrellas de neutrones, un evento cataclísmico y extraordinario.

Referencias

[1] Berger E., Fong W. and Chornok R. *An r-process Kilonova associated with the short-hard GRB 130603B*. arXiv:1306.3960. *Astrophys. J. Lett.* (2013), en prensa; <http://edition.cnn.com/2013/07/18/tech/innovation/gold-origins-stars/index.html?iref=allsearch>
 [2] <http://es.wikipedia.org/Nucleosintesis>

Para actividades recientes de la Academia y artículos anteriores puede consultar: www.acmor.org.mx

LOS BÁSICOS DEL AHORRO OXXO

- + Aceite del Marqués
- + Azúcar del Marqués
- + Arroz del Marqués
- + Leche Nutralat
- + Café Soluble Andatti
- + Frijol Pinto del Marqués
- + Huevo Docenero San Juan

\$86.40

¿HOY QUÉ SE ARMA?

Llévate

- * Cerveza
- * Whisky Passport
- * Botana
- * Agua Mineral
- * Hielo
- * Vasos

O si Prefieres

- * Cerveza
- * Ron Bacardi Oakheart
- * Botana
- * Agua Mineral
- * Hielo
- * Vasos

x sólo \$289.90

Promociones válidas al 28 de febrero de 2014. Sujeto a disponibilidad en tienda. 12 pack Cerveza Indio, Whisky Passport 750 ml y 2 bot. Bacardi 750 ml. Botana Bito Tortilla Chip 40g, Agua Mineral Petibotal 2 Lit., Hielo Polvo y Vasos desechables No. 16.

¿Quieres un anuncio Clasificado GRATIS?

Compra tu periódico **La Unión DE MORELOS** en las **tiendas OXXO**

llena tu cupón y deposítalo en los buzones ubicados en todas las tiendas oxxo del estado y en nuestras instalaciones.

"Más fácil no se puede"