

## บทที่ ๓

### กัมมันตภาพรังสี

อะตอมประกอบด้วย โปรตอน นิวตรอน และอิเล็กตรอน ซึ่งอยู่ใน Orbit ในอะตอม  $Z^X^A$  A และ Z จะเป็นตัวแสดงถึงจำนวนอนุภาคในอะตอม มีธาตุที่เกิดขึ้นเองในธรรมชาติอยู่ 92 ชนิด ดังนั้น ธาตุเหล่านี้จะมี Atomic Number เรียงกันไปตั้งแต่ 1-92 ค่าประมาณของ Atomic Masses ซึ่งเป็นตัวเลขจำนวนเต็มหรือที่เรียกว่า Mass Number จะเพิ่มขึ้นเรื่อย ๆ เมื่อ Atomic Number เพิ่มขึ้น

ในนิวเคลียสของแต่ละธาตุ จำนวนโปรตอน และนิวตรอน จะคงมีค่าจำกัดจำนวนหนึ่ง ซึ่งจะช่วยให้ธาตุนั้นอยู่ในสภาวะอยู่ตัว (Stable) เมื่อโปรตอน และนิวตรอนมีค่าต่างจากค่าจำกัดจำนวนนี้ก็จะไม่อยู่ตัว

Nuclear Stability แรงที่เกิดขึ้นในนิวเคลียสมีอยู่ 2 ทวก คือ

1. แรงระหว่างประจุไฟฟ้า เป็นแรงผลักระหว่างโปรตอนกับโปรตอน
2. Nuclear Force เป็นแรงดึงดูดกันระหว่างนิวคลีออนและนิวคลีออน

จะเห็นว่าแรงทั้งสองชนิดนี้เกี่ยวข้องกับจำนวนโปรตอนและนิวตรอนในนิวเคลียส ดังนั้น จำนวนโปรตอนและนิวตรอนจะต้องมีอัตราส่วนจำกัดค่าหนึ่งจึงจะทำให้อะตอมนั้นอยู่ตัว

ธาตุใน Periodic Table ที่มี Atomic Number น้อย ๆ มีจำนวนโปรตอนและนิวตรอนเกือบเท่ากัน (คือ  $n:p \approx 1$ ) จะอยู่ตัว, ขณะที่ Atomic Number ของธาตุเพิ่มขึ้นจนเกิน 20 ค่าของ  $n:p$  ก็เพิ่มขึ้นเรื่อย ๆ เหมือนกัน, และเมื่อ Atomic Number เท่ากับ 83 คือ บิสมัท ค่าของ  $n:p$  มากกว่า 1.5 ในท้าย ๆ Periodic Table ธาตุที่อยู่เหนือบิสมัทจะไม่อยู่ตัว ความอยู่ตัวของนิวเคลียสนอกจากจะขึ้นอยู่กับค่าของ  $n:p$  แล้วยังขึ้นกับค่าอื่น ๆ

อีกในทางครั้นเดิม เมคานิกส์ ความอยู่ตัวขึ้นอยู่กับ Binding Energy ด้วย  
 ดังนั้น นิวเคลียสจะไม่อยู่ตัว ถ้าค่าของ  $n:p$  ไม่อยู่ในช่วงที่จะทำให้  
 มันอยู่ตัว สารที่มีนิวเคลียสไม่อยู่ตัวเรียกว่า สารกัมมันตภาพรังสี ซึ่งมีจะ  
 พยายามทำให้นิวเคลียสของมันอยู่ตัวด้วยการสลายตัวส่งกัมมันตภาพรังสีออกมา  
 นอกจากนี้ยังมีสารกัมมันตภาพรังสีอื่น ๆ ที่เกิดขึ้นจากการยิงอนุภาคนิวตรอน  
 หรือโปรตอนเข้าไปในนิวเคลียสที่อยู่ตัว สารกัมมันตภาพรังสีพวกนี้ เรียกว่า  
 สารกัมมันตภาพรังสีที่มนุษย์ประดิษฐ์ขึ้น

### กัมมันตภาพรังสีตามธรรมชาติ

ประวัติและการค้นพบ มีรายงานเป็นหลักฐานฉบับแรกเกี่ยวกับกัมมันตภาพรังสี  
 ตามธรรมชาติ เมื่อปี 1896 ซึ่งเขียนโดย Henry Becquerel เขาพบว่า  
 แร่ยูเรเนียมสามารถทำให้ฟิล์มถ่ายภาพดำได้ เช่นเดียวกับรังสีเอกซ์ เขากล่าวว่า  
 แร่ยูเรเนียม จะส่งรังสีซึ่งมีกำลังทะลุทะลวงมาก เช่นเดียวกับรังสีเอกซ์ออกมา  
 การที่ธาตุในธรรมชาติสามารถส่งรังสีออกจากตัวเองได้ เรียกว่า ธาตุนั้นเป็น  
 กัมมันตภาพรังสีตามธรรมชาติ ต่อมาพบว่า มีธาตุหลายชนิดที่มีคุณสมบัติ เช่นเดียวกับ  
 กัมยูเรเนียม ที่สามารถส่งรังสีออกจากตัวเองได้ ได้แก่ธาตุซึ่งมี Atomic  
 Number เกิน 83 ขึ้นไป ต่อมาวิชาวิทยาศาสตร์เจริญขึ้น ได้มีเครื่องมือที่จะ  
 ใช้วัดกัมมันตภาพรังสีมากขึ้น จากการทดลองของ Rutherford ในปี  
 ค.ศ. 1903 พบว่า สารกัมมันตภาพ<sup>รังสี</sup>จะส่งรังสีออกมา 3 ชนิด คือ แอลฟา  
 บีตา และแกมมา

### ชนิดของรังสีที่ส่งออกมาจากสารกัมมันตภาพรังสี

1. รังสี แอลฟา
2. รังสี บีตา
3. รังสี แกมมา

## รังสีแอลฟา (Alpha)

เป็นอนุภาค (Particle) อนุภาคแอลฟา คือ นิวเคลียสของฮีเลียม ซึ่งประกอบไปด้วยโปรตอน 2 ตัว และนิวตรอน 2 ตัว ดังนั้น แอลฟาจึงมีมวลมาก คือ  $4.00380 \text{ a.m.u.}$  หรือ  $6.6 \times 10^{-24}$  กรัม เนื่องจากมันมีโปรตอน 2 ตัว ดังนั้นมันจึงมีประจุเป็น  $+2 \text{ Electronic Charge}$  หรือ  $+9.606 \times 10^{-10} \text{ esu.}$  (ซึ่งประจุของโปรตอนมีค่าเท่ากับประจุของอิเล็กตรอน) เพราะว่าแอลฟามีประจุมากคือ  $+2$  ดังนั้นเมื่อมันวิ่งไปในอากาศ มันจะ Ionize อากาศ ทำให้เกิด Ion Pair มาก จึงทำให้มันหมดพลังงานไปเร็ว ด้วยเหตุนี้ Range ของแอลฟาในอากาศจึงสั้นมากราว ๆ 2 - 3 เซนติเมตร ถ้าเราทราบพลังงานของแอลฟา เราก็สามารถคำนวณหา Range ซึ่งมันได้จากสูตรต่อไปนี้คือ

$$R = 0.318 E^{3/2}$$

005412

ซึ่ง  $R = \text{Range}$  มีหน่วยเป็นเซนติเมตร  
 $E = \text{พลังงานแอลฟาเป็น Mev.}$

ในการที่จะทำให้เกิด Ion Pair ในอากาศ แต่ละคู่ จะต้องใช้พลังงานประมาณ 35 ev. และไม่ขึ้นอยู่กับพลังงานของอนุภาคแอลฟา Specific Ionization หรือจำนวน Ion Pair ต่อหนึ่งหน่วยความยาวเป็นปฏิภาคกลับกับ ความเร็วของอนุภาค และใน 1 เซนติเมตรจะมีไอออนเป็นจำนวนพัน ๆ คู่ Range ของแอลฟาสามารถวัดได้ด้วย Stopping Power ของสารที่มันผ่านไปถึงมีสูตรหา Stopping Power ดังนี้

$$S \approx 0.563 \frac{Z}{(Z + 10)^{3/2}}$$

๗

S = Stopping Power ที่ N.T.P.  
 (เหมือนกับ R ซึ่งเป็น Range ในอากาศนั้นเอง)  
 Z = Atomic Number ของสารที่แอลฟาผ่านไป

รังสีบีตา (Beta)

อนุภาคบีตาเป็นอิเล็กตรอนที่มีประจุไฟฟ้าลบที่ออกมาจากนิวเคลียส ดังนั้น บิตาก็ควรมีคุณสมบัติเหมือนอิเล็กตรอน คือมีมวลน้อยมาก เท่ากับ 0.0005468 a.m.u. มีประจุไฟฟ้าเท่ากับประจุของอิเล็กตรอน คือ -1 Electronic Charge หรือ  $-4.803 \times 10^{-10}$  esu. เพราะว่ามันมีประจุน้อยกว่าแอลฟา เพราะฉะนั้น Range ของมันในอากาศจึงยาวกว่า Range ของแอลฟา และอาจมี Range ในอากาศหลายเซนติเมตร

รังสีแกมมา (Gamma)

รังสีแกมมาจัดอยู่ในพวกรังสีแม่เหล็กไฟฟ้าที่มีความถี่สูง มีประจุเท่ากับ 0 หน่วย Specific Ionization ที่ทำให้เกิดขึ้นโดยแกมมามีค่า  $\frac{1}{100}$  เท่า ของค่าที่ก่อให้เกิดโดยอิเล็กตรอนที่มีพลังงานเท่ากัน

รังสีแกมมามีพลังงานน้อยกว่า 100 Kev. การที่จะทำให้เกิด Ion Pair แต่ละคู่มันจะเสียพลังงาน 32.5 ev. ในทางปฏิบัติ Range ของรังสีแกมมายาวกว่า Range ของรังสีบีตามาก รังสีแกมมาที่พลังงานต่ำเมื่อมันชนอะตอมแล้ว มันจะไปชนถูกอิเล็กตรอนที่อยู่ในวงนอก ๆ ของอะตอม สำหรับรังสีแกมมาที่มีพลังงานมากขึ้นเรื่อย ๆ ก็จะทำให้เกิดปรากฏการณ์ Photoelectric Effect, Compton Effect, Pair Production ตามลำดับ และท้ายที่สุดถ้าพลังงานมากพอจะทำให้เกิด Photoneuclear Reaction

Positron

อนุภาคโพสิตรอน เหมือนกับบีตาทุกอย่าง แต่แตกต่างกันที่มีประจุเป็นบวกเท่านั้น เพราะฉะนั้น โพสิตรอน ก็คืออิเล็กตรอนบวกที่มีความเร็วสูง ซึ่ง

เกิดขึ้นภายในนิวเคลียส

### นิวตริโน (Neutrino)

นิวตริโนเป็นอนุภาคที่เป็นกลาง คือไม่มีประจุไฟฟ้า และมีมวลนิ่ง (Rest Mass) น้อยมากจนถือได้ว่ามีมวลนิ่งเป็นศูนย์ เกิดขึ้นในขบวนการ  $\beta$ -Decay และ  $\mu$ -Decay ก่อนจะมีการค้นพบนิวตริโน สิ่งที่ทำให้นักฟิสิกส์พากันแปลกใจก็คือ ในขบวนการ  $\beta$ -Decay มีพลังงานส่วนหนึ่งหายไป ต่อมา Fermi ได้ตั้งทฤษฎีเกี่ยวกับเรื่อง  $\beta$ -Decay และสรุปว่า ในขบวนการนี้จะต้องมีอนุภาคซึ่งไม่มีประจุไฟฟ้าเกิดขึ้นด้วย อนุภาคที่เกิดขึ้นนี้เป็นตัวรับเอาพลังงานส่วนที่หายไปในขบวนการ  $\beta$ -Decay นั้นไปทำให้ตัวมันเกิดมีพลังงานจลน์ขึ้น เขาให้ชื่ออนุภาคซึ่งเป็นกลางนี้ว่า นิวตริโน ( $\nu$ ) และต่อมาอีกไม่นานก็มีผู้ค้นพบอนุภาคนิวตริโน และอนุภาคแอนติของมันเป็น คือ แอนตินิวตริโน ( $\bar{\nu}$ ) ตามลำดับ อนุภาคนิวตริโน และแอนตินิวตริโน จัดอยู่ในพวก Lepton เช่นเดียวกับ  $e^-$ ,  $e^+$ ,  $\mu^-$  และ  $\mu^+$  ในปฏิกิริยานิวเคลียร์ที่มี Lepton เกี่ยวข้องด้วยต้องเป็นไปตามกฎ Lepton Number Conservation

ปัจจุบันนี้นักฟิสิกส์มีความรู้ในเรื่องอนุภาคมูลฐานอย่างกว้างขวาง และพบว่า นิวตริโน มี 4 ตัวคือ นิวตริโนที่เกิดจาก  $\beta$ -Decay เรียกว่าอิเล็กตรอนนิวตริโน ( $\nu_e$ ) ส่วนที่เกิดจาก  $\mu$ -Decay เรียกว่ามิวออนนิวตริโน ( $\nu_\mu$ ) และอนุภาคแอนติของมันเป็น คือ  $\bar{\nu}_e$  และ  $\bar{\nu}_\mu$  ตามลำดับ ดังนั้น ในปัจจุบัน อนุภาคมูลฐานจึงมีรวมทั้งสิ้น 34 ตัว อนุภาคตัวสุดท้ายที่ค้นพบคือ  $\Xi^0$  (Anti-Xi-Zero) พบโดยคณะนักฟิสิกส์ 13 ท่านแห่งมหาวิทยาลัย Yale และ Brookhaven National Laboratory เมื่อเดือนสิงหาคม ค.ศ. 1963 นับตั้งแต่ที่นักฟิสิกส์กลุ่มนี้ค้นพบอนุภาคมูลฐานตัวที่ 34 แล้ว ที่ Brookhaven และที่ศูนย์วิจัยอนุภาคที่มีพลังงานสูงทั่วโลกกำลังตรวจหาอนุภาคตัวใหม่ คือ Negative Omega อยู่อย่างแข็งขัน

### Internal Conversion

เป็นขบวนการที่เกิดขึ้นเมื่อนิวเคลียสที่อยู่ใน

Excited State

กลับ

เข้าสู่ Ground State โดยการส่งรังสีแกมมาออกมา เมื่อรังสีแกมมาไปชน  
 อิเล็กตรอนที่วิ่งอยู่ใน Orbit ที่ใกล้ ๆ นิวเคลียสก็จะทำให้อิเล็กตรอนนั้นกระเด็น  
 ออกมา อิเล็กตรอนตัวที่หลุดออกมาเรียกว่า Conversion Electron ถ้าเกิด  
 ที่ K-Shell เรียก K-Conversion ถ้าเกิดที่ L-Shell เรียก L-Con-  
 version

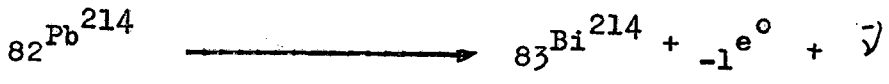
Transmutation

เมื่อธาตุกัมมันตภาพรังสีสลายตัว ให้  $\alpha$ ,  $\beta^-$ ,  $\beta^+$  หรือ K-Capture  
 จะเกิดมีการเปลี่ยนแปลงขึ้น (Transmutation) ส่วนที่เหลือจากการสลายตัว  
 เรียกว่า "Daughter Product" ซึ่งจะกลายเป็นธาตุใหม่ที่มีคุณสมบัติทางเคมี  
 ไม่เหมือนธาตุเดิม "Parent"

นิวเคลียสที่ส่งแอลฟาออกมานั้น Daughter Product จะมี Atomic  
 Number ลดลง 2, ส่วน Mass Number ลดลงไป 4 ตัวอย่างเช่นการ  
 สลายตัวของเรเดียม ซึ่งเมื่อส่งแอลฟาออกมาแล้ว ผลที่เหลือจะโค เรดอน  
 ดังแสดงในสมการ



ในกรณีของพวกที่สลายตัวให้บีตา นิวเคลียสของ Parent จะส่งประจุ  
 ลบออกมา ดังนั้น ผลที่เหลือคือ Daughter Product จะมีประจุบวกเพิ่มขึ้น  
 1 ตัวและ Atomic Number จะเพิ่มขึ้น 1 แต่ Mass Number ไม่  
 เปลี่ยนแปลงตัวอย่างเช่น



สำหรับพวกที่สลายตัวให้ โปสิตรอน นิวเคลียสของมันจะส่งประจุบวกออก  
 มา ทำให้ผลที่เหลือคือ Daughter มีประจุบวกน้อยลงไป 1 ตัว Atomic



3. อนุกรมแอกติเนียม (Actinium Series), เขียนแทนด้วย  $4n + 3$

น้ำหนักอะตอมของธอเรียมเท่ากับ 232 ซึ่งเท่ากับ  $4 \times 58$  หากธาตุกัมมันตภาพรังสี เมื่อมันสลายตัวไป แอกติวา ผลที่เกิดขึ้นจะมีน้ำหนักอะตอมลดลงไป 4 ถ้าธาตุนั้นสลายตัวไปรังสีแกมมา น้ำหนักอะตอมของธาตุที่เกิดขึ้นใหม่จะคงเดิม อันนี้เอง สมาชิกของธาตุใน อนุกรมธอเรียม จึงเขียนแทนด้วย  $4n$  ซึ่ง  $n$  คือเลขใด ๆ ที่มีค่าตั้งแต่ 58 (ธอเรียม) ถึง 52 (ธอเรียม D.)

ในทำนองเดียวกัน สมาชิกของพวกอนุกรมยูเรเนียม จึงเขียนแทนด้วย  $4n + 2$  และอนุกรมแอกติเนียม เขียนแทนด้วย  $4n + 3$

จากนี้ จะเห็นได้ว่า ไม่มีกัมมันตภาพรังสีธรรมชาติของธาตุใดที่มีน้ำหนักอะตอม เขียนแทนด้วย  $4n + 1$  ดังนั้น ในปี 1923 A.S. Russell ซึ่ง เป็นนักเคมีชาวอังกฤษ ผู้มีความคิดไกลเกี่ยวกับ อนุกรมของกัมมันตภาพรังสี จึงได้ขอเสนอแนะว่า ควรจะมีอนุกรมของธาตุที่มีน้ำหนักอะตอมแทนด้วย  $4n + 1$  ซึ่งต่อมาเราก็ค้นพบว่า มีอนุกรมของ  $4n + 1$  จริง แต่มาได้จากการประดิษฐ์ขึ้นจากการที่ค้นพบธาตุใหม่ซึ่งมี Atomic Number มากกว่า 92 ที่สามารถมีไอโซโทป หลายชนิด อนุกรมนี้เรียกว่า อนุกรมเนพจูเนียม "Neptunium Series" End Product ของอนุกรมนี้เป็น บิสมัท (Bismuth) ธรรมา ซึ่งมีย่านหนักอะตอม 209 สำหรับ อนุกรมยูเรเนียม และ อนุกรมแอกติเนียมนั้น End Product ก็คือ ตะกั่วซึ่งไม่เป็นกัมมันตภาพรังสี

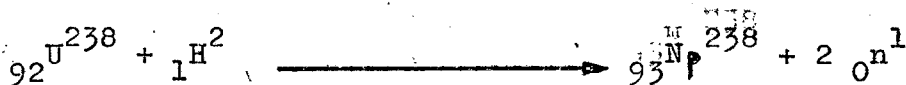
เชื่อกันว่า อนุกรมเนพจูเนียมนี้ เคยเกิดขึ้นในธรรมชาติครั้งหนึ่งแล้วแต่ได้สลายสูญไปเนื่องจาก เวลาชีวิตครึ่งสั้นมาก เวลาชีวิตครึ่งของเนพจูเนียม<sup>239</sup> มีค่าเท่ากับ  $2.20 \times 10^6$  ปี ซึ่งถือว่ายาวที่สุดในอนุกรม  $(4n + 1)$  โดยคาดคะเนว่าโดยเรามีอายุ  $2.2 \times 10^9$  ปี อนุกรมเนพจูเนียมที่มีในธรรมชาติ จึงได้สลายตัวกลายเป็นบิสมัทหมดแล้ว

ในปี ค.ศ. 1940 E.M. Mcmillan และ R.H. Abelson ได้ค้นพบธาตุที่ได้จากการประดิษฐ์ขึ้น ซึ่งมี Atomic Number 93 Mass Number 239 อันเกิดจาก Uranium<sup>239</sup> สลายตัวรังสีบีตาออกไป ดังสมการ





ธาตุที่ได้จากการสลายตัวของ  ${}_{92}^{239}\text{U}$  เรียกว่า เนปจูนเนียมเอา  
 อย่างชื่อดาวเนปจูน ( Neptune ) ซึ่งดาวเนปจูนอยู่ถัดไปจากดาวยูเรนัส  
 ( Uranus ) ในระบบสุริยะ ต่อมาในวิชาเคมีพบ ไอโซโทป ซึ่ง เนปจูนเนียม<sup>239</sup>  
 โดยการทำ ยูเรเนียมออกไซด์ ด้วย ทีวีเทียม ดังสมการ



ธาตุกัมมันตภาพรังสีที่ไม่ได้อยู่ในอนุกรม

จากการวิเคราะห์ละเอียดและถูกต้อง ปรากฏว่า สารส่วนมากมีกัมมันตภาพ  
 รังสีประกอบด้วยไอโซโทป กัมมันตภาพรังสีที่เป็นส่วนประกอบจำนวนเล็กน้อย  
 ซึ่งมีอยู่ในเนื้อสารนั้น บางคนอาจคิดว่าเกิดมาจากการส่งรังสีของธาตุใดธาตุหนึ่ง  
 ที่อยู่ในอนุกรมใด ๆ ของอนุกรมกัมมันตภาพรังสี แต่อย่างไรก็ตาม พบว่า บางที  
 พวกธาตุเบา ๆ ก็เป็นธาตุกัมมันตภาพรังสีอย่างอ่อน ๆ เหมือนกัน ดังตาราง (7)  
 ที่แสดงไว้หน้า 30

ในปัจจุบันยังไม่มีหลักฐานยืนยันว่า นิวไคลด์ของธาตุในตาราง (7) เกี่ยว  
 ของกับอนุกรมหนึ่งอนุกรมใดเลย ดังนั้น ธาตุแต่ละตัวเหล่านี้จึงไม่ใช่อนุกรมและ  
 เกิดขึ้นเองในธรรมชาติ

กัมมันตภาพรังสีที่มนุษย์ประดิษฐ์ขึ้นเอง

(Artificial Radioactivity)

Curie และ Joliot เป็นผู้พบกัมมันตภาพรังสีที่มนุษย์ประดิษฐ์ขึ้นเอง  
 ขณะที่เขาทั้งสองกำลังศึกษาผลที่เกิดจากการยิงอนุภาค แอลฟา เข้าไปในนิวเคลียส

ที่เบา ๆ เมื่อยิงอนุภาค แอลฟา จากโพลอนีียม (Polonium) เข้าไปในนิวเคลียสของ โบรอน แมกนีเซียม, และ อลูมิเนียม ปรากฏว่า โดโปรตอนและนิวตรอนออกมา คือเกิดปฏิกิริยา  $(\alpha, p)$  และ  $(\alpha, n)$  นอกจากนี้ยังมี อิเล็กตรอนบวก หรือ โปรสิตรอน เกิดขึ้นด้วย

Curie และ Joliot ได้สังเกตเห็นว่าพวกที่ให้ โปรสิตรอนนั้นเป็นพวกธาตุเบา ๆ ซึ่งใช้เป็นเป้า (Target) เมื่อยิงด้วยอนุภาค แอลฟา มันก็จะส่งโปรสิตรอนออกมาเรื่อย ๆ และถึงแม้ว่าจะเลิกยิงอนุภาคแอลฟาแล้วก็ตาม ก็ยังคงมีโปรสิตรอนออกมามาก อัตราการส่งโปรสิตรอนนั้นลดลงเรื่อย ๆ ตามเวลา จนในที่สุดเป็น ๐ และเมื่อเขียนกราฟระหว่างอัตราการส่ง โปรสิตรอนกับเวลา (หลังจากเลิกยิงด้วยอนุภาคแอลฟาแล้ว) จะได้ Exponential Curve เช่นเดียวกับกรณี  $\beta$ -Decay ของ Natural Radionuclide และ Activity ก็ สามารถคำนวณหาได้จากสูตร ดังนี้ คือ

$$A = A_0 e^{-\lambda t}$$

$A_0$  = Activity เดิม

$A$  = Activity หลังจากทีสลายตัวไปแล้ว.  
ในเวลา  $t$

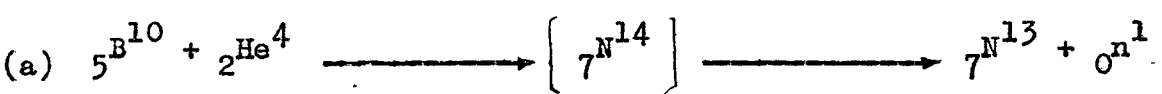
$\lambda$  = ค่าคงตัว (Decay Constant)

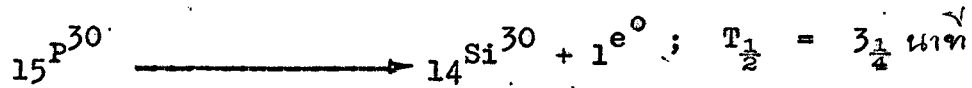
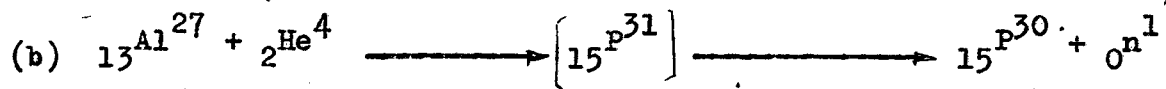
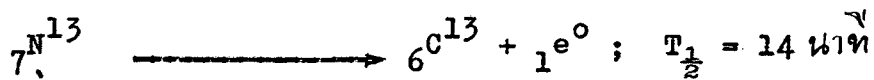
=  $\frac{0.693}{T_{1/2}}$

ในเมื่อ  $T_{1/2}$  = เวลาชีวิตครึ่ง

โบรอน แมกนีเซียม และอลูมิเนียมซึ่งใช้เป็นเป้าหมายนั้น มีเวลาชีวิตครึ่ง 14, 2½ และ 3½ นาที ตามลำดับ

Curie และ Joliot อธิบายว่า นิวเคลียสที่เกิดจาก  $(\alpha, n)$  Reaction ในแต่ละกรณีนั้น ไม่อยู่ตัว มันสลายตัวโดยส่งโปรสิตรอนออกมาปฏิกิริยาทางนิวเคลียร์ที่เกิดขึ้น คำกล่าวอธิบายของ Curie มีดังต่อไปนี้





ต่อมาภายหลังทราบว่า เวลาชีวิตครึ่งของ  ${}^7\text{N}^{13}$  และ  ${}_{15}\text{P}^{30}$  เป็น 10 นาที และ  $2\frac{1}{3}$  นาที มากกว่าที่จะเป็น 14 และ  $3\frac{1}{4}$  นาที ดังสมการข้างบน

จากการทดสอบสมการข้างบนนี้ ทางเคมีพบว่าธาตุที่เกิดขึ้นใหม่เป็น ธาตุกัมมันตภาพรังสี แสดงว่า เราสามารถประดิษฐ์ธาตุกัมมันตภาพรังสีจากธาตุธรรมดาได้ ธาตุกัมมันตภาพรังสีที่ประดิษฐ์ขึ้นซึ่งเกิดจากปฏิกิริยาของ  $(n, \tau)$ ,  $(n, p)$ ,  $(n, \alpha)$  และ  $(d, p)$  จะสลายตัวให้  $e^-$  ดังนี้



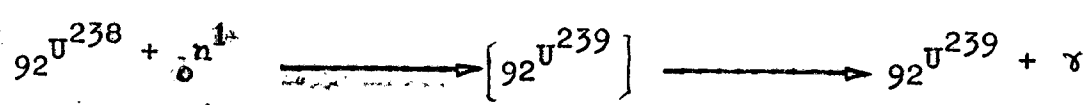
ส่วนพวกที่ได้จากปฏิกิริยา  $(p, \tau)$ ,  $(p, n)$ ,  $(\alpha, n)$ ,  $(d, n)$  และ  $(\tau, n)$  จะสลายตัวให้ โปสิตรอนออกมาดังนี้





Transuranium Elements

ปฏิกิริยาที่ทำให้เกิด Artificial Radioisotopes ที่เกิดขึ้นก็คือ Radiative Capture of Neutron (หรือ (n, γ) Reaction) ซึ่งจะให้ธาตุที่เป็น Electron Emitter ในปี ค.ศ. 1934 Fermi ได้เสนอแนะว่าเราสามารถจะประดิษฐ์ธาตุที่มีประจุมากกว่า 92 ได้โดยการยิงยูเรเนียมด้วยนิวตรอน



ถ้ายูเรเนียม 239 สลายตัวให้อิเล็กตรอนออกมา ก็จะทำให้เกิดธาตุ ซึ่งมี z = 93 ซึ่งสมัยก่อน ๆ ไม่ทราบว่ามันคืออะไร จากการทดลองในสมัยแรก ๆ นั้น แสดงว่า เมื่อ ยูเรเนียม ถูกยิงด้วย นิวตรอน จะมี β - Activity เกิดขึ้น 4 ชนิดด้วยกัน หนึ่งในจำนวนนี้คือแกมมา ยูเรเนียม 239 ซึ่งจะสลายตัวให้อิเล็กตรอนออกมา แล้วเกิดธาตุที่มี z = 93 ธาตุที่มี z มากกว่า 92 เรียกว่า "Transuranium Element"

ในระหว่างปี 1931-1939 ได้มีผู้พยายามจะพิสูจน์ (Identify) พวก Transuranium Element แต่ปรากฏว่าพิสูจน์ได้ยาก การวิจัยเกี่ยวกับเรื่องนี้ทำให้คอม นิวเคลียร์ ฟิชชัน (Nuclear Fission) ทำให้สามารถศึกษา

และประดิษฐ์พวก Transuranium Element ใหม่ ๆ ได้ ในปี ค.ศ. 1940  
 ได้มีผู้พิสูจน์ให้เห็นว่า การยิงก๊วยนิวตรอนช้า (Slow neutron) ทำให้เกิด  
 ไอโซโทปใหม่ของ ยูเรเนียม<sup>239</sup> มีเวลาชีวิตครึ่ง 23 นาที เป็นตัวส่ง  
 อิเล็กตรอน (Electron Emitter) มันจะสลายตัวเป็น ไอโซโทป อันใหม่  
 ซึ่งมี  $Z = 93$  เวลาชีวิตครึ่ง 2-3 วัน และ เป็นตัวส่งอิเล็กตรอน เช่นเดียวกับ  
 กัม เรียกว่า "เนพจูเนียม" แล้วจะสลายตัวให้อิเล็กตรอนต่อไป เกิด พลูโตเนียม  
 (Plutonium  $Z = 94$ ) ซึ่งมีประโยชน์ใช้เป็นเชื้อเพลิงในเตาปฏิกรณ์ปรมาณู  
 ได้เป็นอย่างดี

3

The Uranium Series

Radioelement	Corresponding Element	Symbol	Radiation	Half Life
Uranium I	Uranium	U <sup>238</sup>	α	4.51 x 10 <sup>9</sup> yr.
Uranium X <sub>1</sub> Uranium 1	Thorium	Th <sup>234</sup>	β	24.1 days
Uranium X <sub>2</sub>	Protactinium	Pa <sup>234</sup>	β	1.18 min.
Uranium II	Uranium	U <sup>234</sup>	α	2.48 x 10 <sup>5</sup> yr.
Ionium	Thorium	Th <sup>230</sup>	α	8.0 x 10 <sup>4</sup> yr.
Radium	Radium	Ra <sup>226</sup>	α	1.62 x 10 <sup>3</sup> yr.
Ra Emanation	Radon	Rn <sup>222</sup>	α	3.82 days
Radium A 99.98%   0.02%	Polonium	Po <sup>218</sup>	α and β	3.05 min.
Radium B Astatino-218	Lead Astatino	Pb <sup>214</sup> At <sup>218</sup>	β α	26.8 min. 2 sec.
Radium C 99.96%   0.04%	Bismuth	Bi <sup>214</sup>	β and α	19.7 min.
Radium C' Radium C''	Polonium Thallium	Po <sup>214</sup> Tl <sup>210</sup>	α β	1.6 x 10 <sup>-4</sup> sec. 1.32 min.
Radium D	Lead	Pb <sup>210</sup>	β	19.4 yr.
Radium E ~ 100% 2 x 10 <sup>-4</sup> %	Bismuth	Bi <sup>210</sup>	β and α	5.0 days
Radium F Thallium-206	Polonium Thallium	Po <sup>210</sup> Tl <sup>206</sup>	α β	138.4 days 4.20 min.
Radium G (End Product)	Lead	Pb <sup>206</sup>	Stable	---

Samuel Glasstone, Sourcebook on Atomic Energy, (2<sup>nd</sup> Ed. New

Jersey. D. Van Nostrand Co., Inc. 1960), 141-142

๓๗๗๗ 4

๘  
The Actinium Series

Radioelement	Corresponding Element	Symbol	Radiation	Half Life
Actinouranium	Uranium	U <sup>235</sup>	α	7.13x10 <sup>8</sup> yrs.
Uranium Y	Thorium	Th <sup>231</sup>	β	25.6 hr.
Protactinium	Protactinium	Pa <sup>231</sup>	α	3.43x10 <sup>4</sup> yrs.
Actinium 98.3%   1.2%	Actinium	Ac <sup>227</sup>	β and α	21.8 yrs.
Radioactinium	Thorium	Th <sup>227</sup>	α	18.4 days
Actinium K	Francium	Fr <sup>223</sup>	β	21 min.
Actinium K	Radium	Ra <sup>223</sup>	α	11.7 days
Ac Emanation	Radon	Rn <sup>219</sup>	α	3.92 sec.
Actinium A ~100%   ~5x10 <sup>-4</sup> %	Polonium	Po <sup>215</sup>	α and β	1.83x10 <sup>-3</sup> sec.
Actinium B	Lead	Pb <sup>211</sup>	β	36.1 min.
Astatine-215	Astatine	At <sup>215</sup>	α	~10 <sup>-4</sup> sec.
Actinium C 99.7%   0.3%	Bismuth	Bi <sup>211</sup>	α and β	2.15 min.
Actinium C*	Polonium	Po <sup>211</sup>	α	0.52 sec.
Actinium C''	Thallium	Tl <sup>207</sup>	β	4.76 min.
Actinium D (End Product)	Lead	Pb <sup>207</sup>	Stable	--

๙๐  
The Thorium Series

Radioelement	Corresponding Element	Symbol	Radiation	Half Life
Thorium	Thorium	Th <sup>232</sup>	α	1.39x10 <sup>10</sup> yr.
↓				
Mesothorium I	Radium	Ra <sup>228</sup>	β	6.7 yr.
↓				
Mesothorium II	Actinium	Ac <sup>228</sup>	β	6.15 hr.
↓				
Radiothorium	Thorium	Th <sup>228</sup>	α	1.91 yr.
↓				
Thorium X	Radium	Ra <sup>224</sup>	α	3.64 days
↓				
Th Emanation	Radon	Rn <sup>220</sup>	α	52 sec.
↓				
Thorium A	Polonium	Po <sup>216</sup>	α	0.16 sec.
↓				
Thorium D	Lead	Pb <sup>212</sup>	β	10.6 hr.
↓				
Thorium C	Bismuth	Bi <sup>212</sup>	β and α	60.5 min.
66.3%   33.7%				
↓				
Thorium C'	Polonium	Po <sup>212</sup>	α	3 x 10 <sup>-7</sup> sec.
↓				
Thorium C''	Thallium	Tl <sup>208</sup>	β	3.1 min.
↓				
Thorium D (End Product)	Lead	Pb <sup>208</sup>	Stable	—



ตาราง 6

๑๑  
The Neptunium Series

Element	Symbol	Radiation	Half Life
Plutonium	Pu <sup>241</sup>	β	13.2 yr.
↓			
Americium	Am <sup>241</sup>	α	462 yr.
↓			
Neptunium	Np <sup>237</sup>	α	2.20 × 10 <sup>6</sup> yr.
↓			
Protactinium	Pa <sup>233</sup>	β	27.4 days
↓			
Uranium	U <sup>233</sup>	α	1.62 × 10 <sup>5</sup> yr.
↓			
Thorium	Th <sup>229</sup>	α	7.34 × 10 <sup>3</sup> yr.
↓			
Radium	Ra <sup>225</sup>	β	14.8 days
↓			
Actinium	Ac <sup>225</sup>	α	10.0 days
↓			
Francium	Fr <sup>221</sup>	α	4.8 min.
↓			
Astatine	At <sup>217</sup>	α	1.8 × 10 <sup>-2</sup> sec.
↓			
Bismuth	Bi <sup>213</sup>	β and α	47 min.
↓			
Polonium	Po <sup>213</sup>	α	4.2 × 10 <sup>-6</sup> sec.
↓			
Thallium	Tl <sup>209</sup>	β	2.2 min.
↓			
Lead	Pb <sup>209</sup>	β	3.32 hr.
↓			
Bismuth (End Product)	Bi <sup>209</sup>	Stable	--

Table 7Naturally Occurring Radioelement

Isotope	Half-Life (yrs.)	Type of Emission	Energy (Mev.)
$^{40}_{19}\text{K}$	$1.25 \times 10^9$	Beta	1.33
		Gamma	1.46
$^{87}_{37}\text{Rb}$	$5.0 \times 10^{10}$	Beta	0.275
$^{147}_{62}\text{Sn}$	$1.3 \times 10^{11}$	Alpha	2.18
$^{176}_{71}\text{Lu}$	$2.4 \times 10^{10}$	Beta	0.43
			0.089
		Gamma	0.203
			0.306
$^{187}_{75}\text{Re}$	$5 \times 10^{10}$	Beta	0.008
		Gamma	0.134