

## الفصل الثالث

# التفاعلات النووية

إن أغلبية المعطيات المتعلقة بالنواة الذرية تأتي في حقيقة الأمر من تحليل نتائج تجارب التفاعلات النووية (nuclear reactions) التي يحدوها الفيزيائيون النوويون في مختبراتهم ، و التي تمثل في قذف نوى ذرية بنوى أخرى و دراسة ما ينتج عن هذا التفاعلات . فلقد تم اكتشاف النواة الذرية مثلا ، بعد أن قام "روذرфорد" (Rutherford) عام 1911 بتحليل نتائج التجربة الشهيرة المتمثلة في قذف صفيحة ذهبية بجسيمات  $\alpha$  ، و اكتشف البروتون سنة 1919 من طرف "روذرфорد" مرة أخرى من خلال عملية قذف نوى الآزوت بجسيمات  $\alpha$  ، و تم اكتشاف النوترون بعد أن قام "شادويك" (Chadwick) عام 1932 بفحص دقيق لتجربة تمثلت في قذف نوى البرليوم بجسيمات  $\alpha$  ... تعد التفاعلات النووية اليوم الشغل الشاغل للكثير من العاملين في مجال الفيزياء النووية لأنها وسيلة فعالة لدراسة النواة الذرية .

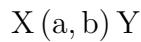
## ١. الخصائص العامة

عندما يقترب جسم من جسم آخر بالمقدار الذي يؤدي إلى تغيير حركتيهما ، نقول أنه قد حدث تصادم أو تفاعل بينهما ، سواء أكان الجسمان المتفاعلان جسيمتين أوليتين أو جملتين مركبتين كالنواة الذرية . التصادم هنا لا يعني حتما أن الجسمين يتلامسان خلال عملية الصدم ، كما يحدث لكرة البليارد مثلا ، وإنما يعني أن الجسمين المتفاعلين تبادلا جزء من كمية الحركة و من الطاقة عندما اقترب أحدهما من الأخرى بالمقدار الكافي .

التفاعل النووي الموججي يكتب على الشكل التالي :



و بشكل مختصر :

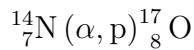


حيث يمثل a النواة القذيفة (projectile) التي تقوم بتسريعها ، ويتمثل X النواة المستهدفة أو الهدف (target) التي تكون عادة ساكنة في نظام المخبر (و هو النظام الذي نحن فيه) . أما b و Y فهما منتجا التفاعل (reaction products) . غالبا ما تكون النواتان X و Y ثقيلتين و النواتان a و b خفيفتين ، و غالبا ما تكون النواة الخفيفة المنتجة b قابلة للكشف (detectable) ، على عكس النواة الثقيلة Y التي تدعى لهذا السبب النواة المتخلفة (residual nucleus) .

أول تفاعل نووي في تاريخ الإنسان أُنجزه "روذرфорد" (Rutherford) عام 1919 ، واكتشف من خلاله البروتون (proton) :



وفي شكله المختصر :



القذائف الخفيفة الأكثر استعمالا هي البروتون (p) والجسيم  $\alpha$  والدوتريوم (d) ، لكن هناك أيضا التفاعلات النووية التي تستخدم قذائف ثقيلة . نقتصر في هذا الفصل على دراسة القذائف الخفيفة فقط ( $A < 4$ ) و الطاقات المنخفضة نسبيا ( $\approx 10 \text{ MeV}$ ) ، مع العلم أن التفاعلات النووية العالية الطاقة تنتج جسيمات أخرى بالإضافة إلى النواتين b و Y .

إذا تطابقت القذيفة a مع الجسيمة b (في هذه الحالة ، تكون النواتان X و Y متطابقتين أيضا) ، نقول عن التفاعل أنه استطارة (diffusion) : إذا كانت النواتان المنتجتان b و Y في مستويهما الأساسيين (fundamental states) نقول أن الإستطارة مرنة (elastic) ، وإذا كانت إحدى هاتين النواتين أو كليتاها في حالة إثارة (excited state) نقول أن الإستطارة غير مرنة (inelastic) . وإذا كانت النواتان a و b مختلفتين تماما ، فإننا نستخدم تسمية التفاعل النووي (nuclear reaction) .

عندما تكون طاقة القذيفة ضعيفة نسبيا ، تمتلك النواة المستهدفة القذيفة ، وت تكون خلال مدة زمنية قصيرة جدا نواة ذات إثارة عالية تدعى النواة المركبة (compound nucleus) :



لكن عندما تكون الطاقة عالية ، يكون التفاعل النووي مباشرا (direct nuclear reaction) ، إذ أنه يحدث دون المرور بمرحلة النواة المركبة ، ويتم في فترة زمنية قصيرة بالكاد تساوي الزمن اللازم لعبور الجسيم (القذيفة) خلال النواة (الهدف) ، وبذلك لا يتفاعل الجسيم مع النواة ككل أثناء مروره خلالها وإنما يتفاعل فقط مع بعض مكوناتها .

## ٢. قوانين الحفظ

تحضن الفيزياء إلى قوانين حفظ (conservation laws) ، وهي قوانين أساسية في الفيزياء تحكم حفظ كميات أساسية لنظام معزول ، مثل الطاقة الكلية (total energy) و كمية الحركة . (electric charge) و الشحنة الكهربائية (momentum)

### (ا) حفظ الشحنة الكهربائية

نعتبر تفاعلاً نورياً في شكله العام :

$$(1) + (2) \longrightarrow (3) + (4)$$

الشحنة الكهربائية الكلية للنظام المعزول لا تتغير وبالتالي :

$$q_1 + q_2 = q_3 + q_4 \quad (23)$$

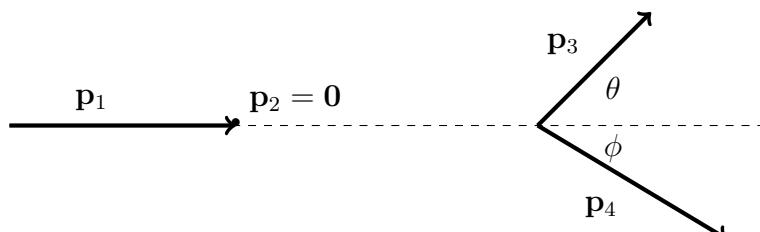
### (ب) حفظ كمية الحركة

عند تصادم نواتين ، تبقى كمية الحركة الكلية ثابتة ، مما يجعلنا نكتب :

$$\mathbf{p}_1 + \mathbf{p}_2 = \mathbf{p}_3 + \mathbf{p}_4 \quad (24)$$

بافتراض أن الهدف ساكن في نظام المخبر ( $\mathbf{p}_2 = 0$ ) ، وأن النواتين (3) و (4) تصطعنان الزاويتين  $\theta$  و  $\phi$  على التوالي مع اتجاه الورود (الشكل 15) ، يمكننا أن نسقط العلاقة (24) على محورين متعامدين :

$$\begin{cases} p_1 = p_3 \cos \theta + p_4 \cos \phi \\ 0 = p_3 \sin \theta - p_4 \sin \phi \end{cases} \quad (25)$$



شكل 15: تصادم بين جسيمتين في نظام المخبر .

## ج) حفظ الطاقة الكلية

الطاقة لا تفنى ولا تستحدث من العدم ، وإنما تحول من شكل لآخر . وهذا يعني أن الطاقة الكلية لنظام معزول تبقى دائماً ثابتة ولا تتغير ، أي أنها تحفظ . بالنسبة للتفاعل النووي السابق يمكننا أن نكتب :

$$m_1c^2 + T_1 + m_2c^2 + T_2 = m_3c^2 + T_3 + m_4c^2 + T_4 \quad (26)$$

حيث تمثل  $m$  كتلة السكون (rest mass) و  $T$  الطاقة الحركية (kinetic energy) . نعرف القيمة  $Q$  للتفاعل ( $Q$ -value) على النحو التالي :

$$Q = [(m_1 + m_2) - (m_3 + m_4)] c^2 = (T_3 + T_4) - (T_1 + T_2) \quad (27)$$

و هي تمثل كمية الطاقة المحررة في التفاعل . عندما تكون القيمة  $Q$  منعدمة ( $Q = 0$ ) ، نقول أن التصادم مرن (elastic) . في هذه الحالة يكون لدينا :

$$\begin{cases} m_1 + m_2 = m_3 + m_4 \\ T_1 + T_2 = T_3 + T_4 \end{cases}$$

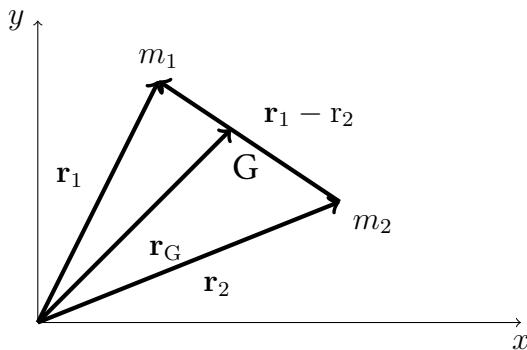
و هذا يعني أن الكتلة و الطاقة الحركية تحفظان إذا كان التصادم مرن . عندما تكون القيمة  $Q$  غير منعدمة ( $Q \neq 0$ ) ، نقول أن التصادم غير مرن (inelastic) : إذا كانت  $Q$  موجبة ( $Q > 0$ ) ، يكون التفاعل منتجاً للطاقة (exoergic reaction) ، وفيه يتحول جزء من كتلة الجسيمات الإبتدائية إلى طاقة ، بحيث تقل كتلة الجسيمات الناتجة عن التفاعل عن كتلة الجسيمات الداخلة في التفاعل :

$$\begin{cases} m_1 + m_2 > m_3 + m_4 \\ T_1 + T_2 < T_3 + T_4 \end{cases}$$

و عندما تكون القيمة  $Q$  سالبة ( $Q < 0$ ) ، يكون التفاعل ماصاً للطاقة (endoergic reaction) ، وفيه يتحول جزء من طاقة الحركة الداخلة في التفاعل إلى إضافة في كتلة الجسيمات الناتجة عن التفاعل :

$$\begin{cases} m_1 + m_2 < m_3 + m_4 \\ T_1 + T_2 > T_3 + T_4 \end{cases}$$

وبذلك لا يحدث التفاعل إلا بتوفير قدر من الطاقة . الحد الأدنى من الطاقة الحركية للقذيفة ، في نظام المخبر ، اللازمة لإحداث تفاعل نووي ماص للطاقة يدعى عتبة الطاقة (threshold energy) .



شكل 16: نظام مركز الكتلة .

### 3. نظام مركز الكتلة

إن حركة الجملة الفيزيائية المركبة من جسمين مسألة معقدة ، و ذلك لأنها بستة (6) أبعاد (3 أبعاد لكل جسم) . بتطبيق قانون "نيوتون" (Newton) للحركة على كل جسم ، نحصل على المعادلين :

$$\begin{cases} m_1 \frac{d^2 \mathbf{r}_1}{dt^2} = \mathbf{F}(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2) \\ m_2 \frac{d^2 \mathbf{r}_2}{dt^2} = -\mathbf{F}(\mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2) \end{cases}$$

حيث يمثل  $m_1$  و  $m_2$  كتلي الجسمين ، ويمثل  $\mathbf{r}_1$  و  $\mathbf{r}_2$  متجمعي موضعهما ، أما  $\mathbf{F}$  فهي القوة الموجدة بينهما . لتبسيط هذه المسألة ، نعمد غالبا إلى إجراء التغيير التالي :

$$\begin{cases} \mathbf{r} = \mathbf{r}_1 - \mathbf{r}_2 \\ \mathbf{r}_G = \frac{m_1 \mathbf{r}_1 + m_2 \mathbf{r}_2}{m_1 + m_2} \end{cases}$$

يمثل  $\mathbf{r}$  المسافة النسبية بين الجسمين بينما يمثل  $\mathbf{r}_G$  متوجه موضع مركز الكتلة (centre of mass) للجسمين (الشكل 16) . نشتق الآن العلاقتين السابقتين :

$$\begin{cases} \frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2} = \frac{d^2 \mathbf{r}_1}{dt^2} - \frac{d^2 \mathbf{r}_2}{dt^2} = \left( \frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2} \right) \mathbf{F}(\mathbf{r}) = \frac{1}{\mu} \mathbf{F}(\mathbf{r}) \\ \frac{d^2 \mathbf{r}_G}{dt^2} = \frac{1}{m_1 + m_2} \left( m_1 \frac{d^2 \mathbf{r}_1}{dt^2} + m_2 \frac{d^2 \mathbf{r}_2}{dt^2} \right) = \mathbf{F}(\mathbf{r}) - \mathbf{F}(\mathbf{r}) = 0 \end{cases}$$

تعرف  $\mu$  بالكتلة الختزلة (reduced mass) وهي تعطى بالعلاقة :

$$\frac{1}{\mu} = \frac{1}{m_1} + \frac{1}{m_2}$$

بفضل هذا التغيير ، فصلنا حركة الجملة المركبة من جسمين إلى حركتين مستقلتين . الحركة الأولى تخص جسما وهميا كتله  $\mu$  تتعرض للقوة  $\mathbf{F}$  :

$$\mu \frac{d^2 \mathbf{r}}{dt^2} = \mathbf{F}(\mathbf{r})$$

و الحركة الثانية تخص مركز الكتلة (G) لهذه الجملة وهي حركة مستقيمة منتظمة ما دام لدينا :

$$\frac{d^2 \mathbf{r}_G}{dt^2} = 0$$

باشتقاء الشعاع  $\mathbf{r}_G$  يمكننا حساب سرعة مركز الكتلة :

$$\mathbf{v}_G = \frac{d\mathbf{r}_G}{dt} = \frac{1}{m_1 + m_2} \left( m_1 \frac{d\mathbf{r}_1}{dt} + m_2 \frac{d\mathbf{r}_2}{dt} \right) = \frac{m_1}{m_1 + m_2} \mathbf{v}_1$$

حيث تمثل  $\mathbf{v}_1$  سرعة القذيفة (اقترضنا هنا أن الهدف ساكن في نظام الخبر أي أن  $\mathbf{v}_2 = 0$ ) . بما أن السرعة  $\mathbf{v}_1$  ثابتة ، فإن السرعة  $\mathbf{v}_G$  هي أيضاً ثابتة .

نظام مركز الكتلة (centre of mass system) هو هيكل الإسناد الذي يتحرك مع مركز الكتلة بنفس السرعة الثابتة ، ويكون مبدؤه مطابقاً لمركز الكتلة ، وهو بذلك نظام عطالي (inertial) ما دامت حركته مستقيمة ومنتظمة . أهم ميزة لنظام مركز الكتلة هي أن كمية الحركة الكلية تكون دائماً منعدمة سواء قبل التفاعل أو بعده :

$$\mathbf{p}_1^* + \mathbf{p}_2^* = \mathbf{p}_3^* + \mathbf{p}_4^* = \mathbf{0}$$

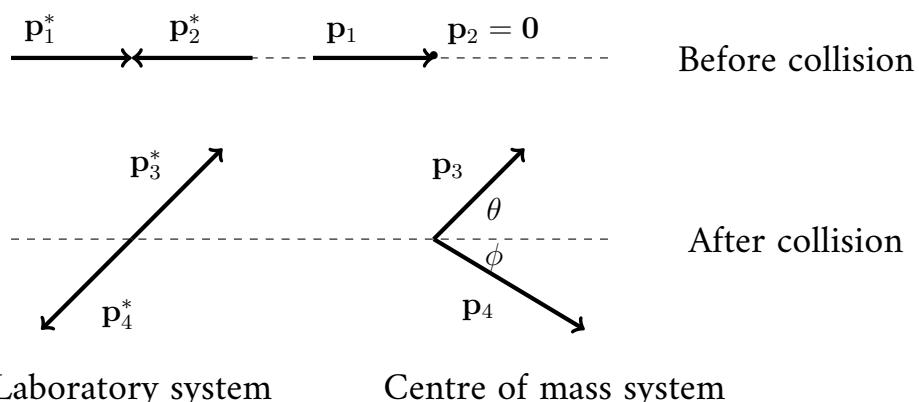
و ذلك لأنه في هذا النظام :

$$m_1 \mathbf{r}_1^* + m_2 \mathbf{r}_2^* = \mathbf{0}$$

حيث تمثل  $\mathbf{r}_1^*$  و  $\mathbf{r}_2^*$  متجهي الموضع للجسيمين في نظام مركز الكتلة ، و منه :

$$m_1 \frac{d\mathbf{r}_1^*}{dt} + m_2 \frac{d\mathbf{r}_2^*}{dt} = \mathbf{p}_1^* + \mathbf{p}_2^* = \mathbf{0} = \mathbf{p}_3^* + \mathbf{p}_4^*$$

يعطينا الشكل (17) مخطط تصادم بين جسيمتين في نظام الخبر ونظام مركز الكتلة .



شكل 17: تصادم بين جسيمتين في نظام الخبر ونظام مركز الكتلة .

## ٤. عتبة الطاقة

نعتبر تفاعلاً ماصاً للطاقة ، أي أن :

$$Q = (m_1 + m_2)c^2 - (m_3 + m_4 + \dots)c^2 < 0$$

حساب عتبة الطاقة نستخدم لا متغير "لورنتس" (Lorentz invariant) :

$$E^2 - p^2c^2 = E^{*2} = m_0^2c^4$$

حيث يمثل  $E$  الطاقة الكلية و  $p$  كمية الحركة الكلية في نظام المخبر ، و  $E^*$  الطاقة الكلية في نظام مركز الكتلة . نحصل على عتبة الطاقة عندما يكون  $E^*$  مساوياً على الأقل لحاصل جمع كل منتجات التفاعل :

$$E^* = m_3c^2 + m_4c^2 + \dots$$

من جهة أخرى لدينا (نفترض أن الهدف ساكن في نظام المخبر) :

$$E^2 - p^2c^2 = (E_1 + m_2c^2)^2 - p_1^2c^2 = m_1^2c^4 + m_2^2c^4 + 2E_1m_2c^2$$

بكتابة :

$$E_1 = m_1c^2 + E_{\text{th}}$$

حيث يمثل  $E_{\text{th}}$  عتبة الطاقة (threshold energy) ، يصبح لدينا :

$$E^2 - p^2c^2 = (m_1 + m_2)^2c^4 + 2m_2c^2E_{\text{th}} = (m_3 + m_4 + \dots)^2c^4$$

و منه نستنتج :

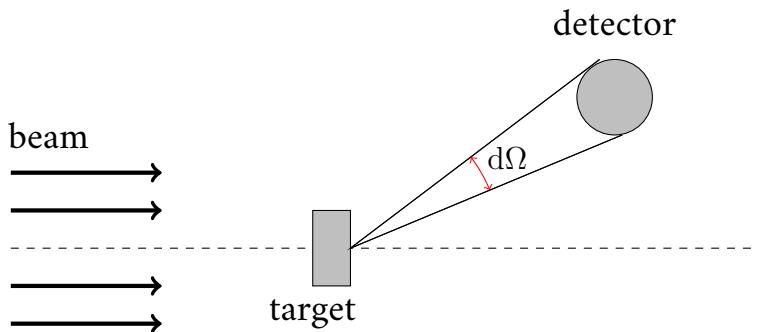
$$E_{\text{th}} = -\frac{(m_3 + m_4 + \dots)^2 - (m_1 + m_2)^2}{2m_2}c^2$$

أي أن :

$$E_{\text{th}} = -\frac{M}{2m_2}Q \quad (28)$$

حيث يمثل  $M$  حاصل جمع كل الكتل :

$$M = m_1 + m_2 + m_3 + m_4 + \dots$$



شكل 18: المقطع العرضي لتفاعل .

## 5. المقطع العرضي

في الواقع ، تمثل التفاعلات النووية في تصويب حزمة (beam) من الجسيمات السريعة - التي نحصل عليها مثلاً بواسطة مسرع (accelerator) - نحو هدف (target) مكون من نوى ساكنة في نظام المخبر ، ثم كشف (detection) منتجات التفاعل بعيداً عن منطقة التفاعل (الشكل 18) . نسبة الجسيمات المتفاعلة ( $dN/N$ ) ، التي تمثل أيضاً احتمال التفاعل ، تتناسب مع سمك الهدف ( $dx$ ) و كثافة النوى ( $n$ ) التي يحتويها :

$$\frac{dN}{N} = \sigma n dx \quad (29)$$

يعبر معامل التنساب  $\sigma$  عن شدة احتمال تفاعل معين بين نوى ساقطة وأخرى مستهدفة ، وهو يساوي أيضاً النسبة بين عدد التفاعلات في وحدة الزمن لكل نواة مستهدفة ( $R$ ) و عدد الجسيمات الساقطة في وحدة الزمن و وحدة المساحة ( $I$ ) :

$$\sigma = \frac{R}{I} \quad (30)$$

غالباً ما يتوقف  $\sigma$  على اتجاه الكاشف المعروف بالزاويتين  $\theta$  و  $\phi$  وكذلك الطاقة  $E$  الجسيمات الواردة :

$$\sigma = \sigma(E, \theta, \phi)$$

و هو متجرأس مع المساحة :

$$[\sigma] = \frac{[dN/N]}{[n][dx]} = L^2$$

لذلك يدعى  $\sigma$  المقطع العرضي (cross-section) للتفاعل و يعطى عادة بوحدة البارن (barn) ، رمزها b . لدينا :

$$1 \text{ barn} = 10^{-28} \text{ m}^2$$

عملياً نقوم بقياس المقطع المقطعي الفعال بالنسبة للزاوية الصلبة  $d\Omega$  (الشكل 18) ، والذى يعرف بالمقطع الفعال التفاضلي (differential cross-section) ، نكتبه على شكل  $(d\sigma/d\Omega)$  ، ثم نستنتج المقطع الفعال الكلى :

$$\sigma_{\text{tot}} = \int \frac{d\sigma}{d\Omega} d\Omega$$

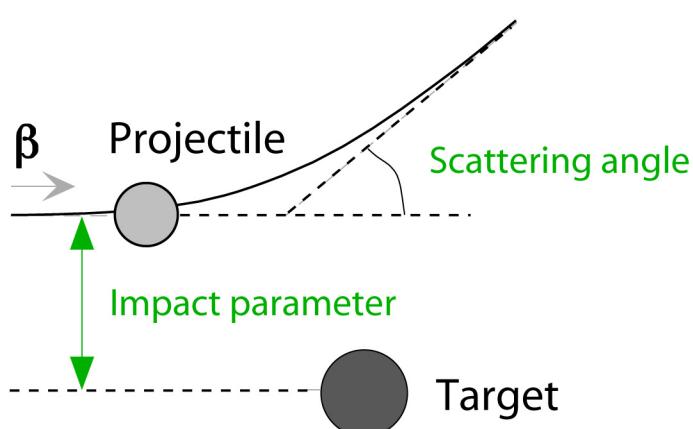
## 6. استطارة "روذرфорد"

بما أن النواة الذرية تملك شحنة كهربائية ، فامكناً إذن أن ندرسها من خلال التفاعل الكولومي الذي يتعرض له حين نقوم بقذفها بجسيمات مشحونة . قد يكون هذا التفاعل مرنًا وقد يكون غير مرن . يسمى التفاعل الكولومي المرن استطارة "روذرфорد" (Rutherford scattering) ، و ذلك نسبة إلى التجارب الأولى التي أجرتها "روذرфорد" وزملاؤه والتي أدت إلى اكتشاف النواة الذرية عام 1911 . يعطينا الشكل 19 مثلاً عن استطارة "روذرفورد" . بما أن القوة الكهربائية تتناسب عكساً مع مربع المسافة ( $\propto 1/r^2$ ) ، فإن مسار الجسيمة يكون على شكل قطع مكافئ (hyperbola) . في حالة غياب قوة التأثير الكهربائية ، فإن الجسيم الساقط سيقترب من الهدف وفق خط مستقيم يكون على بعد مسافة  $b$  من مركز الإستطارة : تدعى هذه المسافة متغير التصادم (impact parameter) . في حضور القوة الكهرومغناطيسية ، تحرف الجسيمة الساقطة عن مسارها الأصلي بزاوية قدرها  $\theta$  .

باستخدام قانون "نيوتن" (Newton) للحركة ، يمكننا أن نكتب :

$$\mu \frac{d^2r}{dr^2} = \frac{q_1 q_2}{4\pi\epsilon_0 r^2}$$

حيث تمثل  $\mu$  الكتلة المختزلة و  $q_1$  و  $q_2$  شحنتي القيديفة والهدف . حل هذه المعادلة يؤدي إلى علاقة



شكل 19: استطارة "روذرфорد" .

ترتبط بين متغير التصادم  $b$  و زاوية الانحراف  $\theta$  :

$$\tan \frac{\theta}{2} = \frac{b_0}{b} \quad (31)$$

حيث يمثل  $b_0$  ثابتًا يعطى بالعلاقة :

$$b_0 = \frac{q_1 q_2}{4\pi\epsilon_0 \mu v_0^2}$$

تمثل  $v_0$  السرعة الإبتدائية للجسيمة الساقطة . كل الجسيمات التي يكون تغير تصادمها مقصورة بين  $b$  و  $b + db$  ، تكون زاوية انحرافها مقصورة بين  $\theta$  و  $d\theta$  . و من هنا يمكننا استنتاج المقطع العرضي التفاضلي :

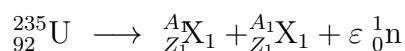
$$\frac{d\sigma}{d\Omega} = \frac{b_0^2}{4 \sin^2(\theta/2)} \quad (32)$$

## ٧. الطاقة النووية

الطاقة النووية (nuclear energy) من أهم تطبيقات الفيزياء النووية . هذه الطاقة التي تحررها الโนاء الذرية خلال تفاعلات الانشطار النووي (nuclear fission) أو تفاعلات الانصهار النووي (nuclear fusion) تستغل في إنتاج الكهرباء وفي صناعة القنابل النووية وغيرها ، وهي أيضًا الطاقة التي تصدرها الشمس و مختلف النجوم الأخرى الموجودة في الكون .

### ا) الانشطار النووي

عندما تتصس نوأة ثقيلة نوترونا ساقطا ، فإنها تتحول أحيانا إلى نوأة مركبة وتنشطر إلى شظيتين نوويتين مصدرا في نفس الوقت بعض النوترتونات الإضافية . هذا النوع من التفاعلات يمثل انشطارا نوويا . التفاعل النووي في حالة اليورانيوم (U) هو كالتالي :



بحيث  $Z_1 + Z_2 = 92$  و  $A_1 + A_2 + \varepsilon = 235$  .  $\varepsilon$  عدد صحيح تراوح قيمته بين 2 و 3 . النسبة بين كلتي الشظيتين في الانشطار تعادل تقريريا  $3/2$  .

## ب) الانصهار النووي

الانصهار النووي تفاعل يحدث خلاله اتحاد نواتين خفيفتين نسبيا ( $A < 20$ ) لتكونا نواة أثقل محردة في نفس الوقت كمية من الطاقة . كمثال عن تفاعل الانصهار النووي ، نذكر تشكيل دوتون انطلاقا من بروتون و نوترون :



و كذلك تشكيل جسيم  $\alpha$  بعد انصهار دوتونين :



بالرغم من أن هذه الطاقات أقل من الطاقة المحررة خلال تفاعل انشطار نووي ، إلا أن الطاقة في وحدة الكتلة أكبر نظرا إلى الكتل الأصغر للجسيمات المتفاعلة . نعتقد أنه يحدث بداخل النجوم تفاعلات انصهار نووي تعرف باسم دورة الكربون-نيتروجين-أكسجين (CNO) و البروتون-بروتون (p-p) .