

الباب الخامس

التفاعلات النووية

الباب الخامس

التفاعلات النووية Nuclear Reactions

التفاعل النووي هو عملية تفاعل فيها الجسيمات الساقطة مع النواة وينتج نتيجة هذا التفاعل أنواع جديدة، وجزيئات نووية كثيرة، وقد ينطلق الإشعاع. ولقد أمكن عن طريق عدد الجسيمات الساقطة والخارجة من التفاعل وتوزيعها النووي أن نعرف شيئاً عن قابلية أو احتمال حدوث التفاعل **Cross Section** والتي تعتبر أحد خصائص النواة.

وتحدث تفاعلات النووية عادة عند مدى واسع من الطاقات . فقد تحدث تفاعلات نووية عندما تكون طاقة الجسيمات الساقطة مساوية للصفر (نيوترون حراري مثلاً). أو عند طاقات متوسطة (في حدود 100 م.إ.ف) كما ويمكن أن تحدث تفاعلات نووية عند الطاقات العالية (جيجا إلكترون فولت GeV) ومن الجدير بالذكر أن لكل من هذه التفاعلات صفاتها الخاصة بها وقوانينها التي يمكن أن تطبق عليها (عند الطاقات العالية تحدث تفاعلات ميزونية وغيرها). وأهمية دراسة التفاعلات النووية أنها تعطي معلومات عن خصائص النواة كالحجم وتوزيع الشحنة داخلها وطبيعة القوى النووية.

ولقد أكتشف رutherford أول تفاعل نووي عام 1919 م وذلك بقذف نواة غاز النتروجين بجسيم ألفا من مصدر مشع. ولاحظ حدوث مضات على حائل من كبريتيد الزنك موضوع على مسافة من المصدر المشع أكبر من مدى جسيمات ألفا. ويمثل التفاعل الذي أكتشفه رutherford بالمعادلة:



وحدث أول تفاعل نووي بإستخدام جسيمات معجلة عام 1930 م على يد العالم كوكردن والتون وكان هذا التفاعل هو:



ويكتب التفاعل النووي على الصورة العامة التالية :



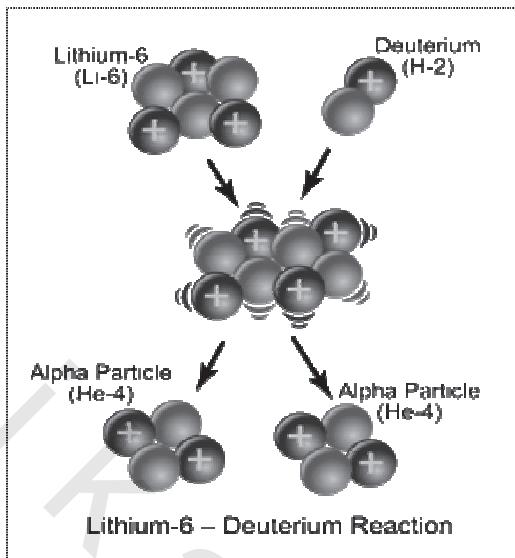
حيث : a الجسيم الساقط ، X النواة الهدف، Y النواة الناتجة بعد التفاعل ، b الجسيم الخارج من التفاعل، Q الطاقة الناتجة من التفاعل أو ما يعرف بطاقة التحلل Q للتفاعل ويكتب التفاعل السابق على الصورة المختصرة التالية:



٥-١ قانون بقاء العدد الكتلي والعدد الذري (بقاء النيوكلونات والشحنة) Conservation Law of Mass Number and Atomic Number
في أي تفاعل نووي فإن العدد الكتلي A (البروتونات + النيوترونات) والعدد الذري Z (عدد البروتونات أي الشحنة) قبل التفاعل يساوي نفس العدد بعد التفاعل ومثال على ذلك التفاعل الآتي:



ففي التفاعل السابق نجد أن العدد الكتلي (عدد النيوكلونات) قبل وبعد التفاعل ٢٢٦ وكذلك العدد الذري (بقاء الشحنة) قبل وبعد التفاعل يساوي ٨٨ . وكذلك تفاعل الليثيوم ٦- مع الديتريوم حسب شكل (٥-١) الآتي:



شكل (٥-١) يوضح تفاعل الليثيوم-٦ مع الديتريوم

٥-٢ قانون حفظ الطاقة وتعيين طاقة التفاعل Q

Conservation Law of Energy and Q Value

إذا كان لدينا التفاعل النووي يكتب على شكل معادلة (٥-٣) نستطيع أن نحسب الطاقة الكلية قبل التصادم كالتالي

$$E_i + E_a + E_X + T_a + m_a C^2 + T_X + M_X C^2 \quad (5-6)$$

حيث T_a ، $m_a C^2$ هي طاقة الحركة وطاقة السكون للجسيم a ، X هي طاقة الحركة وطاقة السكون للنواة الهدف X .

وكذلك نحسب الطاقة الكلية بعد التصادم على الشكل الآتي:

$$E_f + E_b + E_Y + T_b + m_b C^2 + T_Y + M_Y C^2 \quad (5-7)$$

حيث T_b ، $m_b C^2$ هي طاقة الحركة وطاقة السكون للجسيم b ، Y هي طاقة الحركة وطاقة السكون للنواة الناتجة من التفاعل Y . وطبقاً لقانون حفظ الطاقة فإن الطاقة الكلية قبل التصادم تساوي الطاقة الكلية

$$E_i + E_f = T_a + m_a C^2 + T_X + M_X C^2 + T_b + m_b C^2 + T_Y + M_Y C^2 \quad (5-8)$$

$$Q = (T_b - T_Y) = (T_a - T_X) = \{(M_X - m_a) - (M_Y - m_b)\}C^2 \quad (5-9)$$

وتنقسم التفاعلات النووية طبقاً لقيمة Q إلى ما يلي:

1- التفاعلات المرنة: Elastic interactions

في هذه التفاعلات تكون $Q=0$ ويكتب التفاعل على النحو الآتي $X(a,a)X$ أي أن الجسيم الذي دخل التفاعل هو نفسه بعد التفاعل.

2- إذا كانت Q موجبة فإن التفاعل يعرف بالتفاعل الطارد للطاقة Exoergic Reaction حيث تتحرر كمية معينة من الطاقة نتيجة للتفاعل.

3- إذا كانت Q سالبة فإن التفاعل يعرف بالتفاعل الماصل للطاقة Endoergic Reaction وهنا فإن التفاعل يحتاج إلى طاقة.

4- تسمى أقل قيمة من الطاقة لكي يحدث التفاعل بالطاقة الحرجة Threshold energy. وطاقة الجسيم الساقط في نظام مركز الكتلة يجب أن يكون متساوية $(-Q)$. أي أن:

$$(E_a)_{Th} \frac{M_X}{M_X - m_a} = Q \quad (5-10)$$

حيث E_a هي طاقة الجسيم الساقط في النظام المعملي، وفي هذه الحالة تسمى بطاقة العتبة:

$$(E_a)_{Th} = \frac{M_X - m_a}{M_X} Q \quad (5-11)$$

5- التفاعلات غير المرنة: Inelastic Reactions

في هذه التفاعلات تكون Q لا تساوي صفر ويكتب التفاعل على النحو الآتي $X(a,b)Y$ أي أن الجسيم الذي دخل التفاعل لا يكون هو نفسه بعد التفاعل ويمثل التفاعل بالمعادلة $a \cdot X + b \cdot Q = Y$ وهذه التفاعلات الغير مرنة يمكن أن تكون:

ا- تشتت غير من **inelastic scattering**

وفي هذه الحالة فإن الجسيم الساقط يكون مماثلاً للجسيم الناتج من التفاعل ولكن طاقته أقل وتكون النواة المتبقية في حالة إثارة مثل التفاعل

$$a \rightarrow X \rightarrow a' Q$$

ب- تفاعلات مباشرة **Direct Reactions**

عند تفاعل الديوترونات مع الأنوية الخفيفة ينتج بروتون أو نيوترون. وقد وجد أن مثل هذه التفاعلات تكون مباشرة أو انتزاعية stripping وفيها تنتزع النواة أحد النيوكلونين المكونين للديوترون، والنيوكلون الثاني يطير إلى الخارج. ولكي تتم هذه التفاعلات لابد أن يكون طاقة الجسيم الساقط عالية ويمثل هذا التفاعل



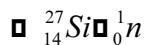
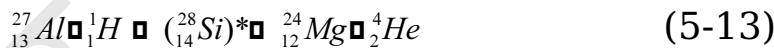
ج- تفاعلات النواة المركبة **Compound nucleus reactions**

عندما يسقط جسيم طاقته منخفضة على النواة فإنه يمتص إلى داخل النواة مكوناً ما يسمى بالنواة المركبة. وتعمل طاقة الحركة للجسيم الساقط على تهيج وإثارة النواة وتتوزع هذه الطاقة على النيوكلونات داخلها ولا يستطيع أحد من النيوكلونات أن يخرج من النواة. وتأخذ هذه النواة المركبة فترة زمنية كبيرة نسبياً حتى تحلل ويعاد توزيع الطاقة وتكون طريقة الإنحلال لا تعتمد على طريقة تكوين النواة المركبة . ويمكن تمثيل تفاعل النواة المركبة بالتفاعل:



ومثال على ذلك نفرض أن نيوترون بطاقة 10^9 cm/sec MeV وبسرعة 10^{12} cm/sec يسقط على نواة قطرها 10^{21} cm ويكون زمن تحلل النيوترون لتكون نواة مركبة هو 10^{21} sec وهذا الزمن أصغر من زمن تحلل النواة المركبة وهو 10^{14} sec وبالتالي فإن الزمن اللازم لتكون النواة المركبة أقل 10^7 sec مرة وبالتالي فإن النواة المركبة ستظل فترة

من الزمن إلى أن يتم تحللها وهذه الفترة طويلة نسبياً. ولذلك يمكن القول بأن النواة المركبة تتحلل طبقاً للطاقة ولا تعتمد طريقة التحلل على طريقة تكون النواة المركبة. ومثال على ذلك:



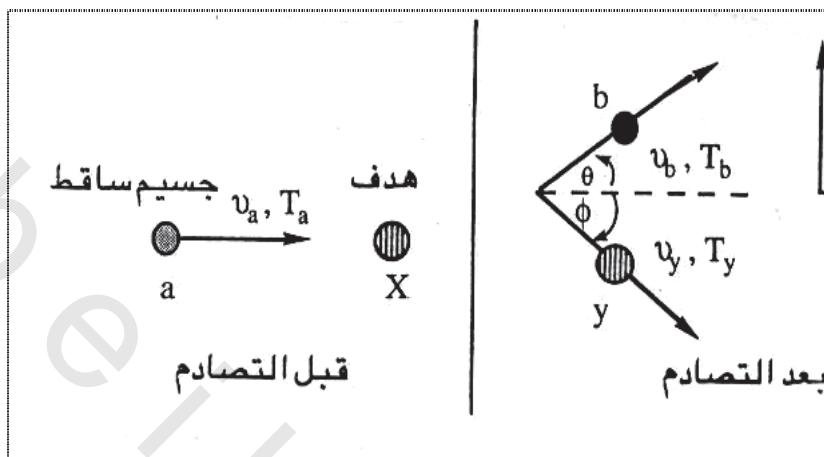
وكأمثلة أخرى لتفاعلات النواة المركبة التفاعلات الآتية:



٥-٣ قانون بقاء كمية الحركة

Conservation Law of Momentum

يبين الشكل (5.2) شكل التفاعل النووي بصورة عامة وذلك في النظام المعملي فقبل التصادم يقترب الجسيم a بسرعة v_a وبطاقة حركة T_a من الهدف X الساكن. أما بعد التصادم فيتشتت الجسيم b بطاقة حركة T_b وبسرعة v_b أما الجسيم Y فيتحرّك بسرعة v_y وبطاقة حركة T_y . وبتطبيق قوانين حفظ كمية الحركة نجد أن:



شكل (5.2) التفاعل النووي في نظام المعلم

أولاً : في اتجاه X :

$$m_a v_a = m_b v_b \cos \theta = m_Y v_Y \cos \theta \quad (5-16)$$

ثانياً : في اتجاه Y :

$$0 = m_b v_b \sin \theta = m_Y v_Y \sin \theta \quad (5-17)$$

بتربيع المعادلتين والجمع والاختصار وحذف T_Y ينتج أن :

$$Q = \left(1 - \frac{m_b}{m_Y} \right) T_b = \left(1 - \frac{m_a}{m_Y} \right) T_a = \frac{2}{m_Y} (m_a m_b T_a T_b)^{1/2} \cos \theta \quad (5-18)$$

حالات خاصة :

- إذا كانت طاقة حركة الجسيم الساقط تساوي صفراء . وذلك كما هو الحال عندما يسقط نيوترون حراري على نواة ما (وهذا ممكن لأنه لا يلزم طاقة حركة للنيوترون لأنه ليس هناك حاجز كولوم بالنسبة له عند اقترابه من النواة) بينما نجد أنه يلزم قدر مناسب من طاقة الحركة عندما يراد قذف جسيمات مشحونة على النواة وذلك نظرً لوجود حاجز كولوم . ففي حالة النيوترونات نجد أن الحدين الثاني والثالث في معادلة (5.18) يختفيان ، أي أن :

$$Q = T_b \frac{m_Y \cdot m_b}{m_Y} \quad (5-19)$$

٢- عندما تكون النواة الناتجة كبيرة $m_Y \gg m_b$ فإن الحد الثالث يختفي.

٣- إذا تم رصد الجسيم b عند زاوية قدرها 90° فإن $\cos 90^\circ$ يساوي صفر وبالتالي فإن الحد الثالث ينعدم وينتظر أن :

$$Q = \left(1 - \frac{m_b}{m_Y}\right) T_b = \left(1 - \frac{m_a}{m_Y}\right) T_a \quad (5-20)$$

٤- إذا كانت سرعة الجسيمات تقترب من سرعة الضوء فإنه يجب تصحيح هذه العلاقة لحالة السرعة النسبية وينتظر أن:

$$\frac{Q = \left(1 - \frac{m_b}{m_Y}\right) T_b = \left(1 - \frac{m_a}{m_Y}\right) T_a = \left(\frac{T_a^2 + T_b^2 + T_Y^2}{2m_Y c^2}\right)}{2(m_a m_b T_a T_b)^{1/2} \cos \theta \left(1 - \frac{T_a}{2m_a c^2}\right)^{1/2} \left(1 - \frac{T_b}{2m_b c^2}\right)^{1/2}} \quad (5.21)$$

٥-٤ المقطع العرضي للتفاعل النووي:

Nuclear Reaction Cross Section

يعرف المقطع العرضي للتفاعل النووي لنواة ما بأداة المساحة المؤثرة التي تقدمها النواة للشعاع الساقط عليها أو احتمال أسر النواة للجسيم الساقط. ويحدث التفاعل النووي مع نواة معينة مستقلة عن غيرها وبالتالي فإنه من المناسب أن يعزى احتمال حدوث تفاعل ما إلى نواة هدف. وقدر المساحة الفيزيائية النووية بوحدة هي البارن (b) حيث $1b = 10^{-28} m^2$ ويكون احتمال تصادم شعاع الجسيمات مع الهدف يتناسب مع

هذه المساحة التي تساوي بالطبع مساحة مقطع النواة عند مركزها وهذه المساحة تعتبر مساحة المقطع الهندسي لتفاعل معين كي يتم. إذا كان لدينا حزمة من الجسيمات شدتها I_0 (الشدة هي عدد الجسيمات في وحدة الزمن) تسقط على شريحة من مادة الهدف ذات سماكة صغير جداً dx ومساحة A . فإن عدد الجسيمات التي تدخل في التفاعل وتعطي من العلاقة:

$$\text{■ } dI = PI \quad (5-22)$$

الإشارة السالبة تعني أن الشدة تبدأ تقل بعد المرور في الشريحة وحدوث التفاعل. P هي احتمال حدوث التفاعل ويعطي من العلاقة:

$$P = \frac{A\Gamma}{A} \quad (5-23)$$

حيث $A\Gamma$ هي المساحة الفعلية أي التي يحدث فيها التفاعل، A هي المساحة الكلية. ومع العلم أنه لا يوجد فرق بين نواة وأخرى في الشريحة فإنه يمكن توزيع المساحة الفعلية $A\Gamma$ على عدد الأنوية الموجودة في الشريحة فنحصل على المساحة الفعلية لكل نواة وتسمى σ وتعطي من المعادلة:

$$\sigma = \frac{A\Gamma}{A dx} \quad (5-24)$$

وتعرف σ على أنها مساحة مقطع التفاعل وأحياناً تعرف بمساحة المقطع العرضي الدقيق للتفاعل وتحتاج إلى microscopic cross section ومن المعادلتين السابقتين نحصل على:

$$P = \frac{A n \sigma dx}{A} = n \sigma dx \quad (5-25)$$

نعرض في المعادلة (5-22) فنحصل على:

$$dI = n \sigma I dx = \frac{dI}{I} = n \sigma dx \quad (5-26)$$

تكامل المعادلة (5-26) نحصل على:

$$\int_{I_0}^I \frac{dI}{I} = \int_0^x n dx \quad I = I_0 e^{-nx} \quad (5-27)$$

حيث: I شدة الشعاع النافذ، I_0 شدة الشعاع الساقط، x سماكة الشرحية، n عدد الأنوية في وحدة الحجم، m^{-2} مساحة مقطع التفاعل وتقاس بوحدة البارن. يوجد كمية أخرى تعرف على أنها المقطع العرضي للتتفاعل ويرمز لها بالرمز σ ووحداته cm^{-1} (وهو يمثل كثافة عدد أنصاف الأقطار المؤثرة التي إذا مر فيها الجسيم يحدث التفاعل لوحدة الطول)

حيث:

$$\sigma = n \sigma \quad (5-28)$$

وتكتب المعادلة (5-27) على الشكل التالي:

$$I = I_0 e^{-\sigma x} \quad (5-29)$$

وإذا كان التعامل على أساس امتصاص الشعاع بواسطة الشرحية فيمكن أن يعوض عن σ بمعامل الامتصاص τ ووحداته cm^{-1} على اعتبار أن وحدات سماكة الشرحية x هي cm حيث:

$$I = I_0 e^{-\tau x} \quad (5-30)$$

يمكن كتابة مساحة المقطع الكلي للتفاعل:

$$\sigma_{Tot} = \sigma_{ela} + \sigma_{inel} + \sigma_{ab} \quad (5-31)$$

حيث σ_{ela} مساحة مقطع التفاعل أو التصادم المرن. σ_{inel} مساحة مقطع التفاعل أو التصادم الغير مرن. σ_{ab} مساحة مقطع تفاعل الامتصاص أي أن:

$$\sigma_{Tot} = \sum_i \sigma_i \quad (5-32)$$

حيث σ_i هي مساحة مقطع أي نوع من أنواع التفاعلات الممكنة أو ما يسمى بمساحة المقطع الجزئي Partial Cross Section وفي

التفاعلات النووية توجد أهمية لعدد التفاعلات التي تحدث خلال وحدة الزمن ويسمى هذا بمعدل التفاعل. ولحساب معدل التفاعل Reaction Rate نفرض أن لدينا جسيمات تتدفق بكمية Δn على وحدة المساحات خلال وحدة الزمن في شريحة مساحتها A وبالتالي سيكون التدفق الكلي خلال وحدة الزمن ΔA ومن المعادلة (5-25) نحصل على احتمال حدوث التفاعل لكل جسيم ويكون معدل التفاعل:

$$\text{ReactionRate} = (\Delta A)n\Delta x = \Delta n\Delta V \quad (5-33)$$

حيث V هو حجم الشريحة ويساوي Ax .

٥-٥ المقطع العرضي التفاضلي Differential Cross Section

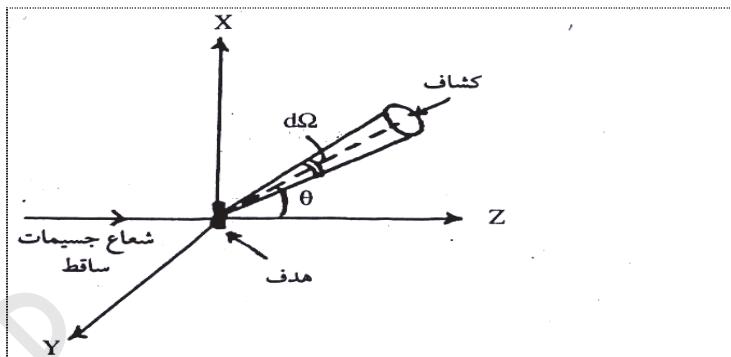
تعرف مساحة المقطع العرضي التفاضلي $(\frac{d\sigma}{d\Omega})$ على أنه يساوي مساحة المقطع لكل زاوية مجسمة $d\Omega$ أي أن الجسيمات الناتجة من التفاعل تكون المحصورة خلال زاوية مجسمة $d\Omega$ وبالتالي يعرف المقطع العرضي التفاضلي على أنه المقطع العرضي σ على وحدة الزاوية

المجسمة $\frac{d\sigma}{d\Omega}$ حسب شكل (5-3).

من المعادلة (5-22) و (5-24) نستطيع أن نحصل على:

$$\frac{dI}{I} = \frac{A\Delta\Omega dx}{A} = \frac{\Delta I}{I} = \frac{A\Delta\Omega x}{A} \quad (5-34)$$

$$\frac{1}{I} \frac{dI}{d\Omega} = \frac{A\Delta\Omega x}{A} \frac{d\Omega}{d\Omega} = \frac{d\Omega}{d\Omega} = \frac{A}{A\Delta\Omega x} \left(\frac{dI}{d\Omega} \right) \quad (5-35)$$



شكل (٥-٣) يوضح المقطع العرضي للتفاعل
وستعرف مساحة المقطع العرضي على أنها:

$$\text{مساحة} = \int \frac{d\Omega}{d\Omega} d\Omega \quad (5-36)$$

حيث أن $d\Omega$ هي الزاوية المجسمة وهي بصفة عامة تعتمد على (θ, ϕ) ولكنها في بعض الأحيان لا تعتمد $d\Omega$ على ϕ وبالتالي تكون متتماثلة بالنسبة لها ونستطيع أن نكتب:

$$\text{مساحة} = \int_0^{\pi} \int_0^{2\pi} \frac{d\Omega}{d\Omega} \sin \theta d\theta d\phi = 2\pi \int_0^{\pi} \frac{d\Omega}{d\Omega} \sin \theta d\theta \quad (5-37)$$

اذن سيكون:

$$\frac{d\Omega}{d\Omega} = \frac{d\Omega}{d\Omega} (2\pi \sin \theta) \quad (5-38)$$

ومن الممكن أن نلاحظ أن:

$$d\Omega = \sin \theta d\theta d\phi \quad (5-39)$$

وبالتالي فإن الزاوية المجسمة الكلية $d\Omega$ تعطي من العلاقة:

$$d\Omega = \int_0^{\pi} \int_0^{2\pi} \sin \theta d\theta d\phi = 4\pi \quad (5-40)$$

٥-٦ استطارة رذرفورد Rutherford Scattering

لمعرفة التركيب النووي للذرة طور رذرفورد نظرية تشتت جسيمات ألفا على أساس أنها شحنات كهربائية نقطية ذات كتل كبيرة وحصل على علاقة توضح ارتباط زاوية التشتت θ وعدد الجسيمات المشتتة. عند سقوط جسيمات ألفا α والتي شحنتها هي $(2eZ_e)$ بسرعة v وكتلة m على شريحة من الذهب شحنة نواتها هي Z_e وكتلتها ثابتة وعند اعتبار أن نواة الذهب وجسيم α نقطة مشحونة تتركز في المركز لكل منهما وطبقاً لقانون التجاذب لكولوم تكون القوة الكهربائية الناتجة هي:

$$F \propto \frac{Z_e(2eZ_e)}{r^2} \quad (5-41)$$

حيث r هي المسافة بين جسيم α ونواة الذهب ولو فرض أن نصف قطر نواة الذهب R وأن المسافة العمودية بين مركز الشحنة في نواة الذهب ومسار جسيمات α هي b وتعرف بمعامل التصادم Impact Parameter كما في الشكل (5-33) فإن المعادلة (5-33) تكتب كالتالي:

$$F \propto \frac{Ze^2}{b^2} \quad (5-42)$$

ومع العلم أن القوة الأفقية التي في اتجاه السرعة الساقطة لا تؤثر في انحراف مسار الجسيمات الساقطة بل تغير من سرعتها ولذلك القوة العمودية هي التي تؤثر في مسار الجسيمات الساقطة وأن هذه القوة تعمل فترة من الزمن وتساوي $\frac{b}{v}$. ونتيجة لهذه الفترة الزمنية فإن كمية التحرك الابتدائية ستتغير بمقدار pt وهي تساوي الفرق بين كمية الحركة الابتدائية وكمية الحركة النهائية حيث:

$$pt = F \cdot t = \frac{2Ze^2}{b^2} \cdot \frac{b}{v} = \frac{2Ze^2}{bv} \quad (5-43)$$

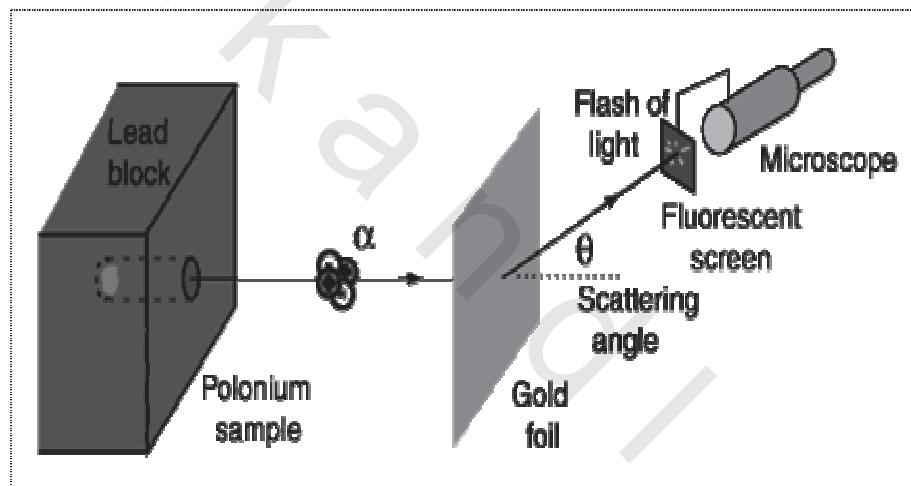
والزاوية التي تنشأ بين اتجاه كمية الحركة الابتدائية وكمية الحركة النهائية هي α حسب شكل (5-4). وعندما تكون α صغيرة فإن:

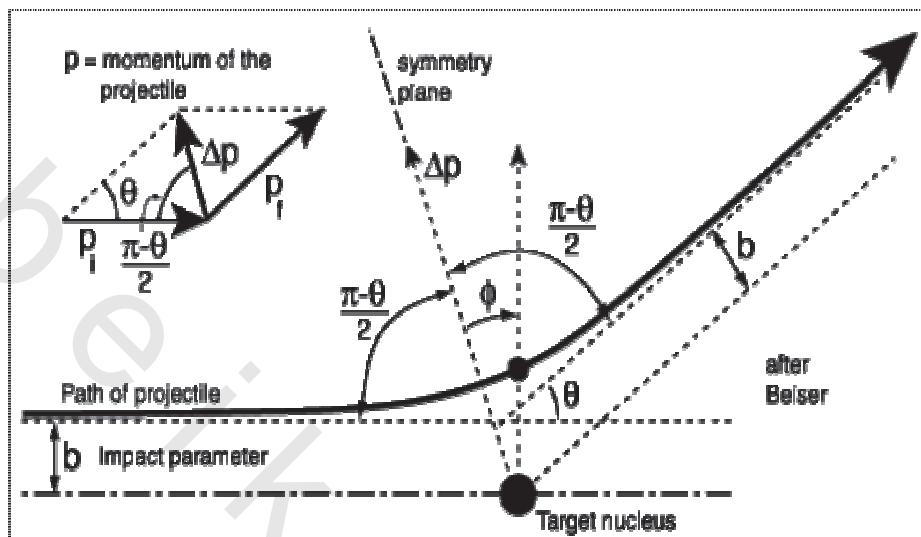
$$\sin \alpha \approx \tan \alpha \approx \alpha$$

$$\frac{p}{P_i} = \left(\frac{zZe^2}{bv} \right) / m_\alpha v_\alpha = \frac{zZe^2}{bv^2} \quad (5-44)$$

ومنها نحسب قيمة معامل التصادم b :

$$b = \frac{zZe^2}{m_\alpha v_\alpha^2} \quad (5-45)$$





شكل (5-4) يوضح استطارة رذرفورد