

الفصل الأول

النواة الذرية

لا شك أن أول ما يتبادر إلى أذهان الكثير من الناس حين تذكر على مسامعهم الفيزياء النووية (nuclear physics) هو تلك الحوادث المأساوية التي تسببت في هلاك و جرح الآلاف من البشر ، مثل قصف المدينتين اليابانيتين "هيروشيمـا" (Hiroshima) و "ناغازاكي" (Nagasaki) بالقنبلة النووية في أواخر الحرب العالمية الثانية (1945) ، و انفجار المفاعل النووي (nuclear reactor) لمدينة "تشرنوبيل" (Chernobyl) الأوكرانية عام 1986 . ولقد ساهمت مشاكل النفايات المشعة التي تخلفها المفاعلات النووية و انتشار أسلحة الدمار الشامل في استمرار خوف الناس من استخدام الطاقة النووية . تجدر الإشارة هنا إلى أن هذه المخاطر الحقيقة لا تواجهها دول النادي النووي فقط بل العالم قاطبة ، و ليس لأحد أن يعتقد بأن خلو بلاده من التكنولوجيا النووية سيجعلها بآمن من أخطار الطاقة النووية . فالقضية النووية عالمية و تمس حياة الناس و حياة أبنائهم في المستقبل في كل مكان من الأرض .

على الرغم من كل هذه التبعات السلبية التي يجب أن يعمل كل عاقل على حصرها في نطاق ضيق ، تعد الفيزياء النووية من أهم العلوم الحديثة التي تطورت خلال القرن العشرين ، وقد أسعدت للبشرية خدمات جليلة من خلال استخدام الطاقة النووية في الصناعة و الزراعة و الطب بنوعيه التشخيصي و العلاجي و غيرها . وهي قبل كل شيء علم أساسـي من علوم الفيزياء يعني بدراسة النواة الذرية ، وقد تمكـن العلماء بفضلها من استجلـاء الكثير من الحقائق العلمـية و فك العـديد من الألغـاز الكـونـية .

١. التركيب الذري للمادة

يعلم الجميع اليوم أن كل الأجسام المادية ، من دون أي استثناء ، سواء كانت جامدة أم حية ، صلبة أم سائلة أم غازية ، تتركـب من الذرات (atoms) . هذه الحقيقة التي أصبحـت من البـديـهيـات العـلـمـيـة لم تأتـ بـعـضـ الصـدـفـةـ ، و لكنـهاـ ولـيـدةـ عـشـرـاتـ القـرـونـ منـ الـبـحـثـ وـ التـفـكـيرـ . فالنظـرـيةـ الذـرـيـةـ لـلـمـادـةـ

غير أنها لم تعتبر نظرية علمية جادة إلا بداية من القرن التاسع عشر للميلاد . (atomic structure of matter) قديمة العهد ، إذ تمتد جذورها إلى القرن الخامس قبل الميلاد ،

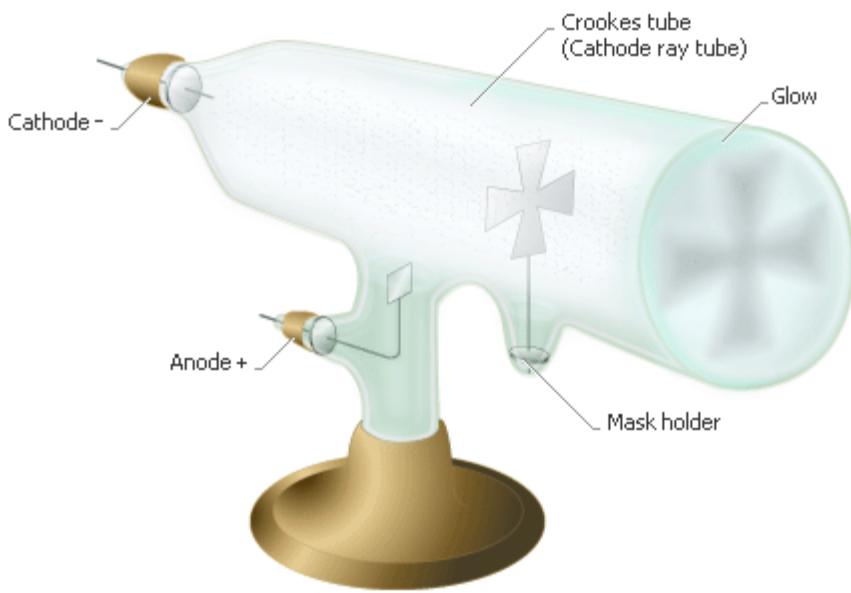
(ا) نشأة النظرية الذرية

يبدو أن النظرية الذرية لل المادة نشأت في العهد الإغريقي القديم ، حين تجادل الفلاسفة في موضوع قابلية المادة للتجزؤ : نأخذ جسما ماديا ونقطعه إلى أجزاء صغيرة ، ثم نأخذ تلك الأجزاء ونقطعها بدورها إلى أجزاء أصغر ، وهكذا دواليك . السؤال هنا هو : هل يمكننا أن نكرر هذه العملية إلى الأبد ؟ "أرسطو" (Aristotle) مثلا ، وهو أشهر الفلاسفة قديما وحديثا ، كان يرى أن الحصول على قطع أصغر فأصغر يكون دائما ممكنا ، أما "لوسيبوس" (Leucippus) و "ديموقريطس" (Democritus) فقد كانوا يعتقدان أن عملية التقاطع ستتوقف حتما حين نصل إلى اللبنات الأساسية الأخيرة التي تتكون منها المادة ، التي اعتبروها غير قابلة للتجزؤ أو الإتلاف وأطلقوا عليها اسم الذرات (atoms) .

في غياب دليل تجاري مفهوم ، ظلت فكرة التركيب الذري لل المادة مجرد نظرية فلسفية طيلة حوالي 25 قرنا ، فهي لم تعتمد كليا إلا في مستهل القرن العشرين . المؤشرات التجريبية الأولى عن وجود الذرة لم تظهر إلا مع بداية الكيمياء الحديثة (modern chemistry) في القرن التاسع عشر للميلاد ، و كان العالم الإنجليزي "Dalton" (DALTON) أول من أبرز عام 1803 أن القوانين البسيطة التي تحكم التفاعلات الكيميائية (chemical reactions) ، كقانون انحصار الكلة أو قانون "لافوازيه" (Lavoisier) ، و قانون النسب الثابتة أو قانون "بروست" (Proust) ، يمكن فهمها فهما بسيطا إذا تبنينا نظرية التركيب الذري لل المادة ، و اقترح أن الأجسام المادية تتكون من الجزيئات (molecules) ، وأن كل جزيء يحتوي على عدد محدود من الذرات الأساسية المتباينة التي لا يمكن إتلافها أو تجزؤها ، ألا و هي العناصر الكيميائية (chemical elements) التي يتيز كل منها بكلة مختلفة ويمثله رمز مختلف . مثلا H يرمز للهيدروجين و C للكربون و O للأكسجين ...

(ب) اكتشاف الجسيمات الأولية

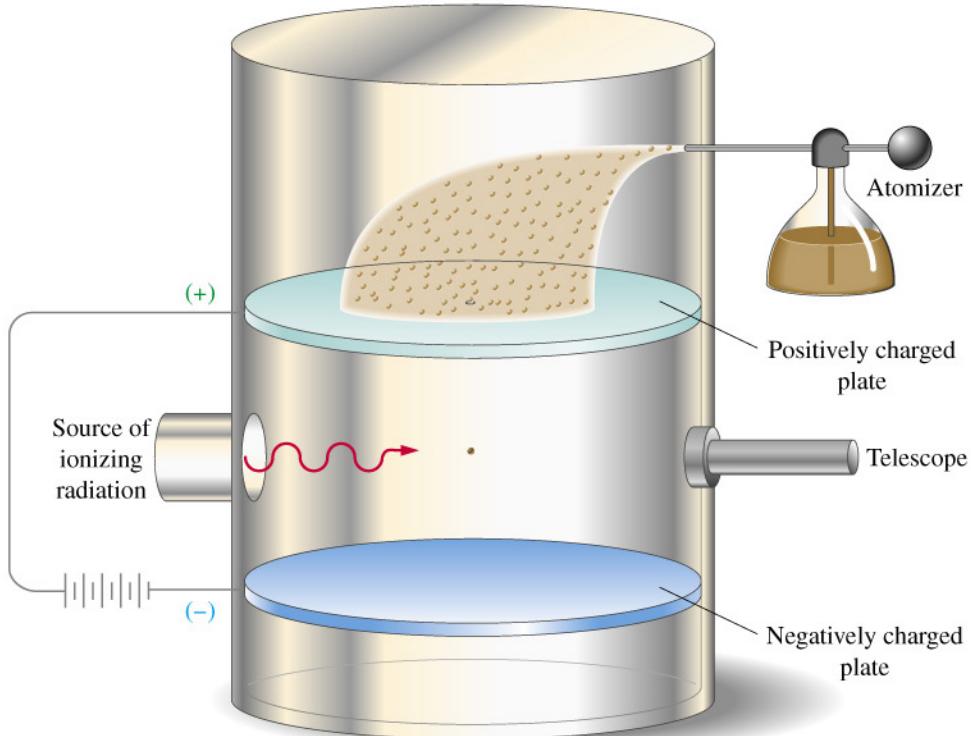
هل الذرة فعلا غير قابلة للإتلاف أو التجزؤ كما كان يعتقد "Dalton" و من قبله "لوسيبوس" و "ديموقريطس" ؟ بعبارة أخرى ، هل هي بالفعل اللبننة الأساسية لتركيب المادة ؟ الجواب عن هذا السؤال المهم جاءت به سلسلة من التجارب التاريخية شهدتها نهاية القرن التاسع عشر و بداية القرن العشرين ، والتي أثبتت أن للذرة بنية داخلية وأنها تتركب من أجزاء أصغر .



شكل 1: أنبوب "كروكس": يصدر المهبط إلكترونات تسقط على قعر الأنبوب فيصبح مضيئاً.

- اكتشاف الإلكترون

اكتشاف الإلكترون (electron) يعد من الخطوات العملاقة الأولى للمحتوى الحديث لبنيّة المادّة ، و هو مرتبط ارتباطاً وثيقاً بأنبوب التفريغ الكهربائي أو أنبوب "كروكس" (Crookes tube) الذي صممه عالم بريطاني يحمل نفس الإسم عام 1869 ، و هو يتّشّل في أنبوب زجاجي محكم الإغلاق يحتوي على غاز تحت ضغط منخفض ، ويوجّد بطريقه مسربان كهربائيان معدنيان (electrodes) (الشكل 1) . عند تطبيق فرق كون مرتفع (≈ 15000 V) بين طرفي الأنبوب ، و خفض الضغط تدريجياً ، تحدث ظاهرتان على التوالي : حين يبلغ الضغط حوالي 0.1 atm يصبح الغاز متوجهاً (أي منيراً) ، و عندما يبلغ حوالي 0.01 atm تختفي هذه الظاهرة كلياً و تحل محلّها ظاهرة ثانية تتمثل في توجّه الشاشة المقابلة للمهبط (cathode) . سرعان ما أدرك العلماء أن توجّه الشاشة سببه أشعة غير مرئية يصدرها المهبط تسقط على قعر الأنبوب ، أطلق عليها اسم الأشعة الكاثودية (cathode rays) . عام 1895 أثبت العالم الفرنسي "بيران" (Perrin) أن الأشعة الكاثودية تتّألف من جسيمات تحمل شحنة كهربائية سالبة ، حيث لاحظ أنها تتحرف عندما تعرّض إلى حقل مغناطيسي خارجي . و عام 1897 أظهر العالم الإنجليزي "طومسون" (Thomson) أن هذه الظاهرة لا توقف على طبيعة الغاز الموجود داخل الأنبوب و لا على طبيعة المعدن الذي يدخل في تكوين المسربين ، مما يعني أن هذه الجسيمات التي أطلق عليها اسم الإلكترونات هي إحدى المكونات الأساسية للذرة ، و قام "طومسون" بقياس نسبة شحنة الإلكترون إلى كتلته ، و كذلك سرعة هذه الجسيمات .



شكل 2: تجربة "ميليكان" الشهيرة التي سمحـت بقياس الشحنة الكهربائية للإلكترون .

عام 1909 تمكن العالم الأمريكي "ميليكان" (Millikan) من قياس شحنة الإلكترون بفضل تجربة تاريخية تمثلت في دراسة حركة قطرات مشحونة من الزيت يتم رشها بين صفيحتي مكثف أفقى (الشكل 2) . بتطبيق فرق كون مناسب ، يمكننا جعل قطرات الزيت عالقة في الهواء في حالة توازن تام ، ومن ثم نستنتج شحنة الإلكترون التي تساوي قيمتها المطلقة :

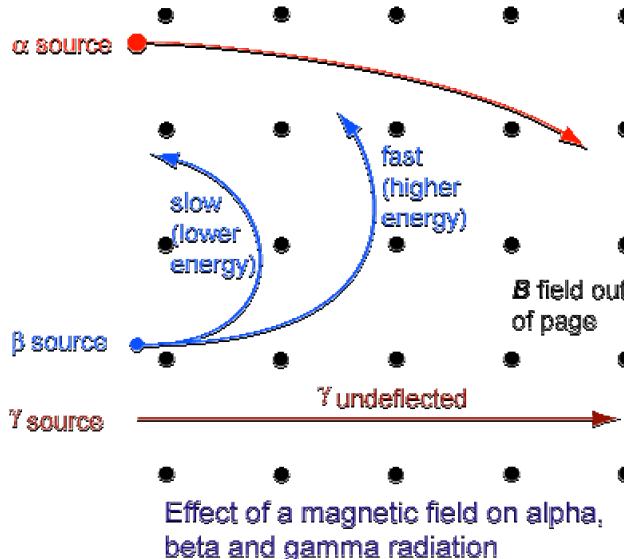
$$e = 1.602 \times 10^{-19} \text{ C}$$

هذه هي أصغر قيمة للشحنة الكهربائية على الإطلاق .اكتشف أيضاً "ميليكان" أن الشحنة الكهربائية تكون دائماً مضاعفاً صحيحاً للعدد e .

بعد قياس شحنة الإلكترون ، أصبح من السهل جداً استنتاج كتلة الإلكترون ، فهي تساوي :

$$m_e = 9.109 \times 10^{-31} \text{ kg}$$

تجدر الإشارة هنا إلى أن هذه القيمة صغيرة جداً بالمقارنة مع وزن الدرة ، فهي مثلًا حوالي 2000 مرة أقل من كتلة الهيدروجين (hydrogen) الذي يعتبر أخف العناصر الطبيعية وزنا .



شكل 3: تأثير الحقل المغناطيسي على الإشعاعات النووية .

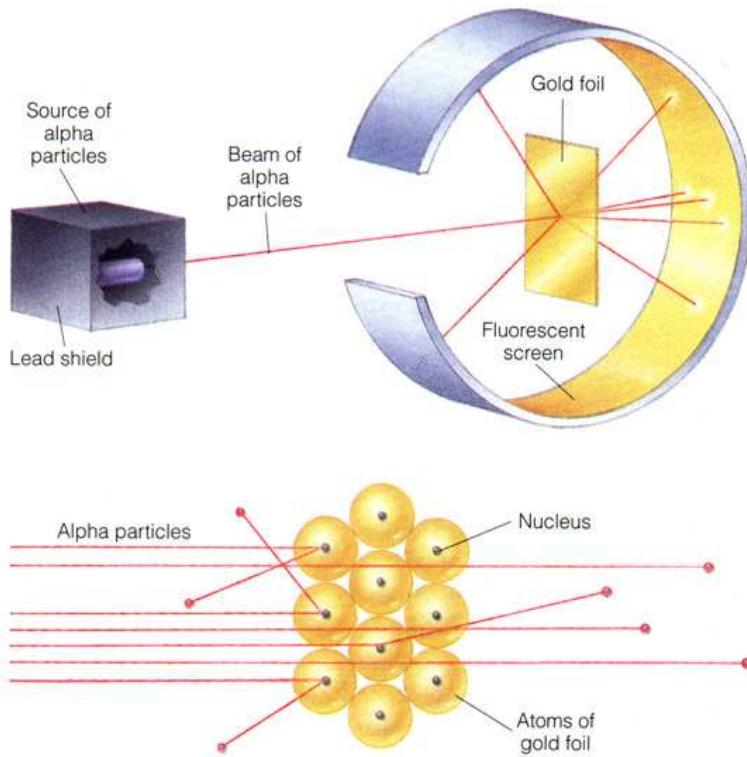
- اكتشاف الاشعاعات النووية

عام 1896 اكتشف العالم الفرنسي "بكال" (Becquerel) النشاط الإشعاعي (radioactivity) من خلال تجاربه على العناصر الثقيلة ، حيث لاحظ أن أملاح اليورانيوم تصدر بصورة تلقائية أشعة تشبه الأشعة السينية (X-rays) التي كان قد اكتشفها "رونتجن" (Roentgen) قبل سنة . كانت هذه الأشعة تتأثر بطرق مختلفة عند تعرضها لحقل مغناطيسي ، فهناك الأشعة التي كانت تتحرف يمينا ، و هناك الأشعة التي كانت تتحرف يسارا ، وهناك الأشعة التي لم تتأثر بالحقل المغناطيسي ولم تتحرف لا يمينا ولا يسارا (الشكل 3) . سميت هذه الأشعة ألفا (alpha) و بيتا (beta) و غاما (gamma) ، ويرمز لها عادة بالحروف اليونانية α و β و γ . اتضح فيما بعد أن الإشعاع α هو في الواقع نوى الهليوم (helium) ، وأن الإشعاع β إلكترونات (electrons) ، وأن الإشعاع γ فوتونات (photons) عالية الطاقة . يعد اكتشاف الإشعاعات النووية من أهم المحطات في تاريخ الفيزياء الحديثة لأنها سمحت بسر أغوار المادة واكتشاف تركيبها الأساسي .

- اكتشاف النواة الذرية

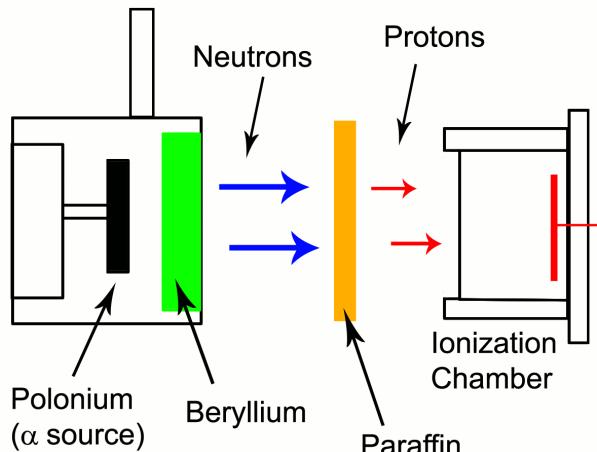
اكتشاف الإلكترون كإحدى المركبات الأساسية للذررة أدى إلى طرح سؤالين :

1. ما دامت كثافة الإلكترونات ممكناً أمام كثافة الذرة ، فلأين توجد الكثافة المتبقية للذررة ؟
2. وما دامت الذرة متعدلة كهربائياً والإلكترونات سالبة ، فلأين توجد الشحنة الكهربائية الموجبة للذررة ؟



شكل 4: أغلبية الجسيمات α تخترق الورقة الذهبية دون انحراف ، لكنها في بعض الحالات النادرة تصطدم بالنوء الذرية للذهب فتتحرف بشدة عن مسارها الأصلي وقد ترتد تماما إلى الوراء (تجربة "روذرфорد") .

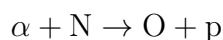
للإجابة عن هاذين السؤالين ، اقترح العلماء نظريات مختلفة ، لكن الأمر لم يحسم إلا عام 1911 حين اكتشف "روذرфорد" (Rutherford) ، مع طالبيه "جيجر" (Geiger) و "مارسدن" (Marsden) ، النواة الذرية (atomic nucleus) ، وذلك بفضل تجربة شهيرة تمثلت في قذف ورقة ذهبية بجزمة من جسيمات α - يبعثها مصدر مشع - و مراقبة مساراتها (الشكل 4) . يلاحظ في هذه التجربة أن الأغلبية الساحقة لجسيمات α تخترق الورقة الذهبية من دون انحراف ، لكن عدد ضئيل منها ينحرف بشدة عن مساره الأصلي ، وفي بعض الأحيان يرتد الجسم α تماما إلى الوراء . أشار "روذرфорد" إلى أن ارتداد جسيمات α إلى الوراء يدل على وجود قوة نابذة بالغة الشدة داخل الذرة ، لا يمكن أن تنتجهما الإلكترونات لأنها سالبة وأخف وزنا من الجسيمات α بحوالي 7000 مرة ، وبالتالي فإن أثراها مهمل تماما . التفسير الوحيد هو تمركز الشحنة الموجبة للذرة في مكان متناهي الصغر داخل الذرة ، وهذه هي النواة الذرية . عندما يكون التصادم رأسيا بين جسم α و نواة ذرية من نوع الورقة الذهبية ، يكون الإنحراف كبيرا بسبب قوة التناور الكولومية بين الشحنتين الموجبتين . لوحظ أيضا خلال هذه التجربة أن الجسيمات α التي ترتد إلى الوراء هي بنسبة حوالي 1 من كل 10000 ، وبما أن القطر الذري من رتبة m^{-10} ، استنتج "روذرфорد" أن قطر النواة أصغر من القطر الذري بحوالي 10000 مرة ، أي أنه من رتبة m^{-14} .



شكل 5: عند اخراقها لمادة البرافين ، تنتج النوترونات بروتونات يمكن كشفها بسهولة (تجربة "شادويك") .

- اكتشاف البروتون والنوترون

بعد اكتشاف النواة الذرية ، اهتم العلماء بدراسة بنيتها الداخلية من خلال قذفها ب المختلف الإشعاعات النووية المتوفرة آنذاك . عام 1918 اكتشف "روذرфорد" أن عنصر النيتروجين (nitrogen) ، عندما يقذف بجسيمات α ، يتحول أحيانا إلى أكسجين (oxygen) ، وينبعث في نفس الوقت جسم جديد أخف وزنا من الجسم α ، هو البروتون (proton) :



كرر العلماء هذه التجربة مع عناصر أخرى كالبoron (boron) والفلور (fluorine) وتحصلوا أيضا على بروتونات . يحمل البروتون شحنة كهربائية موجبة تساوي القيمة المطلقة لشحنة الإلكترون ، أما كتلته فهي أكبر من كتلة الإلكترون بحوالي 1934 مرة :

$$m_p = 1.672622 \times 10^{-27} \text{ kg}$$

عام 1932 قام العالم البريطاني "تشادويك" (Chadwick) بقذف مادة البريليوم (beryllium) بجسيمات α فلاحظ انبعاث جسيمات جديدة ، هي النوترونات (neutrons) التي تحمل نفس وزن البروتون تقربيا . على عكس البروتون ، لا يحمل النوترون شحنة كهربائية ، و بالتالي فإن كشفه بطريقة مباشرة صعب جدا ، غير أنه - عند اخراقه للمادة - ينبع أحيانا بروتونا يمكن كشفه بسهولة (الشكل 5) . اكتشاف النوترون يعد تحولا حاسما في تاريخ الفيزياء النووية ، لأنه أدى إلى اكتشاف القوة النووية (strong nuclear force) ، وبالتالي الطاقة النووية (nuclear energy) التي استخدمت في مجالات متعددة ، بما في ذلك القنبلة النووية التي اخترع她ت حوالي عشر سنوات بعد اكتشاف النوترون .

ج) النموذج الحديث للذرة

بعد اكتشاف الجسيمات الأساسية الثلاث ، الإلكترون والبروتون والنوترون ، أَلْفُ العُلَمَاء نموذجاً حديثاً للذرة ، يُعرف بنموذج "روذرфорد" (Rutherford model) ، ويتلخص في النقاط التالية :

- ترکب الذرة من نواة مركبة وإلكترونات تدور حولها على مسافات كبيرة جداً مقارنة بقطر النواة .
- تشمل النواة الذرية عدداً من البروتونات ، يُدعى الرقم الذري (atomic number) ويرمز له بالحرف Z ، وعدد من النوترونات يُرمز له بالحرف N . البروتونات والنوترونات معاً تمثل النويات (nucleons) . عدد النويات يُسمى الرقم الكلي (mass number) ويرمز له بالحرف A . لدينا :

$$A = Z + N \quad (1)$$

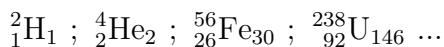
- عدد الإلكترونات يكون دائماً مساوياً لعدد البروتونات (Z) ، مما يضمن تعادل الذرة كهربائياً ، وبالتالي فإن الرقم الذري Z هو الذي يحدد الخصائص الكيميائية للذرة .

تمثل كل قيمة للرقم الذري Z عنصراً كيميائياً (chemical element) ، وينتشر كل عنصر بإسم ورمز مختلفين . مثلاً ، $Z = 8$ يمثل الأكسجين (O) و $Z = 26$ يمثل الحديد (Fe) . العنصر هو إذن مجموع الذرات التي تحتوي على نفس العدد من البروتونات ونفس العدد من الإلكترونات .

يمثل كل زوج من العددين Z و N نكليداً (nuclide) . فالنكليد إذن هو مجموع الذرات التي تحتوي على نفس العدد من البروتونات ونفس العدد من النوترونات . عملياً يكتب النكليد على الشكل التالي :



حيث يرمز X إلى العنصر المدروس . مثلاً :



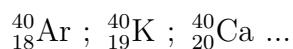
نعرف لحد الساعة 118 عنصراً كيميائياً ، الإيثان وتسعون (92) الأولى منها طبيعية ، أي موجودة في قشرة الأرض ، باستثناء التكنيشيوم (technetium) والبروميتيوم (promethium) . تعرف العناصر التي يزيد رقها الذري عن 92 بالعناصر ما وراء اليورانيوم (transuranians) ، وهي غير موجودة في الطبيعة ويتم إنتاجها اصطناعياً في مخابر الفيزياء النووية عن طريق التفاعلات النووية (nuclear reactions) . كما يوجد 339 نكليداً طبيعياً منها 252 نكليداً مستمراً ، وحوالي 3000 نكليداً اصطناعياً .

النوى التي لها نفس الرقم الذري Z و تختلف في رقها الكتلي A تسمى نظائر (isotopes) . العناصر الكيميائية كلها مزدوجة من عدة نظائر ، فالهيدروجين (H) مثلا له 3 نظائر طبيعية والأكسجين (O) له 3 و الحديد (Fe) له 4 و القصدير (Sn) له 10 ...

النوى التي تحتوي على نفس العدد N من النوترتونات و تختلف في رقها الذري Z تسمى متساويات النوترتونات (isotones) . مثلا :



النوى التي لها نفس الرقم الكتلي A و تختلف في رقها الذري Z تسمى متساويات الكلة (isobars) . مثلا :



2. وحدات وأبعاد

الأطوال على مستوى النواة الذرية متناهية القصر ، فهي من رتبة الفمتومنتر (femtometre) ، أي m^{-15} ، لذلك نستخدم عادة هذه القيمة كوحدة للأبعاد في الفيزياء النووية بدلا عن المتر (metre) ، هي تعرف أيضا باسم الفرمي (fermi) ، رمزه fm ، تكريما للفيزيائي الإيطالي الذي يحمل نفس الإسم :

$$1 \text{ fm} = 10^{-15} \text{ m}$$

يتميز السلم الزمني للفيزياء النووية بمدى فسيح جدا ، إذ أن بعض الظواهر النووية لا تدوم أكثر من s^{-20} ، كانحلال النكليد $^{236}_{\text{U}}$ مثلا ، بينما تستغرق أخرى ملايين السنين ، كانحلال النكليد $^{5}_{\text{He}}$. لهذا السبب ، نستعمل كل الوحدات الزمنية في الفيزياء النووية .

الجول (joule) ، وهو وحدة قياس الطاقة في النظام العالمي للوحدات ، قيمته كبيرة جدا بالمقارنة مع قيم الطاقات النووية (nuclear energies) . لهذا نستخدم عادة في الفيزياء النووية - بدلا عن الجول - وحدة أخرى هي الميغإلكترون فلت (mega-electron-volt) (MeV) ، رمزها MeV ، وهي تساوي كما يشير إليه اسمها مليون إلكترون فلت (electron-volt) :

$$1 \text{ MeV} = 10^6 \text{ eV}$$

مع العلم أن الإلكترون فلت ، رمزه eV ، يساوي :

$$1 \text{ eV} = 1.602 \times 10^{-19} \text{ J}$$

الكتل النووية (nuclear masses) هي الأخرى صغيرة جداً مقارنة مع وحدة قياس الكتلة في النظام العالمي للوحدات ، أي الكيلوغرام (kilogram) . ولهذا نستعمل عادة ما يعرف بوحدة الكتلة الذرية (atomic mass unit) ، رمزها u ، وهي تساوي اصطلاحاً جزءاً واحداً من 12 جزءاً من كتلة نكليد الكربون $^{12}_6\text{C}$ ، وهذا يعني أن كتلة النكليد $^{12}_6\text{C}$ تساوي اصطلاحاً :

$$m(^{12}_6\text{C}) = 12 \text{ u}$$

من جهة أخرى يُعرف عدد "آفوغادرو" (Avogadro) كالعدد الإجمالي للذرارات الموجودة في 12 g من النكليد $^{12}_6\text{C}$ وهو يساوي :

$$N_A = 6.02 \times 10^{23}$$

و منه نستنتج أن :

$$1 \text{ u} = \frac{1}{12} \frac{M(^{12}_6\text{C})}{N_A} = \frac{1}{N_A} = 1.6605 \times 10^{-24} \text{ g} = 931.5 \text{ MeV/c}^2$$

قانون "أينشتاين" (Einstein) لتكافؤ الكتلة و الطاقة يقودنا إلى العلاقة المهمة التالية :

$$1 \text{ u} = 931.5 \text{ MeV/c}^2 \quad (2)$$

تجدر الإشارة هنا إلى أن :

$$m_p \approx m_n \approx 1 \text{ u}$$

و من ثم تعادل كتلة نواة تحمل A نوية :

$$m \approx A \text{ u}$$

اختيار وحدة الكتل الذرية بهذه الطريقة يجعل كتلة النواة الذرية المعبر عنها بوحدة الكتل الذرية (u) متساوية للكتلة المولية الذرية (atomic molar mass) المعبر عنها بوحدة الغرام (g) :

$$m(\text{u}) = \frac{m(\text{g})}{u(\text{g})} = N_A \times m(\text{g}) = M(\text{g})$$

٣. نصف القطر النووي

على غرار نصف القطر الذري ، تعريف نصف القطر النووي (nuclear radius) غير دقيق ، لأن النواة الذرية ليست كرة صلبة محدودة في الفضاء . نصف قطر النواة الذرية يعطينا فقط فكرة عن حجم المكان الذي تتركز فيه النويات في أغلب الأحيان .

تم قياس نصف القطر النووي بواسطة تجارب استطارة الإلكترونات السريعة ، و هي تمثل في قذف نوى ذرية بحزمة من الإلكترونات التي تتراوح طاقتها بين 5 MeV و 10 MeV و دراسة الإلكترونات التي تعكسها النوى الذرية . كل هذه التجارب تشير إلى أن نصف القطر النووي R يتتناسب مع الجذر التكعيبي للعدد الكلي A :

$$R = r_0 A^{1/3} \quad (3)$$

حيث يمثل r_0 ثابتًا قيمته :

$$r_0 \approx 1.2 \text{ fm}$$

باستخدام العلاقة السابقة يمكننا حساب الحجم V للنواة الذرية :

$$V = \frac{4}{3}\pi R^3 = \frac{4}{3}\pi r_0^3 A \approx 10^{-45} A \text{ (m}^3\text{)}$$

نرى هنا أن حجم النواة الذرية يتتناسب طرداً مع العدد الكلي A الذي يمثل عدد النويات ، فكلما كانت النواة أثقل كان حجمها أكبر . نستنتج أيضاً من العلاقة السابقة أن r_0 يمثل بالتقريب نصف قطر النوية (بروتون أو نوترون) .

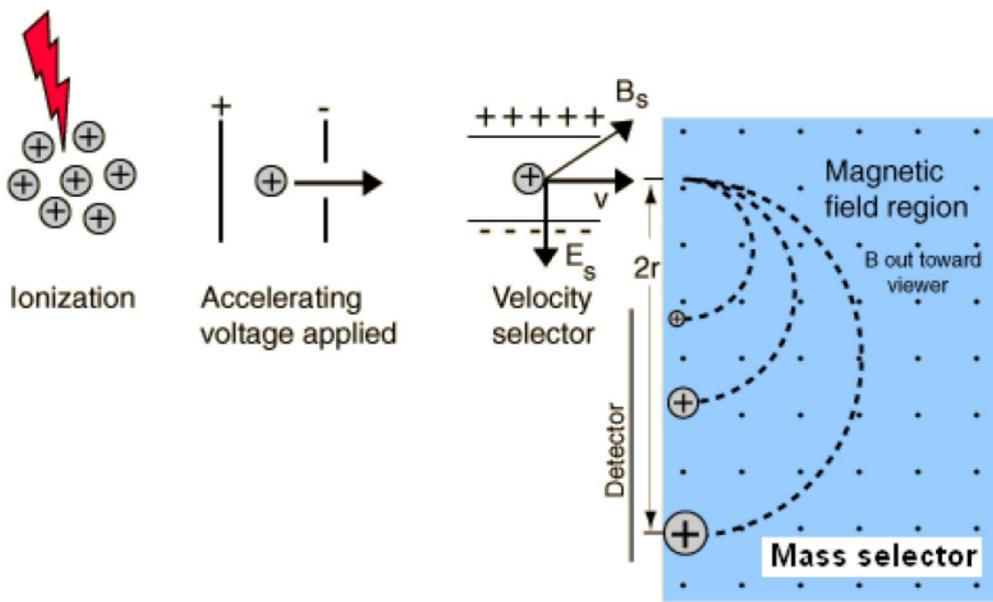
من جهة أخرى ، يمكننا حساب الكثافة الحجمية النووية :

$$\rho = \frac{M}{V} \approx \frac{1.66 \times 10^{-27} A}{10^{-45} A} \approx 10^{18} \text{ (kg/m}^3\text{)}$$

تبين العلاقة السابقة أن الكثافة الحجمية النووية مستقلة تماماً عن العدد الكلي A ، فهي نفسها بالنسبة لكل النوى الذرية ، و تبين أيضاً أن قيمتها ضخمة جداً ، فهي أكبر بحوالي 10^{15} مرة من الكثافة الحجمية للماء (10^3 kg/m^3) ، وهذا يعطينا فكرة عن مدى تراص المادة النووية .

٤. كثافة النواة الذرية

يعد قياس الكثافة الذرية من أهم مراحل تطور الفيزياء النووية ، و كان أول جهاز استخدم لهذا الغرض مطياف الكثافة (mass spectrograph) الذي اخترعه العالم البريطاني "أستون" (Aston) عام 1919 ، و هو جهاز دقيق يسمح بفصل النظائر بعضها عن بعض باستخدام مجالات كهربائية و مغناطيسية (الشكل 6) . يتكون مطياف الكثافة من ثلاثة وحدات : منبع للأيونات أين تُسرد مركبات العينة لتوليد جزيئات مشحونة ، و وحدة تحليل حيث تُفرز الأيونات بحسب كتلها عن طريق تطبيق حقول كهربائية و مغناطيسية ، و مكشاف أين تقادس و تحسب وفرة الأيونات الملتقطة .



شكل 6: مطياف الكثافة .

بعد انتاج الأيونات و تسريعها بواسطة فرق كون بين صفيحتي مكثف عمودي ، يتم انتقاء السرعة v بتطبيق حقولين كهربائي E و مغناطيسي B في نفس الوقت . الأيونات التي تستمر في حركتها في خط مستقيم ولا تحد لا يمينا ولا يسارا هي التي تكون عندها قوتا "كولوم" (Coulomb) و "لورنس" (Lorentz) متعاكستين :

$$qE = qvB$$

حيث تمثل q الشحنة الكهربائية للأيون ، و منه :

$$v = \frac{E}{B}$$

يتم فصل النظائر في المكشاف أين يُطبق فقط حقل مغناطيسي B . قانون "نيوتن" (Newton) للحركة يقودنا إلى العلاقة :

$$m\frac{v^2}{r} = qvB$$

حيث يمثل r نصف قطر المسار الدائري للأيون داخل المكشاف ، و من ثم :

$$r = \frac{mv}{qB} = \frac{mE}{qB^2} \quad (4)$$

بما أن قيم q و E ثابتة ، فإن وجود نظائر في العينة المدروسة يؤدي حتما إلى قيم مختلفة للمقدار r ، مما يؤدي إلى فصل النظائر .

٥. طاقة الربط النووي

(١) تعريف

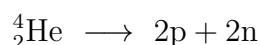
الكلة $m(A, Z)$ لأي نكليد ${}^A_Z X$ تكون دائماً أقل بقليل من حاصل جمع كل النويات التي تتألف منها:

$$m(A, Z) < Zm_p + (A - Z)m_n$$

حيث تمثل m_p كلة البروتون و m_n كلة النوترон . مثلا ، بالنسبة للنكليد ${}^4_2 He$ الذي يتكون من بروتونين و نوترتونين ، لدينا :

$$\Delta m = 2m_p + 2m_n - m(4, 2) = 0.03040 \text{ u}$$

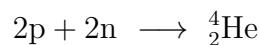
نفترض الآن أن النواة ${}^4_2 He$ تتفكك و تحرر نوياتها :



نلاحظ هنا أن كلة الجملة تزداد بمقدار يساوي Δm . بناءاً على علاقه "أينشتاين" (Einstein) ، عملية التفكك لا يمكنها أن تتم إلا إذا قدمنا لهذه الجملة كمية من الطاقة قدرها :

$$\Delta mc^2 = [2m_p + 2m_n - m(4, 2)]c^2 = 28.32 \text{ MeV}$$

نفترض الآن التفاعل العكسي :



نلاحظ هنا أن الكلة تنقص بنفس المقدار Δm ، وهذا يعني أن هذه الجملة تحرر نفس الكمية من الطاقة و التي قدرها . 28.32 MeV

طاقة الربط النووي (nuclear binding energy) هي الطاقة الازمة لتفكيك النواة إلى مكوناتها المنفصلة من النويات ، أو هي الطاقة المحررة عند تشكيل النواة انطلاقاً من نوياتها :

$$B(A, Z) = [Zm_p + (A - Z)m_n - m(A, Z)]c^2 \quad (5)$$

مثلا ، بالنسبة للنكليد ${}^4_2 He$:

$$B(4, 2) = 28.32 \text{ MeV}$$

لحساب طاقة الربط النووي نستخدم أحياناً ما يعرف بزيادة الكلة (mass excess) :

$$\Delta(A, Z) = m(A, Z) - A \quad (\text{u}) \quad (6)$$

و من ثم نحصل على صيغة ثانية لطاقة الربط النووي :

$$B(A, Z) = [Z\Delta_p + (A - Z)\Delta_n - \Delta(A, Z)]c^2 \quad (7)$$

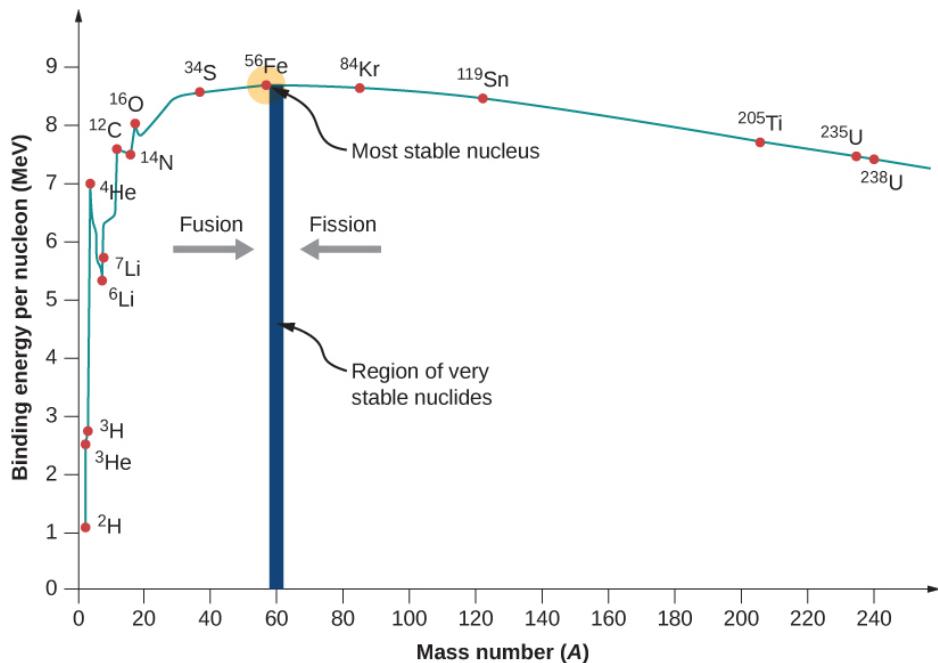
حيث :

$$\begin{cases} \Delta_p = m_p - 1 = 6.778 \text{ MeV}/c^2 \\ \Delta_n = m_n - 1 = 8.071 \text{ MeV}/c^2 \end{cases}$$

ب) طاقة الربط النووي لكل نوية

يمكن تقدير مدى استقرار النوى الذرية من خلال طاقة الربط النووي لكل نوية (B/A) ، وهي تمثل القيمة المتوسطة اللازمة لاقتلاع نوية واحدة من النواة . فكلما كان هذا المقدار أكبر ، كلما كانت النواة أشد تماسكا . يعطينا الشكل 7 تطور طاقة الربط النووي لكل نوية B/A بدلالة العدد الكلي A . نستنتج من هذا البيان النقاط التالية :

- من أجل $A \leq 20$ ، تزداد طاقة الربط النووي لكل نوية B/A مع العدد الكلي A بصورة متقطعة من حوالي 1 MeV إلى حوالي 8 MeV .
- من أجل $A \geq 20$ ، لا تتغير طاقة الربط النووي لكل نوية B/A كثيرا مع العدد الكلي A ، وتساوي تقريريا في هذا المجال 8 MeV .
- تبلغ طاقة الربط النووي لكل نوية B/A ذروتها من أجل $A = 60$ ، وهو يمثل الحديد ، فالحديد إذن هو أشد النوى استقرارا .
- التغير البطيء للقيمة انطلاقا من حوالي $A = 60$ يدل على أن القوة النووية قد تشبعت ولم تبق تعمل إلا القوة الكهرومغناطيسية ، وهذا دليل على قصر مدى القوة النووية القوية .
- نستنتج أيضا من هذا البيان ، أن النوى الخفيفة تنزع إلى الإتحاد فيما بينها ، وهو ما يعرف بالإنشهار النووي (nuclear fusion) ، وذلك لتشكيل نوى أثقل لكن أشد استقرارا ، بينما تنزع النوى الثقيلة إلى الإنشار ، وهو ما يعرف بالإنشطار النووي (nuclear fission) ، وذلك لتكوين نوى أخف وزنا لكن أكثر استقرارا .



شكل 7: طاقة الربط النووي لكل نووية بدلالة العدد الكتلي .

ج) طاقة فصل البروتون و النوترن

هناك أيضا مقداران فيزيائيان غالبا ما نجدهما ضمن جداول الفيزياء النووية ، هما طاقة فصل البروتون (proton separation energy) ، وهي الطاقة المتوسطة اللازمة لاقتلاع بروتون من نواة ما :

$$S_p(^A_Z X) = B(^A_Z X) - B(^{A-1}_{Z-1} Y) \quad (8)$$

و طاقة فصل النوترن (neutron separation energy) ، وهي الطاقة المتوسطة اللازمة لاقتلاع نوترن من نواة ما :

$$S_n(^A_Z X) = B(^A_Z X) - B(^{A-1}_Z X) \quad (9)$$

طاقة فصل البروتون أو النوترن تشبه إلى حد بعيد طاقة تأين الذرات . يعطينا الجدول (1) التالي أمثلة عن زيادة الكتلة و طاقة فصل النوترن و طاقة فصل البروتون لبعض النظائرات .

	Δ (MeV/c ²)	S_p (MeV)	S_n (MeV)
¹⁶ ₈ O	-4.737	15.66	12.13
¹⁷ ₉ F	1.952	16.81	0.60
²⁰⁸ ₉₈ Pb	-21.76	7.37	8.01

جدول 1: أمثلة عن زيادة الكتلة و طاقتى فصل البروتون و النوترن .

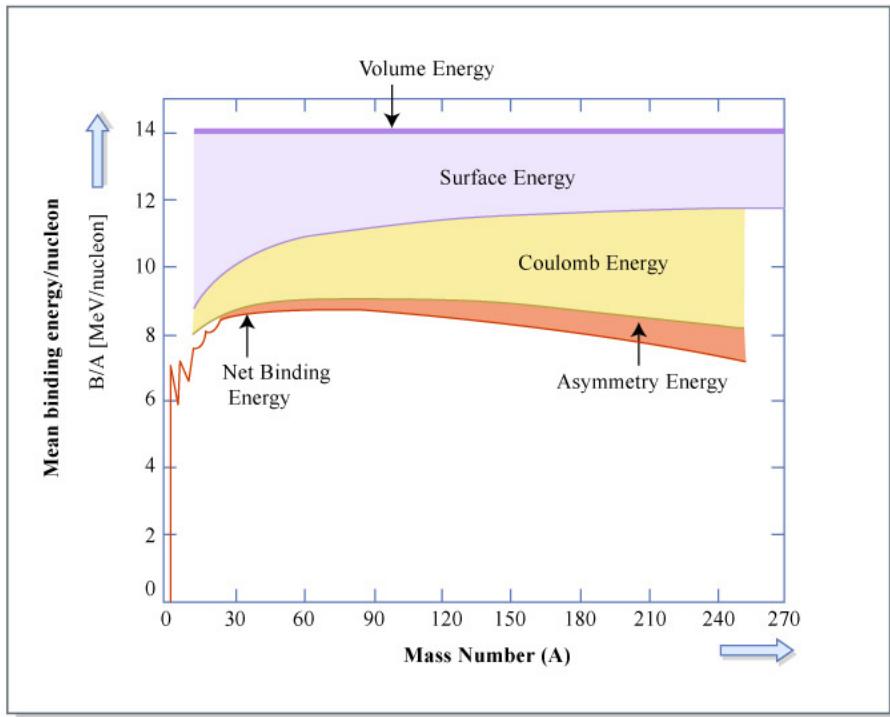
٦. نموذج قطرة السائل

لا يكتفي الفيزيائي النووي بالدراسات التجريبية ، بل يعمل أيضا على ربطها نظريا بالتفاعلات (interactions) التي تحدث بين النويات داخل النواة الذرية . و لقد وضع العلماء على مر السنين نماذج عديدة لتفسير الخصائص المختلفة للنوى الذرية على أساس مبسطة ، سنعرض منها في هذا الفصل واحدا فقط ، هو نموذج قطرة السائل (liquid drop model) ، مع العلم أن هناك نماذج أخرى ، بعضها غير دقيقة وقد طواها الزمن منذ أمد بعيد ، وبعضها باللغة الدقة لكنها معقدة نوعا ما .

بالنظر إلى القيم التجريبية لطاقة الرابط النووي ، لا سيما طاقة الرابط النووي لكل نوية ، تشير المعطيات إلى أنه يمكن تمثيل النواة الذرية بقطرة سائل ما (liquid drop) ، كروية الشكل ، أين تلعب النويات نفس دور الجزيئات . أوجه الشبه هنا تمثل فيما يلي :

- الكثافة الحجمية للنواة الذرية ثابتة ولا تتوقف على عدد نوياتها ، و كذلك مختلف السوائل ، فهي غير إنضغاطية (incompressible) ، أي لا ينقص حجمها مع تزايد الضغط ، مما يجعل كلها الحجمية ثابتة .
- الحجم في كلي الحالتين يتناسب مع عدد المكونات ، النويات بالنسبة للنواة الذرية ، والجزيئات بالنسبة لقطرة السائل .
- الطاقة اللازمة لتفكيك النواة الذرية إلى مركباتها الأصلية - وهي طاقة الرابط النووي بحكم تعريفها - تتناسب مع كثافة النواة ، فكلما كانت النواة أثقل كانت طاقة الرابط النووي أكبر ، و كذلك الطاقة اللازمة لفك جزيئات قطرة السائلة بعضها عن بعض (أي تبخيرها) ، فهي تتناسب مع كثافة القطرة .

أول نموذج للنواة الذرية يعتمد على هذه الفكرة اقترحه العالم الروسي "غامو" (Gamow) ، و قام بتطويره العالم الألماني "فايساكر" (Weizsäcker) عام 1935 ، وهو يسمح بشرح بعض الخصائص الأساسية للنواة الذرية كطاقة الرابط النووي لكل نوية و نصف قطر النوى ... يؤدي هذا النموذج إلى ما يعرف بالصيغة النصف تجريبية للكثافة (semi-empirical mass formula) أو قانون "بيته و فايساكر" (Bethe-Weizsäcker formula) .



شكل 8: إسهامات مختلف حدود الصيغة نصف التجريبية للكللة في طاقة الربط النووي لكل نوية .

(ا) الصيغة النصف تجريبية للكللة

في إطار نموذج قطرة السائل ، نفترض أن طاقة الربط النووي تساهم فيها عدة ظواهر فизيائية مستقلة فيما بينها ، مما يسمح لنا بصياغتها على شكل جمع عدد من الحدود ، لكل واحد منها معامل خاص تحدد قيمته تجريبيا . الصيغة النصف تجريبية للكللة تعطى على النحو التالي :

$$B(A, Z) = a_v A - a_s A^{2/3} - a_c \frac{Z^2}{A^{1/3}} - a_a \frac{(A - 2Z)^2}{A} + \delta \quad (10)$$

حيث يمثل A الرقم الكللي و Z الرقم الذري ، وباقي (a_v, a_s, a_c, a_a) ثوابت :

$$a_v = 15.8 \text{ MeV} ; \quad a_s = 18.3 \text{ MeV} ; \quad a_c = 0.71 \text{ MeV} ; \quad a_a = 23.2 \text{ MeV}$$

الحد الأول للقانون (10) يمثل الطاقة الحجمية (volume energy) ، و الثاني الطاقة السطحية (surface energy) ، والثالث الطاقة الكولومية (Coulomb energy) ، والرابع طاقة عدم التناظر (pairing energy) ، والخامس (δ) طاقة التزاوج (pairing energy) . يبين لنا الشكل (8) إسهامات مختلف هذه الحدود في طاقة الربط النووي لكل نوية .

- الطاقة الحجمية

كتقريب أولي ، يمكننا أن نقول أن طاقة الربط النووي تتناسب مع عدد النويات A التي تدخل في تكوين النواة ، مما يقودنا إلى الحد الأول من القانون نصف التجاري للكلة :

$$\Delta B_v = a_v A$$

- الطاقة السطحية

النويات الموجودة على سطح النواة الذرية لا تتعرض إلى قوى تجاذب من جميع الجهات مثل النويات الداخلية . فاعتمادنا على الطاقة الحجمية وحدها يعني أنها قد بالغنا في تقدير طاقة الربط النووي ، و ذلك بإهمالنا لـ **مفعول السطح (surface effect)** . بما أنها تعتبر أن النواة الذرية كروية الشكل ، تكتب مساحتها على هذا النحو :

$$S = 4\pi R^2 = 4\pi r_0^2 A^{2/3}$$

هذا يعني أن هناك حد ثانٍ للصيغة نصف التجريبية للكلة من شكل :

$$\Delta B_s = -a_s A^{2/3}$$

- الطاقة الكولومية

التنافر الذي يحدث بين البروتونات داخل النواة الذرية ، بسبب الشحنة الكهربائية ، يؤدي هو الآخر إلى التقليل من قيمة طاقة الربط النووي . لتقدير هذا المفعول الذي يزداد مع كثافة النواة ، نفترض أن الشحنة الكهربائية تتوسع بانتظام داخل النواة الذرية ، فكما أنها هي إذن :

$$\rho = \frac{Ze}{(4/3)\pi R^3}$$

نحسب الآن الطاقة الكهربائية الكامنة داخل طبقة محصورة بين r و $r + dr$ من النواة :

$$dE_c = \frac{1}{4\pi\epsilon_0} \frac{q dq}{r}$$

بما أن :

$$q = \rho \times \frac{4}{3}\pi R^3$$

نستنتج :

$$dq = \rho \times 4\pi r^2 dr$$

و منه :

$$E_c = \int_0^R dE_c = \frac{4\pi}{15\epsilon_0} \rho^2 R^5$$

بعد تعويض نصف القطر النووي ($R = r_0 A^{1/3}$) ، نحصل على :

$$E_c = \frac{3e^2}{20\pi\epsilon_0 r_0} \frac{Z^2}{A^{1/3}} \quad (11)$$

بكتابة الطاقة الكولومية على شكل :

$$\Delta B_c = -a_c \frac{Z^2}{A^{1/3}}$$

نستنتج معامل الحد الكولومي للصيغة نصف التجريبية للكتلة :

$$a_c = \frac{3e^2}{20\pi\epsilon_0 r_0} \approx 0.71 \text{ MeV} \quad (12)$$

تجدر الإشارة هنا إلى أن a_c هو الثابت الوحيد الذي يمكن حسابه نظرياً .

- طاقة عدم التمايل

النوى لا تكون دائماً متناظرة باعتبار عدد البروتونات وعدد النوترتونات ، فالغالب هو أن عدد النوترتونات أكبر من عدد البروتونات (شكل 9) . الحد الذي يمثل عدم التمايز للنوى الذرية هو :

$$\Delta B_a = -a_a \frac{(A - 2Z)^2}{A}$$

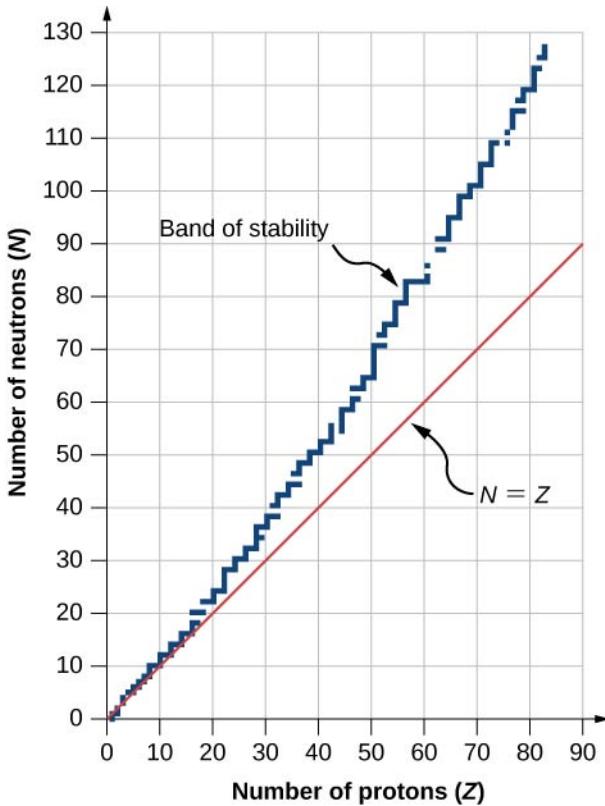
في حالة التمايز ($A = 2Z$) ، يكون هذا الحد منعدما ($\Delta B_a = 0$) .

- طاقة التزاوج

النوى التي تتضمن عدداً زوجياً من البروتونات وعدد زوجياً من النوترتونات (نقول أنها زوجية-زوجية) تكون دائماً أكثر استقراراً من النوى الموجودها بجوارها المباشر . هذا يعني أن النويات تزعز دائماً إلى التزاوج للتشكيل نوى شديدة الاستقرار . نرى هذا المفعول بوضوح في الطبيعة حيث يوجد 4 نوى فقط فردية-فردية مستقرة ، بينما يوجد 167 نواة زوجية-زوجية مستقرة . حتى نأخذ بعين الإعتبار هذه الظاهرة ، نضيف حداً تصحيحاً يكون موجباً بالنسبة للنوى الزوجية-زوجية و سالباً بالنسبة للنوى الفردية-فردية ، ومنعدما في باقي الحالات الأخرى :

$$\delta = \begin{cases} +a_p A^{-1/2} & (Z, N \text{ even}) \\ 0 & (A \text{ odd}) \\ -a_p A^{-1/2} & (Z, N \text{ odd}) \end{cases} \quad (13)$$

حيث يمثل a_p ثابتاً تحدد قيمته تجريبياً وهو يساوي حوالي 34 MeV .



شكل 9: منحنى الاستقرار النووي .

ب) واد الاستقرار البيتاوي

باستخدام تعريف طاقة الربط النووي (5) و الصيغة نصف التجريبية للكلة (10) ، يمكننا أن نكتب كلة النواة الذرية على النحو التالي :

$$m(A, Z)c^2 = Zm_p + (A - Z)m_n - a_v A + a_s A^{2/3} + a_c \frac{Z^2}{A^{1/3}} + a_a \frac{(A - 2Z)^2}{A} - \delta$$

بالنسبة لقيمة معينة للرقم الكلي A ، يمكننا أن نكتب :

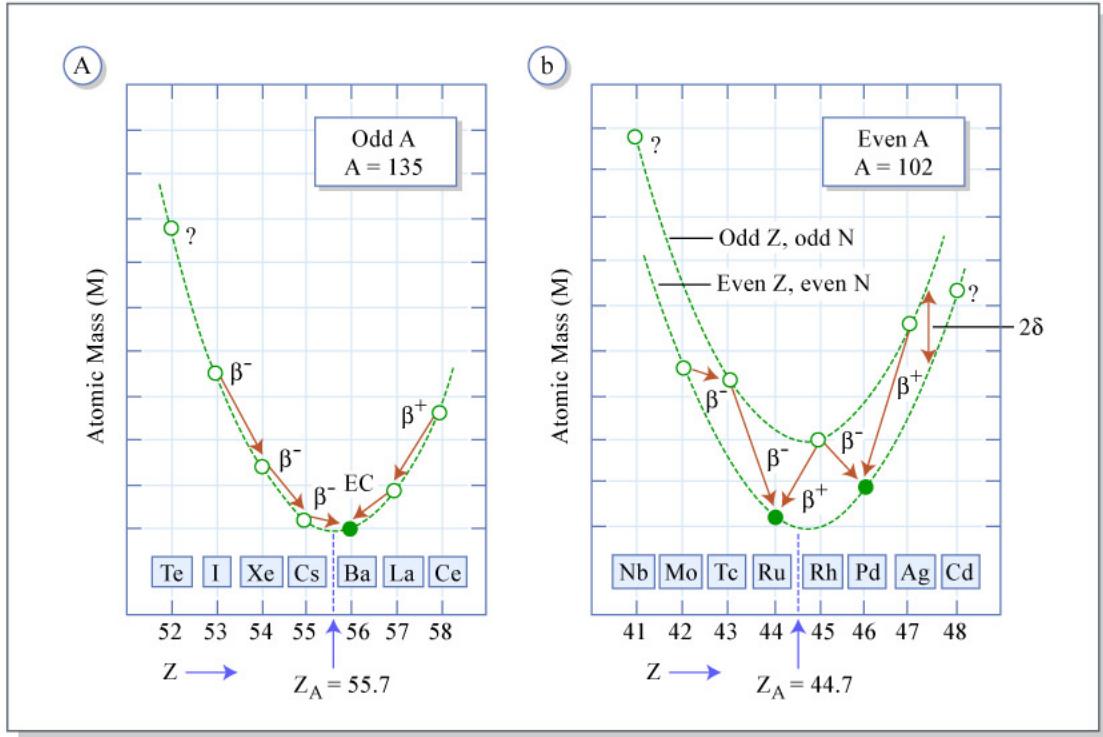
$$m(Z)c^2 = aZ^2 - bZ + c$$

بحيث :

$$\begin{cases} a &= a_c A^{-1/3} + 4a_a A^{-1} \\ b &= (m_n - m_p)c^2 + 4a_a \\ c &= Am_n c^2 - a_v A + a_s A^{2/3} + a_a A - \delta \end{cases}$$

رسم الكلة $m(Z)$ بدلالة الرقم الذري Z يعطينا قطعاً ناقصاً (parabola) مع قيمة دنيا في النقطة :

$$Z_{\min} = \frac{b}{2a} = \frac{(m_n - m_p)c^2 + 4a_a}{2(a_c A^{-1/3} + 4a_a A^{-1})}$$



شكل 10: كتلة النكليادات المتساوية الكتلية بدلالة الرقم الذري .

إذا كان الرقم الكلي A فرديا ($\delta = 0$) ، نحصل على قطع مكافئ واحد ، وأما إذا كان زوجيا ، نحصل على قطعين مكافئين بسبب الحد δ الذي يكون موجبا إذا كان الرقم الذري Z زوجيا و سالبا إذا كان Z فرديا (الشكل 10) . بالنسبة لقيمة معينة للعدد الكلي A ، نلاحظ أن النوى تميل إلى التفكك البيتاوي (β) حتى تصل إلى حالة الإستقرار الممثلة بأدنى قيمة للكتلة و التي تدعى واد الإستقرار البيتاوي (beta valley of stability) (انظر الشكل 9) .