

高等学校教学用書



中 子

H. A. 伏拉索夫著

高等教育出版社

高等学校教学用書



中 子

H. A. 伏拉索夫著
周沛平譯

高等教育出版社

本書系根据苏联技术理論書籍出版社(Гостехиздат)出版的伏拉索夫(Н. А. Власов)著“中子”(Нейтроны)1955年版譯出的。原書曾經陸基爾斯基(П. И. Лукирский)院士校閱过。

本書广泛地究討了下列問題：中子的获得和記錄，中子的各种性質，以及各种不同能量的中子与物質的相互作用等等。

本書可供高等学校物理系高年級学生和研究物質构造的科学工作者們参考。

中 子

H. A. 伏拉索夫著

周沛平譯

高等教育出版社出版北京宣武門內承恩寺7号

(北京市書刊出版業營業許可證出字第061号)

京华印書局印裝 新華書店發行

統一書號18010·708 开本 850×1168¹/s₂ 印張14
字數 837,000 印數 0001—5,000 定價(6) 1.60
1959年12月第1版 1959年12月北京第1次印刷

序 言

此書包括著者在列寧格勒大學从 1946 年到 1952 年講課的主要內容。此書原稿在 1953 年初便准备付印。但是出版被耽擱了，到 1954 年的中期，又在原稿內补充了那时发表的新材料。这些补充不仅包含許多實驗数据的确定和增添，而且对快中子与原子核相互作用的概念也有极重要的改变。

最近，巴夏耳和他的同事們发现中子总截面数值的系統起伏与中子的能量和原子核的原子量有联系。为了解釋这种現象，外斯考和他的同事們建議放弃这样一个根深蒂固的概念，即不要再把原子核看作和黑体一样会把投射到核的几何截面範圍內的所有快中子都吸收掉。他們建議代之以这种原子核概念，把核看成对快中子是非常透明的物体，对中子波的吸收系数很小。根据这个概念来計算，快中子散射截面和微分截面便可以滿意地和實驗数据符合。但須注意到，中子物理学这个領域尚远不够完善，每个月都有新材料出現。比方說，外斯考和他的同事們的概念和計算的詳細叙述就是在 1954 年底才发表的。

書中所叙述的关于快中子相互作用的旧概念并不丧失它的价值和意义。那些概念仍然是有用的，这不仅是由于它的简单性和明显性，而且也可以在进行快中子相互作用的定量研究时作为第一級近似。

此書沒有以很多和很重要的章节来叙述中子物理学中关于重核裂变以及与它有关的鏈式反应。此問題在最近出版的原子核和中子物理学的書中有单独的章节可以找到。但在这些書中只詳細分析鏈式反应問題，而对于裂变的物理学則只有簡短的注釋。出版一些对裂变物理学和鏈式反应基本問題更完全更深刻的专書是极端需要的，著者非常希望有任何這方面的專門家写出这类問題的書籍。

H. A. 伏拉索夫

目 录

序言	vi
緒論	i
第一章 中子的基本性質	4
§ 1. 中子的发现	4
§ 2. 中子的質量	9
§ 3. 中子的放射性	14
§ 4. 中子的自旋	21
§ 5. 中子的磁矩	25
第二章 中子源	33
§ 6. 中子在原子核內的結合能	33
§ 7. 中子源的一般性質	36
1. 中子的产額	36
2. 中子的能量	41
3. 中子的角分布	45
§ 8. (α , n) 反應	49
1. Ra + Be 源	50
2. Rn + Be 源	57
3. Po + Be 源	57
§ 9. (d, n) 反應	61
1. D(d, n)He ³ 反應	62
2. Be ⁹ (d, n)B ¹⁰ 反應	68
3. Li ⁷ (d, n)2He ⁴ 和 Li ⁷ (d, n)Be ⁸ 反應	74
4. T(d, n)He ⁴ 反應	75
5. 其他的(d, n)反應	81
§ 10. 高能氘核的破裂	86
§ 11. (p, n) 反應	93
1. Li ⁷ (p, n)Be ⁷ 反應	94
2. T(p, n)He ³ 反應	100
3. 其他的(p, n)反應	105
§ 12. 高能質子的(p, n)反應過程	109
§ 13. (γ , n) 反應	112

§ 14. 用原子核反应堆作中子源	134
第三章 中子的观察方法.....	144
§ 15. 記录中子最重要的方法	144
§ 16. 反冲核法	145
§ 17. 借助核分裂來記錄中子	158
1. 硼探测器的一般特性.....	159
2. 錦探测器.....	165
§ 18. 借助核裂变來記錄中子	166
§ 19. 放射指示剂	170
第四章 中子与物質的相互作用.....	183
§ 20. 作用在中子上的力.....	183
§ 21. 相互作用过程簡述.....	193
§ 22. 彈性散射	196
§ 23. 中子的俘获	214
§ 24. 研究快中子与原子核相互作用的實驗.....	233
1. 总截面.....	233
2. 微分散射截面.....	243
3. 俘获截面.....	257
§ 25. 特快核子的相互作用.....	267
§ 26. 非彈性散射	282
第五章 中子的減速	298
§ 27. 当中子能量大于 1 电子伏时的減速.....	298
§ 28. 当中子能量等于或低于 1 电子伏数量級时的減速	314
§ 29. 中子的空間分布和扩散	324
1. 表面密度为 q 的无限平面源.....	332
2. 在无限介質中的点源.....	334
3. 半徑为 R 的球面源.....	336
4. 在反应堆内中子的分布.....	338
§ 30. 在表面附近中子的分布	340
§ 31. 反照率	344
第六章 慢中子的吸收和散射	347
§ 32. 相互作用过程概述.....	347
§ 33. 研究慢中子与物質相互作用的實驗	353
§ 34. 机械选速器	354
§ 35. 直接調制回旋加速器的选速裝置	360

§ 36. 晶体單色器	371
§ 37. 研究共振吸收的間接方法	378
§ 38. 热中子散面的測量	379
§ 39. 共振散射的實驗	385
§ 40. 中子的磁性相互作用和极化	387
第七章 中子的波性	397
§ 41. 波性概述	397
§ 42. 在分子上的散射	401
§ 43. 在晶体內的散射	404
§ 44. 中子的反射和折射	420
参考文献	430

緒論

中子和質子都是原子核的組成部分。在所有稳定的原子核中，只有一种不含中子，那便是普通氫的核，只是一个質子。再有一种 He^3 的核是由仅仅一个中子和两个質子組成的。其余的稳定原子核中，中子的数目或者比質子多，或者最低限度也和質子数目一样。由于物質的質量主要集中在原子核中，那末很明显，地球、太阳系或者甚至整个宇宙的全部物質大約有一半質量是属于中子的。宇宙中物質最巨大的运动和轉变过程都与原子核及組成它的質子和中子这些宇宙中能量的主要载体的轉变有关。我們知道，从太阳这类星体发出的最巨大的輻射能流的来源，便是在这些星体内部所发生的核轉变。

使得近代技术有可能利用原子核能量的原子核物理学的成就为核轉变在最近的将来工业动力方面的主导地位提供了現實的前提。地球上核內能量的儲藏量可以說是用之不竭的，在任何情况下，都远超过所有其他能源的儲藏量，核“燃料”的发热量比煤和其他一般燃料的发热量要超过几百万倍。广泛地采用核燃料于实际需要，除了要研究相应的动力装置的技术問題以外，还需要更进一步地研究核轉变。因为所有的核轉变除了質子外，中子也参与这一轉变，所以中子性質的研究显然是原子核物理学中最重要的問題之一。

原子核的性質及其轉变的特点决定于中子与質子的相互作用力。假若这个力知道得象电子和原子核之間的电磁力那样清楚，那末，原子核的性質便可以預知得象用量子力学預測原子的性質那样成功了。

中子与質子之間相互作用的主要力是所謂非电磁性質的核力。我們知道，核力只明显地表現在极小的距离上，这距离的数量級为 10^{-13} 厘米，在这距离内，核力超过了質子間的庫侖斥力，所以主要由核力决

定原子核的性質。同时我們知道，核力不是有心力，所以不能象庫侖力或重力那样把核力写成距离的简单函数。但这些关于核力的知識，要用来計算任何原子核的性質則还远不够用。所以近代原子核物理学得到的所有关于原子核性質的知識(質量、激发能級、机械矩和磁矩等等)不过是一套實驗数据，只在某些情况下靠理論分析才大致有些系統。另一方面，为了建立完整的核力理論，需要更丰富的實驗数据。我們必須詳細地和系統地研究質子和中子与原子核相互作用以及它們之間的相互作用，全面地闡明核力的特性。

研究这种相互作用最好的对象是中子。虽然帶电粒子(質子、 α 粒子)之間也有核力，但庫侖斥力使原子核的相互作用复杂化，有时甚至完全排除了研究原子核間相互作用的可能性。中子毫无电荷，沒有靜电作用，所以中子与其他粒子以及与原子核間的相互作用表現得简单些，因此，研究起来有不少方便(特別是慢中子，可以毫无阻碍地靠近原子核，直到 10^{-13} 厘米數量級的距离。在这个距离已經有核力表現出来，帶电粒子想达到这样近的距离只有在速度非常快的情况下才有可能)。因此，中子性質的研究对解决原子核物理学上的主要問題——建立原子核相互作用的規律，是极端重要的。

沒有电荷，因而也就沒有庫侖斥力，这使中子成为对原子核发生作用的最有力的工具。研究中子与原子核相互作用的有效截面和能量的关系可以确定核的能級图，这也是核的主要特性之一。

近代所知道的大部分原子核轉变是从許多物質經中子照射發現的。經過一个很长的时期直到本世紀四十年代，原子核物理学尚未获得速度快得足能使重核分裂的帶电粒子。中子就成了唯一的适于使重核轉变的工具。大部分人造放射元素过去都是用中子照射的方法获得的。在近代，大部分人造放射元素，不管是大量还是小量制备，也同样是用中子照射物質的方法获得的。

人們对用中子照射法获得的人造放射性进行研究，結果在 1939 年

发现了重核的裂变，这种裂变同时放出大量能量。在裂变时所产生的次級中子的发射，显露实现裂变的鏈式过程和大規模利用裂变能量的可能性。所以在原子核反应堆中，中子起着决定性的作用，从这个观点来看，中子性質的研究也同样是极端重要的。

各种原子核反应堆的制造和使用，开辟了广泛采用强中子流于实用目的的可能性。例如，最近在化学、生物学和医学上，已极广泛地采用了原子核反应堆所制出的各种人造放射性同位素。此外，中子束可以用于各种物質的結構分析，并且在这方面，中子比別种射線，譬如比起X射線来，往往是更有效的工具。

因此，中子的研究是紧密地与以下重要的科学和实际問題有关：

1. 研究基本粒子的原子核相互作用和核力的特性；
2. 研究核轉变和各种核的能量状态；
3. 各种材料的定量分析和結構分析；
4. 工业規模核能的获得；
5. 人造放射性同位素的获得；
6. 中子对有机体的生物学作用。

由于中子在科学和技术上应用的广闊发展，关于中子性質的研究有大量原始材料发表在各种不同的期刊上。在这方面作品的数量，現在已經足够建立一个物理学的独立部門，即中子物理学，这本書便是企图将近代的材料加以系統的叙述。

第一章 中子的基本性質

§ 1. 中子的發現

在 1919 年，卢瑟福首先用 α 粒子实现了氮核的人为蜕变。此后，人们便开始大力地进行人为核转变的研究。直到 1931 年，还没有一个加速器能使粒子加速到足以使核蜕变的能量，我们知道的唯一的蜕变过程是 (α, p) 反应，这种反应是用天然放射元素的 α 粒子实现的。我们已经确知，大多数轻元素当用 α 粒子轰击时发射质子。所有各种核，凡是它的电荷不太大，因而库仑斥力不至于阻碍 α 粒子跟它靠近者，它的 (α, p) 反应差不多都已观察到。所有的轻元素，一直到钾，除了少数的例外，全都可以用 α 粒子轰击的方法使它们蜕变。但这些例外都是特别轻的元素，例如 Be 和 Li。当用 α 粒子轰击这些元素时，不会放出质子来。但在 1930 年，玻特和贝开尔[1]指出，这些元素以及许多其他元素被 α 粒子轰击时发射出一种铅也不容易吸收的辐射，这种辐射对盖革、弥勒计数器有作用。此类辐射具有强大贯穿本领，过去都认为是 γ 射线。有人曾企图根据此种 γ 射线在铅中的吸收系数测定它的能量，但此吸收系数太小了，只等于 $0.22/\text{厘米}$ [2]。我们知道，能量为 $3-4$ 兆电子伏的 γ 射线在铅中具有最小吸收系数，但亦不低于 $0.46/\text{厘米}$ 。随着铍的此种辐射的研究，出现越来越多的事实，这些事实都与把此种辐射看成 γ 辐射的假定相矛盾。

居里和约里奥[3]用电离室证明上述的这种辐射从石蜡中打出质子，这些质子在空气中的射程达 26 厘米，这相当于 4.3 兆电子伏的能量。有反冲质子形成，可以用观察它在威耳孙云室中径迹的方法直接证实。假若我们认为这些反冲质子是由于与 γ 量子碰撞的结果而产生的，

就象在电子上的康普頓效应一样，那末便可以計算 γ 量子所必需的能量。从已知的德拜、康普頓公式

$$\lambda' = \lambda + \frac{h}{Mc} (1 - \cos \theta)$$

(式中 λ 和 λ' 是入射量子和散射量子的波长； θ 是散射角)，再用能量守恒定律

$$h\nu = h\nu' + E$$

(式中， ν 和 ν' 是入射量子和散射量子的频率； E 是反冲粒子的动能)，很容易得出在对正碰撞时($\theta = 180^\circ$) E 和 $h\nu$ 間的关系，这时反冲能量 E 是最大的。关系式如下：

$$E = \frac{2h\nu}{1 + \frac{Mc^2}{h\nu}}$$

式中， M 是質子質量。

将 $E = 4.3$ 兆电子伏和質子靜能量 $Mc^2 = 931$ 兆电子伏代入此公式，得到 $h\nu = 47$ 兆电子伏。

居里和約里奧根据这种計算断定，假若所觀察的反冲質子是由于 γ 量子在質子上散射而成的，那末，此 γ 量子的能量必須約为50兆电子伏。在那时已經可以得出結論說，用这种假設，能量的平衡不符合能量守恒定律。同时也已証明，反冲質子的数量，比起从克莱因、仁科公式得出的数量大好几千倍，但用克莱因、仁科公式来确定康普頓效应几率，經過許多實驗証明它是可靠的。

查威克[4]用带有直線性放大器和示波器的脉冲电离室(图1)証明，用 α 粒子轟击鎔时所产生的辐射不仅能引起反冲質子，而且也能产生其他的反冲核——鋰、鎂、硼、碳和氮的核。这些反冲核的能量可以根据电离室内脉冲的大小或它的射程来測定(图2)。查威克进行了这

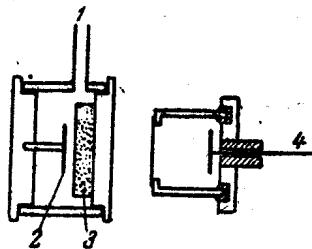


图 1. 查威克用来发现中子的装置的示意图。

1—接抽气机；2—Po源；3—Be；
4—接放大器和示波器。

种測量和其他測量后，确定氯的反冲核能量为 1.2 兆电子伏。按康普頓效应形成此种反冲核， γ 量子必須有更大的能量，約 70 兆电子伏。

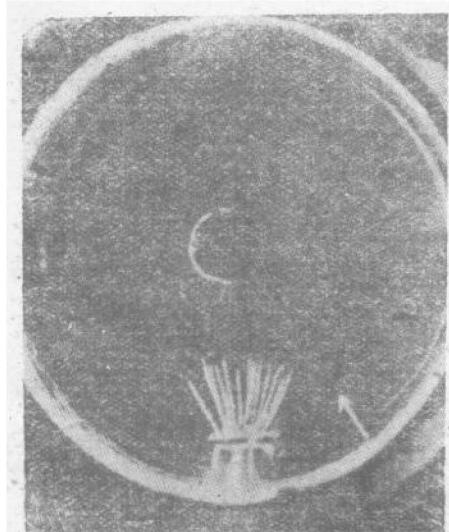


图2. 喇塞提最早觀察到的反冲質子徑
迹中的一条(在威耳孙云室中)。

查威克分析了實驗結果后，得結論說，玻特和貝开尔所發現的輻射并不是由 γ 量子組成的，而是由具有一定靜質量的粒子組成的。此假說和所有的實驗結果都非常符合。因为所發現的这种粒子具有很大的貫穿本領，同时在威耳孙云室中不产生直接的电离，它的电荷必定非常小或者就等于零，所以我們把它叫做中子。

笛氏在查威克實驗之后进行了專門的實驗，他的實驗結果使中子电荷数值上限有了定量的估計[5]。笛氏觀察中子穿过威耳孙云室內的气体，證明中子在每通过 3 米長的路徑上所产生的离子对的数目不会多于一。这就是說，中子与电子的相互作用是非常微弱的，所以中子的电荷是非常小的。

用他所求出的电离密度的上限(每 1 厘米不到 10^{-3} 对离子)与具有若干兆电子伏能量的質子的电离密度(数量級每 1 厘米达 10^3 对离子)相比較，同时考慮到电离的几率与电离剂粒子电荷的平方成正比，我們便不難看出，中子的电荷最大也不过只有質子的千分之一。因为电荷在数量上不能小于質子(或电子)的电荷，那末，十分自然地可以認為中子的电荷等于零。

根据查威克的測量結果可以决定中子的質量。現在只研討一下具有最大轉換能量反冲核的正碰，动量和能量守恒定律可以寫成：

$$mv = mv' + MV; \quad mv^2 = mv'^2 + MV^2,$$

式中， m 是中子的質量， v 和 v' 是中子在碰撞前和碰撞后的速度， M 和 V 是反冲核的質量和速度。

消去 v' ，得到

$$V = \frac{2m}{M+m}v.$$

为了测定中子質量 m ，必須測量两个不同原子核的最大反冲能量
 $E_1 = \frac{M_1 V_1^2}{2}$ 和 $E_2 = \frac{M_2 V_2^2}{2}$ ，同时必須知道 M_1 和 M_2 。将上面得出的 V
 的式子写成比例关系，得到

$$\frac{V_1}{V_2} = \frac{M_2 + m}{M_1 + m}.$$

查威克从實驗得出氢和氮的反冲核速度各为 3.3×10^9 厘米/秒 和
 4.7×10^8 厘米/秒，把这二值代入上式，得到

$$m = 1.15 \text{ 原子質量单位} \text{①},$$

同时，得出結論，中子的質量在实际应用上与質子的質量是一样的。所以当用 α 粒子轟击鍶时，鍶的轉变伴随着中子的发射。

更进一步的實驗很好地証实了查威克的結論。由于中子性質的研究，許多非常有趣的数据丰富了原子核物理学，也擺脫了当时有关此問題的假說的极严重的困难，那时的假說把原子核看成是由質子和电子組成的[6]。

中子的发现引起原子核物理学研究工作的飞速发展。这些研究工作的开始阶段在許多書中都講到[7, 8, 9]。关于中子性質研究最重要的結果是由費密、阿馬耳狄与他們的同事們在意大利求得的。他們发现，当物質被中子照射时有放射性发生，并且指出不仅輕元素能被激活，重元素也能被激活。比方說，早在 1934 年的實驗便已发现，当鈾被

① 此处和以后，原子和原子核的質量均用所謂物理質量单位来表示，即設氧的同位素 O^{16} 的質量精确地等于 16 单位；此質量单位称为原子質量单位。

中子照射时，就有某些放射性同位素生成。我們知道，在世界上許多實驗室都更进一步地进行此問題的研究，后来，汉恩和史脫喇斯曼发现了重核的裂变。同时費密第一个推出用氫来減速中子的理論，并用實驗加以證明。

費密发现的用中子激发来产生放射性提供了研究中子性質的有效方法。和費密同时，許多其他實驗室，尤其是苏联的，都进行此种研究。在列宁格勒物理技术研究所，以 I. B. 庫尔查托夫为首的一批物理学家进行了中子与物質相互作用的研究，同时用中子照射物質的方法获得了許多放射性同位素。我們知道，在这些實驗过程中，庫尔查托夫兄弟、卢辛諾夫和梅薩夫斯基[10]發現了人造放射性同位素具有原子核，同質异能現象，也詳細地研究了慢中子的选择吸收現象。在阿尔齐莫维奇、庫尔查托夫、梅薩夫斯基和帕利宾的作品[11]中，指出此种吸收带有共振特性。事实上，后来的實驗証实了选择吸收的共振特性，因而根本修改了大家都知道的玻尔关于中子与原子核相互作用特性的那些認識[12]。

在列宁格勒大学，陆基爾斯基和察雷娃进行过中子減速過程的研究。和其他實驗室同时，他們指出在石蜡中有热中子存在，并且証明了中子和石蜡間的热平衡現象[13]。同时在他們的實驗中，証明了鉛对中子的減速作用，此現象被解釋为非彈性原子核散射的結果[7]。

在哈尔科夫物理技术研究所，雷彭斯基和他的同事們曾多方面地研究单色光激中子以及慢中子与物質的相互作用。他們查明，与原子核相互作用的共振特性并非慢中子所特有，快中子也有，因为光激中子与原子核的相互作用截面随着核不同而变化很大，这点与具有連續譜的快中子的實驗結果不同，后者的截面与核的大小的关系曲綫比較平滑[14]。

在发现重核裂变的时期，苏联关于中子物理学的研究在很多物理實驗室中都有广泛的开展。在这些研究過程中，在苏联，除了闡明裂变

过程的各种不同特点以外，还找到裂变过程的許多在原則上重要的特征。例如，彼得热克和伏辽罗夫[15]发现鈾的自发裂变，此現象具有极大的科学和实用价值。有可能实现鏈式反应的裂变过程的最重要特点就是发射次級中子的数量 ν 大于 1。在卢辛諾夫和伏辽罗夫的实验中曾进行了上述情况的證明和 ν 值的测定[16]。这些工作結果（后来又經大量研究所證明）給建立裂变的鏈式反应問題以及其实际应用的可能性打下了实验基础。

在捷耳道維奇和哈里頓的著作中曾經对裂变的鏈式反应的基本特点加以分析[17]。他們叙述了可能产生鏈式反应的条件，并且闡明了为了真正产生鏈式反应，那些系統是可以的，那些不可以，尤其是，捷耳道維奇[18]首先闡明緩发中子在調节鏈式反应过程中的作用。苏联在战前，在中子物理学方面工作的主要結果都在 1939 年和 1940 年召开的原子核物理学会議中报告和討論过。

从 1941 年 6 月起，在反希特勒德国的战争中，苏联所有的資源都处于极端困难的境地，有好几年实际上停止了原子核物理学的研究。物理实验室的主要人員都被召去解决刻不容緩的国防問題，年青的物理学家中基本干部都被征加入陆军直接参加战斗。許多实验室由于被敌人占领停止了工作（如哈尔科夫），其他的由于封鎖的严重情况也停止了工作（如列宁格勒）。这就減低了苏联在原子核物理学研究上的速度，造成在战争年代在原子核物理学方面苏联暂时落后于美国发展的水平，那时在美国，不仅可以保持他們的研究进度，而且实质上是加强了。在战后，这种迫不得已的中断已不复存在。苏联物理学家已提高到現代科学水平，在較短的时间內已走上广泛的科学硏究和实际应用的大道。

§ 2. 中子的質量

中子質量的最早測定是由查威克根据他发现中子所进行的实验做

出的。由中子造成各种反冲核的能量測量可以作为測定中子質量方法中最基本的一种。但这个方法是不准确的，因为反冲核的能量必須根据它的射程或它在电离室中所造成的总电离来測定。同时，射程和能量之間以及电离和能量之間的經驗关系是不够准确的，特別是比 α 粒子重又具有同样小动能的核，这种关系更不准确。所以查威克用反冲核所做的中子質量的最早測定是相当不准确的。

后来关于中子質量的測定，是根据自由中子形成时所发生的各种核反应的能量平衡的分析，或正相反，是根据自由中子被俘获时所进行的各种核反应的能量平衡的分析。这类反应之一，即 $B^{11}(\alpha, n)N^{14}$ 反应，查威克在他发现中子后不久，便采用了。按此反应来測定中子質量必須知道 B^{11} 、 α 和 N^{14} 的質量，也必須知道用来轟击的 α 粒子的能量，再測量在反应結果中所呈現的中子能量 E_n 和氮核能量 E_N 。实际上只測量 E_n 便足够了，因为 E_N 不大，并且如果对中子質量取一个近似已知值， E_N 便可以足够精确的計算。中子的能量，查威克是根据向前飞行的反冲質子(也就是由正碰撞的結果所形成的反冲質子)的能量来測定的。因为在此处，質子的能量也是按它的射程来測定，所以这方法也是不准确的。此外，在这种情况下測定中子的質量，需要知道三个别的原子核的質量，而这些質量本身也是測得不够准确的。

較晚， m 的測定是根据对輕核的(n, p)、(p, n)、(d, n)和(γ, n)反应中能量平衡的研究[19—21]。这些測定大多数都归結于計算中子和氢原子的質量差，所以也就是归結于直接比較中子与測量得最准确的質子的質量。

在(n, p)反应中便于研究的是 $N^{14}(n, p)C^{14}$ 反应。因为它是慢中子反应，中子的动能可以忽略不計，在能量平衡时可以不必考慮。在此种情况下，能量守恒定律可以写成 $N^{14} + n = C^{14} + H^1 + Q$ ，若 Q 为反应能量，原子和粒子的符号表示它們的靜止能量。因此， $n - H^1 = C^{14} - N^{14} + Q$ ，即中子与氢原子的質量差 $n - H^1$ ，若用能量單位来表示，则