

Niveaux d'énergie dans un puits de potentiel déformé à bords abrupts

M. Gaudin, A.M. Sajot

▶ To cite this version:

M. Gaudin, A.M. Sajot. Niveaux d'énergie dans un puits de potentiel déformé à bords abrupts. Journal de Physique, 1969, 30 (11-12), pp.857-875. 10.1051/jphys:019690030011-12085700. jpa-00206853

HAL Id: jpa-00206853 https://hal.science/jpa-00206853

Submitted on 4 Feb 2008

HAL is a multi-disciplinary open access archive for the deposit and dissemination of scientific research documents, whether they are published or not. The documents may come from teaching and research institutions in France or abroad, or from public or private research centers. L'archive ouverte pluridisciplinaire **HAL**, est destinée au dépôt et à la diffusion de documents scientifiques de niveau recherche, publiés ou non, émanant des établissements d'enseignement et de recherche français ou étrangers, des laboratoires publics ou privés.

LE JOURNAL DE PHYSIQUE

NIVEAUX D'ÉNERGIE DANS UN PUITS DE POTENTIEL DÉFORMÉ A BORDS ABRUPTS

Par M. GAUDIN et A. M. SAJOT (1),

Service de Physique Théorique, Centre d'Études Nucléaires de Saclay, B.P. nº 2, 91-Gif-sur-Yvette.

(Reçu le 8 juillet 1969.)

Résumé. — On présente un essai de détermination numérique précise des niveaux d'énergie d'une particule dans un puits de potentiel déformé à bords abrupts, selon la méthode déterminantale décrite par Hill et Wheeler en 1953. Cette méthode s'applique à un modèle de noyau extrêmement schématique où le potentiel moyen est local, indépendant de spin et de charge, constant ou infiniment profond à l'intérieur d'une surface limitant un volume donné. Pratiquement, on s'est restreint à la symétrie axiale et de réflexion, et à une famille de surfaces à deux paramètres (α_2, α_4), bien qu'il soit très possible d'introduire une asymétrie (α_3). Les résultats préliminaires obtenus permettent, en ce qui concerne le puits infini :

a) De sortir la position des premiers niveaux avec 4 chiffres significatifs exacts dans le domaine $0 < \alpha_2 < 0.40, 0 < \alpha_4 < 0.15$;

b) De déterminer l'énergie totale d'un système de nucléons indépendants dans son état fondamental, par la méthode directe de « somme sur les niveaux »; de comparer cette énergie à l'expression donnée par la formule asymptotique pour un gaz de fermions (Hill et Wheeler) et d'en déduire par différence une « correction de couche » (Strutinsky) relative à ce modèle schématique;

c) De calculer la proportion relative des niveaux occupés pairs ou impairs (parité par réflexion) en fonction de la déformation (référence aux idées de Kelson et Griffin sur la fission asymétrique);

d) En ce qui concerne le puits de potentiel fini, d'obtenir avec une précision moindre (de l'ordre de 2 %) la variation d'ensemble des niveaux avec le paramètre de déformation quadrupolaire α_2 dans le domaine $0 < \alpha_2 < 0.45$.

Abstract. — We present an attempt of accurate numerical calculation of the single particle energy levels in a deformed box, using the method described by Hill and Wheeler in their 1953 paper. This method is also applied to the finite potential well with sharp edge. The results allow us to calculate the shell correction for the kinetic energy of a system of nucleons in a box, as a function of the deformation parameters α_2 , α_4 .

I. Introduction. — Les tentatives actuelles en théorie de la fission, pour dépasser les modèles classiques insuffisants même en ce qui concerne la statique du phénomène, font intervenir les effets quantiques les plus simples qui se manifestent dans l'existence des niveaux discrets, dans les fluctuations de la densité de niveau et dans la structure en couche du noyau. Le cadre théorique de cette description est celui du modèle collectif tel qu'il a été formulé par exemple dans l'article de Hill et Wheeler de 1953 [1] en vue de son application à la fission nucléaire. Le noyau y est considéré comme un système de nucléons indépendants en mouvement sous l'action du champ moyen créé par la partie à longue portée du potentiel internucléon. On sait que cette hypothèse d'indépendance est compa-

relativement rigides, ce qui justifie l'hypothèse approximative d'incompressibilité du fluide nucléaire et explique sa propriété de saturation. Dans ce modèle, le potentiel moyen est constant à l'intérieur d'un certain volume dont la grandeur est déterminée par le nombre total de nucléons et la densité d'équilibre de la matière nucléaire. Ce potentiel est donc défini uniquement par la forme de la surface limite, surface diffuse mais dont l'épaisseur est négligée. La condition de cohérence est satisfaite, s'il existe un remplissage des niveaux individuels dans le puits de potentiel cherché, tel que la densité locale soit constante à l'intérieur du noyau et induise le champ moyen correspondant (on néglige ici encore la non-localité due à l'échange).

tible avec l'existence de corrélations à courte portée

Toutes ces conditions ne seraient satisfaites que par une application rigoureuse de la méthode de Hartree-Fock (et même Hartree-Bogoliubov dans l'hypothèse

⁽¹⁾ Service de Mesure et de Physique Neutronique Fondamentale, C.E.N., Saclay.

LE JOURNAL DE PHYSIQUE. - T. 30. Nº8 11-12. NOVEMBRE-DÉCEMBRE 1969.

des paires indépendantes) avec des contraintes extérieures données et un potentiel effectif à deux corps (matrice G) dépendant de la densité pour obtenir la saturation. En attendant que se réalise un tel programme pour les noyaux lourds, on utilise donc seulement les hypothèses simplificatrices de saturation extrême du modèle de la goutte liquide, c'est-à-dire l'incompressibilité et la surface abrupte.

La première étape est de déterminer « la surface d'énergie potentielle » la plus basse, c'est-à-dire l'énergie de l'état fondamental intrinsèque, comme fonction des quelques paramètres de déformation qui décrivent la surface nucléaire. Ceci correspond dans la méthode H.F. au calcul de la valeur moyenne de l'hamiltonien comme fonctionnelle de la matrice densité à une particule. La connaissance de la surface d'énergie dans l'espace des paramètres est préalable à toute étude dynamique dans une hypothèse adiabatique, c'est-à-dire d'évolution lente. On sait que cette hypothèse a le plus de chances d'être vérifiée dans la fission à basse énergie, quand le noyau passe au voisinage du seuil : son énergie cinétique y est minimale (classiquement), d'où-l'importance des états de transition, définis au point seuil, et qui ont un certain temps de vie dans le voisinage du seuil.

Si l'hypothèse adiabatique n'est pas valable (ce qui dépend des paramètres d'inertie du mouvement collectif), il faudrait aussi connaître les surfaces d'énergie les plus basses, entre lesquelles le noyau fissionnant peut effectuer des transitions. Plus généralement, il faudrait obtenir la densité de niveau nucléaire au voisinage du niveau de Fermi en fonction de la déformation, et la dynamique serait décrite par une équation de diffusion [2].

Revenons au problème de la surface d'énergie minimale. De nombreux auteurs [3] ont cherché à déterminer cette surface avec les hypothèses simples décrites plus haut en partant d'un schéma de niveaux de particules fourni par différents modèles : puits harmonique anisotrope, boîte sphéroïdale [4], modèle de Nilsson [5, 6]. Sauf dans le modèle de la boîte ou du puits infini où l'énergie est purement cinétique, la difficulté est de définir l'énergie totale à partir des énergies individuelles. On peut montrer plus ou moins bien que pour l'étude des variations de l'énergie totale on peut se limiter à la somme sur les niveaux [4]. Seuls ne contribuent aux variations rapides de cette somme que les niveaux voisins du niveau de Fermi. Cependant une telle somme exige une grande précision sur la détermination des niveaux individuels, et ceci globalement. C'est pourquoi Strutinsky a utilisé une méthode différentielle à partir du schéma de niveaux de Nilsson dont les propriétés locales sont bien confirmées par l'expérience. Il détermine ainsi les variations de la surface d'énergie autour d'une surface moyenne plus régulière, déduisant donc du schéma de niveaux la correction de couche. Cette correction est ensuite superposée à une surface d'énergie moyenne réaliste, donnée par exemple dans le modèle de la goutte liquide.

Dans ce travail, nous avons voulu regarder sur un modèle simple, dépourvu de paramètres ajustables, les effets de structure mis en évidence par Strutinsky, pensant que ceux-ci se manifestent dans n'importe quel modèle fournissant une structure en couche pour la forme sphérique. C'est pourquoi nous avons repris le modèle du puits de potentiel infini déjà considéré par Wheeler [1] et par Moszkowski [4], modèle non réaliste et ultra-schématique mais dont les hypothèses sont nettes. Dans un tel modèle, il n'est pas question de charge, ni de spin. L'absence de couplage spin-orbite n'empêche pas l'existence de niveaux sphériques bien groupés qui définissent d'autres nombres magiques comme l'indique la figure 1.



FIG. 1. — Niveaux d'énergie dans un puits de potentiel sphérique de profondeur infinie à gauche, et de profondeur finie à droite (x = 10,559). Existence des couches à N = 29, 36, 69...

Notre intention était en fait de dépasser le stade du puits infini ou de la boîte, pour appliquer la même méthode au calcul des niveaux du puits de potentiel fini à bords abrupts, dans la région des grandes déformations. Nous n'avons fait qu'amorcer cette étude : les niveaux sont calculés avec une moindre précision que dans le cas du puits infini et les régions de déformation critique (forme d'équilibre instable d'une goutte au seuil de fission) ne sont pas atteintes. Dans le cas du puits de potentiel de profondeur finie se pose le problème du comportement avec la déformation des niveaux les moins liés, qui sont les plus importants puisque voisins du niveau de Fermi. Leur variation avec la déformation ne saurait être décrite par aucun modèle à paroi infini; d'où l'intérêt de considérer un modèle schématique pour résoudre ce problème d'extrapolation des niveaux proches du continu aux grandes élongations.

II. Le modèle de la boîte ou du puits infini. — On considère un système comprenant N fermions de même espèce dans un volume donné, limité par une surface de révolution (S) dont la forme dépend d'un petit nombre de paramètres : α_2 , α_3 , α_4 . En coordonnées polaires (r, θ, φ) , l'équation de la méridienne (C) de la surface (S) s'écrit commodément en fonction des polynômes de Legendre en $\cos \theta$:

$$r = F(\cos \theta) = \frac{1}{\lambda} \{ 1 + \alpha_2 P_2(\cos \theta) + \alpha_3 P_3(\cos \theta) + \alpha_4 P_4(\cos \theta) \}.$$
(1)

Nous avons choisi le volume limité par (S) égal à celui de la sphère de rayon 1; ce qui n'est pas une restriction pour des raisons dimensionnelles.

Dans ces conditions, le nombre λ qui figure dans (1) est défini par la condition de conservation du volume :

$$\begin{split} \lambda^3 &= 1 + \frac{3}{5}\alpha_2^2 + \frac{3}{7}\alpha_3^2 + \frac{3}{9}\alpha_4^2 + \frac{2}{35}(\alpha_2^3 + 3\alpha_2^2\alpha_4 + 2\alpha_2\alpha_3^2) \\ &+ \frac{6}{77}\alpha_3^2\alpha_4 + \frac{20}{231}\alpha_2\alpha_4^2 + \frac{18}{1\,001}\alpha_4^3. \quad (2) \end{split}$$

On a représenté sur la figure 2 une famille de telles courbes (C).



FIG. 2. — Famille de courbes méridiennes $C(\alpha_2, \alpha_4)$.

Le programme est le suivant :

a) Calculer numériquement avec une précision suffisante les premiers niveaux de particules dans un certain domaine de déformation.

b) Calculer l'énergie de l'état fondamental à N particules, pour diverses valeurs du nombre N correspondant à des cas typiques soit de couches complètes sphériques, soit de couches incomplètes, dans le domaine de déformation choisi.

c) Comparer cette énergie totale à celle du « modèle classique » correspondant, de façon à présenter les résultats sous forme de la différence entre l'énergie totale déterminée numériquement et une estimation classique de cette énergie donnée par une formule asymptotique. Nous avons utilisé l'expression de Hill et Wheeler $(^2)$ pour l'énergie d'un gaz de Fermi. L'oscillation résiduelle manifeste alors clairement les effets de couche, proprement quantiques. Même si la formule de référence H.W. est insuffisamment exacte, c'est une façon commode de présenter les choses, puisque la formule classique absorbe une partie importante de la croissance de l'énergie avec la déformation (*fig.* 9 a, b, c).

Comme l'ont révélé les travaux précédents, le problème abordé par la méthode brutale de somme sur les niveaux est dominé par la question précision. Si, dans un noyau lourd, A = 240, on veut apprécier une fluctuation de 10 MeV, sur 2 000 MeV d'énergie totale, il faut une précision relative de l'ordre de 10^{-3} .

Cette énergie étant une somme sur
$$\frac{A}{4} = 60$$
 niveaux,
la précision relative sur un niveau doit être environ
 $60^{-1/2} \ 10^{-3} = 0(10^{-4})$. Il est donc nécessaire de cal-
culer chaque niveau avec 4 chiffres significatifs exacts.
C'est cette précision qui, pratiquement, déterminera
à la fois le nombre quantique principal maximal que
l'on ne pourra dépasser et le domaine de variation des
paramètres de déformation.

III. Détermination des niveaux d'énergie. — III.1. PUITS DE POTENTIEL INFINI. — L'équation de Schrödinger et les conditions aux limites pour une particule de masse m enfermée dans le volume limité par la surface (S) définie par l'équation (1), s'écrivent :

$$\Delta \psi + k^2 \psi = 0 \quad \text{dans } V$$

$$\psi = 0 \quad \text{sur } (S). \tag{3}$$

Ce système n'a de solution non nulle que pour un ensemble discret de valeurs réelles positives k^2 .

L'énergie du niveau correspondant est :

$$E = \frac{\hbar^2}{2mR^2} k^2 \tag{4}$$

où *R* désigne le rayon de la sphère équivalente au « noyau *A* ». On pourrait prendre approximativement :

$$R = 1,3 A^{1/3}; \quad A = 4N \tag{5}$$

pour estimer l'ordre de grandeur des énergies en MeV, mais dans la suite on utilisera toujours la quantité sans dimension $\varepsilon = k^2$.

Les symétries du système sont la symétrie axiale et la symétrie de réflexion dans le cas $\alpha_3 = 0$. Les niveaux seront donc séparés par familles de moment angulaire axial donné $M = 0, 1, 2, \ldots$, et dans le cas $\alpha_3 = 0$ en deux classes, paires et impaires dans la réflexion par rapport au plan de symétrie orthogonal à l'axe.

⁽²⁾ Article cité réf. [1], appendice, fig. 11.

Il est commode de développer la fonction d'onde inconnue ψ sur la base complète des ondes sphériques :

$$\psi^{(M)} = e^{iM\varphi} \sum_{l=M}^{\infty} a_l j_l(kr) P_l^M (\cos \theta).$$
 (6)

Cette base est bien adaptée aux formes de surfaces (S) voisines de la sphère (bien que nous ne nous limitions pas aux très petites valeurs de α_2 ou α_4). Son intérêt essentiel est que les fonctions P_l^M et j_l sont des fonctions très simples à calculer numériquement par récurrence. La série (6) étant convergente, il existera une approximation suffisante de $\psi^{(M)}$ à L_1 termes :

$$\psi^{(M)} \sim \sum_{L=1}^{L_1} A_L j_{L+M-1}(kr) P^M_{L+M-1}(x).$$
(7)

La borne L_1 reste à déterminer. Si la parité par réflexion est définie, n'interviendront dans le développement (7) que les termes de même parité en L. La condition aux limites sur (S) nous donne, d'après les équations (1) et (3) :

$$\varphi(x) \equiv \sum_{L=1}^{L_1} A_L j_{L+M-1}(kF(x)) P_{L+M-1}^M(x) = 0$$

-1 < x < 1. (8)

La fonction $\varphi(x)$ sur [-1, +1] dépend de L_1 coefficients A_L : elle ne peut être nulle identiquement, mais seulement en général en L_1 points qu'il faut choisir de sorte que la fonction $\varphi(x)$ soit la plus voisine possible de zéro. Raisonnons d'abord sur le cas M = 0. La fonction $\varphi(x)$ naturellement définie sur [-1, +1]est sans doute développable en série de fonctions de Legendre :

$$\varphi(x) = \sum_{L=1}^{\infty} B_L P_{L-1}(x).$$
 (9)

Le théorème sur lequel repose la méthode d'intégration de Gauss-Jacobi [8] nous dit que les coefficients B_L sont nuls jusqu'à l'ordre L_1 inclus, si $\varphi(x)$ s'annule sur les L_1 zéros de P_{L_1+1} . Ces zéros sont les nœuds des formules d'intégration. Ils sont donnés dans les tables [9] avec 12 chiffres décimaux par exemple. La fonction $\varphi(x)$ n'est pas nulle, mais orthogonale aux L_1 premiers polynômes de Legendre. Ceci entraîne que, dans (8), nous tenons compte sûrement du développement de chaque $j_{L-1}(kF(x))$ en fonction de Legendre jusqu'à l'ordre L_1 au moins. Soit donc « x_i » la subdivision choisie d'ordre L_1 , nous écrirons les L_1 conditions :

$$\varphi(x_i)=0; \quad i=1, L_1$$

qui entraînent :

$$\Delta_{L_1}(k) \equiv \text{dét.} | j_{L+M-1}(kF_i) P_{L+M-1}(x_i) | = 0.$$
 (10)

Nous avons raisonné uniquement sur le cas M = 0; dans le cas $M \neq 0$, on devrait utiliser les nœuds définis par $P_{L_1+M-1}(x_i) = 0$, nous ne l'avons pas fait pour éviter de changer de subdivision x_i avec M. On peut justifier la chose ainsi : la fonction $\varphi(x)$ contient un facteur sans importance qui peut être singulier en ± 1 , $(1 - x^2)^{M/2}$; la fonction $\varphi(x)(1 - x^2)^{-M/2}$ est alors développable en fonction de Legendre d'ordre 0. L'expérience justifie ce point de vue.

La méthode force donc la fonction d'onde à s'annuler en des points de la méridienne (C) assez régulièrement espacés angulairement : autrement dit, la particule n'est maintenue dans la cavité définie par Sque par une grille dont la maille diminue avec l'ordre de la subdivision. Cette cage n'est efficace que si la « longueur d'onde » de l'état stationnaire correspondant est supérieure à la dimension de la maille, ce qui donne une limitation sur les nombres quantiques, orbital ou principal, donc une borne approchée pour les valeurs de k.

Le déterminant (10) $\Delta_{L_1}(k)$ est une fonction réelle de k aisément calculable dont on obtient systématiquement les premiers zéros par une méthode d'interpolation linéaire classique.

III.2. PUITS DE POTENTIEL FINI. — La méthode précédente s'étend directement au cas du puits de potentiel de profondeur fini, à bords abrupts. Le problème dépend du paramètre supplémentaire :

$$x^2 = \frac{2mV_0 R^2}{\hbar^2}.$$
 (11)

L'équation de Schrödinger nous donne :

$$\Delta \psi + k^2 \psi = 0 \quad \text{dans } V$$

$$\Delta \psi - q^2 \psi = 0 \quad \text{à l'extérieur de } V. \quad (12)$$

$$k^2 + q^2 = x^2$$

$$\varepsilon = -q^2; \quad E = \frac{\hbar^2}{2mR^2}\varepsilon.$$
 (13)

On est alors amené à rechercher les zéros de la fonction $\tilde{\Delta}_{2L_1}(k)$ qui est le déterminant d'ordre $2L_1$ suivant, de dimension double du déterminant (10) :

$$\frac{h_{L+M-1}(qF_i) - P_{L+M-1}^M(x_i)}{qh'_{L+M-1}(qF_i) - P_{L+M-1}^M(x_i)} \Big|.$$
(14)

Dans (14), les fonctions de Hankel sont ainsi définies :

 $ilde{\Delta}_{2L_1}(k) = egin{pmatrix} j_{L+M-1}(kF_i) & P_{L+M-1}^M(x_i) \ kj'_{L+M-1}(kF_i) & P_{L+M-1}^M(x_i) \end{pmatrix}$

$$h_0(z) = \frac{e^{-z}}{z}; \quad h_1(z) = e^{-z} \left(\frac{1}{z} + \frac{1}{z^2}\right), \dots; \qquad h_{l+1}(z) = h_{l-1}(z) + \frac{h_l(z)}{z} (2l-1).$$
(15)

La condition $\dot{\Delta} = 0$ exprime simplement les conditions de raccordements aux différents points « x_i » de la méridienne (C).

N

10

 $\frac{20}{30}$

40 50

60 90

N

N

IV. Le calcul numérique. Contrôle. — Les calculs ont été effectués sur le calculateur CDC 6600. La méthode utilisée a été contrôlée par une série de tests numériques intermédiaires que l'on décrit rapidement ci-dessous.

IV.1. CALCUL DES FONCTIONS DE BESSEL ET DE LEGENDRE. — Le tableau I rassemble les niveaux du puits infini sphérique, qui sont donnés par les premiers zéros des fonctions de Bessel sphériques. Pour atteindre A = 260, il suffit de se limiter à l'intervalle en kcompris entre 3 et 11 et à un moment angulaire $l \leq 7$. Si le rapport, grand axe/petit axe, des courbes (C) est inférieur à 2, l'argument $kr \equiv kF$ des fonctions de Bessel varie en gros dans le domaine 1,5 à 20. Dans un tel intervalle, une bonne méthode récurrente de calcul des fonctions de Bessel donne 8 chiffres significatifs exacts dans le domaine $0 \leq l \leq 20$.

On a la même précision pour les polynômes de Legendre jusqu'à $M \leq 7$. Dans les deux cas, les tables numériques connues permettent la comparaison et confirment la précision.

TABLEAU I

PUITS INFINI SPHÉRIQUE. NIVEAUX ET COUCHES

	. 9	Nombres QUAN-		4 4 4 7 7	$\frac{\hbar^2}{2}$
k	$\varepsilon = k^2$	TIQUES	N	(A) = 4N	$2mR^2$
-	—		-	—	
3,1416	09,8696	1s	1	4	4,900
4,4934	20,1907	1p	4	16	1,940
5,7634	33,2175	1d	9	36	1,125
6,2832	39,4784	2s	10	40	1,050
6,9879	48,8311	1/	17	68	0,737
7,7252	59,6795	2 ho	20	80	0,662
8,1825	66,9543	1g	29	116	0,516
9,0950	82,7192	2d	34	136	0,464
9,3558	87,5312	1h	45	180	0,385
9,4248	88,8264	35	46	184	
10,4171	108,516	2 <i>f</i>	53	212	0,346
10,5128	110,520	1i	66	264	0,299
10,9041	118,900	3p	69	276	
11,6570	135,886	1j			
11,7049	137,005	2g			

IV.2. CALCUL DE DÉTERMINANTS. — Les éléments de matrice du déterminant (10) sont d'un ordre de grandeur analogue à l'intérieur d'une même ligne (L + M fixé), et l'expérience montre que de tels déterminants n'ont rien de pathologique (un exemple de déterminant pathologique est celui de Hilbert : $|a_{pq}| = \left|\frac{1}{p+q}\right|$; p; q = [1, N]. Sa valeur est extrêmement petite, de l'ordre de $\exp(-N^2)$, alors qu'on s'attendrait à l'unité pour des éléments aléatoires du même ordre de grandeur). Le sous-programme de calcul des déterminants (en double précision 6600) a été testé pour des déterminants de valeurs connues *a priori*. Le tableau II donne pour les différentes valeurs de l'ordre N du déterminant les résultats numériques du calcul et la valeur exacte du déterminant :

$$D_N = \left| \sin \left(\frac{\pi p q}{N+1} \right) \right|_N = \left(\frac{N+1}{2} \right)^{N/2}.$$
 (16)

On obtient une précision relative d'au moins 10^{-8} jusqu'à N = 90.

TABLEAU II

CALCUL NUMÉRIQUE DU DÉTERMINANT

$$D_N = \left| \sin\left(rac{\pi p q}{N+1}
ight)
ight| \ \left(rac{N+1}{2}
ight)^{N/2} |D_N| \ - \left| D_N
ight|$$

0,50328437 $ imes$	104 +	0,50328437	Х	10^4
0,59316416 $ imes$	107	0,59316416	\times	107
0,71610297 $ imes$	1018	0,71610297	\times	10^{18}
0,17182139 $ imes$	1027	0,17182139	\times	10^{27}
0,14571508 $ imes$	10 ³⁶	0,14571508	\times	10^{36}
0,33806108 $ imes$	1045	0,33806108	\times	10^{45}
0,40786163 $ imes$	1075	0,40786163	\times	10^{75}

TABLEAU III

Calcul d'un zéro de $D_N(x)$ par interpolation linéaire itérée

N	Ordre de l'ité- ration	$D_N(x)$	X
= 40	0 1 2 3 4 5	$\begin{array}{c}4,53014742\times10^{38} \\ 4,32703497\times10^{38} \\ 1,01500533\times10^{37} \\2,3824078\times10^{35} \\ 1,25368248\times10^{32} \end{array}$	5,98750000 6,01250000 6,00028665 5,99999328 6,00000000 6,00000000
= 60	0 1 2 3 4 5	$egin{array}{c} -3.56 imes 10^{71} \ 3.36 imes 10^{71} \ 9.91 imes 10^{69} \ -2.9 \ imes 10^{68} \ 2.39 imes 10^{65} \end{array}$	5,98750000 6,01250000 6,00035804 5,99998950 6,00000001 6,00000000

IV.3. RECHERCHE DES ZÉROS PAR LA MÉTHODE D'INTERPOLATION LINÉAIRE. — On a pris l'exemple suivant :

La matrice
$$O(p, q) = \sqrt{\frac{2}{N+1}} \sin\left(\frac{\pi p q}{N+1}\right)$$
 est
orthogonale. La matrice :

$$A(I, J) = \sum_{K=1}^{N} KO(I, K) O(J, K)$$
(18)

a donc pour valeurs propres les nombres 1, 2, \ldots , N. On a calculé que les zéros de la fonction numérique :

$$D_N(x) = |A(I, J) - x \,\delta(I, J)|_N.$$
(19)

Le tableau III donne les résultats de l'interpolation linéaire convergente vers x = 6, pour N = 40, 60.

IV.4. TEST DE LA SPHÈRE EXCENTRÉE. — Les fonctions d'entrée et les éléments de la méthode étant testés, il restait à l'appliquer à un cas dont les résultats fussent connus et servent de point de comparaison. On a choisi la courbe méridienne (C_0) d'équation polaire :

$$r = F_0(x) \equiv cx + \sqrt{1 - c^2(1 - x^2)}, \quad 0 < c < 1$$

(x = cos θ).

C'est un cercle de rayon 1 et de centre $(\theta = 0, r = c)$. On doit donc obtenir les niveaux du puits infini sphérique (rassemblés dans le tableau I). Nous donnons dans le tableau IV les premiers zéros de $\Delta_{L_1}(k)$ (numérotés par le nombre quantique radial *n*), pour une subdivision à 15 nœuds, « l'excentricité » *c* variant de 0,2 à 0,9. On a séparé les niveaux selon les divers *M*. L'examen de ces résultats appelle les remarques suivantes :

a) La précision décroît avec le rang du niveau au-dessus du fondamental à M donné. Elle croît donc avec M, pour une région d'énergie donnée.

b) Dans la région $c \leq 0.7$, k < 11, $M \leq 7$, on a 5 chiffres exacts pour 40 niveaux et 4 chiffres seulement pour trois d'entre eux. Dans le voisinage des fondamentaux, la précision peut atteindre 7 ou 8 chiffres.

c) Jusqu'à c = 0.8, on peut encore compter partout sur une précision relative de 10^{-3} , l'abaissement de précision étant dû à quelques niveaux M = 0, 1, 2, des plus élevés.

d) Pour l'excentricité c = 0.9, la précision tombe brutalement à 2×10^{-2} pour certains niveaux.

e) Pour c = 0,7, les deux niveaux voisins 2f et 1ine sont plus obtenus pour M = 0, alors qu'ils le sont très bien pour $M \ge 1$. Ce phénomène est constant dès que l'ordre du déterminant L_1 est insuffisant pour le rang des niveaux considérés. La fonction d'onde ne peut plus être développée avec la précision suffisante sur seulement L_1 fonctions de base. Ce point est étudié dans le paragraphe suivant.

IV.5. TEST DE CONVERGENCE. — On a examiné, dans le cas de la sphère excentrée, le problème de la représentation d'une fonction d'onde sur la base des $j_l P_l$. Si l'on pose $R = (r^2 + c^2 - 2rcx)^{1/2}$, les fonctions d'onde s dans la sphère excentrée ont toutes la même dépendance fonctionnelle en $(\sin kR)/kR$, qui admet le développement connu :

$$\frac{\sin kR}{kR} = \sum_{l=0}^{\infty} (2l+1) j_l(kc) j_l(kr) P_l(x). \quad (20)$$

On a étudié la convergence de cette série en la tronquant à l'ordre L_1 et en se plaçant sur le cercle de rayon 1 pour les valeurs propres $k = N\pi$. On a donc examiné la convergence vers zéro de la somme suivante :

$$S_{L_{1}}(N, e, x_{i}) = \sum_{L=1}^{L_{\text{max}}} (2L - 1) j_{L-1}(e) j_{L-1}(\rho_{i}) P_{L-1}(x_{i})$$
(21)

avec :

$$e = kc; \quad \rho_i = kr = ex_i + \sqrt{N^2 \pi^2 - (1 - x_i^2) e^2} \quad (22)$$

les points x_i étant les nœuds de la subdivision choisie. Les résultats sont les suivants, pour une subdivision de 11 nœuds :

$$N = 1$$
, état fondamental :
 $e = 1$; $c \sim 0.32$
ponvergence de S_{Immer} vers 10^{-4} à 10

convergence de $S_{L_{\text{max}}}$ vers 10^{-4} à 10^{-22} près pour $L_{\text{max}} \ge 13$, dans toutes les directions (tous les x_i).

$$=3; c \sim 0,96$$

convergence vers 10^{-14} en 6 termes vers l'arrière $(x_i \text{ voisins de } -1)$ et en 12 termes vers l'avant $(x_i \text{ voisins de } +1)$.

$$N=2$$
, deuxième état s :

$$e = 2; c \sim 0,32$$

S converge vers 10^{-14} en 12 termes dans toutes les directions.

$$e = 4; c \sim 0,64$$

S converge vers 10^{-14} en 12 termes vers l'arrière en 17 termes vers l'avant.

$$e=6; c \sim 0,96$$

S converge vers 10^{-14} en 9 termes vers l'arrière en 20 termes vers l'avant.

N = 3,

 $e = 4; c \sim 0,42$ S converge vers 10^{-14} en 14 termes vers l'arrière en 18 termes vers l'avant.

$$e=8; c \sim 0.84$$

S converge vers 10^{-14} en 13 termes vers l'arrière vers 10^{-9} en 20 termes vers l'avant.

$$N=4$$
 (état non atteint pour $A<300$) :

$$e=4; c \sim 0,32$$

S converge vers 10^{-14} en 18 termes dans toutes les directions.

$$e = 12; c \sim 0,96$$

S converge vers 10^{-14} en 20 termes vers l'arrière vers 10^{-5} en 20 termes vers l'avant.

TABLEAU IV

	Puits infini : test de la sphère excentrée	
$L_1 = 15;$	$0 \leqslant M \leqslant 5$; c, excentricité; n, nombre quantique du nivea	u

			M = 0			
n						
1 <i>s</i>	1 <i>p</i>	1d	2s	1 f	2 <i>p</i>	
- 3 14150265	_	_	_	-	-	
3,14159205	1 103100	5 763459	6 283185	6 087039	7 795959	
2 14150265	4,455405	5 769450	6 992195	6 097029	7,725252	
3,14159205	4,493409	5 762459	0,200100	6 097022	7,725252	
5,14159205	4,495409	5,705459	0,285185	0,987952	7,720202	
3,14159265	4,493409	5,763459	6,283185	6,987932	7,725252	
3,14159265	4,493409	5,763459	6,283185	6,987932	7,725252	
3,14159261	4,493409	5,763459	6,283185	6,987933	7,725252	
3,60	4,487448	5,778834	6,282926	6,963789	7,726094	
			n			
1g	2d	1h	3 <i>s</i>	2f	1i	
-	-	-	_	-	-	
8.182561	9.095011	9.355812	9.424778	10.417118	10.512835	
8,182561	9.095011	9,355812	9,424778	10.417118	10.512802	
8,182561	9.095011	9,355803	9,424778	10,417118	10.512323	
8 182560	9.095011	9,355689	9 424778	10 417118	10,508871	
8 182547	9 095011	9.354856	9.424778	,	10,000011	
8 182449	9,095010	9,351011	9 424778			
8 206308	9,000010	9 320629	9 424859			
	$\frac{1s}{3,14159265}$ 3,14159265 3,14159265 3,14159265 3,14159265 3,14159265 3,14159261 3,60 $\frac{1g}{-}$ 8,182561 8,182561 8,182561 8,182561 8,182560 8,182547 8,182449 8,206308	$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$\begin{array}{c ccccccccccccccccccccccccccccccccccc$	$M = 0$ n $1s 1p 1d 2s$ $3,14159265$ $3,14159265 4,493409 5,763459 6,283185$ $3,14159265 4,493409 5,763459 6,283185$ $3,14159265 4,493409 5,763459 6,283185$ $3,14159265 4,493409 5,763459 6,283185$ $3,14159265 4,493409 5,763459 6,283185$ $3,14159265 4,493409 5,763459 6,283185$ $3,14159261 4,493409 5,763459 6,283185$ $3,60 4,487448 5,778834 6,282926$ $\frac{n}{18} \frac{1}{18} \frac{2d}{18} \frac{1}{18} \frac{3}{18} \frac{1}{18} \frac{2d}{18} \frac{1}{18} \frac{3}{18} \frac{1}{18} \frac{2d}{18} \frac{1}{18} \frac{1}{18} \frac{2}{18} \frac{1}{18} \frac{1}{18} \frac{2}{18} \frac{1}{18} \frac{1}{18} \frac{1}{18} \frac{2}{18} \frac{1}{18} \frac{1}{1$	$\begin{split} M &= 0 \\ \hline n \\ \hline 1s & 1p & 1d & 2s & 1f \\ \hline 3,14159265 & & & & & & & & & & & & & & & & & & &$	M = 0 n $1s 1p 1d 2s 1f 2p$ $3,14159265$ $3,14159265$

M = 1

				n			
с		1 <i>p</i>	1d		1 f	2 <i>p</i>	
_		-	_		_	_	
0.2		4,493409	5,763459		6,987932	7,725252	
0,4		4,493409	5,763459		6,987932	7,725252	
0,5		4,493409	5,763459		6,987932	7,725252	
0,6		4,493409	5,763459		6,987932	7,725252	
0,7		4,493409	5,763459		6,987932	7,725252	
0,8		4,493410	5,763459		6,987937	7,725252	
0,9		4,48	5,79		6,93	7,7252	
				n			
с	1 <i>g</i>	2d	1h		2f	1i	3p
-	-	_			-	-	-
0	8 189561	0.095011	9 355819		10/117118	10 519835	10 904121
0.4	8 182561	9,095011	9 355812		10.417118	10,512839	10.904121
0.5	8,182561	9.095011	9.355813		10,417118	10,512878	10.904122
0.6	8,182561	9,095011	9,355823		10,417117	10,512900	10,904122
0,7	8,182563	9,095011	9,355863		10,417093	10,510303	10,904121
0,8	8,182564	9,095009	9,355733		?	?	10,904112
0,9	8,21	9,0952	9,352		10,35	10,42	10,904105

TABLEAU IV (suite)

M = 2

		n		
		1 <i>d</i>	1 <i>f</i>	
		-	_	
		5,763459	6,987932	
		5,763459	6,987932	
		5,763459	6,987932	
		5,763459	6,987932	
		5,763459	6,987932	
		5,763459	6,987932	
		5,7663	6,9962	
		n		
1 <i>g</i>	2d	1 <i>h</i>	2f	1i

С	1g	2d	1h	2f	1i	1j
-	-	_	_	_	-	_
0						
$0,\!2$	8,182561	9,095011	9,355812	10,417118	10,512835	11,657032
0,4	8,182561	9,095011	9,355812	10,417118	10,512835	11,657054
0,5	8,182561	9,095011	9,355812	10,417118	10,512842	11,657577
0,6	8,182561	9,095011	9,355813	10,417118	10,512977	11,662105
0,7	8,182561	9,095011	9,355830	10,417121	10,511417	11,6792
0,8	8,182562	9,095011	9,355988	10,417142	10,519971	11,6624
0,9	8,12	9,0961	9,45	?	?	?

M = 3

		n			
с _			1 <i>f</i>		
0			6,987932		
0,2			6,987932		
0,4			6,987932		
0,5			6,987932		
0,6			6,987932		
0,7			6,987932		
0,8			6,987932		
0, 3			0,9805		
		n			
с 	1g _	1h	2f	1 <i>i</i>	1 <i>j</i>
02	8 182561	9 355812	10 /17118	-	- 11 657039
0.4	8,182561	9.355812	10,417118	10,512835	11,057052
0.5	8.182561	9.355812	10,417118	10,512834	11,057050
0.6	8,182561	9.355812	10,417118	10,512832	11 657499
0.7	8,182561	9.355811	10.417118	10,512886	11,6641
0,8	8,182562	9,355809	10.417121	10.513818	?
0,9	8,16	9,34999	10,4176	?	?

с _

0 0,2 0,4 0,5 0,6 0,7 0,8 0,9 TABLEAU IV (suite)

М	 4
	_

		n		
С	1 <i>g</i>	1 <i>h</i>	1i	1 <i>j</i>
-	_		_	-
0				
0,2	8,182561	9,355812	10,512835	11,657032
0,4	8,182561	9,355812	10,512835	11,657032
0,5	8,182561	9,355812	10,512835	11,657027
0,6	8,182561	9,355812	10,512834	11,656962
0,7	8,182561	9,355812	10,512824	11,656765
0,8	8,182561	9,355813	10,512765	11,659413
0,9				

M = 5

	n			
С	1 <i>h</i>	1 <i>i</i>	1 <i>j</i>	
-	-	_	_	
0				
0,2	9,355812	10,512835	11,657032	
0,4	9,355812	10,512835	11,657032	
0,5	9,355812	10,512835	11,657032	
0,6	9,355812	10,512835	11,657027	
0,7	9,355812	10,512835	11,656942	
0,8	9,355812	10.512831	$11,\!656252$	
0,9				

Ce test de convergence montre comment la précision tombe dans la direction en avant, pour des excentricités aussi fortes que 0,9. Pour obtenir 5 chiffres sur tous les niveaux du domaine exploré dans l'exemple traité section IV.4, il aurait fallu choisir $L_1 = 20$. On s'est limité à $L_1 = 15$, ce qui nous a permis d'atteindre l'excentricité c = 0,8.

V. Calcul numérique. Résultats. — V.1. Purts INFINI. — Nous appuyant sur les résultats précédents, nous pensons que la précision atteinte dans le cas de courbes méridiennes quelconques pas trop irrégulières leur est comparable. Puisque le test de la sphère excentrée nous donne 4 chiffres significatifs exacts pour des excentricités inférieures à 0,7, on se limitera à des courbes méridiennes ayant une « excentricité » du même ordre, ce qui correspondra à un rapport grand axe/petit axe inférieur à 2. Ceci définit un domaine en α_2 , α_4 , contenu dans :

$$0 < \alpha_2 < 0.50$$
 et $0 < \alpha_4 < 0.15$

(pour les petites déformations, le paramètre β usuel vaut environ $\frac{3}{2} \alpha_2$).

Nous nous sommes donc limités aux formes allongées et en haltère (*fig.* 2). Ce domaine ne contient donc pas les formes d'équilibre instable des noyaux au seuil de fission, mais n'en est pas loin. Cohen et Swiatecki [10] donnent en effet les valeurs suivantes des paramètres α_2 et α_4 (les autres sont négligeables) correspondant au seuil de fission d'une goutte liquide chargée avec les constantes du noyau ²³⁶U :

$$\begin{aligned} \xi &= (Z^2/A) : (Z^2/A)_c = 0.74 \\ \alpha_2 &= 0.72; \quad \alpha_4 = 0.20 \\ \text{Rayon maximum} : 1.71 \\ \text{Rayon minimum} : 0.64. \end{aligned}$$

Une élongation $\alpha_2 = 0.50$ correspondrait en gros à un ξ égal à 0.80.

Dans le domaine des déformations α_2 , α_4 défini précédemment, on a choisi un pas de 0,03 en α_2 et 0,05 en α_4 . Tous les niveaux ont été sortis jusqu'à une valeur maximale k_{\max}^2 égale à 160, c'est-à-dire jusqu'au niveau 4s inclus. La symétrie de réflexion permet de séparer le calcul des pairs et des impairs, donc de conserver une dimension raisonnable pour les déterminants du type (10), tout en doublant l'ordre du développement des fonctions d'onde. Le choix de la dimension, donc de la subdivision « x_i », résulte d'un compromis entre la nécessité d'une représentation correcte des fonctions d'onde déformées et la nécessité de maintenir une précision suffisante dans le calcul du déterminant. On s'est fixé à la subdivision à 10 nœuds $(zéros de P_{21})$, ce qui donne des déterminants d'ordre 11 ou 10 selon la parité + ou —. Au-delà de 10, l'ordre des fonctions de Bessel dépasse 21, elles sont calculées avec une précision insuffisante dans la zone de transition qui précède le point tournant, et la précision sur les niveaux passe de 10^{-4} à 10^{-3} : le tableau VI permet d'en juger. Les niveaux impairs y ont été calculés pour $\alpha_2 = 0,42$, $\alpha_4 = 0$, avec trois subdivisions différentes : 9, 11 et 13 nœuds. La stabilité est remarquable de 9 à 11 : la différence des énergies calculées des niveaux impairs est 0,04 sur un total égal à 2 500 environ. La variation est de 1 quand on passe à 15 nœuds.

Comme dans le cas du puits infini sphérique excentré (voir tableau IV), on a sûrement dépassé la limite acceptable de précision lorsque des couples trop voisins de niveaux disparaissent (par paire) (voir *fig.* 3). Ceci



FIG. 3. — Figure montrant la disparition par paires de certains couples de niveaux dans une région de trop grande déformation ou pour des énergies trop élevées. Phénomène dû à la dimension insuffisante du déterminant ou du développement de la fonction d'onde.

a trait à la propriété générale des niveaux de mêmes nombres quantiques que l'on observe ici, à savoir que les niveaux ne se croisent pas, mais s'échangent. Tout se passe comme si le spectre avait, à toute déformation, une approximation d'ordre 0 donnée par un hamiltonien séparable, la dégénérescence aux croisements étant levée par un potentiel résiduel perturbatif. On constate que la distance d'approche des niveaux peut

être assez petite, par exemple pour $\alpha_4 = 0, 10, \alpha_2 = 0, 36$ M = 0, on a le couple séparé 116,3 et 117,3. La détermination détaillée des courbes (fig. 3) sur lesquelles le déterminant s'annule dans le voisinage d'un groupe de deux ou trois « niveaux » proches montre que la disparition de certains niveaux par paires pour les grandes déformations n'est pas due à une mauvaise précision du calcul du déterminant ou de ses zéros. Ceci vient de la limitation des moments orbitaux admis : la fonction d'onde dans un puits trop déformé ne peut être représentée correctement par le nombre choisi de termes. Celle-ci est forcée de s'annuler en certains points fixés de la méridienne (C) : ces conditions aux limites ne sont pas hermitiques et les énergies peuvent devenir complexes. C'est probablement ce qui se passe (nous n'en avons pas une preuve directe) lorsque les points « x_i » de (C) ne peuvent être reliés continûment par une ligne (C') de zéros de Δ ayant la même connexité que (C). On a, en tout cas, vérifié que la disparition des niveaux était repoussée à une valeur plus grande de la déformation en augmentant seulement un peu le nombre de nœuds. On est alors limité du côté de la précision du calcul des fonctions de Bessel, mais celle-ci pourrait sans doute être améliorée.

On a représenté sur les figures 4 et 5 la variation d'ensemble du spectre pair et impair en fonction de α_2 ,



FIG. 4. — Niveaux d'énergie de *R*-parité positive en fonction de α_2 , dans le puits de potentiel infini.

pour $\alpha_4 = 0$, dans la région où nous sommes sûrs d'avoir tous les niveaux. On y distingue les zones de fortes densités et les zones lacunaires qui sont la cause immédiate des oscillations de l'énergie totale en fonction de la déformation.



FIG. 5. — Niveaux d'énergie de *R*-parité négative en fonction de $\alpha_2 (\alpha_4 = 0)$, dans le puits de potentiel infini.

V.2. PUITS FINI. — Nous avons obtenu quelques résultats préliminaires concernant les niveaux du puits de potentiel de profondeur finie, en appliquant les méthodes décrites ci-dessus et la théorie de la section III.2. Pour les mêmes raisons que précédemment, on se limite à $L_1 = 10$, 12, 15 au maximum, ce qui amène à chercher les zéros d'un déterminant $\tilde{\Delta}$ d'ordre 20 à 30. Les résultats du test de la sphère excentrée sont résumés dans le tableau V. Les niveaux d'énergie dans le puits sphérique sont aisément calculés à toute profondeur (nous avons choisi la valeur :

$$x = \left(\frac{2mV_0 R^2}{\hbar^2}\right)^{1/2} = 9,814$$

pour laquelle Feenberg [11] les avait déterminés), les conditions de validité sont plus sévères que dans le cas infini. On obtient encore 4 chiffres significatifs exacts sur l'ensemble des niveaux jusqu'à des « excentricités » c = 0,4, en se limitant à $L_1 = 17$ (ici on n'a pas la symétrie par réflexion, le développement de la fonction d'onde va jusqu'à P_{16} et l'on a des déterminants 34×34). En augmentant la dimension jusqu'à $L_1 = 19$, on peut aller jusqu'à c = 0,5, en conservant 4 chiffres significatifs (voir tableau V (*suite*)).

Pour des excentricités plus grandes, on perd un ou deux chiffres, mais si la précision ne permet plus d'effectuer valablement une « somme sur les niveaux », elle est tout de même suffisante pour représenter à 2 % près l'allure correcte du spectre.

Revenant à la famille de courbe $C(\alpha_2)$, on a choisi $L_1 = 12$, ce qui fait intervenir jusqu'à P_{22} à cause de la symétrie. On a obtenu la variation du spectre



FIG. 6. — Niveaux d'énergie dans le puits de potentiel fini à bords abrupts en fonction de la déformation α_2 (x = 10), *R*-parité positive.



FIG. 7. — Niveaux d'énergie dans le puits de potentiel fini à bords abrupts en fonction de la déformation α_2 (x = 10), *R*-parité négative.

avec α_2 jusqu'à environ $\alpha_2 \sim 0.50$, pour quelques valeurs de x:

x = 9,814x = 10x = 10,559. Les spectres pairs et impairs sont représentés sur les figures 6 et 7 pour diverses valeurs de M et pour x = 10. Les énergies sont comptées à partir du fond du puits de potentiel en unités $\frac{\hbar^2}{2mR^2}$.

TABLEAU V

Puits fini : test de la sphère excentrée

$$x = \left(\frac{2mV_0 R^2}{\hbar^2}\right)^{1/2} = 9,814$$

 $L_1 = 17,19, \quad 0 \leqslant M \leqslant 4$

n

М с	1s _	1 <i>p</i> _	1 <i>d</i> _	2s _	1 <i>f</i> -	2p _	1g _	2d -
$0 \left\{\begin{array}{c} 0\\ 0,4\\ 0,6 \end{array}\right.$	8,10677 8,1067 8,12	16,54413 16,5441 16,37	27,14111 27,1412 27,20	32,12089 32,1209 32,13	39,76771 39,7688 39,48	48,20356 48,2035 48,18	54,31818 54,3322 55,79	66,17264 66,1727 66,21
$1\left\{\begin{array}{c}0\\0,4\\0,6\end{array}\right.$		16,5441 16,53	27,1411 27,01		39,7678 39,20	48,2035 48,20	54,3122 54,55	66,1726 66,16
$2\left\{egin{array}{c} 0\\ 0,4\\ 0,6\end{array} ight.$			27,1411 27,14		39,7673 39,41		54,3177 52,09	66,1726
$3\left\{\begin{array}{c}0\\0,4\\0,6\end{array}\right.$					39,7678 39,85		$54,\!3200$ $54,\!62$	64,57
$4 \left\{ \begin{array}{c} 0\\ 0,4\\ 0,6 \end{array} \right.$							$54,3180 \\ 54,52$	

TABLEAU V (suite)

$$L_1 = 19, \ c = 0,5$$

<i>n</i>									
M _	1 <i>s</i>	1p _	1 <i>d</i>	2s	1 <i>f</i> -	2p _	1g -	$\frac{2d}{-}$	
0	8,10678	16,54416	27,142	32,12088	39,781	48,20355	54,42	66,1728	
1		16,5442	27,1407		39,769				

 $\mathbf{2}$

3

4

TABLEAU VI

Influence du choix de la subdivision sur la précision Niveaux impairs du puits infini : $\alpha_2 = 0,42$, $\alpha_4 = 0$ Subdivision a 9, 11 et 14 nœuds

	Nombre de nœuds						
Nombres							
QUANTIQUES	9	11	14				
—		-					
M = 0	16,5085	16,5084	16,5094				
	35,431	35,432	35,423				
	58,5591	58,5592	58,558				
	64,040	64,035	64,095				
	85,327	85,324	85,362				
	100,34	100,38	100,04				
	121,31	121,32	121,20				
	133,86	133,87	133,84				
	143,81	143,65	145,0				
	163,279	163,28	163,23				
M = 1	32,230	32,230	32,226				
	54,250	54,251	54,28				
	84,101	84,098	83,95				
	91,584	91,584	91,55				
	117,649	117,649	117,77				
	126,565	126,550	127, 14				
	157,508	157,510	157,43				
M=2	52,168	52,169	52,174				
	77,120	77,116	77,07				
	110,077	110,078	110,26				
	126,936	126,935	$126,\!94$				
	149,897	149,947	149,52				
	161,91	161,94	161,76				
M = 3	76,198	76,198	76,197				
	103,803	103,794	103,81				
	139,75	139,81	139,78				
	166,98	166,98	166,98				
M = 4	104,210	104,209	104,208				
	134,296	134,304	134,315				
M = 5	136,131	136,130	136,130				
	168,583	168,599	168,596				

VI. L'énergie totale. — L'énergie totale des N fermions identiques enclos par (S) est donc entièrement cinétique : l'énergie du fondamental s'écrit donc en unités réduites :

$$\varepsilon_{\rm T} = \sum_{i=1}^{N} k_i^2 \quad \left(E_T = \frac{\hbar^2}{2mR^2} \, \varepsilon_{\rm T} \right) \tag{23}$$

où la somme porte sur les N premiers niveaux occupés, compte tenu de leur dégénérescence (1 pour M = 0, 2 pour M > 0). La fonction $\varepsilon_{\rm T} = \varepsilon_T(N, \alpha)$ a été calculée pour diverses valeurs de N correspondant à des couches complètes ou non. Dans le premier cas, $\varepsilon_{\rm T}(N, \alpha)$ présente un minimum absolu pour $\alpha = 0$, dans le second cas pour $\alpha \neq 0$. Les figures 8 et 9 illustrent l'un et l'autre cas en montrant la croissance assez rapide de $\varepsilon_{\rm T}$ avec les paramètres de déformation. Cette quantité $\varepsilon_{\rm T}$, qui est l'énergie totale du système



FIG. 8. — Formule asymptotique de Wheeler. Allure de ε_{CL} en fonction de la déformation (énergie totale de N nucléons en fonction des paramètres de déformation α_3 et α_4).

dans un modèle beaucoup trop idéalisé, n'est pas directement intéressante. On a donc comparé $\varepsilon_{\rm T}$ à l'expression $\varepsilon_{\rm CL}(N, \alpha)$ de l'énergie du système « classique » correspondant (classique signifie seulement : N grand). Cette comparaison a été faite par H.W. pour un système de fermions dans une boîte [1] et reprise par Myers et Swiatecki [12]. La quantité $\varepsilon_{\rm CL}$ est un développement en puissances descendantes du paramètre :

$$k = \left(\frac{9\pi}{2}N\right)^{1/3} \tag{24}$$

$$\varepsilon_{\rm CL} = \frac{2}{15\pi} k^5 + \frac{S}{8} k^4 + \left(\frac{3\pi}{32} S^2 - \frac{L}{3\pi}\right) k^3 + 0(k^2).$$
(25)

La dépendance dans la déformation intervient dans ces premiers termes par l'intermédiaire des quantités :

$$S = \frac{\text{surface de } (S)}{4\pi}$$

$$L = \frac{1}{2\pi} \int \varkappa \, \mathrm{d}\sigma = \frac{\mathrm{courbure \ moyenne}}{2\pi}$$

Pour la sphère, on a S = 1 et L = 2.

et :



Les figures 9 montrent la variation de $\varepsilon_{\rm CL}$ (calculée avec les trois termes de (25)) avec le paramètre α_2 : la croissance des courbes $\varepsilon_{\rm CL}$ et $\varepsilon_{\rm T}$ est semblable. On verra en effet que la différence δ :

$$\delta(N, \alpha) = \varepsilon_{\mathbf{T}}(N, \alpha) - \varepsilon_{\mathbf{CL}}(N, \alpha)$$
(26)

a une amplitude de variation beaucoup plus faible. Il serait intéressant de connaître le développement de $\varepsilon_{\rm CL}$ jusqu'au terme constant inclus (termes en k^2 , k, k^0) de façon à absorber au maximum la dépendance de $\varepsilon_{\rm T}$ dans la déformation et à réduire l'écart δ à sa partie purement oscillante. Dans tous les cas, l'expression à trois termes de $\varepsilon_{\rm CL}$ donne une approximation de $\varepsilon_{\rm T}$ de l'ordre de 1,5 %; l'oscillation résiduelle est de l'ordre de 0,5 %, il semble donc qu'un terme à variation lente en k^2 , k, ..., dans $\varepsilon_{\rm CL}$ pourrait encore diminuer l'écart.

VII. L'oscillation résiduelle de l'énergie. — A l'observation des familles de courbes $\delta(\alpha_2, \alpha_4, N)$, on peut faire les remarques suivantes :

a) Ces courbes δ ne représentent que la différence $\varepsilon_{\rm T} - \varepsilon_{\rm CL}$, ou si l'on veut la « correction de couche » dans le modèle considéré. Dans un modèle plus réaliste, c'est la quantité dont on pourrait corriger une formule



FIG. 9. — Croissance comparée de l'énergie totale ε_T et de l'approximation classique ε_{CL} :

9 a) N = 17, 29.9 b) N = 46, 53.9 c) N = 60, 66.

de masse basée sur le modèle de la goutte liquide par exemple, tenant compte correctement des énergies de surface, de symétrie, coulombiennes, etc. Du fait de la compensation approximative des deux termes d'énergie superficielle et coulombienne, au voisinage de la forme sphérique, l'énergie de la goutte varie beaucoup moins vite avec la déformation que la quantité ε_{CL} de notre modèle. Les fluctuations de la quantité δ se surimposent donc à la variation régulière de l'énergie de la goutte sans que soient trop perturbées les positions des minima, tout au moins jusqu'aux environs de la déformation correspondant au seuil de fission (³). Étant donné le caractère trop schématique du modèle traité ici, nous n'avons pas cherché à reconstruire une « surface d'énergie » approximative.

b) Avec des fluctuations locales, les courbes $\delta(\alpha_2)$ manifestent le même comportement oscillatoire, et aussi une sorte de stabilité des valeurs de α_2 correspondant aux maxima et minima, lorsque N varie sur quelques unités (*fig.* 10). Le faisceau des courbes pour diverses valeurs de N paraît aussi parfois avoir quelques « points fixes », par exemple :

Les oscillations d'amplitude appréciable n'existent qu'au-dessus de $N \approx 34$. Cette amplitude varie beaucoup avec le remplissage. Dans ce modèle, elle n'est atténuée par aucun effet d'interaction résiduelle (appariement) ni aucune sorte de compensations dues à l'existence de plusieurs types de particules. C'est pourquoi cette amplitude maximale est nettement plus forte que celle qui a été déterminée par Strutinsky de façon réaliste. Par exemple, pour N = 57, l'oscillation entre

(3) Voir réf. [7], fig. 14.



FIG. 10. — (a, b, c, d) Oscillation résiduelle $\delta = \varepsilon_{\rm T} - \varepsilon_{\rm CL}$ en fonction de α_2 et de N ($\alpha_4 = 0$).

le deuxième maximum et le deuxième minimum est d'environ 15 unités, ce qui donne :

$$(15 \times (\hbar^2)/(2mR^2)) \sim 15 \times 0.32 = 4.8 \text{ MeV}$$

soit le double, 9,6 MeV pour une seule espèce de nucléon.

c) Dans le domaine des paramètres où l'on a pu obtenir des résultats valables $0 < \alpha_2 < 0.45$, $0 < \alpha_4 < 0.15$, nous n'atteignons que rarement la remontée au-delà du deuxième minimum (sans compter le minimum à déformation nulle dans le cas des couches

TABLEAU VII

Valeurs approximatives des paramètres aux minima de δ

		α ₄							
N	$lpha_4=0$		$\alpha_4 = 0,05$		$\alpha_{4} = 0,10$		$\alpha_4 = 0,15$		
-	0.33		> 0.50	0		0		0.98	
45 46	0,55	0.30	> 0,50	0	0,35	0	0,30	0,28	0.33
50	0.10	0,00	0.33	0.12	0.44	0.12	0.40	0.12	0,00
54	0,15		0,42	0,16	0,39	0,15	0,39	0,15	
57	0,18		0,48	0,16	0,48	0,20	0,36	0,20	
60	0,15		0,36	0,15	$0,\!27$	0,26		0,06	0,26
63				0,27		0,04	$0,\!27$	0,04	0,30
66	0	$0,\!27$	> 0,50	0,26	> 0,50	0	$0,\!26$	0	0,33
69	0	0,27	> 0,50	0,27	> 0,50	0	0,27	0	0,35

complètes). C'est justement la région intéressante correspondant au seuil de fission, pour laquelle il serait nécessaire de perfectionner la méthode numérique utilisée, si l'on veut garder une précision comparable à celle obtenue dans le domaine déjà exploré.

Le tableau VII rassemble les valeurs des élongations observées aux maxima, entre N = 45 et N = 69.

On constate en particulier que la valeur d'équilibre de α_2 augmente avec α_4 et que la hauteur de la barrière à franchir pour passer du premier minimum au second diminue avec α_4 (exemple *fig.* 11 : N = 37, N = 57, N = 66).

Nous n'avons pas établi de cartes en $\alpha_2, \alpha_4, \ldots$, pour la quantité δ , pour la raison déjà signalée que δ n'est

pas l'énergie totale. L'établissement de la carte en α_2 , α_4 est indispensable pour confirmer l'existence d'états métastables, qui doivent correspondre à des cuvettes dans la topographie de l'énergie potentielle totale.

d) On vérifie évidemment la remarque de Strutinsky sur la corrélation des minima et maxima avec les zones de faible ou forte densité de niveaux. Par exemple, N = 69 (couche 3p complète : il y a un minimum à $\alpha_2 = 0$), le premier minimum non trivial (avec $\alpha_4 = 0$) intervient pour $\alpha_2 \sim 0.27$, avec la proportion suivante d'états pairs et impairs :

$$R = \frac{\text{Niveaux pairs}}{\text{Niveaux impairs}} = \frac{38}{31}.$$



FIG. 11. — (a, b, c, d, e) Variation de δ en α_2 et α_4 .



LE JOURNAL DE PHYSIQUE. - T. 30. N°S 11-12. NOVEMBRE-DÉCEMBRE 1969.

56

TABLEAU VIII

Rapport $R = N_+/N_ (N = N_+ + N_-)$ en fonction de α_2 et de N

		$lpha_2$								
$\frac{N}{-}$	0,06	0,12	0,18	0,24	0,30	0,36	0,42	0,48		
20	13/7 1,86	12/8 1,50	12/8 1,50	11/9 1,22	11/9 1,22	11/9 1,22	11/9 1,22	10/10 1,00		
34	$\frac{20/14}{1,43}$	$\begin{array}{c} 21/13\\ 1,62 \end{array}$	$\begin{array}{c} 21/13\\ 1,62 \end{array}$	20/14 1,43	19/15 1,27	20/14 1,43	18/16 1,13	18/16 1,13		
45	27/18 1,50	27/18 1,50	$\frac{26/19}{1,37}$	24/21 1,14	$26/19\\1,37$	$26/19\\1,37$	$26/19\\1,37$	26/19 1,37		
46	28/18 1,55	28/18 1,55	$\begin{array}{c} 26/20\\ 1,\!30 \end{array}$	25/21 1,19	26/20 1,30	26/20 1,30	$\begin{array}{c} 27/19 \\ 1,\!42 \end{array}$	$\begin{array}{c} 26/20\\ 1,30 \end{array}$		
54	33/21 1,58	33/21 1,58	33/21 1,58	31/23 1,48	31/23 1,48	$\begin{array}{c} 30/24\\ 1,\!25 \end{array}$	30/241,25	30/241,25		
57	33/24 1,38	33/24 1,38	34/23 1,48	34/23 1,48	33/24 1,38	$31/26\\1,19$	$\begin{array}{c} 31/26\\1,\!19\end{array}$	$32/25 \\ 1,28$		
66	38/28 1,36	38/28 1,36	$\begin{array}{c} 37/29 \\ 1,28 \end{array}$	38/28 1,36	38/28 1,36	38/28 1,36	38/28 1,36	36/30 1,20		
69	41/28 1,46	40/29 1,38	38/31 1,22	38/31 1,22	39/30 1,30	40/29 1,38	39/30 1,30	38/31 1,22		

On observe dans le spectre pair une lacune à 38 particules et dans le spectre impair une lacune à 33 particules pour cette déformation.

Le minimum suivant se situe pour $\alpha_2 \gtrsim 0.48$ ($\alpha_4 = 0$), R = 38/31. On observe une lacune dans les parités négatives à 29 particules.

Le second maximum, pour $\alpha_2 \sim 0.39$, correspond à la région de haute densité en niveaux pairs entre 31 et 41 particules (*fig.* 5).

e) Enfin, on a noté sur quelques-unes des courbes $(fig. 10, \alpha_4 = 0)$ la variation du rapport $R = N_+/N_-$ en fonction de l'élongation α_2 . Ce rapport fluctue entre 1,20 et 1,57, plus ou moins selon les valeurs de N avec une tendance à décroître lorsque l'élongation augmente.

Par exemple :

- N = 66. R est presque constant et égal à 1,36 jusqu'à $\alpha_2 = 0,40 \ (\beta \sim 0,60)$, puis descend à 1,20 pour $\alpha_2 = 0,48$.
- N = 54. R = 1,57 jusqu'au premier minimum inclus, puis R = 1,25 au-delà du premier minimum.

Ce rapport R a été considéré par I. Kelson [13] et J. J. Griffin [14] dans des travaux récents sur la fission

asymétrique. La valeur de ce rapport, dans l'état fondamental d'un noyau fissile selon Kelson, ou bien au seuil de fission selon Griffin, serait une limite supérieure du rapport d'asymétrie. Le tableau VIII donne quelques valeurs de ce rapport N_+/N_- calculé dans le modèle de la boîte, pour diverses valeurs de N et de α_2 . Il est difficile d'en extraire un comportement général, sinon une certaine décroissance avec l'élongation. Il y a une dispersion due aux effets de couche qui rend sans doute assez grossière une estimation basée sur la formule asymptotique de Wheeler pour N_+ et N_- .

Par exemple, pour N = 66, on trouve une valeur presque constante de R égale à 1,36 environ dans l'intervalle $0 < \alpha_2 < 0,40$, qui tombe ensuite à 1,20 au-delà.

VIII. **Conclusion.** — Les résultats obtenus concernant les niveaux du puits de potentiel fini ou infini sont une contribution au problème de l'extrapolation des niveaux de particule au domaine des grandes déformations. Le caractère schématique et rigide du modèle interdit de s'attacher à la position détaillée des niveaux, mais permet sans doute de constater leur comportement d'ensemble avec la déformation (croi-

sement, échange, courbure, etc.). Nous n'avons pas entrepris de faire une comparaison de ce comportement avec par exemple celui des niveaux de Nilsson, ou même simplement de comparer entre eux les spectres du puits fini et infini : tout ceci reste à faire. Enfin, pour raffiner le modèle, on pourrait aisément introduire l'interaction spin-orbite exacte induite par la surface limite abrupte :

$$H_{s.o} = \mathbf{\sigma} . \, \mathbf{p} \wedge \mathbf{\nabla} V = \mathbf{\sigma} . \, \mathbf{p} \wedge \mathbf{n} \, \delta_s(\mathbf{r})$$

(**n**, normale à la surface; $\delta_{\mathcal{S}}(\mathbf{r})$, fonction δ de la surface), ce qui doublerait la dimension des déterminants à annuler.

Avant de poursuivre une telle étude, on aimerait améliorer la précision du calcul des fonctions de Bessel, et surtout avoir un meilleur test de comparaison que celui de la sphère excentrée : il faudrait calculer les niveaux de la boîte ellipsoïdale, soit par résolution numérique de l'équation différentielle qui définit les fonctions sphéroïdales, soit en utilisant les tables de Stratton [17] qui permettent de les obtenir. Nous ne savons pas non plus comment cette méthode déterminantale se compare aux méthodes de diagonalisation [15, 16] de la matrice d'énergie $E_n \delta_{nm} + V_{nm}$ dans une base discrète, à la fois en temps et en précision.

Remerciements. — Nous remercions MM. R. Joly, C. Signarbieux, Ph. Quentin, H. Nifenecker et D. Paya qui nous ont intéressés aux problèmes de la fission et auprès desquels une partie de ce travail a été effectuée, ainsi que M. Matuszek pour son aide dans l'exécution des figures.

BIBLIOGRAPHIE

- HILL, (D. L.) et WHEELER (J. A.), Phys. Rev., 1953, 89, 1102.
- [2] WILETS (L.), Theories of Nuclear Fission, Oxford, 1964.
- [3] SZYMANSKI (Z.), Equilibrium deformations of the ground and excited states in nuclei, Dubna Symposium, 1968, IAEA, Vienne. Voir la liste des références.
- [4] MOSZKOWSKI (S. A.), Handbuch der Physik, 1957, 39, 501.
- [5] MOTTELSON (B. R.) et NILSSON (S. G.), Dan. Vid. Selsk. Mat. Fys. Skr., 1959, 1, 8.
- [6] NILSSON (S. G.), Dan. Vid. Selsk. Mat. Fys. Medd., 1955, 29, 16.
- [7] STRUTINSKY (V. M.), Nucl. Phys., 1967, A 95, 420; Nucl. Phys., 1968, A 122, 1-33.
- [8] SZEGO, Orthogonal Polynomials, Am. Phys. Soc., 1939, Théorème 3.4.1, p. 47.
- [9] KRONROD (A. S.), Nodes and weights of quadrature formulas, New York, 1965.

- [10] COHEN (S.) et SWIATECKI (W. J.), Annals of Physics, 1963, 22, 406.
- [11] FEENBERG (E.), Shell theory of the nucleus, Princeton University Press, 1955.
- [12] MVERS (W. D.) et SWIATECKI (W. J.), Nuclear masses and deformations, UCRL 11980, et Nuclear Physics, 1966, 81, 1.
- [13] KELSON (I.), Phys. Rev. Letters, 1968, 20, 867.
- [14] GRIFFIN (J. J.), Reflection symmetry and fission mass ratios, Technical Report nº 810, avril 1968, Maryland (U.S.A.).
- [15] MOSZKOWSKI (S. A.), Particles states in spheroidal nuclei, Phys. Rev., 1955, 99, 803.
- [16] LEMMER (R. H.), Single particle motion in a deformed non local potential well, *Phys. Rev.*, 1960, **117**, 1551; *Phys. Rev.*, 1960, **119**, 1043.
- [17] STRATTON (J. A.), Spheroidal wave functions, M.I.T. Wiley, New York.