

GUSTAVE JUVET

**Mécanique analytique et mécanique ondulatoire**

*Mémoires des sciences mathématiques*, fascicule 83 (1937)

[http://www.numdam.org/item?id=MSM\\_1937\\_\\_83\\_\\_1\\_0](http://www.numdam.org/item?id=MSM_1937__83__1_0)

© Gauthier-Villars, 1937, tous droits réservés.

L'accès aux archives de la collection « Mémoires des sciences mathématiques » implique l'accord avec les conditions générales d'utilisation (<http://www.numdam.org/conditions>). Toute utilisation commerciale ou impression systématique est constitutive d'une infraction pénale. Toute copie ou impression de ce fichier doit contenir la présente mention de copyright.

NUMDAM

Article numérisé dans le cadre du programme  
Numérisation de documents anciens mathématiques  
<http://www.numdam.org/>

# MÉMORIAL

DES

# SCIENCES MATHÉMATIQUES

PUBLIÉ SOUS LE PATRONAGE DE

L'ACADÉMIE DES SCIENCES DE PARIS,  
 DES ACADEMIES DE BELGRADE, BRUXELLES, BUCAREST, COÏMBRE, CRACOVIE, KIEW,  
 MADRID, PRAGUE, ROME, STOCKHOLM (FONDATION MITTAG-LEFFLER),  
 DE LA SOCIÉTÉ MATHÉMATIQUE DE FRANCE, AVEC LA COLLABORATION DE NOMBREUX SAVANTS.

DIRECTEUR

**Henri VILLAT**

Membre de l'Institut  
 Professeur à la Sorbonne

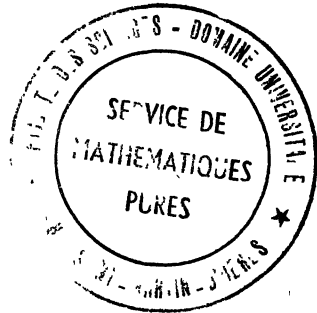
Directeur du « Journal de Mathématiques pures et appliquées »

FASCICULE LXXXIII

Mécanique analytique et mécanique ondulatoire

Par M. GUSTAVE JUVET

Professeur à l'Université de Lausanne



PARIS

GAUTHIER-VILLARS, ÉDITEUR

LIBRAIRE DU BUREAU DES LONGITUDES, DE L'ÉCOLE POLYTECHNIQUE  
 Quai des Grands-Augustins, 55.

1937

## AVERTISSEMENT

---

La Bibliographie est placée à la fin du fascicule, immédiatement avant la Table des Matières.

Les numéros en caractères gras, figurant entre crochets dans le courant du texte, renvoient à cette Bibliographie.

---

---


# MÉCANIQUE ANALYTIQUE

ET

## MÉCANIQUE ONDULATOIRE

Par M. Gustave JUVET,

Professeur à l'Université de Lausanne.



### INTRODUCTION.

La Mécanique ondulatoire créée par MM. L. de Broglie et E. Schrödinger a des racines profondes dans la Mécanique analytique classique. Ses géniaux fondateurs ont montré comment leurs nouvelles conceptions s'apparentent aux idées esquissées il y a un siècle par Hamilton [27, 28]. Interprétant le principe d'Hamilton et celui de Maupertuis, ils ont montré comment la notion d'onde peut être juxtaposée, en Mécanique classique, à celle de trajectoire. L'avance prodigieuse de ces découvreurs dans les nouveaux pays qu'ils ont acquis à la science, les a éloignés considérablement des principes qui avaient guidé leurs premières tentatives. La Mécanique ondulatoire a pris un aspect si différent de celui qu'avait la Mécanique analytique que, malgré les exposés qu'on en a donnés pour faire voir la solidarité de la théorie de Jacobi-Hamilton avec celle des ondes de de Broglie et de l'équation de Schrödinger, et nous pensons ici à la belle *Introduction à l'étude de la Mécanique ondulatoire* de M. L. de Broglie lui-même, le néophyte sera toujours plus frappé par les différences que par les ressemblances et il sera plus séduit par les succès des nouvelles théories en physique quantique que par leurs glorieuses origines.

Cependant, si l'on utilise, avec les travaux d'Hamilton, ceux de Delassus, de Beudon et de M. Hadamard sur les caractéristiques des équations aux dérivées partielles du second ordre, on peut montrer, qu'avant même la naissance de la physique quantique, il eût été possible, à un esprit subtil, ami des belles formes mathématiques, de créer, nous ne disons pas la Mécanique ondulatoire, mais un cadre dans lequel il eût été ensuite naturel de placer le principe de quantum et les ondes de de Broglie.

Il est facile, dira-t-on, de prophétiser après coup. La tentation est cependant bien forte de montrer derrière la discontinuité des démarches du génie, la continuité des efforts d'un esprit immanent au monde savant.

Et même si l'on nie cette continuité, si l'on ne veut voir dans cette conception de l'histoire qu'une manifestation d'une espèce d'esprit d'escalier, il faut bien qu'on reconnaisse l'utilité — disons pédagogique — des tentations qui ont pour but de rechercher cette continuité. A dire le vrai, l'origine de ce fascicule est précisément un cours de physique mathématique dans lequel nous avons cherché à montrer, à des auditeurs qui étaient très au fait de la Mécanique analytique et de l'Optique physique, comment il était possible d'arriver sans heurt au seuil même de la nouvelle Mécanique. Nous nous rappelons le bel essai où M. Levi-Civita avait fait voir naguère [21] comment on peut passer, par des approximations élégamment arrangées, de la Mécanique de Newton à celle d'Einstein. Inspiré par cet exemple, nous avons cherché, à notre tour, à faire voir comment il est possible de passer, sans sortir des voies anciennement connues de la Mécanique analytique, à la brillante et audacieuse Mécanique ondulatoire.

C'est à M. Vessiot que l'on doit un exposé parfaitement rigoureux et élégant de l'interprétation de la théorie de Jacobi-Hamilton par le moyen des concepts de la théorie des ondes. Nous suivrons, dans les deux premiers chapitres, les deux Mémoires [39, 40] écrits en 1906 et 1909 par M. Vessiot et tout particulièrement le second dont nous donnons un résumé assez étendu. Le principe des ondes enveloppes y est exposé avec une rigueur qu'on ne trouve guère dans les traités de physique et son importance pour l'intégration des équations aux dérivées partielles y est mise en pleine lumière. Nous avons laissé de côté, comme peu utile pour notre but, les conséquences relatives

aux principes de moindre action, tirées par l'auteur de ses principes; mais si nous en avons eu la place, il eût été facile de montrer en passant la parenté du principe de Fermat et du principe de Maupertuis. Nous insistons davantage sur le problème des géodésiques dont l'importance est grande pour la gravitation et nous rappelons la forme jacobienne des équations du mouvement de l'électron.

Le troisième chapitre est relatif aux découvertes de Beudon, Delassus et M. Hadamard sur les équations aux dérivées partielles de second ordre. Nous introduisons la notion de caractéristique, celle de bicaractéristique et nous montrons que les caractéristiques définissent les surfaces d'égale phase dans une propagation d'ondes périodiques dont la fréquence est infinie.

Ayant ainsi, d'une part, attaché selon M. Vessiot, une propagation d'ondes à tout mouvement défini par la dynamique analytique, et, d'autre part, selon M. Hadamard, attaché des trajectoires, à l'approximation, dite de l'optique géométrique, aux équations aux dérivées partielles du second ordre, il était loisible de faire une synthèse ondulatoire de la Mécanique et nous avons rappelé à ce propos quelques tentatives pour fonder dans une théorie unitaire l'électromagnétisme et la gravitation et par surcroît celle des ondes matérielles. Nous avons vite abandonné ces spéculations pour exploiter, par l'idée de périodicité, la théorie de M. Hadamard; grâce à l'équation du second ordre la plus simple que l'on puisse attacher au mouvement d'un électron dans un champ électromagnétique, nous avons pu faire voir, d'une part, comment la notion de probabilité peut s'introduire dans ces théories classiques, grâce à l'idée due à M. L. de Broglie, d'un fluide fictif défini par une *classe* de mouvements et d'autre part comment, sans heurt, l'introduction de la constante de Planck relie la fréquence hypothétique des ondes matérielles à l'énergie bien réelle des particules par le principe de de Broglie. Enfin le rappel de la notion de *vitesse de groupe* fait voir que des ondes dispersées transportent de l'énergie à une vitesse qui n'est pas celle de leurs phases, mais précisément à une vitesse égale à celle du point matériel au mouvement duquel elles sont attachées. Ainsi se terminent les dernières ramifications où un historien un peu habile ou un pédagogue subtil peuvent apercevoir l'une des racines maîtresses de la Mécanique analytique, se mêlant et peut-être s'anastomosant à celles de la nouvelle Mécanique.

## CHAPITRE I.

LA PROPAGATION DES ONDES ET L'INTÉGRATION DES ÉQUATIONS  
AUX DÉRIVÉES PARTIELLES DU PREMIER ORDRE <sup>(1)</sup>.

## Principe des ondes enveloppes.

1. Soit un espace euclidien  $E_n$ , ensemble des points  $P(x_1, \dots, x_n)$ , ou  $P(x)$  plus simplement, rapporté à un système d'axes rectangulaires.  $E_n$  est un *milieu* dans lequel certains ébranlements se propagent par ondes. Cela signifie que les points de  $E_n$  peuvent acquérir instantanément une propriété; si cette propriété s'est manifestée, à l'instant  $t$ , en tous les points d'une multiplicité  $\mathcal{M}$ , elle cessera, aux instants suivants, d'appartenir aux points de  $\mathcal{M}$ , et se manifestera, en  $t + \Delta t$ , aux points d'une autre multiplicité  $\mathcal{M}'$ . L'apparition de la propriété en un point  $(x)$  s'appelle un *ébranlement*; toute multiplicité, lieu de points ébranlés à un même instant, est une *onde*.

Nous posons le principe suivant :

La multiplicité  $\mathcal{M}'$  est déterminée par la nature du milieu (relative à la propriété considérée), par l'instant  $t$ , par l'intervalle  $\Delta t$  et par la multiplicité  $\mathcal{M}$ .

2. On définit la *nature* du milieu en se donnant le système des *ondes dérivées* (ou des ondes élémentaires) qui ont pour origines les divers points du milieu à l'instant  $t$ . Soit  $P(x)$  le seul point ébranlé à l'instant  $t$ , en  $t + \Delta t$ , le lieu des points ébranlés est une multiplicité  $M(x/t, \Delta t)$  dont on dit que  $P$  est l'*origine*, ou qu'elle est *issue* de  $P$ ; on en prend l'homothétique relativement à  $P$ , dans le rapport  $\frac{1}{\Delta t}$ , et l'on fait tendre  $\Delta t$  vers zéro. La multiplicité limite, si elle existe — ce que nous supposons être le cas — est justement l'*onde dérivée* qui a  $P$  pour origine, à l'instant  $t$ .

---

(<sup>1</sup>) Pour un exposé des divers aspects de la notion d'onde, on se reportera à l'excellent article de MM. Levi-Civita et Amaldi [20] à l'amabilité desquels je dois d'en avoir eu la primeur en épreuves.

L'homothétique de l'onde dérivée, relativement à P, dans le rapport  $dt$  est l'onde élémentaire, ayant P comme origine, et correspondant à l'instant  $t$ .

En général le système des ondes dérivées dépend de  $t$  (*régime variable*); mais il peut arriver qu'il en soit indépendant (*régime permanent*).

Nous supposons, ce qui est le cas le plus fréquent dans les applications, que chaque onde dérivée a  $\infty^{n-1}$  points.

3. La propagation est régie par la loi suivante, dite des ondes enveloppes :

Soit  $\mathcal{M}$  une onde quelconque, à l'instant  $t$ ; soit  $\mathcal{M}'$  l'onde qui en provient à l'instant  $t + dt$ . Chacun des points P( $x$ ) de  $\mathcal{M}$ , s'il était ébranlé seul à l'instant  $t$ , aurait émis, au bout du temps  $dt$ , une onde élémentaire M( $x/t, dt$ ); l'enveloppe  $\mathcal{M}''$  de toutes les ondes élémentaires, issues à l'instant  $t$  de tous les points de  $\mathcal{M}$  représente  $\mathcal{M}'$ , aux infiniment petits près d'ordre supérieur à l'ordre de  $dt$ , considéré comme l'infiniment petit principal.

Nous n'insisterons pas sur la différence entre  $\mathcal{M}'$  et  $\mathcal{M}''$ , ni sur la non-contradiction du principe des ondes enveloppes. On peut établir en toute rigueur, comme M. Vessiot le fait, que la représentation de  $\mathcal{M}'$  par  $\mathcal{M}''$  est une véritable identification qui n'implique pas contradiction. Un lecteur averti lira cela derrière les calculs qui suivent.

4. Soit <sup>(1)</sup>

$$u_i \xi_i - 1 = 0$$

l'équation d'un plan rapporté à un système d'axes rectangulaires ayant P( $x$ ) comme origine et parallèles aux axes de  $E_n$ . Les  $\xi_i$  sont les coordonnées ponctuelles courantes.

L'équation

$$H(t | x_1, \dots, x_n | u_1, \dots, u_n) = 0$$

ou

$$H(t | x | u) = 0$$

---

<sup>(1)</sup> Lorsque deux indices sont égaux dans un monome, on doit entendre qu'il faut sommer de 1 à  $n$  par rapport à cet indice commun, sauf mention expresse du contraire.



est l'équation tangentielle de l'onde dérivée issue de  $P(x)$ , rapportée précisément au système d'axes ayant  $P$  comme origine.

Le plan tangent à l'onde élémentaire est

$$u_i \xi_i - dt = 0$$

et par suite l'équation tangentielle de l'onde élémentaire est

$$H(t | x | u dt) = 0.$$

En prenant des coordonnées homogènes  $U_1, U_2, \dots, U_n, U_{n+1}$ , telles que

$$u_i = \frac{U_i}{U_{n+1}},$$

l'équation tangentielle, une fois posée  $U_{n+1} = 1$ , et de nouveau  $U_i = u_i$ , s'écrira

$$\pi(t | x | u) = 1;$$

$\pi$  est homogène de degré 1 en les  $u_i$ , ce qui revient à définir cette fonction par l'identité

$$H\left(t | x | \frac{u}{\pi}\right) = 0.$$

L'onde élémentaire aura pour équation

$$\pi(t | x | u) dt = 1.$$

Les coordonnées du point de contact du plan  $p(u)$  avec l'onde dérivée sont

$$\xi_i = \frac{\partial \pi}{\partial u_i}$$

et avec l'onde élémentaire

$$\xi_i = \frac{\partial \pi}{\partial u_i} dt;$$

les rapports des  $u_i$  entrent seuls dans ces expressions, car elles sont de degré zéro en les  $u_i$ ; elles donnent donc les coordonnées du point de contact d'un plan tangent parallèle à un plan donné. Il y a, en général, plusieurs fonctions  $\pi$ , elles représentent les diverses nappes de l'onde dérivée, séparées de manière que chacune d'elles n'ait qu'un plan tangent parallèle à un plan donné.

Rapportées au système d'axes primitif, les coordonnées du point

de contact du plan tangent à l'onde élémentaire sont

$$X_i = x_i + \frac{d\pi(t|x|q)}{dq_i} dt,$$

l'équation de ce plan tangent étant

$$u_i(X_i - x_i) - 1 = 0$$

ou

$$q_i X_i - 1 = 0$$

et l'on voit que l'équation tangentielle de l'onde élémentaire est

$$(1) \quad \pi(t|x|q) dt + q_i x_i = 1.$$

5. Il faut chercher l'enveloppe de toutes les ondes élémentaires représentées par cette dernière équation lorsque  $P(x)$  décrit  $\mathcal{M}$ . Soient  $p_1, \dots, p_n$  les paramètres directeurs de la normale au plan tangent à  $\mathcal{M}$  en  $P$ ; pour un déplacement  $\vec{\delta P}$  sur  $\mathcal{M}$ , on a

$$p_i \delta x_i = 0,$$

mais, on aura aussi

$$\frac{d\pi(t|x|q)}{dx_i} \delta x_i dt + q_i \delta x_i = 0$$

et cette équation doit être une conséquence de la précédente pour tous les  $\delta x_i$  qui y satisfont. Donc

$$\frac{d\pi(t|x|q)}{dx_i} dt + q_i = m p_i,$$

$m$  étant un facteur qui se détermine en tenant compte de (1).

Il est facile dès lors de voir que parmi les éléments de contact communs à l'onde élémentaire (1) et à toutes les ondes infiniment voisines, il y en a un et un seul qui tend, lorsque  $dt$  tend vers zéro, vers l'élément de contact  $(x_1, \dots, x_n/p_1, \dots, p_n)$  de l'onde  $\mathcal{M}$ .

Si l'on astreint les  $p_i$  qui sont définis par leurs rapports, à vérifier l'équation

$$(2) \quad \pi(t|x|p) = 1,$$

ils seront parfaitement définis. Si  $(x'/p')$  sont les coordonnées de l'élément de contact qui tend vers  $(x/p)$  lorsque  $dt$  tend vers zéro, on

posera encore pour définir les  $p'$  :

$$\pi(t' | x' | p') = 1$$

et si l'on désigne par  $dx_i$  la partie principale de  $x'_i - x_i$ , par  $dp_i$  celle de  $p'_i - p_i$ , il est facile de voir que

$$\begin{aligned} dx_i &= \frac{\partial \pi(t | x | p)}{\partial p_i} dt, \\ dp_i &= - \frac{\partial \pi(t | x | p)}{\partial x_i} dt + p_i d\mu, \end{aligned}$$

$d\mu$  étant un infiniment petit, qui se détermine en tenant compte de ce que

$$\frac{\partial \pi}{\partial t} dt + \frac{\partial \pi}{\partial x_i} dx_i + \frac{\partial \pi}{\partial p_i} dp_i = 0;$$

on trouve

$$d\mu = - \frac{\partial \pi}{\partial t} dt.$$

Dès lors :

A chaque élément de contact  $(x/p)$  d'une onde  $\mathfrak{M}$ , considérée à l'instant  $t$ , correspond sur l'onde infiniment voisine qui en résulte au bout du temps  $dt$ , un nouvel élément de contact, qui est donné, aux infiniment petits près du second ordre, par les formules :

$$(3) \quad dx_i = \frac{\partial \pi(t | x | p)}{\partial p_i} dt,$$

$$(4) \quad dp_i = - \left[ \frac{\partial \pi(t | x | p)}{\partial x_i} + p_i \frac{\partial \pi(t | x | p)}{\partial t} \right] dt,$$

en supposant qu'on ait toujours

$$\pi(t | x | p) = 1.$$

Si l'on revient à l'équation non-homogène

$$H(t | x | p) = 0,$$

on aura, en posant

$$w_i = \frac{p_i}{\pi},$$

les identités

$$\frac{\partial H(t | x | w)}{\partial t} - \frac{w_i}{\pi} \frac{\partial H(t | x | w)}{\partial w_i} \frac{\partial \pi}{\partial t} = 0,$$

$$\frac{\partial H(t | x | w)}{\partial x_\lambda} - \frac{w_i}{\pi} \frac{\partial H(t | x | w)}{\partial w_i} \frac{\partial \pi}{\partial x_\lambda} = 0,$$

$$\frac{\partial H(t | x | w)}{\partial w_k} - w_i \frac{\partial H(t | x | w)}{\partial w_i} \frac{\partial \pi}{\partial p_k} = 0$$

qui se réduisent, si

$$\pi(t | x | p) = 1$$

à des formes simples que nous n'écrirons pas, et les équations qui définissent les  $dx_i$ , et les  $dp_i$ , prennent la forme

$$(3'), (4') \quad \frac{\frac{dx_i}{\partial H}}{\frac{dp_i}{\partial H}} = \frac{dp_i}{-\left(\frac{\partial H}{\partial x_i} + p_i \frac{\partial H}{\partial t}\right)} = \frac{dt}{\sum_1^n p_k \frac{\partial H}{\partial p_k}}.$$

**Intégration. Théorie des caractéristiques.**

6. Connaissant une onde origine  $\mathcal{N}_0$ , donnée à l'instant  $t_0$ , trouver l'onde  $\mathcal{N}$  qui en résulte à l'instant  $t$ . Tel est le problème général de la propagation par ondes. On imagine que  $\mathcal{N}$  se déduit de  $\mathcal{N}_0$  par l'intégration des équations différentielles obtenues plus haut, la donnée  $\mathcal{N}_0$  définissant les conditions initiales. Ce qui rend l'intégration un peu compliquée, c'est que les équations différentielles (3) et (4) sont accompagnées de l'équation (2).

On voit immédiatement que si (2) est vérifiée par les conditions initiales, on aura toujours  $\pi(t | x | p) = 1$ , en vertu des équations différentielles elles-mêmes pour chaque instant  $t$ , car

$$\begin{aligned} d(\pi - 1) &= \frac{\partial \pi}{\partial t} dt + \frac{\partial \pi}{\partial x_i} dx_i + \frac{\partial \pi}{\partial p_i} dp_i \\ &= \frac{\partial \pi}{\partial t} \left(1 - p_i \frac{\partial \pi}{\partial p_i}\right) dt \\ &= \frac{\partial \pi}{\partial t} (\pi - 1) dt. \end{aligned}$$

Dès lors, la fonction  $\pi - 1$  satisfait à l'équation homogène

$$\frac{d(\pi - 1)}{dt} + \pi_1 (\pi - 1) = 0 \quad \left(\pi_1 = \frac{\partial \pi}{\partial t}\right)$$

et l'on voit que, si  $(\pi - 1)_0 = 0$ , on aura toujours  $\pi - 1 = 0$  quel que soit  $t$ .

L'équation

$$\pi(t | x | p) = 1$$

(<sup>1</sup>) Ne pas sommer.

est invariante par la transformation

$$(5) \quad x_i = A_i(t | x^0 | p^0 | t_0),$$

$$(6) \quad p_i = B_i(t | x^0 | p^0 | t_0)$$

qui définit l'intégrale générale de (3) et (4), c'est-à-dire l'intégrale qui, pour  $t = t_0$ , se réduit à

$$x_i = x_i^0, \quad p_i = p_i^0.$$

Remarquons, en passant, que les fonctions  $A_i$  et les rapports des fonctions  $B_i$  sont homogènes de degré zéro par rapport à  $p_1^0, \dots, p_n^0$ . On le démontre en substituant dans (3) et (4),  $A_i$  à  $x_i$  et  $mB_i$  à  $p_i$ ; on voit d'abord que

$$dm = m(1 - m)\pi_1 dt.$$

On détermine l'intégrale  $M$  de cette équation qui se réduit pour  $t = t_0$ , à la constante  $m_0$ . Les fonctions

$$x_i = A_i, \quad p_i = mB_i$$

constituent la solution de (3) et (5) qui est définie par les conditions initiales

$$x_i = x_i^0, \quad p_i = m_0 p_i^0;$$

mais cette solution est évidemment donnée par les équations

$$x_i = A_i(t | x^0 | m_0 p^0 | t_0),$$

$$p_i = B_i(t | x^0 | m_0 p^0 | t_0),$$

donc

$$A_i(t | x^0 | p^0 | t_0) = A_i(t | x^0 | m_0 p^0 | t_0),$$

$$mB_i(t | x^0 | p^0 | t_0) = B_i(t | x^0 | m_0 p^0 | t_0),$$

ce qui démontre notre assertion.

7. Les  $x_i^0$  et les  $p_i^0$  constituent la multiplicité  $\mathfrak{N}_0$ ; montrons que les formules (5), (6) qui définissent l'intégrale de (3). (4) définissent à chaque instant une multiplicité  $\mathfrak{N}$ . Il suffit de démontrer que l'équation

$$p_i \delta x_i = 0$$

est invariante par la transformation (5), (6),  $\delta$  étant un symbole de différentiation indépendante de  $d$ , en particulier  $d\delta x_i = \delta dx_i$ .

On voit immédiatement que

$$\frac{d}{dt}(p_i \delta x_i) + \pi_1(p_i \delta x_i) = 0,$$

en vertu des équations différentielles (3) et (4) elles-mêmes. Si donc les  $x_i^0$  et les  $p_i^0$  sont des fonctions de  $n - 1$  paramètres  $\alpha_1, \dots, \alpha_{n-1}$  vérifiant la relation

$$p_i^0 \delta x_i^0 = 0,$$

les fonctions

$$x_i = A_i, \quad p_i = B_i$$

seront des fonctions des mêmes paramètres vérifiant la relation

$$p_i \delta x_i = 0,$$

où  $\delta$  est un symbole de différentiation provenant des variations des  $\alpha$  seulement.

La transformation (5) et (6) où  $t$  et  $t_0$  sont des constantes arbitraires change toute multiplicité en une multiplicité. C'est une *transformation de contact*.

7. On appelle *trajectoire* ou *rayon* le lieu des points dont les coordonnées sont

$$x_i = A_i(t | x_1^0, \dots, x_n^0 | p_1^0, \dots, p_n^0 | t_0),$$

lorsque  $t$  varie seul, les grandeurs  $x_i^0, p_i^0, t_0$  étant constantes. A chaque point de la trajectoire correspond un instant  $t$ , mais ce point n'est considéré qu'à l'instant qui lui correspond.

Par chaque point de la trajectoire passe un élément de contact défini par les équations

$$p_i = B_i(t | x_1^0, \dots, x_n^0 | p_1^0, \dots, p_n^0 | t_0);$$

on a d'ailleurs

$$\frac{dx_i}{dt} = \frac{\partial \pi}{\partial p_i},$$

ce qui montre que le point  $P(x)$  d'une trajectoire, qui existe à l'instant  $t$ , est, à cet instant, l'origine d'une onde dérivée, et la direction de la trajectoire en  $P(x)$  est celle qui va de  $P$  au point de contact du plan tangent à l'onde dérivée qui est parallèle à l'élément de contact porté par le point  $P(x)$  de la trajectoire, à l'instant  $t$ .

L'ensemble d'une trajectoire et des éléments de contact ainsi portés par ses points est une *caractéristique*. Les équations (5) et (6), où  $t$  varie seul, définissent une caractéristique.

On comprendra aisément dès lors l'énoncé suivant :

Une multiplicité  $M$  à un instant  $t$  résulte du transport simultané des éléments de contact d'une multiplicité  $\mathcal{M}_0$  donnée à l'instant  $t_0$ . Ce transport est défini spatialement et temporellement par les caractéristiques qui ont pour éléments, à l'instant  $t_0$ , les éléments de contact de  $\mathcal{M}_0$ .

8. La famille des multiplicités  $\mathcal{M}'$  qui résulte de la multiplicité  $\mathcal{M}_0$ , par le transport au moyen des caractéristiques, et la famille des ondes  $\mathcal{M}'$  issues, dans le mode de propagation envisagé, de  $\mathcal{M}_0$  sont telles que l'on passe, dans chaque famille, d'une multiplicité à la multiplicité infiniment voisine grâce à la variation définie aux équations (3) et (4), (2) étant toujours satisfaite, et l'on voit ainsi que le principe des ondes enveloppes n'implique pas contradiction; — il reste à prouver que ces deux familles sont identiques.

On va démontrer ce fait en remarquant que la famille des  $\mathcal{M}'$  est la seule qui soit définie par la variation (3) et (4), (2) étant satisfaite. Imaginons, en effet, qu'une famille de multiplicités soit définie par l'équation

$$(7) \quad F(x_1, \dots, x_n) = t,$$

$t$  étant le paramètre variable d'une multiplicité à l'autre. Soit

$$\frac{\partial F}{\partial x_i} = P_i$$

et

$$\pi(F | x_1, \dots, x_n | P_1, \dots, P_n) = \bar{\pi}.$$

Posons, pour un élément de contact de (7),

$$(8) \quad p_i = \frac{P_i}{\pi},$$

(2) sera vérifiée par ces valeurs. De plus, on tire de (7), en tenant compte de (3)

$$dt = P_i dx_i = P_i \frac{\partial \pi}{\partial P_i} dt = P_i \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial P_i} dt = \bar{\pi} dt,$$

car les dérivées  $\frac{\partial \pi}{\partial p_i}$  ne dépendent que du rapport des  $p_i$ , qui est celui des  $P_i$ , et par conséquent, elles sont égales aux dérivées  $\frac{\partial \bar{\pi}}{\partial P_i}$  : de plus  $\bar{\pi}$  est homogène de degré 1 en les  $P_i$ . On voit donc que

$$(9) \quad \bar{\pi} = 1.$$

Par suite

$$\dot{p}_i = P_i.$$

On trouve, en vertu de (4),

$$dP_i = - \left( \frac{\partial \pi}{\partial x_i} + p_i \frac{\partial \pi}{\partial t} \right) dt = - \left( \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial x_i} + P_i \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial F} \right) dt$$

ou

$$\frac{\partial^2 F}{\partial x_i \partial x_k} dx_k + \left( \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial x_i} + \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial F} \frac{\partial F}{\partial x_i} \right) dt = 0,$$

c'est-à-dire

$$\frac{\partial \bar{\pi}}{\partial P_i} \frac{\partial P_i}{\partial x_i} + \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial x_i} + \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial F} \frac{\partial F}{\partial x_i} = 0.$$

Or ces équations écrites en tenant compte de (3) et (4) résultent de (9) par différentiation relativement à  $x_i$ . On a ainsi démontré que les relations (3) et (4) résultent de la différentiation de (7) et de (8).

La famille (7) satisfait à l'équation aux dérivées partielles

$$(10) \quad \pi \left( F | x_1, \dots, x_n | \frac{\partial F}{\partial x_1}, \dots, \frac{\partial F}{\partial x_n} \right) = 1,$$

qui n'est que l'équation (2) où l'on a posé

$$p_i = \frac{\partial t}{\partial x_i}.$$

Comme l'équation aux dérivées partielles du premier ordre la plus générale

$$(11) \quad H(t | x_1, \dots, x_n | p_1, \dots, p_n) = 0 \quad \left( p_i = \frac{\partial t}{\partial x_i} \right)$$

se ramène à la forme (10), on voit que la théorie des caractéristiques permet de construire, en intégrant (3) et (4), ou (3'), (4'), une solution de (11) prenant la valeur donnée  $t_0$  en tous les points d'une multiplicité  $\mathcal{M}_0$  arbitrairement choisie.

Qu'il n'y en ait qu'une, c'est ce qui résulte de l'analyse suivante.



Soit la famille  $\mathcal{M}$  définie par (7) satisfaisant à (9) où  $P_i = \frac{\partial F}{\partial x_i}$ . Par chaque point  $P(x)$  de  $E_n$ , passe une  $\mathcal{M}$  et une seule à laquelle correspond une valeur de  $t$ . Construisons l'onde dérivée issue de  $P$  à cet instant, menons le plan qui lui est tangent et qui est parallèle au plan tangent en  $P$  à  $\mathcal{M}$  et menons la droite qui joint  $P$  au point de contact  $Q$ . En chaque point de  $E_n$  on a une direction  $D$ ; il existe une famille de courbes tangentes en chacun de leurs points à la direction correspondante. A chaque point correspond aussi une valeur de  $t$  et un élément de contact, celui de la multiplicité  $\mathcal{M}$  qui y passe, je dis que, par là, on a défini des caractéristiques et ainsi toute famille (7) satisfaisant à (9) est fournie par la construction du paragraphe 6.

Les courbes dont il vient de s'agir sont en effet des courbes intégrales du système

$$dx_i = \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial P_i} dt$$

et l'on en tire en vertu de (8)

$$dF = P_i dx_i = \bar{\pi} dt = dt,$$

d'où (7), pourvu que  $x_1^0, \dots, x_n^0, t_0$ , satisfassent à (7).

Les éléments de contact sont définis par les équations

$$(12) \quad p_i = P_i.$$

je dis qu'elles entraînent les équations (4) c'est-à-dire qu'on doit avoir en vertu de (7), (9), des équations

$$P_i = \frac{\partial F}{\partial x_i}$$

et de (12)

$$dP_i = - \left( \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial x_i} + P_i \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial F} \right) dt$$

ou

$$\frac{\partial P_i}{\partial x_k} \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial P_k} + \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial x_i} + P_i \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial F} = 0$$

ou encore

$$\frac{\partial \bar{\pi}}{\partial F} \frac{\partial F}{\partial x_i} + \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial x_i} + \frac{\partial \bar{\pi}}{\partial P_k} \frac{\partial P_k}{\partial x_i} = 0,$$

car

$$\frac{\partial P_i}{\partial x_k} = \frac{\partial P_k}{\partial x_i}.$$

Mais cela résulte de (9) par dérivation relativement à  $x_i$ , et (9) est identiquement vérifiée par hypothèse.

Toute solution de (9) prenant la valeur  $t_0$ , aux divers points d'une  $\mathcal{M}_0$ , s'obtient par la construction du paragraphe 6 au moyen des caractéristiques: il n'y a par suite qu'une seule solution satisfaisant à cette condition initiale.

*A toute équation aux dérivées partielles du premier ordre correspond une propagation d'ondes et réciproquement.*

### Théorème de Jacobi.

**9. Théorème de Jacobi.** — Si l'on remarque que la transformation (5), (6) opère sur l'élément de contact  $(x^0/p^0)$  sans qu'on ait à préciser qu'il appartient à  $\mathcal{M}_0$ , on peut affirmer alors que si deux ondes origines ont un élément de contact commun, les ondes qui en proviennent à un instant quelconque ont aussi un élément de contact commun, qui est le transformé du précédent. et. dès lors, on voit sans peine que le principe des ondes enveloppes est rigoureusement vérifié pour une variation finie du temps. L'onde  $\mathcal{M}$ , au temps  $t$ , est donc l'enveloppe des ondes émises en  $t_0$ , et considérées à l'instant  $t$ , par tous les points de  $\mathcal{M}_0$ ; si donc on connaît ces dernières, on peut sans intégration connaître  $\mathcal{M}$ .

Il y a plus. Imaginons que l'on connaisse la propagation de  $\infty^n$  ondes origines quelconques; ce sera évidemment par la donnée d'une intégrale

$$t = G(x_1, \dots, x_n | a_1, \dots, a_n)$$

de l'équation aux dérivées partielles (10), dépendant de  $n$  constantes arbitraires qui, si elles sont essentielles, servent à définir  $\infty^n$  ondes et, par conséquent,  $G$  est une *intégrale complète* de (10).

Il y a  $\infty^{2n-1}$  éléments de contact dans l'espace; pour  $t = t_0$ , on peut tous les déterminer: chacun d'eux est défini comme commun à la multiplicité

$$(13) \quad t_0 = G(x | a)$$

et à toutes celles qui en résultent par les variations infiniment petites des  $a_i$  liées par une seule relation

$$b_i \delta a_i = 0.$$

On a donc ainsi  $2n + 1$  conditions

$$G = t_0, \quad \frac{\partial G}{\partial a_i} = mb_i, \quad p_i = h \frac{\partial G}{\partial x_i}$$

qui se réduisent à  $2n - 1$  définissant un seul élément de contact lorsque les rapports des  $b_i$  sont donnés; réciproquement, l'élément de contact étant donné, on tire de là les  $a_i$  et les rapports des  $b_i$ .

A l'instant  $t$ , il correspondra à cet élément un élément commun aux multiplicités issues des premières et qu'on obtient en donnant à  $G$  la valeur  $t$  et en fixant les  $a_i$  et les  $b_i$  comme il a été dit. Dès lors, les équations

$$(14) \quad G(x | a) = t, \quad \frac{\partial G}{\partial a_i} = mb_i, \quad p_i = h \frac{\partial G}{\partial x_i}$$

définissent cet élément et, par suite aussi, si l'on y considère les  $a_i$  et les rapports des  $b_i$  comme  $2n - 1$  constantes arbitraires, elles représentent les équations générales des  $\infty^{2n-1}$  caractéristiques possibles; elles donnent l'intégrale générale des équations différentielles des caractéristiques et sont équivalentes aux équations (5) et (6). Ces propositions constituent le *théorème de Jacobi* sur l'interprétation des équations des caractéristiques.

Si  $\mathcal{M}_0$  est donnée comme l'enveloppe de  $\infty^{n-1}$  multiplicités (12), les  $a_i$  vérifiant l'équation

$$\Phi(a_1, \dots, a_n) = 0,$$

l'onde  $\mathcal{M}$  à l'instant  $t$  sera l'enveloppe des  $\infty^{n-1}$  multiplicités

$$t = G(x | a)$$

avec  $\Phi(a) = 0$ .

10. Dans le cas du régime permanent, les équations

$$H(x_1, \dots, x_n | p_1, \dots, p_n) = 0$$

ou

$$\pi(x_1, \dots, x_n | p_1, \dots, p_n) = 1$$

ne contiennent pas  $t$ . Nous laissons au lecteur le soin d'écrire les équations des caractéristiques et de remarquer que leur intégrale générale a la forme

$$\begin{aligned} x_i &= \mathcal{A}_i(t - t_0 | x^0 | p^0), \\ p_i &= \mathcal{B}_i(t - t_0 | x^0 | p^0). \end{aligned}$$

L'onde émise à l'instant  $t$  par  $\mathcal{M}_0$  ne dépend que de l'intervalle  $t - t_0$  et non de  $t_0$ ; un élément de contact est toujours transporté par la même trajectoire quel que soit l'instant auquel il part de sa position initiale.

La famille des transformations de contact qui donnent la loi de la propagation forme alors un groupe à un paramètre  $t - t_0$ . (Cf. Lie [25 et 26].)

### Trajectoires.

11. **Trajectoires.** — On peut définir les trajectoires indépendamment des éléments de contact qu'elles transportent; il suffit d'éliminer les  $p_i$  des équations (3), (4) et (2).

On y arrive aisément en partant de l'équation ponctuelle de l'onde dérivée issue de  $P(x)$ ; soit

$$(15) \quad \Omega(t | x_1, \dots, x_n | \xi_1, \dots, \xi_n) = 1,$$

cette équation écrite sous forme homogène de degré 1 en les  $\xi_i$ . Les coordonnées du plan tangent à cette onde en  $\xi_1, \dots, \xi_n$  sont

$$u_i = \frac{\partial \Omega(t | x | \xi)}{\partial \xi_i}$$

de même que

$$\xi_i = \frac{\partial \pi(t | x | u)}{\partial u_i}$$

étaient les coordonnées du point de contact du plan tangent de coordonnées  $u_i$ .

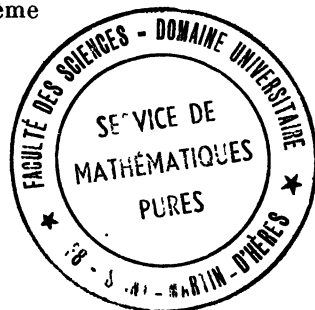
Récrivons les équations (3) et (4) en désignant les dérivées, par rapport à  $t$ , par des accents

$$(3') \quad x'_i = \frac{\partial \pi}{\partial p_i},$$

$$(4') \quad p'_i = -\frac{\partial \pi}{\partial x_i} - p_i \frac{\partial \pi}{\partial t}.$$

Les équations (3') et (2) sont équivalentes au système

$$(16) \quad \begin{aligned} \Omega(t | x | x') &= 1, \\ p_i &= \frac{\partial \Omega(t | x | x')}{\partial x'_i}. \end{aligned}$$



D'autre part, de l'identité

$$\Omega\left(t \mid x \mid \frac{\partial \pi}{\partial p}\right) = 1,$$

on tire

$$\frac{\partial \Omega}{\partial t} + \frac{\partial \Omega}{\partial x'_k} \frac{\partial^2 \pi}{\partial p_k \partial t} = 0$$

ou

$$\frac{\partial \Omega}{\partial t} + p_k \frac{\partial^2 \pi}{\partial p_k \partial t} = 0,$$

mais  $\frac{\partial \pi}{\partial t}$  est homogène de degré 1 en les  $p_i$ , dès lors

$$\frac{\partial \Omega}{\partial t} + \frac{\partial \pi}{\partial t} = 0;$$

puis, de même,

$$\frac{\partial \Omega}{\partial x_i} + \frac{\partial \pi}{\partial x_i} = 0.$$

et les équations (4') deviennent

$$(17) \quad \frac{d}{dt} \frac{\partial \Omega}{\partial x'_i} - \frac{\partial \Omega}{\partial t} \frac{\partial \Omega}{\partial x'_i} - \frac{\partial \Omega}{\partial x_i} = 0.$$

Les trajectoires sont donc définies par le système (16) et (17), qui est surabondant. Pour le simplifier, remarquons que,  $\Omega$  étant homogène en les  $x'_i$ ,

$$\begin{aligned} \frac{\partial \Omega(t \mid x \mid x')}{\partial x'_i} &= \frac{\partial \Omega(t \mid x \mid dx)}{\partial dx_i}, \\ \frac{\partial \Omega(t \mid x \mid x')}{\partial x_i} &= \frac{\partial \Omega(t \mid x \mid dx)}{\partial x_i} \frac{1}{dt}, \\ \frac{\partial \Omega(t \mid x \mid x')}{\partial t} &= \frac{\partial \Omega(t \mid x \mid dx)}{\partial t} \frac{1}{dt}, \end{aligned}$$

et si l'on pose

$$\Omega_0 = \Omega(t \mid x \mid dx),$$

on aura, au lieu de (17),

$$(18) \quad \frac{d}{dt} \frac{\partial \Omega_0}{\partial dx_i} - \frac{\partial \Omega_0}{\partial t} \frac{\partial \Omega_0}{\partial dx_i} - \frac{\partial \Omega_0}{\partial x_i} = 0,$$

En multipliant par  $dx_i$  et sommant par rapport à  $i$ , il vient :

$$\frac{\partial \Omega_0}{\partial t} (dt - \Omega_0) = 0.$$

Donc, en régime variable, les trajectoires sont définies par le système (18) aussi bien quant à leur forme que quant à la loi suivant laquelle elles sont décrites.

En régime permanent, c'est le système

$$d \frac{\partial \Omega}{\partial dx_i} - \frac{\partial \Omega}{\partial x_i} = 0$$

qui définit leur forme; il se réduit à  $n - 1$  équations; la loi suivant laquelle les trajectoires sont parcourues est donnée par l'équation

$$dt = \Omega.$$

On appelle *rayon* une trajectoire dont on ne considère que la forme. Un rayon étant donné, on trouve la caractéristique correspondante en remarquant que

$$p_i = \frac{\partial \Omega}{\partial dx_i}.$$

12. La forme eulérienne des équations que nous avons obtenues — tout au moins dans le cas du régime permanent — suggère l'idée de rechercher s'il n'y a pas des propriétés de maxima ou de minima en rapport avec la propagation par ondes. Nous n'aurons pas à recourir dans la suite à ces propriétés, nous nous bornerons donc à signaler ce problème traité par M. Vessiot en toute rigueur.

13. Il n'est pas nécessaire d'insister sur la théorie de l'intégration des équations aux dérivées partielles qu'on peut tirer des considérations précédentes. A dire le vrai, cette théorie se confond avec les théories ordinaires. à cela près que le langage qu'on y adopte fait image et rend plus intuitif l'emploi des caractéristiques et des intégrales complètes. On peut résoudre sans difficulté le problème de Cauchy qui consiste à trouver une surface intégrale passant par une courbe donnée qui n'est pas une caractéristique.

## CHAPITRE II.

APPLICATIONS DE LA THÉORIE PRÉCÉDENTE  
A LA MÉCANIQUE ANALYTIQUE ET A LA GÉOMÉTRIE DIFFÉRENTIELLE.

## Dynamique des systèmes holonomes.

14. Soit un système holonome à  $n - 1$  degrés de liberté. Désignons par  $x_1, \dots, x_{n-1}$  les paramètres lagrangiens qui en fixent la position et par  $x_n$  le temps, qui se comporte en mécanique analytique comme un paramètre lagrangien. Admettons qu'il existe une fonction de forces  $U$ , et désignons par  $2T$  la force vive

$$2T = \sum_{i=1}^{i=n-1} \sum_{k=1}^{k=n-1} a_{ik} x_i \dot{x}_k + 2 \sum_{i=1}^{i=n-1} b_i x_i + c \quad \left( \dot{x}_i = \frac{dx_i}{dx_n} \right).$$

Soit  $\tau$  un paramètre quelconque au moyen duquel on représente le mouvement du système par des équations de la forme

$$x_i = x_i(\tau) \quad (i = 1, \dots, n).$$

Les équations de Lagrange s'écrivent alors

$$(1) \quad \frac{d}{d\tau} \left( \frac{\partial L}{\partial x'_i} \right) - \frac{\partial L}{\partial x_i} = 0,$$

où

$$x'_i = \frac{dx_i}{d\tau}$$

et

$$L = (T + U)x'_n.$$

Posons dès lors

$$\begin{aligned} \Omega(x_1, \dots, x_n | dx_1, \dots, dx_n) &= (T + U) dx_n \\ &= \frac{1}{2} \sum_{i=1}^{i=n-1} \sum_{k=1}^{k=n-1} a_{ik} \frac{dx_i}{dx_n} dx_k + \sum_{i=1}^{i=n-1} b_i dx_i + \left( U + \frac{c}{2} \right) dx_n. \end{aligned}$$

$\mathcal{Q}$  est homogène et de degré 1 en les  $dx_i$ . Posons, de plus,

$$u_i = \frac{\partial \mathcal{Q}}{\partial dx_i} = \frac{\sum_{k=1}^{k=n-1} a_{ik} dx_k}{dx_n} + b_i \quad (i = 1, \dots, n-1),$$

$$u_n = \frac{\partial \mathcal{Q}}{\partial dx_n} = -\frac{1}{2} \sum_{i=1}^{i=n-1} \sum_{k=1}^{k=n-1} a_{ik} \frac{dx_i dx_k}{dx_n^2} + U + \frac{c}{2}.$$

On tire de là, en éliminant les rapports  $\frac{dx_i}{dx_n}$ ,

$$(2) \quad u_n = -\frac{1}{2} \sum_{j=1}^{j=n-1} \sum_{k=1}^{k=n-1} A_{jk} (u_j - b_j)(u_k - b_k) + U + \frac{c}{2},$$

où les  $A_{jk}$  sont les mineurs du déterminant  $|a_{ik}|$  divisés par ce déterminant lui-même.

L'équation précédente s'écrit

$$(3) \quad u_n + H(x_1, \dots, x_{n-1}, x_n; u_1, \dots, u_{n-1}) = 0,$$

$H$  étant la fonction hamiltonienne du système considéré, les  $u_1, \dots, u_{n-1}$  étant les variables conjuguées des  $x_1, \dots, x_{n-1}$ . Considérons cette équation comme l'équation tangentielle (sous forme non homogène) de l'onde dérivée issue du point  $P(x_1, \dots, x_n)$  de l'espace à  $n$  dimensions qu'il est loisible d'attacher à un système à  $n - 1$  degrés de liberté en ajoutant la coordonnée  $t = x_n$ . A tout problème de dynamique (tout au moins si le système considéré est holonome et s'il existe une fonction de forces) correspond donc un problème de propagation d'ondes en régime permanent. Le temps en rapport avec la propagation d'ondes est en effet, la variable  $S$  définie par l'équation

$$(4) \quad dS = \mathcal{Q} = (T + U) dx_n;$$

c'est l'*action hamiltonienne* qui ne figure pas explicitement dans les équations du mouvement, non plus que dans l'équation des ondes. Ainsi donc, les surfaces d'onde attachées au problème de dynamique considéré sont les surfaces d'égale action hamiltonienne.

15. Les équations de Lagrange sont les équations des trajectoires le long desquelles se propagent les éléments de contact  $(x | u)$ . Pour



obtenir les équations des caractéristiques sous la forme habituelle, on peut rendre l'équation  $u_n + H = 0$  homogène, mais il suffit, pour notre objet actuel, de prendre la forme (3'), (4') du Chapitre I<sup>er</sup>. Ici la fonction  $H(t | x | p)$  est

$$u_n + H(x_1, \dots, x_{n-1}, x_n; u_1, \dots, u_{n-1}) = 0 \\ (p_i = u_i, \quad i = 1, \dots, n)$$

et l'on trouve immédiatement le système différentiel des caractéristiques sous la forme

$$(5) \quad \frac{dx_i}{\frac{\partial H}{\partial u_i}} = \frac{du_i}{\frac{\partial H}{\partial x_i}} = \frac{dx_n}{1} = \frac{du_n}{\frac{\partial H}{\partial x_n}} = \frac{dS}{u_n + \sum_{i=1}^{n-1} u_i \frac{\partial H}{\partial u_i}};$$

les équations

$$(6) \quad \frac{dx_i}{dx_n} = \frac{\partial H}{\partial u_i}, \quad \frac{du_i}{dx_n} = -\frac{\partial H}{\partial x_i} \quad (i = 1, \dots, n-1)$$

sont les équations canoniques de la mécanique, elles sont donc une partie du système qui définit les caractéristiques de la propagation d'ondes attachée au problème de dynamique.

16. Il va être très facile, grâce à la propagation en question, de trouver l'intégrale générale des équations canoniques (6). L'intégrale complète, dont il est question au paragraphe 9, est relative à l'équation homogène  $\pi = 1$ , mais elle est aussi une intégrale complète de l'équation  $H = 0$ , où l'on a posé

$$u_i = \frac{\partial S}{\partial x_i} \quad (i = 1, \dots, n-1).$$

Soit donc

$$G(x_1, \dots, x_{n-1}, x_n; a_1, \dots, a_{n-1}) + a_n$$

une intégrale complète de l'équation

$$(7) \quad \frac{\partial S}{\partial x_n} + H\left(x_1, \dots, x_{n-1}, x_n; \frac{\partial S}{\partial x_1}, \dots, \frac{\partial S}{\partial x_{n-1}}\right) = 0.$$

Les éléments de contact dans la propagation dans l'espace  $(x_1, \dots, x_n)$  sont définis par les équations (14) du Chapitre I<sup>er</sup>. Soit, si

$$S = G(x_1, \dots, x_{n-1}, x_n; a_1, \dots, a_{n-1}) + a_n$$

est l'intégrale complète,

$$(8) \quad \begin{cases} \frac{\partial S}{\partial a_n} = mb_n = 1, & h \frac{\partial G}{\partial x_n} = u_n = -H = -hH \quad (h = 1), \\ \frac{\partial G}{\partial a_i} = mb_i = c_i, & \frac{\partial G}{\partial x_i} = u_i \quad (i = 1, \dots, n-1). \end{cases}$$

Les équations (8) où les  $c_i$  sont arbitraires définissent donc l'intégrale générale des équations canoniques (6) au moyen d'une intégrale complète de (7). On a ainsi obtenu le *théorème de Jacobi* par une voie très simple.

17. Dans le cas où les liaisons sont indépendantes de  $x_n$  et où U ne contient que  $x_1, \dots, x_{n-1}$ , on sait que les équations du mouvement admettent l'intégrale première

$$T = U + h.$$

Considérons les mouvements où  $h$  est fixé; on peut, en changeant U qui n'est définie qu'à une constante près, écrire

$$T = U,$$

et dans ce cas T, par un choix convenable des paramètres, peut être ramenée à une forme quadratique des  $x_i (i = 1, \dots, n-1)$ :

$$2T = \sum_{i=1}^{i=n-1} \sum_{k=1}^{k=n-1} a_{ik} \dot{x}_i \dot{x}_k.$$

Posons

$$\bar{T} = T dx_n^2.$$

On voit facilement que si

$$\Omega = 2\sqrt{U\bar{T}},$$

les équations de Lagrange s'écrivent

$$d \frac{\partial \Omega}{\partial dx_i} - \frac{\partial \Omega}{\partial x_i} = 0 \quad (i = 1, \dots, n-1)$$

et que l'on peut faire correspondre au mouvement du système une propagation d'ondes en prenant pour le temps de la propagation la variable W définie par l'équation

$$dW = \Omega = 2\sqrt{U\bar{T}}.$$

Cette variable est l'*action maupertuisienne*, et l'équation tangentielle des ondes dérivées se met immédiatement sous la forme homogène

$$\pi(x_1, \dots, x_{n-1}; u_1, \dots, u_{n-1}) = 1$$

avec

$$(9) \quad \pi = \sqrt{\frac{\mathcal{C}}{U}},$$

où  $\mathcal{C}$  est la forme adjointe de  $\bar{T}$ .

Remarquons que les surfaces d'égle action maupertuisienne sont aussi des surfaces d'égle action hamiltonienne, car

$$dW = 2\sqrt{UT} dx_n, \quad dS = (U + T) dx_n$$

et avec l'hypothèse conforme à la définition de  $W$  :

$$T = U,$$

on a donc

$$dW = dS,$$

En remplaçant  $U$  par  $U + h$ , on revient au cas où la constante des forces vives a une valeur quelconque.

On sait que, dans les cas où  $H$  ne contient pas  $x_n$ , on peut obtenir une intégrale complète de (7) qui ait la forme

$$S = -\alpha_n x_n + V(x_1, \dots, x_{n-1}; \alpha_1, \dots, \alpha_n),$$

où aucune constante n'est additive. On voit qu'à  $x_n = \text{const.}$ , les multiplicités  $S = \text{const.}$ , déterminent précisément dans l'espace  $E_{n-1}(x_1, \dots, x_{n-1})$  les multiplicités  $V = \text{const.}$  et réciproquement. Par suite, pour un observateur qui aurait décomposé l'espace  $E_n$  en « espace et en temps », la propagation lui apparaîtrait dans  $E_{n-1}$  comme le mouvement d'une multiplicité  $V = \text{const.}$ , satisfaisant encore au principe des ondes enveloppes, le temps avec lequel ce mouvement est repéré étant le temps  $x_n$  lui-même, lié au temps  $S$  de la propagation dans  $E_n$  par une simple relation linéaire.

Si l'on fait la décomposition en espace  $E_{n-1}$  et en temps  $x_n$  dans le cas général où  $H$  contient  $x_n$ , les traces des multiplicités  $S = \text{const.}$  dans les « espaces »  $x_n = \text{const.}$  c'est-à-dire dans l'espace  $x_1, \dots, x_{n-1}$  ne se propagent plus à la Huygens, c'est-à-dire suivant le principe des ondes enveloppes.

**Dynamique de la relativité restreinte.**

18. Nous n'avons pas encore parlé de la mécanique einsteinienne, mais la suite y pourvoira, tout au moins pour ce qui concerne la relativité générale. Il convient cependant de donner quelques indications précises sur la dynamique de la relativité restreinte dont l'utilité est considérable pour l'étude des phénomènes où n'interviennent pas des champs de gravitation intenses.

Soit  $m_0$  la masse au repos d'un point matériel; désignons par  $s$  son *temps propre* et rappelons qu'on a, dans un système minkowskien servant à repérer l'univers :

$$(10) \quad c^2 ds^2 = c^2 dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2,$$

où  $c$  est la vitesse de la lumière dans le vide. Soit, par hypothèse,  $U(x, y, z, t)$  la fonction de forces d'où dérive le champ agissant sur le point considéré, c'est-à-dire la fonction telle que

$$\frac{\partial U}{\partial x}, \quad \frac{\partial U}{\partial y}, \quad \frac{\partial U}{\partial z}, \quad \frac{\partial U}{\partial t}$$

soient les composantes d'un quadrivecteur dont les trois premières servent à représenter la force. Si l'on pose, en un point de la ligne d'univers de la particule  $m_0$ ,

$$\beta^2 = \frac{\left(\frac{dx}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dy}{dt}\right)^2 + \left(\frac{dz}{dt}\right)^2}{c^2},$$

les équations du mouvement s'écrivent, en prenant  $t$  comme variable indépendante :

$$\frac{d}{dt} \left[ \frac{m_0}{\sqrt{1-\beta^2}} \frac{dx}{dt} \right] = \frac{\partial U}{\partial x},$$

et de même avec  $y$  et  $z$ . On peut les mettre sous forme canonique en posant

$$\begin{aligned} q_1 &= x, & q_2 &= y, & q_3 &= z, \\ p_1 &= \frac{m_0}{\sqrt{1-\beta^2}} \frac{dx}{dt}, \\ p_2 &= \frac{m_0}{\sqrt{1-\beta^2}} \frac{dy}{dt}, \\ p_3 &= \frac{m_0}{\sqrt{1-\beta^2}} \frac{dz}{dt}, \end{aligned}$$

et l'on voit sans peine que la fonction hamiltonienne est

$$\begin{aligned} H &= \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1-\beta^2}} - U(q_1, q_2, q_3, t) \\ &= c \sqrt{m_0^2 c^2 + p_1^2 + p_2^2 + p_3^2} - U(q_1, q_2, q_3, t). \end{aligned}$$

L'équation de Jacobi sera

$$\frac{\partial S}{\partial t} + c \sqrt{m_0^2 c^2 + \left(\frac{\partial S}{\partial q_1}\right)^2 + \left(\frac{\partial S}{\partial q_2}\right)^2 + \left(\frac{\partial S}{\partial q_3}\right)^2} - U(q_1, q_2, q_3, t) = 0$$

ou encore

$$(11) \quad \frac{1}{c^2} \left(\frac{\partial S}{\partial t} - U\right)^2 - \left(\frac{\partial S}{\partial q_1}\right)^2 - \left(\frac{\partial S}{\partial q_2}\right)^2 - \left(\frac{\partial S}{\partial q_3}\right)^2 = m_0^2 c^2.$$

On peut rendre cette équation homogène (§ 4) et l'interpréter comme l'équation tangentielle de l'onde dérivée pour une propagation dans l'univers  $(x, y, z, t)$  le temps de la propagation étant  $S$ , et le régime étant permanent. En posant

$$p_1 = \frac{\pi_1}{\pi_5}, \quad p_2 = \frac{\pi_2}{\pi_5}, \quad p_3 = \frac{\pi_3}{\pi_5}, \quad p_4 = \frac{\partial S}{\partial t} = \frac{\pi_4}{\pi_5},$$

l'équation (11) s'écrit :

$$(12) \quad \pi_1^2 + \pi_2^2 + \pi_3^2 - \frac{1}{c^2} \pi_4^2 + \frac{2U}{c^2} \pi_4 \pi_5 - \left(\frac{U^2}{c^2} - m_0^2 c^2\right) \pi_5^2 = 0.$$

Cette manière de procéder qui permet de passer de la mécanique newtonienne à la mécanique de la relativité restreinte n'est pas suffisante. L'équation (11) n'est pas invariante pour les transformations de Lorentz, bien qu'elle soit fort utile dans les problèmes les plus simples (1). La présence du scalaire  $U$  trouble précisément cette invariance. On sait que l'électromagnétisme conduit à des équations beaucoup plus symétriques; grâce à l'introduction de quadrivecteur potentiel, dont la composante d'ordre quatre est le potentiel ordinaire et les trois autres, le potentiel vecteur de la théorie de Maxwell, le mouvement d'un point matériel électrisé de masse  $m_0$  et de charge  $e$

---

(1) On sait qu'il y a là un des obstacles qui ont retenu les théoriciens qui entre 1905 et 1912 ont cherché à faire entrer la gravitation dans la relativité restreinte.

est donné par les équations suivantes dont on trouvera la démonstration dans le grand traité de M. de Donder [9], par exemple.

*Équation de Jacobi :*

$$(13) \quad \frac{1}{c'} \left( \frac{\partial S}{\partial x_4} - \varepsilon A_4 \right)^2 - \sum_{i=1}^3 \left( \frac{\partial S}{\partial x_i} - \varepsilon A_i \right)^2 = m_0^2 c^2,$$

où  $A_1, A_2, A_3, A_4$  sont les composantes covariantes du potentiel d'univers.

*Intégrale générale des équations du mouvement :*

$$\frac{\partial S}{\partial x_i} = p_i, \quad \frac{\partial S}{\partial x_4} = \beta_i,$$

où  $S(x_1, x_2, x_3, x_4, \alpha_1, \alpha_2, \alpha_3, \alpha_4)$  est une intégrale complète de (13);  $p_1, p_2, p_3, p_4$  sont les composantes covariantes du quadri vecteur quantité de mouvement-énergie. Les composantes contravariantes en sont les expressions de la forme [ cf. p. 90 ]

$$(14) \quad p_i = -A_i - \frac{m_0}{c} \frac{dx_i}{ds}, \quad p_4 = \varepsilon A_4 + m_0 c \frac{dx_4}{ds}$$

et dès lors

$$\begin{aligned} \frac{\partial S}{\partial x_i} - \varepsilon A_i &= -\frac{m_0}{c} \frac{dx_i}{ds} \quad (i = 1, 2, 3), \\ \frac{\partial S}{\partial x_4} - \varepsilon A_4 &= m_0 c \frac{dx_4}{ds}, \end{aligned}$$

où les seconds membres sont les composantes covariantes divisées par  $c$  du quadri vecteur  $\vec{V}$ , dont les composantes contravariantes sont

$$m_0 \frac{dx_i}{ds} \quad (i = 1, 2, 3, 4).$$

Dans l'espace  $E_4(x_1, x_2, x_3, x_4, x_0)$ , on peut attacher aux mouvements considérés une propagation d'ondes dont l'équation est manifestement

$$(16) \quad \sum_{i=1}^3 \pi_i^2 - \frac{1}{c^2} \pi_4^2 - 2\varepsilon \left( \sum_{i=1}^3 A_i \pi_i - \frac{1}{c'} A_4 \pi_4 \right) \pi_4 + \left[ - \left( \sum_{i=1}^3 A_i^2 - \frac{1}{c^2} A_4^2 \right) + m_0^2 c^2 \right] \pi_4^2 = 0$$

C'est sous cette forme que nous emploierons l'équation des ondes au paragraphe 41. Son premier membre homogène et du second degré la rend particulièrement utile dans la théorie des équations du second ordre. La forme  $\pi = 1$  du paragraphe 4, n'aurait pas la même utilité pour ce but; cependant c'est par elle et par la forme  $\Omega = 1$  du paragraphe 11, qu'il faut passer pour justifier les équations (14) (').

### Géodésiques d'un espace riemannien.

19. La détermination des géodésiques d'un espace riemannien dont le  $ds^2$  est donné sous la forme

$$(17) \quad ds^2 = g_{ik} dx_i dx_k$$

conduit aussi à la considération d'une propagation d'ondes dans l'espace  $(x_1, \dots, x_n)$ . Comme nous n'avons établi aucune relation métrique en rapport avec la théorie des ondes, il est loisible de considérer les surfaces d'ondes

$$F(x_1, \dots, x_n) = \text{const.}$$

comme tracées dans l'espace riemannien lui-même ou dans un espace euclidien auxiliaire avec des coordonnées rectangulaires  $x_1, \dots, x_n$ . Il sera bien entendu plus naturel et plus simple de les imaginer dans l'espace riemannien lui-même.

Le régime est encore permanent et le temps de la propagation est la variable  $s$  elle-même. On fera

$$\Omega = \sqrt{g_{ik} dx_i dx_k} = ds,$$

et l'équation tangentielle des ondes dérivées sera

$$(18) \quad \pi(x | p) = 1$$

avec

$$\pi(x | p) = \sqrt{g^{ik} p_i p_k},$$

(<sup>1</sup>) Rappelons que la manière la plus rapide d'écrire les équations du mouvement d'un point est de partir du principe de moindre action de l'électromagnétisme

$$\delta S m_0 d\sigma + \sum_{i=1}^{i=4} A_i dx_i = 0.$$

les  $g^{ik}$  étant les coefficients de la forme adjointe du  $ds^2$ ; le calcul différentiel absolu les a rendus familiers.

Le théorème de Jacobi permet de déterminer toutes les géodésiques de la variété donnée moyennant la connaissance d'une intégrale complète de l'équation (18), où  $p_i = \frac{\partial S}{\partial x_i}$ . Il est facile de voir alors que les géodésiques issues d'un point sont normales aux surfaces d'ondes issues de ce point, la perpendicularité s'entendant ici au sens de la métrique riemannienne (17).

20. Il se présente quelques difficultés lorsque la forme (17) n'est pas définie; c'est ce qui arrive en relativité lorsqu'on cherche les géodésiques de longueur nulle qui représentent le mouvement des photons. Sur ces géodésiques,  $ds = 0$ , et l'on ne voit pas immédiatement la signification des surfaces d'ondes.

On parvient à la notion d'onde de la façon suivante : les géodésiques ayant une signification invariante et, d'autre part, le  $ds^2$  pouvant toujours, par un changement de variables, se mettre sous la forme suivante lorsqu'on connaît les géodésiques issues d'un point :

$$(19) \quad ds^2 = \sum_{\alpha=1}^{\alpha=n-1} \sum_{\beta=1}^{\beta=n-1} g_{\alpha\beta} dx_{\alpha} dx_{\beta} - dx_n^2,$$

il suffit de considérer la forme (19) et d'écrire les équations des géodésiques qui en dépendent.

Si  $ds^2 \neq 0$ , ces équations s'obtiennent en éliminant les  $p_i$  entre les équations

$$\begin{aligned} dx_i &= g^{ij} p_j d\lambda, \\ dp_k &= -\frac{1}{2} \frac{\partial g^{ij}}{\partial x_k} p_i p_j d\lambda, \end{aligned}$$

qu'on écrit en partant de l'équation (18). Si  $ds^2 = 0$ , on prend  $x_n$  comme paramètre de représentation et les équations des géodésiques prennent la forme

$$(20) \quad \begin{cases} \frac{dx_i}{dx_n} = \frac{g^{ij} p_j}{g^{nn} p_n} & (i = 1, \dots, n-1), \\ \frac{dp_k}{dx_n} = -\frac{\frac{1}{2} \frac{\partial g^{ij}}{\partial x_k} p_i p_j}{g^{nn} p_n} & (k = 1, \dots, n-1), \end{cases}$$

qui a un sens dans tous les cas.



Or il est visible que ces équations sont les équations des caractéristiques dans la propagation en régime variable d'ondes dans l'espace  $E_{n-1}(x_1, \dots, x_{n-1})$  lorsqu'on écrit l'équation tangentielle des surfaces d'ondes sous la forme

$$\pi \equiv \sqrt{\sum_1^{k-1} \sum_1^{n-1} g^{\alpha\beta} P_\alpha P_\beta} = 1.$$

Il suffit, en effet, de poser  $\frac{P_\alpha}{P_n} = -P_\alpha$  dans (18) pour vérifier cette assertion.

Ainsi donc : aux géodésiques de longueur non nulle correspond dans  $E_n$  une propagation d'ondes à régime permanent, le temps de la propagation étant  $s$  (en relativité le temps propre); aux géodésiques de longueur nulle, correspond dans un espace  $E_{n-1}(x_1, \dots, x_{n-1})$  défini par la forme (19) du  $ds^2$ , une propagation d'ondes à régime variable, en général, le temps de la propagation étant  $x_n$ ; si les  $g_{\alpha\beta}$  de (19) ne dépendent pas de  $x_n$ , la propagation est à régime permanent dans  $E_{n-1}$  et l'on voit que les géodésiques de longueur nulle de la variété  $E_n$  se projettent dans  $E_{n-1}$  suivant les géodésiques de  $E_{n-1}$  lui-même. On reconnaît là une proposition classique des  $ds^2$  statiques d'univers (1).

### CHAPITRE III.

#### LES ÉQUATIONS AUX DÉRIVÉES PARTIELLES DU SECOND ORDRE ET LA PROPAGATION DES ONDES QUI LEUR EST ATTACHÉE.

##### Indétermination du problème de Cauchy-Kowalesky.

21. Il convient de rappeler quelques termes utiles. Une fonction  $z$  de  $n$  variables  $x_1, \dots, x_n$  admettant des dérivées partielles jusqu'à l'ordre  $p + 1$  vérifiera ainsi que ses dérivées des relations de la forme

$$(1) \quad d \frac{\partial^k z}{\partial x_1^{\alpha_1} \dots \partial x_n^{\alpha_n}} = \sum_{i=1}^{i=n} \frac{\partial^{n+1} z}{\partial x_1^{\alpha_1} \dots \partial x_i^{\alpha_i+1} \dots \partial x_n^{\alpha_n}} dx_i \quad (\alpha_1 + \dots + \alpha_n = k)$$

pour  $k = 0, 1, \dots, p$ .

---

(1) Cf. par exemple, CHAZY [7].

On dit que ces variables

$$x_1, \dots, x_n, \quad z, \quad \frac{\partial z}{\partial x_1}, \quad \dots, \quad \frac{\partial^k z}{\partial x_1^{\alpha_1} \dots \partial x_n^{\alpha_n}}, \quad \dots$$

considérées comme indépendantes déterminent lorsqu'on leur a fixé une valeur *un élément de contact d'ordre p de l'espace à n + 1 dimensions*  $E_{n+1}(z, x_1, \dots, x_n)$ .

Deux éléments infiniment voisins qui vérifient toutes les relations (1) sont dits *unis*.

Tout système d'équations entre les coordonnées d'un élément qui vérifient les équations (1) définit une *multiplicité*  $M^p$ ; le *support* de  $M^p$  est défini par les équations du système qui ne lient que les variables  $x_1, \dots, x_n, z$  entre elles.

Si  $q$  est le nombre de dimensions du support de  $M^p$  tellement choisi qu'à chaque point du dit support ne corresponde qu'un élément de contact d'ordre  $p$  la multiplicité est dite  $M_q^p$ .

22. Considérons l'équation du second ordre, linéaire par rapport aux dérivées d'ordre 2 :

$$(2) \quad \Phi \equiv A_{ik} p_{ik} + \varphi \approx 0 \quad \left( p_i = \frac{\partial z}{\partial x_i}, p_{ik} \equiv \frac{\partial^2 z}{\partial x_i \partial x_k} \right),$$

les  $A_{ik}$  et  $\varphi$  étant des fonctions données de  $x_1, \dots, x_n, z, p_1, \dots, p_n$ .

Si on résoud l'équation (2) par rapport à  $p_{nn}$ , et si certaines conditions d'holomorphic sont réalisées, sur lesquelles nous ne nous appesantirons pas, il existe une intégrale de (2), et une seule, qui pour  $x_n = x_n^0$  se réduit à une fonction donnée  $\varphi(x_1, \dots, x_{n-1})$  alors que  $\frac{dz}{dx_n}$  se réduit à une autre fonction donnée  $\psi(x_1, \dots, x_{n-1})$ . La détermination de cette intégrale, assurée par le théorème de Cauchy-Kowalesky, se fait au moyen d'un développement taylorien dont le théorème affirme à la fois l'unicité et la convergence.

Géométriquement, ce problème revient à trouver une multiplicité intégrale  $M_n$  contenant la multiplicité  $M_{n-1}^1$  définie par les équations

$$x_n = x_n^0, \quad z = \varphi(x_1, \dots, x_{n-1}), \quad p_n = \psi(x_1, \dots, x_{n-1}).$$

On a pu résoudre (1) par rapport à  $p_{nn}$  et ainsi mettre l'équation proposée sous *forme normale*. On peut se demander, s'il n'est pas

possible de se donner une  $M_{n-1}^1$  par des conditions moins particulières. Le rôle que joue le plan  $x_n = x_n^0$  serait joué par une surface  $\Sigma$

$$x_n = f(x_1, \dots, x_{n-1})$$

ou encore

$$F(x_1, \dots, x_n) = 0.$$

On cherche à se ramener au cas précédent par un changement de variables

$$(x_1, \dots, x_n) \rightleftharpoons (y_1, \dots, y_n)$$

tel que la surface  $\Sigma$  ait l'équation

$$y_n = \text{const.}$$

$\varphi$  et  $\psi$  deviendraient sur  $\Sigma$  des fonctions connues de  $y_1, \dots, y_{n-1}$ . Or, pour qu'on puisse être ramené au cas précédent, il faut qu'on puisse résoudre l'équation qui résulte de la transformation de (1) par rapport à  $\frac{\partial^2 z}{\partial y_n^2}$  ce qui suppose que le coefficient de  $\frac{\partial^2 z}{\partial y_n^2}$  n'est pas nul et par suite que  $F$  n'a pas été trop mal choisie. Nous laisserons cette méthode de côté; elle a été magistralement développée par M. Levi-Civita dans son bel ouvrage [23] et nous exposerons plutôt la méthode de Beudon [1] à laquelle les travaux de M. Hadamard [16, 17] ont donné une grande importance.

23. Cherchons donc l'intégrale de (1) qui contient une multiplicité  $M_{n-1}^1$  donnée arbitrairement. Soient

$$(3) \quad \frac{\partial z}{\partial x_i} = p_i + p_n \frac{\partial x_n}{\partial x_i} \quad (i = 1, \dots, n-1),$$

où  $z$ ,  $x_n$  et  $p_n$  sont des fonctions arbitraires de  $x_1, \dots, x_{n-1}$  les équations qui représentent  $M_{n-1}^1$ .

Pour trouver la multiplicité intégrale contenant  $M_{n-1}^1$ , il faut pouvoir déterminer toutes les dérivées partielles de  $z$  sur le support  $\Sigma$  de  $M_{n-1}^1$ .

Elles entrent dans le développement taylorien de la solution. Nous ne nous occuperons pas des cas où la solution est déterminée par les données, mais bien plutôt des cas où elle est indéterminée. Les conditions d'indétermination caractériseront certaines multiplicités  $M_{n-1}^1$  dont l'importance pour les applications est considérable.

On calcule les dérivées secondes au moyen des formules suivantes :

$$(4) \quad \frac{\partial p_\rho}{\partial x_i} = p_{\rho i} + p_{\rho n} \frac{\partial x_n}{\partial x_i}$$

( $\rho = 1, \dots, n; i = 1, \dots, n-1$ )

qui donnent

$$(5) \quad p_{\rho n} = \frac{\partial p_n}{\partial x_\rho} - p_{nn} \frac{\partial x_n}{\partial x_\rho},$$

$$(6) \quad p_{\rho i} = \frac{\partial p_\rho}{\partial x_i} - \frac{\partial x_n}{\partial x_i} \frac{\partial p_n}{\partial x_\rho} + p_{nn} \frac{\partial x_n}{\partial x_i} \frac{\partial x_n}{\partial x_\rho}.$$

On substitue ces expressions dans (2) et l'on doit obtenir  $p_{nn}$  au moyen de quoi toutes les dérivées secondes se calculent. Il vient

$$\left( \sum_{\rho=1}^{\rho=n-1} \sum_{i=1}^{i=n-1} A_{\rho i} \frac{\partial x_n}{\partial x_i} \frac{\partial x_n}{\partial x_\rho} - \gamma \sum_{\rho=1}^{\rho=n-1} A_{\rho n} \frac{\partial x_n}{\partial x_\rho} + A_{nn} \right) p_{nn} \\ + \sum_{\rho=1}^{\rho=n-1} \sum_{i=1}^{i=n-1} A_{\rho i} \left( \frac{\partial p_\rho}{\partial x_i} - \frac{\partial x_n}{\partial x_i} \frac{\partial p_n}{\partial x_\rho} \right) + 2 \sum A_{\rho n} \frac{\partial p_n}{\partial x_\rho} + \varphi = 0.$$

Le problème de Cauchy est impossible si le coefficient de  $p_{nn}$  est nul sans que la seconde ligne du premier membre le soit. Pour qu'il soit indéterminé, il faut que le dit coefficient et la seconde ligne en question soit nuls à la fois. Ainsi donc les premières conditions nécessaires de l'indétermination s'écrivaient :

$$(7) \quad \sum_{\rho=1}^{\rho=n-1} \sum_{i=1}^{i=n-1} A_{\rho i} \frac{\partial x_n}{\partial x_i} \frac{\partial x_n}{\partial x_\rho} - 2 \sum_{\rho=1}^{\rho=n-1} A_{\rho n} \frac{\partial x_n}{\partial x_\rho} + A_{nn} = 0,$$

$$(8) \quad \sum_{\rho=1}^{\rho=n-1} \sum_{i=1}^{i=n-1} A_{\rho i} \left( \frac{\partial p_\rho}{\partial x_i} - \frac{\partial x_n}{\partial x_i} \frac{\partial p_n}{\partial x_\rho} \right) - 2 \sum_{\rho=1}^{\rho=n-1} A_{\rho n} \frac{\partial p_n}{\partial x_\rho} + \varphi = 0.$$

Les multiplicités  $M_{n-1}^1$  définies par les équations (3), (7) et (8) où  $x_1, x_n$  et  $p_n$  sont des fonctions de  $x_1, \dots, x_{n+1}$  sont les *multiplicités caractéristiques* ou simplement les *caractéristiques* de l'équation (2).

### Caractéristiques et bicaractéristiques.

24. Si la multiplicité  $M_{n-1}^1$  qui figure la donnée du problème de Cauchy est une caractéristique, les éléments du second ordre dans

le développement taylorien de la solution du dit problème sont indéterminés; on peut se donner arbitrairement  $p_{nn}$  sur  $M_{n-1}^1$ , les autres  $p_{ik}$  se déduisent alors des équations (5) et (6). En supposant qu'on puisse continuer à déterminer les éléments du troisième ordre sur la multiplicité intégrale et ensuite les éléments d'un ordre quelconque, et si le développement taylorien est convergent, on dira que la multiplicité intégrale contient la caractéristique  $M_{n-1}^1$ .

Mais ce fait là ne nous importe guère. Il nous suffit d'étudier les caractéristiques placées sur une multiplicité intégrale donnée.

Or le calcul que nous avons fait prouve que l'on peut trouver une infinité de caractéristiques  $M_{n-1}^1$  sur une intégrale. L'équation (7) lorsque  $z$  est connue en fonction de  $x_1, \dots, x_n$  définit  $x_n$  comme fonction de  $x_1, \dots, x_{n-1}$ ; on sait que cela est possible d'une infinité de manières; il passe toujours une intégrale de (7) par une multiplicité définie par les fonctions

$$\begin{aligned} x_{n-1} &= x_{n-1}^q, \\ x_n &= f(x_1, \dots, x_{n-1}), \end{aligned}$$

$f$  étant arbitraire. Mais si (2) est vérifiée par  $z$ , l'équation (8) est une conséquence de l'équation (7) et notre affirmation est démontrée.

On pourrait poursuivre l'étude de l'indétermination du problème de Cauchy en passant aux éléments du troisième ordre; c'est ce que Beudon a fait dans le Mémoire cité et il définit facilement des multiplicités  $M_{n-1}^2, M_{n-1}^3, \dots$ , qui sont des caractéristiques d'ordre 2, 3, ....

25. Remarquons que les équations des caractéristiques ne sont déterminées en général que pour des intégrales  $z$  données, car les coefficients  $A_{ik}$  dépendent de  $z$  et des  $p_i$ . Il arrive cependant que ces caractéristiques sont indépendantes de toute intégrale particulière de (1) lorsque les  $A_{ik}$  ne dépendent que des  $x_1, \dots, x_n$ ; c'est ce qui se passe pour les équations linéaires auxquelles nous allons vouer la suite de notre étude.

A toute équation linéaire aux dérivées partielles du second ordre correspond une équation du premier ordre (7) qui définit évidemment une propagation d'ondes où  $x_n$  est le temps de la propagation; l'espace où les ondes se propagent est l'espace  $x_1, \dots, x_{n-1}$  et les

surfaces d'ondes sont définies par les équations

$$x_n = x_n(x_1, \dots, x_{n-1}),$$

où  $x_n(x_1, \dots, x_{n-1})$  est une solution quelconque de (7). On remplacera  $n$  par  $n - 1$  dans la théorie du premier chapitre et  $t$  par  $x_n$ . L'équation tangentielle des ondes dérivées est (7); pour la mettre sous forme homogène  $\pi = 1$ , on posera dans (7) :

$$\frac{\partial x_n}{\partial x_i} = \frac{P_i}{\pi} \quad (i = 1, \dots, n - 1)$$

et l'on résoudra par rapport à  $\pi$ .

Les caractéristiques de la propagation seront dites, par M. Hadamard, *loc. cit.*, les *bicaractéristiques* de l'équation (1). Elles sont définies par les équations

$$\begin{aligned} (9) \quad & \frac{dx_i}{2 \left( \sum_{\rho=1}^{\rho=n-1} A_{\rho i} P_{\rho} - A_{in} \right)} \\ & = \frac{dP_i}{-\left( \frac{\partial H}{\partial x_i} + P_i \frac{\partial H}{\partial x_n} \right)} = \frac{dx_n}{2 \left( \sum_{\rho=1}^{\rho=n-1} A_{\rho n} P_{\rho} - A_{nn} \right)} \\ & \quad (i = 1, \dots, n - 1). \end{aligned}$$

26. Il est utile de mettre l'équation (7) sous une forme différente. Au lieu de supposer que les équations des ondes sont données sous la forme

$$x_n = x_n(x_1, \dots, x_{n-1}),$$

on peut imaginer qu'elles sont données par l'équation

$$F(x_1, \dots, x_n) = 0$$

et dès lors (7) prend la forme

$$(7') \quad \sum_{i=1}^{i=n} \sum_{k=1}^{k=n} A_{ik} \frac{\partial F}{\partial x_i} \frac{\partial F}{\partial x_k} = 0$$

et les bicaractéristiques sont définies, comme un calcul facile le

montre, par les équations

$$(9') \quad \frac{dx_i}{\sum_{k=1}^{k=n} A_{ik} \pi_k} = \frac{d\pi_j}{\frac{1}{2} \sum_{i=1}^{i=n} \sum_{k=1}^{k=n} \frac{\partial A_{ik}}{\partial x_j} \pi_i \pi_k} \quad (i, j = 1, \dots, n),$$

$$\text{si } \pi_i = \frac{\partial F}{\partial x_i}.$$

Remarquons que, dès l'instant où l'on se borne à ne considérer que des caractéristiques sur des intégrales de (2), l'équation (8) ne joue aucun rôle, elle est satisfaite dès que (7) ou (7') le sont.

### Systèmes d'équations aux dérivées partielles.

27. La notion de caractéristique peut s'étendre à un système d'équations aux dérivées partielles du second ordre, comme l'a montré M. Hadamard [16] (1).

Il sera possible aussi d'attacher une propagation d'ondes à un système définissant  $k$  fonctions inconnues  $z_1, \dots, z_k$  de  $n$  variables indépendantes  $x_1, \dots, x_n$  et cette propagation se fera dans l'espace  $x_1, \dots, x_{n-1}$ , le temps sera encore  $x_n$ .

Soit, en effet,

$$(10) \quad \sum_{i=1}^{i=n} \sum_{j=1}^{j=n} A_{ij}^{(m)} p_{ij}^{(l)} + \varphi^{(m)} = 0 \quad (m = 1, \dots, k)$$

le système proposé; on a

$$p_i^{(l)} = \frac{\partial z_l}{\partial x_i}, \quad p_{ik}^{(l)} = \frac{\partial^2 z_l}{\partial x_i \partial x_k},$$

et les coefficients  $A_{ij}^{(m)}$  ainsi que les  $\varphi^{(m)}$  sont des fonctions des  $x$ , des  $z$  et des  $p_i^{(l)}$ . On considère une multiplicité  $M_{n-1}^1$  :

$$\bar{x}_n = x_n(x_1, \dots, x_{n-1})$$

et l'on se propose de résoudre le problème de Cauchy pour le système donné. On suppose que les éléments du premier ordre sont donnés

---

(1) Cf. aussi JANET [29].

pour chaque  $z_l$  et l'on cherche les éléments  $p_{ij}^{(l)}$  du second ordre. Tout revient, comme on le voit facilement, à déterminer les  $p_{nn}^{(l)}$  au moyen du système

$$\sum_{l=1}^{l=k} H^{(ml)} p_{nn}^{(l)} + K^{(m)} = 0 \quad (m = 1, \dots, k),$$

où

$$H^{(ml)} = \sum_{i=1}^{i=n-1} \sum_{j=1}^{j=n-1} A_{ij}^{(ml)} \frac{\partial x_n}{\partial x_i} \frac{\partial x_n}{\partial x_j} - 2 \sum_{i=1}^{i=n-1} A_{in}^{(ml)} \frac{\partial x_n}{\partial x_i} + A_{nn}^{(ml)}$$

$(m, l = 1, \dots, k)$

et où les  $K^{(m)}$  sont certaines expressions dont il est inutile de donner la forme explicite; elles ne contiennent aucun des  $p_{ij}^{(m)}$ .

Si le déterminant  $\Delta$  des  $H^{(ml)}$  est nul, le problème de Cauchy est impossible ou indéterminé. Les conditions nécessaires de l'indéterminateur sont assez compliquées à écrire; elles font intervenir le rang du tableau des  $H^{(ml)}$  et elles lient les  $K^{(m)}$  entre eux. Si l'on se borne à l'étude des variétés définies par l'équation

$$(11) \quad \Delta = 0,$$

qui se trouvent sur les multiplicités intégrales du système, les conditions en question sont vérifiées identiquement.

Les multiplicités de  $M_{n-1}$  définies par (11) sont dites encore les *caractéristiques* du système (10).

L'équation  $\Delta = 0$  définit bien dans l'espace  $x_1, \dots, x_{n-1}$  une propagation d'ondes, où  $x_n$  est le temps, qui est indépendante des solutions  $z_l$  considérées si les  $A_{ij}^{(ml)}$  ne dépendent que des  $x_1, \dots, x_n$ ; nous supposons qu'il en soit ainsi à moins de mention expresse du contraire.

Dans ce cas, on peut encore définir des *bicaractéristiques* du système (10); ce sont les caractéristiques de l'équation aux dérivées partielles du premier ordre (11).

**Interprétation physique des équations de second ordre.  
Discontinuité des solutions.**

28. Dans les conditions respectives où nous nous sommes placé, on peut dire que la donnée d'une intégrale de (2) ou de (10) revient à la



donnée d'une, ou de  $k$ , fonctions  $z$ , ou  $z_1, \dots, z_k$ , de  $x_1, \dots, x_n$  dont on peut suivre la variation sur les surfaces d'ondes consécutives en parcourant chaque bicaractéristique. Ainsi une bicaractéristique, considérée comme une trajectoire, sert au transport des éléments de contact des surfaces d'ondes et au transport des valeurs de certaines fonctions  $z_1, \dots, z_k$  qui peuvent dès lors caractériser les intensités de certains ébranlements (concomitants si  $k > 1$ , comme dans le cas des équations de Maxwell, où ces ébranlements sont les perturbations de l'éther causées par les champs électrique et magnétique, c'est-à-dire, en fait, ces champs eux-mêmes).

La théorie du premier Chapitre est, en effet, impuissante à représenter toutes les circonstances d'une propagation; en particulier elle ne donne aucun détail sur l'intensité de l'ébranlement qui se propage. Il faut recourir aux équations du second ordre pour suppléer à cette carence et la théorie que nous venons d'esquisser montre nettement de quelle manière la théorie cinématographique du premier Chapitre intervient dans la théorie, qu'on peut dire dynamique, des équations de second ordre.

Remarquons que, considérées comme des fonctions de  $x_n$  le long d'une bicaractéristique, les fonctions  $z_l$  n'ont une valeur non nulle que lorsque  $x_n$  a atteint la valeur qui correspond au point considéré de la bicaractéristique. A ce moment-là, l'ébranlement a atteint le point et les  $z_l$  y prennent des valeurs appréciables alors qu'elles sont nulles au delà.

D'une façon plus précise, les multiplicités à  $n - 2$  dimensions que sont les surfaces d'ondes dans l'espace  $x_1, \dots, x_{n-1}$  sont des multiplicités de *discontinuité* (pour  $n = 4$ , ce sont des *surfaces de discontinuité*) du milieu physique à  $n - 1$  dimensions où se propagent les ébranlements.

L'étude des discontinuités et surtout l'étude des circonstances où ces discontinuités sont compatibles a été faite par de nombreux géomètres au premier rang desquels il faut placer Riemann, Christoffel, Hugoniot et M. Hadamard ([16], où se trouve la biographie relative aux trois premiers auteurs cités).

Partant alors des équations de la physique mathématique, ils ont montré que l'équation des caractéristiques de l'une ou l'autre d'entre elles exprime qu'il y a effectivement des discontinuités compatibles sur les caractéristiques.

Nous nous bornons à ces remarques; les conditions de compatibilité sont hors du cadre de notre étude, il suffit que nous ayons rappelé qu'elles conduisent aussi aux caractéristiques. (Cf. aussi l'ouvrage de M. VAN MIEGHEM [33]).

29. Il y a cependant d'autres discontinuités qu'il convient d'examiner avec plus de soin, ce sont celles qui affectent les intégrales  $z_i$  dans les régions où elles deviennent infinies. Plus précisément, suivant Delassus [8], M. Le Roux [18] et M. Hadamard [16] cherchons dans quelles circonstances une *équation linéaire* (1)

$$(12) \quad P(z) \equiv A_{ik} p_{ik} + A_i p_i + A z = 0,$$

peut posséder une intégrale de la forme

$$z = Z F(\pi),$$

$Z$  et  $\pi$  étant des fonctions finies, continues et dérivables deux fois au moins, mais où  $F$  considérée comme fonction de  $\pi$  est singulière pour  $\pi = 0$ , cette singularité étant telle que  $F'(\pi)$  est infiniment grand vis-à-vis de  $F(\pi)$  et  $F''(\pi)$  vis-à-vis de  $F'(\pi)$  si  $\pi$  est infiniment petit, par exemple

$$\frac{z}{\pi^q}, \quad \frac{1}{\pi^m}, \quad \log \pi, \quad e^{\frac{1}{\pi}}, \quad \dots$$

En substituant dans l'équation proposée, il vient, si l'on pose  $\frac{\partial \pi}{\partial x_i} = \pi_i$ ,

$$(13) \quad (A_{ik} \pi_i \pi_k) Z F''(\pi) + \left[ z \frac{\partial Z}{\partial x_i} A_{ij} \pi_j + Z [P(\pi) - A\pi] \right] F'(\pi) + P(Z) F(\pi) = 0.$$

Or, dans les circonstances où nous nous sommes placé, le coefficient de  $F''(\pi)$  doit être nul si  $\pi = 0$ , donc

$$A_{ik} \pi_i \pi_k = 0.$$

Autrement dit, s'il existe une solution du type indiqué, la multiplicité  $\pi = 0$  est une caractéristique de l'équation proposée. Il en serait

(1) La sommation n'est pas indiquée; il faut la faire de 1 à  $n$ .

de même si l'on cherchait  $z$  de la forme

$$(14) \quad z = Z F(\pi) + \zeta,$$

$\zeta$  étant une fonction régulière. M. Hadamard (*loc. cit.*, [16], p. 333) a montré que, si  $\pi = 0$  est une caractéristique, on peut effectivement trouver des solutions de la forme (14); nous n'aurons pas besoin de ce résultat pour la suite de notre étude.

### Ondes périodiques. Approximation de l'optique géométrique.

30. Une remarque très importante, dans le même ordre d'idées, a été faite par M. Hadamard (*loc. cit.*, [16], p. 345); elle est relative aux *ondes périodiques* et elle touche au problème fondamental de l'approximation dite de l'optique géométrique que l'on peut faire dans l'étude de certains phénomènes.

En physique, il convient dans un grand nombre de cas, de se borner aux ondes périodiques. Elles sont représentées par des fonctions  $z$  de la forme

$$z = \sin \mu \pi \quad (\mu = \text{const.}),$$

où  $\pi$  est une fonction de  $x_1, \dots, x_n$ , linéaire le plus souvent par rapport à  $x_n$ .

Elles peuvent être aussi de la forme

$$(15) \quad z = Z \sin \mu \pi + \zeta,$$

$Z$  et  $\zeta$  étant des fonctions régulières de  $x_1, \dots, x_n$  et l'on imaginera alors que le phénomène que représente la variable  $z$  est dû à la superposition de deux ébranlements, l'un  $\zeta$ , et l'autre  $Z \sin \mu \pi$  qui est périodique en  $x_n$  si  $Z$  n'en dépend pas, et si  $\pi$  est linéaire en  $x_n$ , ou si  $Z$  en dépend, qui est une modulation qu'on pourra parfois considérer comme périodique dans un court laps de temps.

Lorsque  $\mu$  a une valeur très grande la fonction  $\sin \mu \pi$  passe, pour de petites variations de  $\pi$ , de la valeur  $+1$  à la valeur  $-1$ ; elle se comporte pratiquement comme une fonction singulière dont la dérivée est de l'ordre de  $\mu$ , dont la dérivée seconde est de l'ordre de  $\mu^2$ , etc. Le physicien qui utilise souvent de telles fonctions négligera dans ses calculs les termes en  $\mu$  devant les termes en  $\mu^2$ , et par suite  $z$  vis-à-vis de  $\frac{\partial z}{\partial x_n}$ ,  $\frac{\partial z}{\partial x_n}$  vis-à-vis de  $\frac{\partial^2 z}{\partial x_n^2}$ .

D'une façon plus précise, et sans faire d'abord d'hypothèses sur la forme de  $\pi$  relativement à  $x_n$ , cherchons une solution de (12) qui ait la forme (15) dans le cas où  $\mu$  est très grand. En substituant et ordonnant, on trouve

$$(16) \quad -\mu^* Z \sin \mu \pi \left( A_{ik} \frac{\partial \pi}{\partial x_i} \frac{\partial \pi}{\partial x_k} \right) + \mu \cos \mu \pi \left( 2 A_{ik} Z \frac{\partial Z}{\partial x_i} \frac{\partial \pi}{\partial x_k} + A_i Z \frac{\partial \pi}{\partial x_i} + A_{ik} Z \frac{\partial^2 \pi}{\partial x_i \partial x_k} \right) + P(Z) \sin \mu \pi + P(\zeta) = 0.$$

L'annulation du terme en  $\mu^2$  donne

$$(17) \quad A_{ik} \frac{\partial \pi}{\partial x_i} \frac{\partial \pi}{\partial x_k} = 0.$$

Donc l'équation

$$\pi = \text{const.}$$

représente encore une caractéristique.

*Les surfaces d'égale phase*, comme on appelle dans une propagation périodique, ou dans une modulation, les multiplicités sur lesquelles l'argument de la fonction périodique a une valeur constante donnée, sont donc des multiplicités caractéristiques lorsque le paramètre  $\mu$  est très grand et qu'on peut le négliger vis-à-vis de son carré.

31. Choisissons  $\pi$  de cette façon; le terme en  $\mu^2$  étant nul, annulons le terme en  $\mu$ . Or, sur une caractéristique, on peut considérer les bicaractéristiques définies par les équations

$$\frac{dx_i}{2 A_{ik} \frac{\partial \pi}{\partial x_i}} = du \quad (i = 1, \dots, n)$$

et l'on peut alors calculer  $Z$  sur chaque bicaractéristique par l'équation

$$\frac{dZ}{du} + MZ = 0,$$

où

$$M = A_i \frac{\partial \pi}{\partial x_i} + A_{ik} \frac{\partial \pi}{\partial x_i \partial x_k};$$

c'est une fonction connue. On trouve alors

$$Z = Z_0 e^{\int_{u_0}^u M du},$$

où  $Z_0$  est une fonction arbitraire du point variable situé sur une multiplicité  $M_{n-2}$  de chaque  $M_{n-1}$  caractéristique <sup>(1)</sup> qui se propage de  $M_{n-1}$  en  $M_{n-1}$

$$\pi = \text{const.},$$

c'est-à-dire qui conserve. si  $\pi$  est linéaire en fonction de  $x_n$ , ce que nous supposons dorénavant, la même équation,

$$\psi(x_1, \dots, x_{n-1}) = 0.$$

$Z$  est alors déterminée dans tout l'espace  $x_1, \dots, x_n$ .

On déterminera  $\zeta$  enfin par la condition

$$P(\zeta) = -P(Z) \sin \mu \pi,$$

où  $P(Z)$  est une fonction connue de  $x_1, \dots, x_n$ ; dans un grand nombre de cas  $\zeta$  est négligeable (cf. Hadamard, *loc. cit.*, p. 346).

Remarquons que  $Z_0$  est la valeur fixée de  $Z$  sur une bicaractéristique. Si l'on considère un *pinceau* de bicaractéristiques issues, par exemple, d'un ensemble de points, tellement choisis qu'elles traversent une certaine région de l'espace  $x_1, \dots, x_n$ , on peut alors supposer que  $Z_0$  est nulle partout sauf sur l'ensemble en question, qui peut correspondre à  $u = u_0$  pour chaque bicaractéristique; dès lors  $Z$  ne sera différent de zéro que sur le pinceau. Or le choix de l'ensemble de points considérés peut physiquement se faire au moyen d'un écran percé d'un trou (si  $n = 4$ ) et l'on voit que le phénomène *périodique* ne se propage que sur le pinceau pour autant que l'approximation qui consiste à négliger  $\mu$  vis-à-vis de  $\mu^2$  est légitime. Une telle approximation est celle que l'on se permet lorsqu'en optique on se borne à la considération des rayons (optique géométrique).

Les remarques précédentes dues à M. Hadamard éclairent d'une vive lumière les prolégomènes physiques de la mécanique ondulatoire; on en verra des applications dans l'ouvrage de M. L. de Broglie [4]; nous n'aurons pas à y revenir.

32. On pourrait étendre sans difficulté cette théorie des singularités et celle des ondes périodiques à un système d'équations aux dérivées partielles. Le lecteur verra bien sous quelle forme cette

---

<sup>(1)</sup> Si  $n = 3$ , les  $M_{n-2}$  ne doivent pas être des caractéristiques; pour  $n$  quelconque elles n'en doivent pas contenir.

extension peut se faire; elle ne nous sera pas nécessaire dans la suite, parce que notre propos n'est pas d'entrer plus que nous ne l'avons fait au paragraphe 27, dans la théorie des systèmes (<sup>1</sup>), le cadre de ce petit livre ne le permet pas. Cependant nous tenons à citer les travaux de M. Levi-Civita [22 et 23] et celui de M. Racah [35] qui ont traité de ce point de vue, d'une part, les équations de la gravitation einsteinienne et, d'autre part, celles de Dirac relatives au photon et à l'électron.

## CHAPITRE IV.

RETOUR A L'INTERPRÉTATION ONDULATOIRE DE LA MÉCANIQUE ANALYTIQUE.  
GÉOMÉTRIQUES D'UNIVERS. CONSIDÉRATIONS PROBABILISTES. ONDES DE BROGLIE.

### Équations du second ordre et mécanique.

33. Dans le deuxième chapitre, nous avons vu comment, prolongeant une belle idée d'Hamilton, M. Vessiot a attaché une propagation d'ondes à tout mouvement d'un système holonome avec fonction de forces. Jusqu'aux travaux de M. Louis de Broglie, qui ont transformé la mécanique, on n'avait que faire physiquement de ces ondes, si bien que leur introduction dans la dynamique analytique pouvait paraître plus un raffinement d'élégance qu'un véritable enrichissement, et d'ailleurs dans le cas le plus simple du point matériel, la vitesse de propagation d'onde n'étant pas la même que la vitesse du point matériel, cette élégance même avait paru illusoire.

Il est intéressant, en poursuivant la ligne des travaux de M. Vessiot au travers des idées de Beudon et surtout de M. Hadamard, de rechercher quelles équations du second ordre on peut proposer de manière que la propagation d'ondes qui leur correspond, au sens du chapitre précédent, soit précisément celle qui est attachée au mouvement que le problème de dynamique analytique considéré définit.

Il est évident cependant que si l'on passe nécessairement de l'équation (2) du Chapitre III à l'équation (7) ou à l'équation (7'), on ne

---

(<sup>1</sup>) La théorie générale des caractéristiques des systèmes a donné lieu récemment à d'importantes recherches, citons celles de M. Cartan, [6], de MM. Thomas et Titt [38].

peut pas passer *nécessairement* d'une équation du premier ordre définissant les ondes à *une* équation du second ordre; si l'équation de propagation est du second degré par rapport aux dérivées on peut passer à une équation du type (2) mais tous les termes qu'on a groupés dans la notation  $\varphi$  y sont indéterminés. Il faudra de nouveaux principes pour assurer l'unicité de l'équation du second ordre qu'on se propose de trouver pour réaliser le programme dont nous venons d'exprimer les grandes lignes.

34. Soit le système à  $n - 1$  degrés de liberté, défini au Chapitre II, paragraphe 14. L'équation des ondes dérivées est l'équation de Jacobi

$$(J) \quad u_n + H(x_1, \dots, x_{n-1}, x_n; p_1, \dots, p_n) = 0$$

et le « temps » de la propagation étant l'action S, on pose dans (J)

$$u_k = \frac{\partial S}{\partial x_k} \quad (k = 1, \dots, n).$$

L'équation de Jacobi ne peut être identifiée à l'équation (7) qui définit les caractéristiques de (2) que si l'on écrit (2) et (7) avec  $n + 1$  variables indépendantes, en faisant  $S = x_{n+1}$  :

$$(1) \quad \sum_1^{n+1} \sum_1^{n+1} G_{ik} p_{ik} + \varphi = 0$$

et

$$(2) \quad \sum_{\rho=1}^{\rho=n} \sum_{i=1}^{i=n} G_{\rho i} \frac{\partial S}{\partial x_\rho} \frac{\partial S}{\partial x_i} - 2 \sum_{\rho=1}^{\rho=n} G_{\rho, n+1} \frac{\partial S}{\partial x_\rho} + G_{n+1, n+1} = 0.$$

Cela étant posé, il convient de rappeler que H est précisément du second degré en les  $u_i$  ( $i = 1 \dots, n - 1$ ). On peut écrire l'équation (J) sous la forme

$$\frac{\partial S}{\partial x_n} + \sum_{i=1}^{i=n-1} \sum_{k=1}^{k=n-1} B_{ik} \frac{\partial S}{\partial x_i} \frac{\partial S}{\partial x_k} + 2 \sum_{i=1}^{i=n-1} B_i \frac{\partial S}{\partial x_i} + B = 0,$$

où [cf. équations (2), § 14]

$$B_{ik} = \frac{1}{2} A_{ik}, \quad B_i = - \sum_{k=1}^{k=n-1} A_{ik} b_k \quad (i = 1, \dots, n-1),$$

$$B = \sum_{j=1}^{j=n-1} \sum_{k=1}^{k=n-1} A_{jk} b_j b_k - U - \frac{c}{2}.$$

L'identification à l'équation (2) donnera

$$\begin{aligned} G_{\rho i} &= B_{\rho i} & (\rho, i = 1, \dots, n-1), \\ G_{ni} &= G_{in} = G_{nn} = 0 & (i = 1, \dots, n-1), \\ G_{i, n+1} &= -B_i & (i = 1, \dots, n-1), \\ G_{n, n+1} &= -\frac{1}{2}, \\ G_{n+1, n+1} &= B. \end{aligned}$$

On peut formuler le théorème suivant :

A tout système holonome avec fonction de forces, ayant  $n - 1$  degrés de liberté et dont la description se fait au moyen de  $n - 1$  paramètres  $x_1, \dots, x_{n-1}$ , on fait correspondre un espace à  $n + 1$  dimensions  $E_{n+1}(x_1, \dots, x_{n-1}, x_n, S)$  où  $x_n$  est le temps et  $S$  l'action hamiltonienne. L'équation de Jacobi du système définit dans l'espace  $E_n(x_1, \dots, x_n)$  une propagation d'ondes à régime permanent; les surfaces d'ondes sont les caractéristiques de certaines équations aux dérivées partielles du second ordre dont les termes de second ordre, linéaires par rapport à la fonction inconnue  $z$  sont parfaitement déterminés; les termes restant constituent une fonction arbitraire de  $z$ , de  $\frac{\partial z}{\partial x_i}$ , de  $\frac{\partial z}{\partial S}$ , de  $x_1, \dots, x_{n-1}, x_n$  et  $S$ ; les équations de Lagrange du système sont les bicaractéristiques, au sens de M. Hadamard, de cette équation du second ordre.

En bref, l'équation

$$(3) \quad B \frac{\partial^2 z}{\partial S^2} - \frac{1}{2} \frac{\partial^2 z}{\partial S \partial x_n} - \sum_{i=1}^{i=n-1} B_i \frac{\partial^2 z}{\partial S \partial x_i} + \sum_{i=1}^{i=n-1} \sum_{j=1}^{j=n-1} B_{ij} \frac{\partial^2 z}{\partial x_i \partial x_j} + \gamma = 0$$

a des caractéristiques

$$S = S(x_1, \dots, x_{n-1}, x_n)$$

qui sont définies par l'équation de Jacobi

$$\frac{\partial S}{\partial x_n} + H = 0,$$

et des bicaractéristiques qui sont définies par les équations de Lagrange ou celles d'Hamilton.

Dans le cas particulier d'un point matériel de masse  $m$  et de coordonnées cartésiennes  $x, y, z$  soumis à la force dérivant du potentiel  $U$ ,



l'équation du second ordre s'écrit en désignant par  $\psi$  la fonction inconnue :

$$\frac{\partial^2 \psi}{\partial x^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial y^2} + \frac{\partial^2 \psi}{\partial z^2} - \frac{\partial \psi}{\partial S} \frac{\partial \psi}{\partial t} - 2U \frac{\partial^2 \psi}{\partial S^2} + \varphi = 0,$$

où  $\varphi$  est une fonction arbitraire de

$$x, y, z, t, S, \psi, \frac{\partial \psi}{\partial x}, \frac{\partial \psi}{\partial y}, \frac{\partial \psi}{\partial z}, \frac{\partial \psi}{\partial t}, \frac{\partial \psi}{\partial S},$$

35. Si les liaisons du système holonome considéré sont indépendantes de  $x_n$  et si  $U$  ne contient que les variables  $x_1, \dots, x_{n-1}$ , le problème se simplifie. On sait alors que les surfaces  $S = \text{const.}$  ou  $W = \text{const.}$  sont confondues avec les surfaces  $x_n = \text{const.}$  de sorte qu'il suffit de considérer un espace qui contient une dimension de moins. On sait en effet que l'équation de propagation est

$$\sqrt{\frac{\mathfrak{E}}{U}} = 1,$$

où  $\mathfrak{E}$  est une forme quadratique en les  $p_1, \dots, p_{n-1}$ . L'équation précédente s'écrit

$$(4) \quad \sum_{i=1}^{i=n-1} \sum_{k=1}^{k=n-1} B_{ik} \frac{\partial W}{\partial x_i} \frac{\partial W}{\partial x_k} - 2U = 0;$$

or si l'on pose

$$2U = 2U \left( \frac{\partial W}{\partial W} \right)^2,$$

on voit que (4) est l'équation, sous la forme ( $\gamma'$ ) du Chapitre III, des caractéristiques,

$$W(x_1, \dots, x_{n-1}) - W = 0$$

de l'équation du second ordre

$$(5) \quad \sum_{i=1}^{i=n-1} \sum_{k=1}^{k=n-1} B_{ik} \frac{\partial^2 z}{\partial x_i \partial x_k} - 2U \frac{\partial^2 z}{\partial W^2} + \varphi = 0;$$

les  $B_{ik}$  sont les coefficients de la forme adjointe  $\mathfrak{E}$  ou  $T$ .

Or ni  $U$  ni les  $B_{ik}$  ne dépendant de  $x_n$ , on pourrait supposer que  $\varphi$  n'en dépende pas non plus et l'on simplifierait l'équation précédente en cherchant des solutions de la forme

$$z = \lambda(W) \zeta(x_1, \dots, x_{n-1}).$$

Supposons que  $\varphi$  soit linéaire en  $z$  et même pour simplifier encore que

$$\varphi = \rho(x_1, \dots, x_{n-1})z;$$

alors on aura

$$\sum_{i=1}^{i=n-1} \sum_{k=1}^{k=n-1} B_{ik} \frac{\partial^2 \zeta}{\partial x_i \partial x_k} + \rho \zeta - 2U \frac{\lambda''(W)}{\lambda(W)} \zeta = 0,$$

ce qui n'est possible que si

$$\frac{\lambda''(W)}{\lambda(W)} = \text{const.}$$

On voit apparaître, dans ce cas très simple, des solutions  $z$  qui sont fonctions [exponentielles, donc, dans certaines circonstances, *périodiques* de  $W$ .

Dans ces considérations, la variable  $x_n$  ne joue aucun rôle. Cependant on sait que

$$dW = 2 \sqrt{UT} dx_n,$$

c'est-à-dire que  $W = \text{const.}$  si  $x_n = \text{const.}$  ce qui permet, comme on le sait, d'éliminer  $W$  pour n'avoir à s'inquiéter que de  $x_n$ . Nous n'y insisterons pas car la suite permet de préciser dans le cas le plus intéressant pour la mécanique ondulatoire le rôle de l'action et celui du temps.

### Conditions d'invariance.

36. Considérons maintenant le mouvement d'un point matériel du point de vue de la relativité générale. La ligne d'univers est une certaine géodésique d'un  $ds^2$  :

$$(6) \quad ds^2 = g_{ik} dx_i dx_k.$$

On y peut attacher (*cf.* § 19) une propagation d'ondes dont l'équation est

$$(7) \quad \pi(x | p) = \sqrt{g^{ik} p_i p_k} = 1;$$

le régime est permanent; le temps de la propagation est la variable *s* elle-même.

Considérons une multiplicité à cinq dimensions  $M_5(x_1, \dots, x_4, x_5)$ ,

dont le  $ds^2$  est

$$dx_5^2 - g_{ik} dx_i dx_k.$$

Les géodésiques de longueur nulle de cette  $M_5$  se projettent dans l'univers  $x_1, \dots, x_4$  selon des géodésiques de (6).

A ces géodésiques de longueur nulle de  $M_5$ , correspond une propagation d'ondes qui est précisément celle qui est attachée dans l'univers  $x_1, \dots, x_4$  à la ligne d'univers du point matériel considéré; le régime est permanent, le temps de la propagation étant  $x_5$ , c'est-à-dire le *temps propre* du point matériel.

L'équation tangentielle des ondes dérivées est, dans l'univers, l'équation (7), mais en posant  $\frac{\pi_i}{\pi_5} = -p_i$ , elle devient dans  $M_5$

$$(8) \quad g^{\alpha\beta} \pi_\alpha \pi_\beta - \pi_5 \pi_5 = 0,$$

à laquelle correspondent des équations aux dérivées partielles du second ordre dont la plus simple est

$$(9) \quad g^{\alpha\beta} \frac{\partial^2 z}{\partial x_\alpha \partial x_\beta} - \frac{\partial^2 z}{\partial x_5^2} = 0.$$

37. Cependant il convient d'ajouter ici quelques conditions nouvelles. Dans les calculs que nous avons développés, il était à peu près indifférent que les variables représentassent des coordonnées rectangulaires. La théorie de la propagation est une théorie de contact et si les variables représentaient des coordonnées curvilignes quelconques dans l'espace de la propagation, il n'y aurait pas grand chose à changer dans les développements des chapitres précédents; seules les relations en  $\Omega$  et  $\pi$  (Chap. I, § 11) seraient à transformer en tenant compte de la métrique définie par le  $ds^2$  de l'espace de propagation.

Il est préférable encore de faire davantage; au lieu de considérer l'univers, considérons  $M_5$  dont le  $ds^2$  est

$$(10) \quad \sum_{i=1}^{i=5} \sum_{k=1}^{k=5} \gamma_{ik} dx_i dx_k.$$

L'équation (8) relative aux géodésiques de longueur nulle de  $M_5$  s'écrira, avec les notations bien connues du calcul différentiel absolu,

relatives à la forme (10) :

$$(11) \quad \sum_1^{\circ} \sum_1^5 \gamma^{ik} \pi_i \pi_k = 0,$$

mais l'équation (9) doit être transformée si l'on veut que sa relation avec (11) soit invariante lorsqu'on change de coordonnées dans la  $M_5$ , la fonction  $z$  étant elle-même un invariant. La forme invariante la plus simple est évidemment

$$(12) \quad \frac{1}{\sqrt{\gamma}} \sum_{i=1}^{i=\circ} \frac{d}{dx_i} \left( \sqrt{\gamma} \gamma^{ik} \frac{\partial z}{\partial x_k} \right) = 0,$$

où  $\gamma$  est le déterminant des  $\gamma_{ik}$ . Cette équation qui s'écrit au moyen de la dérivée covariante

$$z^r | r = 0,$$

où  $z^r = g^{ri} \frac{\partial z}{\partial x_i}$ , est bien invariante.

Si le  $ds^2$  est de la forme particulière

$$dx_3^2 - g_{ik} dx_i dx_k,$$

on aura, en utilisant la forme fondamentale (6),

$$\begin{aligned} \sqrt{\gamma} &= \sqrt{g}; & \gamma^{ik} &= -g^{ik} \quad (i, k = 1, 2, 3, 4) \\ \gamma^{5k} &= \gamma^{k5} = 0; & \gamma^{55} &= 1 \end{aligned}$$

et par suite (12) s'écrira

$$\frac{1}{\sqrt{g}} \frac{d}{dx_i} \left( \sqrt{g} g^{ik} \frac{\partial z}{\partial x_k} \right) - \frac{\partial^2 z}{\partial x_3^2} = 0$$

ou encore

$$(13) \quad g^{ik} \left( \frac{\partial^2 z}{\partial x_i \partial x_k} - \Gamma_{ik}^l \frac{\partial z}{\partial x_l} \right) - \frac{\partial^2 z}{\partial x_3^2} = 0$$

car

$$\frac{1}{\sqrt{g}} \frac{d(\sqrt{g} g^{ik})}{dx_k} = -g^{rs} \Gamma_{rs}^i$$

$\Gamma_{rs}^i$  étant la notation des symboles de Christoffel de deuxième espèce du  $ds^2$  d'univers (6). L'équation (13) devra alors, pour des raisons d'invariance que nous avons indiquées, remplacer l'équation (9) (1).

---

(1) Cf. KLEIN, [32].

### Électromagnétisme et gravitation.

38. Il est possible de faire d'autres suggestions encore. La multiplicité  $M_5$  qui s'est introduite assez naturellement dans nos calculs peut être considérée d'un point de vue plus élevé.

Primitivement  $x_5$  est un paramètre qui est constant quand l'action est constante; plus précisément, si l'on examine tous les mouvements possible d'un point matériel passant à un même instant en un même point <sup>(1)</sup>, les diverses trajectoires définissent des valeurs de l'action  $W$ . Le lieu des points  $W = \text{const.}$  correspond à des points où  $x_5 = \text{const.}$ , ce paramètre  $x_5$  est le temps propre  $s$  sur chaque ligne d'univers relative à chacun des mouvements considérés. L'idée de faire de  $x_5$  une *variable indépendante*, au même titre que  $x_1, x_2, x_3, x_4$  bouleverse naturellement d'une manière assez profonde les bases de la mécanique.

Il faut remarquer tout d'abord que ce bouleversement peut être fait sans violence. On considère un  $ds^2$  de cet univers nouveau qui ait la forme

$$ds^2 = dx_5^2 - g_{ik} dx_i dx_k,$$

où les  $g_{ik}$  ne dépendent pas de  $x_5$ . C'est exactement ce qu'on a fait plus haut.

Généralisons d'un degré et introduisons une forme où le coefficient de  $dx_5^2$  ne soit plus une constante mais une fonction de  $x_1, x_2, x_3, x_4$ , les autres  $g_{ik}$  ( $i, k = 1, 2, 3, 4$ ) ne dépendant pas non plus de  $x_5$ . On écrira <sup>(2)</sup>

$$g_{55} = \psi^2$$

et

$$(14) \quad ds^2 = \psi^2 dx_5^2 - g_{ik} dx_i dx_k.$$

Proposons-nous dès lors de généraliser la théorie d'Einstein et de trouver des équations définissant les  $g_{ik}$  et  $\psi^2$ . L'idée la plus simple, tout au moins pour les régions d'univers vides de matière, est d'écrire

$$(15) \quad R_{\alpha\beta} = 0 \quad (\alpha, \beta = 1, 2, 3, 4, 5),$$

<sup>(1)</sup> Il est nécessaire de préciser davantage la classe de ces mouvements, mais nous nous bornons à une suggestion.

<sup>(2)</sup> Cf. [13 et 14].

les  $R_{\alpha\beta}$  étant les composantes du tenseur de Riemann contracté relatif au  $ds^2$  défini par (14).

Or, pour  $\alpha, \beta = 1, 2, 3, 4$ , les équations (15) sont précisément celles d'Einstein pour un  $ds^2$  d'univers à quatre dimensions dont les  $g_{ik}$  ( $i, k = 1, 2, 3, 4$ ) sont les coefficients, pourvu qu'on néglige les dérivées  $\frac{\partial\psi}{\partial x_i}$  vis-à-vis des  $\frac{\partial g_{ik}}{\partial x_l}$ , c'est-à-dire « pourvu que  $\psi^2$  ne soit pas trop variable ».

Les équations

$$R_{\alpha 5} = 0 \quad (\alpha = 1, 2, 3, 4)$$

sont identiquement vérifiées et l'équation

$$R_{55} = 0$$

s'écrit

$$(16) \quad g^{hl} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x^i \partial x^h} + \left( \Gamma_{lh}^k g^{lk} + \frac{\partial g^{hl}}{\partial x^h} \right) \frac{\partial \psi}{\partial x^i} = 0,$$

où les  $\Gamma_{li}^k$  sont les symboles de Christoffel de la forme  $g_{ik} dx_i dx_k$ , les  $g^{ik}$  étant relatifs à la même forme.

On peut formuler dès lors le théorème suivant qui attache au mouvement d'un point matériel une propagation d'ondes par un procédé invariantif différent de celui que nous avons vu aux paragraphes précédents :

Si l'on considère un univers einsteinien comme une section  $x_5 = \text{const.}$  d'un univers à cinq dimensions ( $x_1, x_2, x_3, x_4, x_5$ ) dont le  $ds^2$  est de la forme (14), les équations de la gravitation dans le vide sont les équations  $R_{ik} = 0$  ( $i, k = 1, 2, 3, 4$ ), (si les dérivées  $\frac{\partial\psi^2}{\partial x_i}$  sont négligeables vis-à-vis des dérivées  $\frac{\partial g_{ik}}{\partial x_l}$ ) relatives à ce  $ds^2$ , et les lignes d'univers d'un point matériel, dans un tel champ, sont les bicaractéristiques de l'équation  $R_{44} = 0$  qui détermine  $\psi$  lorsque les  $g_{ik}$  sont connus.

L'équation  $R_{44} = 0$  pourrait jouer le rôle de l'équation de Schrödinger (1). Si l'on ne néglige plus les  $\frac{\partial\psi^2}{\partial x_i}$  vis-à-vis des  $\frac{\partial g_{ik}}{\partial x_l}$ , on peut admettre que les termes laissés de côté dans  $R_{ik} = 0$  ( $i, k = 1, 2, 3, 4$ ) traduisent l'influence sur le champ de gravitation des champs

(1) Dans ce cas il est préférable de remplacer  $\psi^2$  par  $\psi\bar{\psi}$  où  $\psi$  est une fonction complexe,  $\bar{\psi}$  étant la quantité conjuguée.



d'ondes que l'équation  $R_{55} = 0$  définit. On pourrait dire alors que le point matériel trouble le champ défini par les  $g_{ik}$  ( $i, k = 1, 2, 3, 4$ ) d'abord par les ondes qui lui sont attachées avant de le faire par sa masse.

39. Il pouvait venir immédiatement à l'esprit des chercheurs d'examiner à quelles équations on est conduit si l'on considère un  $ds^2$  de la multiplicité  $M_5$  dont les  $g_{i5}$  ne fussent plus nuls. On retrouve ainsi la théorie unitaire de M. Kaluza [30] et l'extension qu'en ont donnée MM. Gonthier et Juvet [13 et 14]. Si l'on pose

$$ds^2 = g_{\alpha\beta} dx_\alpha dx_\beta \quad (\alpha, \beta = 1, 2, 3, 4, 5)$$

avec  $g_{55} = \psi^2$  ou  $\psi\bar{\psi}$ , on est conduit en admettant d'abord que les  $g_{5i}$  ( $i = 1, 2, 3, 4$ ) soient très petits, à écrire des équations généralisant celles d'Einstein

$$(17) \quad R_{\alpha\beta} = k \left( T_{\alpha\beta} - \frac{1}{2} g_{\alpha\beta} T \right) \quad (\alpha, \beta = 1, 2, 3, 4, 5),$$

dont les dix premières ( $\alpha = 1, 2, 3, 4$ ) sont les équations ordinaires de la gravitation, dont les quatre suivantes ( $\alpha = 5, \beta = 1, 2, 3, 4$ ) sont les équations de Maxwell définissant les potentiels  $\varphi_i$  en fonction du courant, pourvu qu'on pose

$$g_{i5} = \tau \varphi_i,$$

$\tau$  étant une constante; enfin si  $\alpha = \beta = 5$  on retrouve une équation du second ordre pour  $\psi$ . Cela suppose qu'on néglige les dérivées par rapport à  $x_5$  devant les autres dérivées. Ces conclusions impliquent qu'on a défini le tenseur d'énergie-matière  $T_{\alpha\beta}$  de manière à généraliser celui qu'Einstein a introduit dans sa théorie. On y arrive en posant

$$(18) \quad dx_5 = \frac{\sigma}{\rho} ds,$$

qui définit le cinquième paramètre directeur, dans la  $M_5$ , de la ligne d'univers d'un point d'un milieu continu dont la densité massique est  $\rho$  et la densité électrique  $\sigma$ .

Cette dernière équation s'impose de plus, si l'on part des équations du mouvement de l'électricité écrit au moyen de la force de Lorentz, et qu'on cherche à les interpréter comme celles qui définissent un

déplacement parallèle dans  $M_5$  au sens de M. Levi-Civita. La notion de force est ainsi bannie. M. L. de Broglie a fait une remarque analogue [3].

Ce qu'on peut retenir de cette théorie unitaire, c'est qu'il est possible de tenir compte dans les équations de la gravitation des champs d'ondes créés par le mouvement de la matière. Dès l'instant où ces champs ne sont plus un simple artifice formel, mais qu'on leur accorde une véritable signification physique, leur influence sur les champs de gravitation peut n'être pas négligeable et les remarques précédentes montrent comment on pourrait en tenir compte.

L'équation (18), appliquée à un électron, suggérerait que le rapport de la charge à la masse pourrait varier. Physiquement, il y a là une grosse difficulté, mais en restant dans le cadre d'une théorie des milieux continus qui est proprement celui d'une théorie des champs, cette difficulté disparaît.

Enfin, si l'on établit une théorie invariante fondée sur le  $ds^2$  de  $M_5$  en considérant les dérivées par rapport à  $x_5$  au même titre que les dérivées par rapport aux autres variables, la simplicité des rapports entre l'équation (17) pour laquelle  $\alpha = \beta = 5$  et les géodésiques du  $ds^2$ , qui devraient définir alors les lignes d'univers des mouvements d'un point épreuve chargé, disparaît. Ces géodésiques ne sont plus les bicaractéristiques de l'équation d'indices 55. Mais dans ce cas, le champ électromagnétique est prédominant et probablement déjà, l'approximation de l'optique géométrique n'est plus admissible.

#### Périodicité des ondes de la mécanique.

40. Quoi qu'il en soit des tentatives précédentes très formelles encore, d'unification des théories des champs <sup>(1)</sup>, on peut essayer de se placer à un tout autre point de vue, plus conforme à l'histoire de la mécanique ondulatoire et plus propre à en faire comprendre l'état actuel. On sait que l'idée essentielle de M. L. de Broglie réside dans le postulat très hardi d'attacher une fréquence, ou si l'on préfère, une *périodicité* à toute particule en mouvement.

---

(1) On verra dans un fascicule de cette collection, dû à M. de Donder, [10], un exposé de tentatives semblables.



Dès lors, il convient d'examiner quelles conséquences on peut tirer de l'hypothèse d'après laquelle les ondes d'Hamilton-Vessiot seraient elles-mêmes périodiques. Et tout d'abord, de même qu'en optique c'est le *rayon* qui fut la première notion à laquelle s'accrocha la théorie, puis lorsqu'il devint évident, pour les phénomènes à petite échelle, que cette notion était insuffisante et que celle d'une onde périodique devenait nécessaire, de même peut-on penser que la *trajectoire*, ou la *ligne d'univers* d'un point matériel sont des notions insuffisantes pour des phénomènes qui se déroulent à l'échelle atomique, et que la notion d'*onde* convenablement introduite en dynamique servirait à mettre de l'ordre dans la physique quantique.

Le problème conservera pour nous un aspect très formel; dans ce petit livre, il n'est pas possible de colorier, par des touches physiques, l'esquisse très dépouillée que les considérations précédentes nous permettent de faire. Il faut dire simplement que les longueurs d'ondes attachées aux mouvements étudiés par la mécanique classique doivent être d'une extrême petitesse : les effets « physiques » de ces ondes doivent être si faibles que l'on doit comprendre immédiatement pourquoi pas plus le mécanicien que l'astronome ne purent jadis les observer.

Notre but est donc d'introduire la notion d'onde périodique comme prolégomène à une mécanique qui admettrait la mécanique analytique comme première approximation de même que l'optique physique admet l'optique géométrique comme première approximation.

41. Naturellement, de même que c'est par l'équation de d'Alembert que se compléta l'optique lorsqu'elle passa, grâce à Kirchhoff, du stade « géométrique » au stade « physique » le plus évolué, c'est par une équation du second ordre qu'il conviendra de compléter la **mécanique** analytique.

Pour préciser toutes les circonstances dans lesquelles une telle équation du second ordre a été utilement employée, le mieux est de se placer dans le cadre de la relativité restreinte. L'équation de Jacobi, dans l'hypothèse d'un champ dérivant d'un potentiel, a été rappelée au paragraphe 18. L'équation (13) de ce paragraphe doit être l'équation des caractéristiques d'une équation du second ordre. La plus simple équation de propagation qu'on puisse proposer est évidem-

ment (1) :

$$(19) \quad \sum_{i=1}^{i=3} \frac{\partial^2 z}{\partial x_i^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 z}{\partial x_5^2} - 2\varepsilon \left( \sum A_i \frac{\partial^2 z}{\partial x_i \partial x_5} - \frac{1}{c^2} A_4 \frac{\partial^2 z}{\partial x_4 \partial x_5} \right) - \left[ \varepsilon^2 \left( \sum A_i^2 - \frac{1}{c^2} A_4^2 \right) - m_0^2 c^2 \right] \frac{\partial^2 z}{\partial x_5^2} = 0.$$

La variable  $x_5$  provient de ce que le temps de la propagation est, dans l'interprétation indiquée au paragraphe 18, la variable  $S$ ; nous l'appellerons  $x_5$  et nous nous souviendrons que les équations des surfaces d'ondes sont de la forme

$$S = f(x_1, x_2, x_3, x_4)$$

puisque le régime est permanent, ou encore

$$x_5 + \varphi(x_1, x_2, x_3, x_4) = \text{const.}$$

Introduire dans le débat l'idée d'ondes périodiques, c'est chercher des solutions de (19) qui seraient des fonctions  $z$  contenant en facteur un sinus, la fonction sous le signe sin devant être constante sur les surfaces d'ondes, ce qui revient à poser

$$z = a \sin \mu [x_5 + \varphi(x_1, x_2, x_3, x_4)],$$

où  $a$  est une fonction de  $x_1, x_2, x_3$  et  $x_4$ . Il est naturel, en effet, d'admettre qu'elle ne dépend pas de  $x_5$  à cause de la permanence du régime de propagation. Le facteur  $\mu$  dans la *phase* est une constante.

Il est préférable d'ailleurs d'écrire

$$z = e^{i\mu x_5} \psi(x_1, x_2, x_3, x_4)$$

et l'on voit sans peine que  $\psi$  vérifie l'équation suivante d'où procèdent toutes les *équations dites de Schrödinger* :

$$(20) \quad \sum_{i=1}^{i=3} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x_i^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x_5^2} - 2\varepsilon i \mu \left( \sum_{i=1}^{i=3} A_i \frac{\partial \psi}{\partial x_i} - \frac{A_4}{c^2} \frac{\partial \psi}{\partial x_4} \right) + \mu^2 \left[ \varepsilon^2 \left( \sum_{i=1}^{i=3} A_i^2 - \frac{1}{c^2} A_4^2 \right) - m_0^2 c^2 \right] \psi = 0,$$

---

(1) Comparer avec de Donder [10] et Géhéniau [11 et 12].

qui ne contient plus  $x_5$  (cf. Gordon [15], qui a donné le premier une équation relativiste de Schrödinger).

On devra dès lors chercher des solutions  $\psi$  de la forme

$$(21) \quad \psi = \alpha(x_1, x_2, x_3, x_4) e^{i\mu \varphi(x_1, x_2, x_3, x_4)},$$

mais, afin de ne pas introduire des longueurs d'ondes trop grandes, nous supposons que  $\mu$  est un très grand nombre. En reprenant les calculs du paragraphe 30, et en changeant le sinus en exponentielle, on trouve que, si l'on peut négliger  $\mu$  devant  $\mu^2$  et les termes indépendants de  $\mu$  devant les termes en  $\mu$  (1),  $\varphi$  doit vérifier l'équation

$$(22) \quad \frac{1}{c^2} \left( \frac{\partial \varphi}{\partial x_i} - \varepsilon A_i \right)^2 - \sum_{i=1}^{i=3} \left( \frac{\partial \varphi}{\partial x_i} - \varepsilon A_i \right)^2 = m_0^2 c^2,$$

qui se trouve précisément être l'équation de Jacobi (13) du paragraphe 18 (2). Les surfaces d'égale phase, dans une propagation d'ondes périodiques dont la fréquence en  $x_5 = S$ , soit  $\frac{\mu}{2\pi}$ , est très grande, sont les caractéristiques de l'équation (20). Avec la même approximation, les bicaractéristiques de (22) sont les lignes d'univers d'un point de masse  $m_0$  et de charge  $\varepsilon$  qui se déplace dans le champ de potentiel  $\vec{A}$ . On voit donc bien que si l'on admet que l'équation du second ordre (20) régit la dynamique du point matériel, dans une mécanique où les ondes jouent un rôle essentiel, la notion de rayon, c'est-à-dire de trajectoire, conserve un sens utile en première approximation.

#### Interprétation probabiliste.

42. Il est naturel de rechercher ce qui signifient les équations qu'on obtient en annulant le terme en  $\mu$  et le terme indépendant de  $\mu$  par la substitution de (21) dans (20).

(1) Il faut remarquer que dans le problème actuel certains coefficients sont de l'ordre de  $\mu$ .

(2) Il convient de citer que M. Debye avait fait une remarque fort intéressante sur la relation entre l'équation de propagation et celle de l'optique géométrique; il avait déjà signalé que cette dernière résulte de la première par un passage à la limite lorsque la longueur d'onde de la lumière considérée tend vers zéro. Cette remarque a été citée par MM. Sommerfeld et Runge [37].

M. L. de Broglie en a donné une interprétation fort élégante pour le cas où l'on se borne à l'approximation newtonienne de la dynamique [4, p. 85]. Il est possible de l'étendre au cas de la relativité restreinte. L'équation fournie par le terme en  $\mu$ , qui est d'ailleurs aussi celle qu'on obtient en annulant le terme en  $i$  après la substitution de (21) dans (20), est

$$(23) \quad \sum_{i=1}^{i=3} \frac{\partial a}{\partial x_i} \frac{\partial \varphi}{\partial x_i} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial a}{\partial x_i} \frac{\partial \varphi}{\partial x_i} + \frac{\alpha}{\varphi} \left[ \sum_{i=1}^{i=3} \frac{\partial^2 \varphi}{\partial x_i^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \varphi}{\partial x_i^2} \right] - \varepsilon \left[ \sum_{i=1}^{i=3} A_i \frac{\partial a}{\partial x_i} - \frac{1}{c^2} A_4 \frac{\partial a}{\partial x_4} \right] = 0,$$

qui s'écrit, après multiplication par  $2\alpha$ ,

$$(24) \quad \sum_{i=1}^{i=3} \frac{\partial}{\partial x_i} \left[ \alpha^2 \left( \frac{\partial \varphi}{\partial x_i} - \varepsilon A_i \right) \right] - \frac{1}{c^2} \frac{\partial}{\partial x_i} \left[ \alpha^2 \left( \frac{\partial \varphi}{\partial x_i} - \varepsilon A_i \right) \right] = 0,$$

car, d'après la relation de Lorentz entre les potentiels, on a (1)

$$\sum_{i=1}^{i=3} \frac{\partial A_i}{\partial x_i} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial A_4}{\partial x_4} = 0.$$

Considérons le quadrivecteur  $\vec{W}$  dont les composantes covariantes sont

$$(25) \quad W_i = \frac{\partial \varphi}{\partial x_i} - \varepsilon A_i \quad (i = 1, 2, 3, 4).$$

L'équation (24) peut s'écrire

$$\sum_{i=1}^{i=4} \frac{\partial (\alpha^2 W^i)}{\partial x_i} = 0.$$

Soit

$$(26) \quad \text{Div } \alpha^2 \vec{W} = 0,$$

(1) Cette relation s'écrit  $\sum_{i=1}^{i=3} \frac{\partial A_i}{\partial x_i}$  en utilisant les notations habituelles du calcul tensoriel. Or  $A_i = -A^i$  ( $i = 1, 2, 3$ ) et  $A_4 = c^2 A^4$ , car la forme fondamentale est  $d\sigma^2 = c^2 dx_1^2 - dx_2^2 - dx_3^2 - dx_4^2$ .

où  $\text{Div}$  est le symbole de la divergence d'univers, car

$$W^i = -W_i \quad (i = 1, 2, 3)$$

et

$$W^4 = \frac{1}{c^2} W_4.$$

Il y a donc un fluide fictif, dont il faut trouver la définition, qui a pour quantité de mouvement quadridimensionnelle le vecteur  $\alpha^2 \vec{W}$ ; l'équation (26) est l'équation de continuité de ce fluide.

43. Définissons, relativement à une équation de Jacobi quelconque, des *classes de mouvements*. Soit une intégrale complète

$$S(q_1, \dots, q_n; a_1, \dots, a_n)$$

d'une équation de Jacobi. On sait qu'il faut encore  $n$  constantes arbitraires pour définir l'intégrale générale des équations du mouvement. Nous dirons que tous les mouvements pour lesquels  $a_1, \dots, a_n$  sont fixés font partie d'une même classe. On considèrera alors des corpuscules identiques dont les mouvements sont tous d'une seule classe; il y en a  $\infty^n$  (correspondant aux valeurs des  $n$  constantes qui n'interviennent pas dans l'intégrale complète). Ces points matériels forment un fluide qui remplit une région de l'espace des  $q_i$ . C'est de la vitesse, par suite de la quantité de mouvement, des points de ce fluide que nous allons nous occuper dans le cas particulier du problème précédent. Remarquons que ce fluide fictif est formé de particules matérielles qui n'ont aucune action les unes sur les autres.

La donnée des constantes  $a_i$  dans l'intégrale complète définit parfaitement, en chaque point de l'espace des  $q_i$ , les valeurs des  $p_i$  relatives à la particule qui s'y trouve (<sup>1</sup>). Or les  $p_i$  sont les composantes d'un champ qui, dans le fluide, servent à caractériser la quantité de mouvement. On peut donc dire que l'on connaît, lorsqu'on se donne une classe de mouvements, un champ de vitesses d'un certain fluide. Si, dès lors, d'un point matériel on sait à quelle classe son

---

(<sup>1</sup>) Dans le cas d'un régime stationnaire, l'un des  $q_i$  est le temps ordinaire; le temps de la propagation a été éliminé; en décomposant  $E_n$  en « espace » et en temps, on détermine avec les  $p_i$  l'état d'une grandeur en un point de « l'espace » à un instant.

mouvement appartient, on ne connaît rien de sa position. On sait seulement qu'il est une particule d'un certain fluide, défini par des variables d'Euler.

Or supposons que la densité de ce fluide soit très grande dans une petite région et très faible ailleurs. Ne sachant rien sur la position du point matériel qui nous occupe, ne pourrions-nous pas dire qu'il y a des chances pour qu'on le trouve précisément dans les régions où la densité du fluide est grande ?

Il est donc naturel de considérer la densité du fluide fictif, qui est en quelque sorte le *collectif* des mouvements de toute une classe, comme une *probabilité relative*, comme une *densité de probabilité*, ou encore comme une mesure de la *probabilité de présence* en un point, à un instant, de notre corpuscule.

On voit donc que c'est en se posant une question bien naturelle qu'on est conduit à introduire le calcul des probabilités dans la mécanique analytique, ou plutôt dans la conception ondulatoire de la mécanique analytique.

Une étude plus systématique de ce qu'il a appelé la *méthode eulérienne* d'étude des champs de forces a été faite tout récemment par M. J. Ullmo [42].

44. Reprenons le calcul du paragraphe 42 et cherchons l'interprétation du quadrivecteur  $\vec{W}$ . Il suffit pour cela de se reporter au paragraphe 18. On voit que

$$(27) \quad \vec{W} = \frac{\vec{V}}{c}$$

et, par suite, l'équation de continuité (26) s'écrit

$$\sum_{i=1}^{i=4} \frac{\partial}{\partial x_i} \left( \alpha^i m_0 \frac{dx_i}{ds} \right) = 0.$$

Or le vecteur d'univers dont les composantes contravariantes sont  $m_0 \frac{dx}{ds}$  est la quantité de mouvement généralisée du point que nous considérons. Le fluide fictif que nous considérons a une densité égale à  $\alpha^2 m_0$ , et l'on peut dire que  $\alpha^2 = \psi \bar{\psi}$  mesure la probabilité qu'à l'instant  $x_4$ , le point matériel de masse  $m_0$ , dont on ne sait qu'une chose, c'est que son mouvement est de la classe déterminée par le choix des constantes

qui entrent dans l'intégrale complète  $\varphi$  de l'équation de Jacobi (22), se trouve au point  $(x_1, x_2, x_3)$ .

Remarquons que la fonction  $\alpha$  est déterminée par l'équation

$$(28) \quad \sum_{i=1}^{i=3} \frac{\partial^3 \alpha}{\partial x_i^3} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \alpha}{\partial x_4^2} = 0,$$

qu'on obtient en écrivant que le terme indépendant de  $\mu$  dans (20) où l'on a substitué (21) est nul.

Il est naturel, puisque  $\alpha$  est déterminé à un facteur constant près, de le normer de manière que la probabilité totale de trouver le point considéré à quelque endroit à un instant  $x_4$  soit précisément l'unité. On n'aurait qu'à écrire, en intégrant sur tout l'espace,

$$\int \int \int \psi \bar{\psi} d\tau = 1.$$

Mais cette équation n'est pas invariante vis-à-vis des transformations de Lorentz. On pourrait écrire aussi

$$\int \int \int \int \psi \bar{\psi} dx_1 dx_2 dx_3 dx_4 = 1,$$

où le domaine d'intégration est tout l'univers, mais en général, cette intégrale est divergente.

Il y a là une difficulté assez grave qui a conduit, avec d'autres d'ailleurs, à une nouvelle théorie de la mécanique ondulatoire, due à M. Dirac et dans laquelle l'équation du second ordre (20) est remplacée par un système d'équations du premier ordre qui, itéré, conduit à (20). Comme M. Racah [35] l'a montré, il y a une relation entre le nouveau système et l'équation de Jacobi qui définit précisément les caractéristiques du système. Il est impossible, dans le cadre de cet ouvrage, d'exposer la théorie de Dirac. On sait son importance et sa fécondité. M. L. de Broglie a montré qu'elle conduit, à son tour, à des difficultés provenant encore du rôle dissymétrique qu'elle fait jouer, malgré son origine, à l'espace et au temps [5].

45. Il faut remarquer que si l'on abandonne l'approximation de l'optique géométrique, il n'est plus possible de déterminer  $\alpha$  et  $\varphi$  par les deux équations à une inconnue (22) et (28). Cependant l'équa-

tion (23) persiste car elle provient aussi bien de l'annulation du terme en  $i$  que de celle du terme en  $\mu$  dans la substitution de (21) dans (20) (1).

Elle peut toujours s'interpréter par (26), mais  $\vec{W}$  a maintenant un sens différent puisqu'on ne peut plus l'exprimer avec une solution de l'équation de Jacobi. La relation entre  $a$  et  $\varphi$ , qu'on obtient en annulant le terme réel après avoir substitué (21) dans (20), s'écrit

$$\mu^* \left[ \frac{1}{c^2} \left( \frac{\partial \varphi}{\partial x_i} - \varepsilon A_i \right)^2 - \sum_{i=1}^{i=3} \left( \frac{\partial \varphi}{\partial x_i} - \varepsilon A_i \right)^2 - m_0^2 c^2 \right] - \frac{1}{a} \left[ \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 a}{\partial x_i^2} - \sum_{i=1}^{i=3} \frac{\partial^2 a}{\partial x_i^2} \right] = 0.$$

On donne, dans les traités, une autre forme à  $\vec{W}$  que celle que nous avons donnée plus haut (27). On part de l'équation (20), on y change  $i$  en  $-i$ ,  $\psi$  en  $\bar{\psi}$ , les  $A_k$ ,  $\varphi$  et  $a$  restant inchangés. On obtient une équation (20') qu'il est inutile d'écrire. On multiplie les deux membres de (20) par  $\bar{\psi}$ , ceux de (20') par  $\psi$  et l'on soustrait membre à membre les équations obtenues. On trouve sans peine [5, p. 93], après avoir tenu compte de la relation de Lorentz :

$$(29) \quad \sum_{i=1}^{i=4} \frac{\partial C^i}{\partial x^i} = 0;$$

les composantes covariantes de  $\vec{C}$  sont :

$$C_k = 2\mu\varepsilon i A_k \bar{\psi} \psi - \left( \bar{\psi} \frac{\partial \psi}{\partial x_k} - \psi \frac{\partial \bar{\psi}}{\partial x_k} \right) \quad (k = 1, 2, 3),$$

$$C_4 = 2\mu\varepsilon i A_4 \bar{\psi} \psi - \left( \bar{\psi} \frac{\partial \psi}{\partial x_4} - \psi \frac{\partial \bar{\psi}}{\partial x_4} \right).$$

On retrouve (26) en remplaçant  $\psi$  par  $ae^{i\varphi}$  et  $\bar{\psi}$  par  $ae^{-i\varphi}$  dans (29).

Le vecteur  $\vec{C}$  s'appelle parfois le *courant de probabilité* (d'univers).

46. Le lecteur verra sans peine comment les équations des paragraphes précédents se simplifient lorsqu'on se borne à l'approxima-

(1) Bien entendu, après simplification par  $e^{i\varphi}$ .



tion newtonienne. En particulier, l'équation de continuité devient

$$\frac{d\alpha^*}{dt} + \operatorname{div} \alpha^* \vec{v} = 0,$$

où  $\alpha^* = \psi \bar{\psi}$  et  $\vec{v}$  est la vitesse ordinaire du point dans le fluide fictif. On note ici  $\alpha$  sans avoir de difficultés concernant l'invariance

$$\iiint_{\mathbf{E}} \alpha^* dx dy dz = 1,$$

le domaine d'intégration étant tout l'espace. Notre propos n'est pas d'entrer plus avant dans la mécanique ondulatoire, mais nous pouvons remarquer que l'équation du second ordre au moyen de laquelle on détermine  $\psi = ae^{i\mu\tau}$  est l'équation de Schrödinger.  $\psi$  doit en être une solution *uniforme, finie* dans tout l'espace, telle que

$$\iiint \psi \bar{\psi} d\nu = 1.$$

Ces conditions déterminent des fonctions fondamentales de l'équation de Schrödinger après qu'on ait déterminé les valeurs des paramètres dynamiques qui y entrent afin que l'équation ait des solutions de l'espèce indiquée [36].

#### Onde plane et constante de Planck. Principe de de Broglie.

47. Il reste à dire quelques mots du nombre  $\mu$ , supposé très grand, que nous avons introduit pour passer de l'équation du second ordre à l'équation de Jacobi, c'est-à-dire pour obtenir aisément l'approximation « géométrique » de la mécanique ondulatoire.

Puisque toute l'évolution de la physique quantique a prouvé que, lorsqu'on peut négliger la constante  $h$  de Planck dans telle ou telle relation exprimant une loi quantique, on retrouve une loi de la physique classique, on peut penser que  $\mu$  doit être une fonction de  $h$ , considéré comme un paramètre, qui tend vers l'infini lorsque  $h$  tend vers zéro.

---

(<sup>1</sup>) Dans ce cas on part de l'équation (12) du paragraphe 18 et on fait les simplifications habituelles lorsqu'on passe de la relativité restreinte à la mécanique newtonienne.

Essayons, pour préciser ces remarques, de prendre le cas d'un point matériel de masse  $m_0$  se déplaçant dans l'univers; avec l'hypothèse d'un potentiel  $\tilde{A}$  nul.

L'équation de propagation est alors

$$(30) \quad \sum_{i=1}^{i=3} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x_i^2} - \frac{1}{c^2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x_4^2} - \mu^2 m_0^2 c^2 \psi = 0.$$

Les solutions les plus simples en sont

$$(31) \quad \psi = \alpha e^{i \mu (a_1 x_1 + a_2 x_2 + a_3 x_3 + a_4 x_4)},$$

où  $\alpha$  et les  $a_i$  sont des constantes. L'onde représentée par cette fonction est une onde plane (1). On sait d'autre part que les rayons de la propagation, à l'approximation géométrique, sont des droites; les trajectoires du point matériel sont, en effet, en l'absence du champ, rectilignes et elles sont parcourues d'un mouvement uniforme; les lignes d'univers sont donc rectilignes; on substitue (31) dans (30) et l'on trouve

$$(32) \quad \frac{a_4^2}{c^2} - a_1^2 - a_2^2 - a_3^2 = m_0^2 c^2.$$

Mais les nombres  $a_1, a_2, a_3, a_4$  sont des paramètres covariants de la normale à l'onde plane, ils sont proportionnels aux paramètres covariants de la quantité de mouvement généralisée. On aura,  $k$  étant un facteur à déterminer,

$$a_i = -k m_0 \frac{dx_i}{ds}, \quad a_4 = k m_0 c^2 \frac{dx_4}{ds}.$$

En substituant dans (32), on trouve  $k^2 = 1$ .

D'autre part, la fréquence de l'onde considérée étant  $\nu$ , relativement au temps  $x_4$ , on doit avoir (2)

$$\frac{\partial \psi}{\partial x_4} = 2\pi i \nu \psi.$$

(1) Si  $m_0 = 0$ , on a l'équation de l'optique. A propos de cette équation, il convient de citer l'étude très pénétrante de M. Le Roux [19] dont les considérations s'apparentent à celles que nous faisons ici.

(2) Il pourrait y avoir ici quelque incertitude sur la voie à suivre. Nous avons remarqué plus haut que  $\psi$  doit être périodique en  $x_4$ , si l'on veut utiliser la théorie de MM. Delassus et Hadamard. Lorsque l'on traite des problèmes simples, la

Or, on a

$$\frac{\partial \psi}{\partial x_4} = i\mu a_4 \psi = i\mu m_0 c^2 \frac{dx_4}{ds} \psi = i\mu \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1-\beta^2}} \psi,$$

où  $\beta = \frac{c}{v}$ ,  $v$  étant la vitesse de la particule (dans l'espace). On pourra donc poser

$$(33) \quad 2\pi\nu = \mu \frac{m_0 c^2}{\sqrt{1-\beta^2}}.$$

La quantité  $\frac{m_0 c^2}{\sqrt{1-\beta^2}}$  représente l'énergie  $E$  du point matériel. Dans un très grand nombre de phénomènes, en particulier dans ceux qui concernent le rayonnement, on a été amené à attacher une fréquence aux éléments d'énergie qui semblent émis ou absorbés d'une manière discontinue. M. L. de Broglie, on le sait [2], a pensé qu'il convenait d'étendre la relation du quantum dont Planck, Einstein et Bohr avaient fait un si fécond usage. Il a proposé de faire correspondre, à tout phénomène où la quantité d'énergie  $E$  est mise en jeu, une fréquence  $\nu$  par la condition

$$(34) \quad E = h\nu \quad (1).$$

Dès lors la relation (33) qui s'écrit, si précisément l'on admet que l'onde de la mécanique analytique a la fréquence indiquée par le principe de de Broglie,

$$2\pi\nu = \mu E = \mu h\nu,$$

prouve que

$$\mu = \frac{2\pi}{h}.$$

fonction  $\varphi$  est linéaire en  $x_4$ , donc la périodicité relativement à  $x_5$  entraîne la périodicité relativement à  $x_4$ . Il serait intéressant, dans les cas les plus généraux, de s'en tenir à la périodicité en  $x_5$ , et de ne pas ajouter l'hypothèse de la périodicité en  $x_4$ . Cela reviendrait, dans le développement ultérieur de la mécanique quantique, à ne pas faire jouer un rôle privilégié à l'énergie et peut-être gagnerions nous par surcroît cette théorie tant souhaitée aujourd'hui où l'espace et le temps ne joueraient pas des rôles trop différents. Il y aurait même des chances pour que la signification de la constante  $h$  fût éclairée par le rôle essentiel joué par  $x_5$ , c'est à dire par l'action.

(1) Il convient de citer ici un travail de M. Persico [34]; cet auteur a montré que si l'on admet que l'énergie est une fonction de la fréquence, une théorie de la propagation, toute semblable à celle que nous avons développée ci dessus, conduit finalement à la relation  $E = h\nu$ .

Vitesse de groupe.

48. Il se présente cependant dès l'abord une difficulté assez grave dont M. L. de Broglie est venu à chef d'une géniale manière. Nous l'avons d'ailleurs signalée il y a longtemps déjà; elle se présente dès l'instant où l'on introduit le mouvement par ondes dans la mécanique analytique (cf. Chap. IV, § 33). *La vitesse de propagation d'une onde attachée au mouvement d'un point matériel n'est pas égale à la vitesse du point matériel.*

On peut s'en rendre compte immédiatement sur l'exemple que nous venons de traiter en calculant la vitesse de l'onde plane. Le plus simple est de remarquer que pour cette onde plane

$$\frac{\partial^2 \psi}{\partial x_3^2} = -4\pi^2 \nu^2 \psi;$$

dès lors l'équation (30) peut s'écrire

$$(35) \quad \sum_{i=1}^{i=3} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x_i^2} - \frac{n^2}{c^2} \frac{\partial^2 \psi}{\partial x_3^2} = 0$$

avec

$$n^2 = \frac{4\pi^2 \nu^2 - \mu^2 m_0^2 c^4}{4\pi^2 \nu^2} = 1 - \frac{m_0^2 c^4}{h^2 \nu^2} = 1 - \frac{\nu_0^2}{\nu^2},$$

si l'on pose  $m_0 c^2 = h\nu_0$ ,  $\nu_0$  étant la fréquence attachée au point matériel pour un observateur par rapport auquel il est au repos; dans ce cas, en effet, la masse  $m_0$  est équivalente à l'énergie  $E_0 = m_0 c^2$  (1).

La vitesse de l'onde est dès lors, d'après (35),

$$V = \frac{c}{n},$$

c'est-à-dire qu'elle est supérieure à  $c$  car  $n < 1$ . On a, d'autre part,

$$1 - \frac{\nu_0^2}{\nu^2} = 1 - \frac{E_0^2}{E^2} = 1 - \frac{m_0^2 c^4}{m^2 c^4} = \beta^2 = \frac{v^2}{c^2};$$

---

(1) La relation  $W = h\nu$  pour l'énergie, en entraîne naturellement par covariance d'autres pour les composantes de la quantité de mouvement, comme M. L. de Broglie l'a montré. De plus, nous nous bornons ici au cas très simple de l'onde plane; la généralisation aux cas où le champ de forces est quelconque a été poursuivie aussi avec succès par le fondateur de la mécanique ondulatoire. Dans le cas d'un champ einsteinien, M. Levi-Civita a introduit la notion d'onde au sens local [24].

donc

$$V = \frac{c^2}{v}.$$

*Le produit de la vitesse du point matériel par la vitesse de l'onde plane qui lui est associée est égal au carré de la vitesse de la lumière.*

En optique, on savait déjà depuis longtemps que la vitesse de phase dans un milieu dispersif n'est pas égale à la vitesse de transport de l'énergie. On avait reconnu, depuis Lord Rayleigh, que si  $n$ , l'*indice de réfraction* du milieu où se propagent les ondes, est une fonction de la fréquence, la vitesse  $U$ , dite *vitesse de groupe*, suivant laquelle se propage l'énergie est donnée par la formule

$$\frac{1}{U} = \frac{1}{c} \frac{d(nv)}{dv}.$$

Or, dans notre problème, on voit que

$$U = v.$$

La vitesse du point matériel est égale, dans le cas simple qui nous occupe, à la vitesse de groupe des ondes planes qui sont attachées au mouvement du point.

Ce principe, très général, placé avec le principe de la fréquence, à la racine de la mécanique ondulatoire, a été étudié, d'une manière exhaustive, par M. L. de Broglie, dans son *Introduction à l'étude de la Mécanique ondulatoire*; nous y renvoyons le lecteur. Il nous suffit d'avoir montré le début du chemin qui, partant de la mécanique analytique, conduit à la mécanique ondulatoire. Pressentie par Hamilton, préparée par MM. Vessiot et Hadamard, cette voie nouvelle dans laquelle MM. L. de Broglie et Schrödinger se sont hardiment avancés, a pénétré au cœur d'une province nouvelle de la philosophie naturelle. On peut l'explorer plus complètement par d'autres voies, mais il nous semble qu'aucune n'est plus attrayante que celle que nous avons décrite au cours de cet essai.

---

## INDEX BIBLIOGRAPHIQUE.

1. J. BEUDON. — Sur les caractéristiques des équations aux dérivées partielles (*Bull. de la Soc. Math. de France*, t. 25, 1897).
2. L. DE BROGLIE. — Recherches sur la théorie des quanta (*Thèse de Paris*, n° 1819, 1924. Insérée aux *Annales de Physique*).
3. L. DE BROGLIE. — L'Univers à cinq dimensions et la mécanique ondulatoire (*Journ. de Phys.*, 6<sup>e</sup> série, t. 8, 1927).
4. L. DE BROGLIE. — Introduction à l'étude de la mécanique ondulatoire I vol., Paris, 1930.
5. L. DE BROGLIE. — L'électron magnétique (*Théorie de Dirac*). I vol., Paris, 1934).
6. E. CARTAN. — Sur la théorie des systèmes en involution et ses applications à la relativité (*Bull. de la Soc. Math. de France*, t. 59, 1931).
7. J. CHAZY. — La théorie de la Relativité et la Mécanique céleste. 2 vol., Paris, 1928 et 1930.
8. E. DELASSUS. — Sur les équations linéaires aux dérivées partielles (*Ann. École norm. sup.*, 3<sup>e</sup> série, t. 13, 1896).
9. Th. DE DONDER. — La gravifique einsteinienne. I vol., Paris, 1921.
10. Th. DE DONDER. — Applications de la gravifique einsteinienne (*Mém. Sc. Math.*, fasc. XLIII, 1930).
11. J. GÉHÉNIAU. — Sur les ondes de L. de Broglie dans un champ gravifique et électromagnétique quelconque (*C. R.*, t. 197, 1933).
12. J. GÉHÉNIAU. — Les lois fondamentales de l'onde de L. de Broglie dans la gravifique de Th. de Donder (*C. R.*, t. 197, 1933).
13. F. GONSETH et G. JUVET. — Sur les équations de l'électromagnétisme. Sur la métrique de l'espace à cinq dimensions de l'électromagnétisme et de la gravitation. Sur l'équation de M. Schrödinger. Les équations de l'électromagnétisme et l'équation de M. Schrödinger dans l'Univers à cinq dimensions. Quatre notes aux *Comptes rendus*, t. 185, 1927.
14. F. GONSETH et G. JUVET. — Sur la relativité à cinq dimensions et sur une interprétation de l'équation de Schrödinger (*Helv. Phys. Acta.*, t. 1, 1928).
15. W. GORDON. — Der Compton effekt nach der Schrödingerschen Theorie (*Zs. f. Phys.*, t. 33, 1926, p. 40).
16. J. HADAMARD. — Leçons sur la propagation des ondes. I vol., Paris, 1903.
17. J. HADAMARD. — Lectures on Cauchy's problem and linear partial differential equations (*Silliman Memorial Lectures*. I vol., New-Haven, 1923). Cet ouvrage a été traduit en français, avec des compléments, par M<sup>lle</sup> J. HADAMARD, sous le titre : *Le problème de Cauchy et les équations aux dérivées partielles linéaires hyperboliques*. I vol., Paris, 1932.

18. J. LE ROUX. — Sur les intégrales des équations linéaires aux dérivées partielles du second ordre à deux variables indépendantes (*Thèse de Paris*, n° 835, 1894).
19. J. LE ROUX. — Considérations sur une équation aux dérivées partielles de la physique mathématique (*Proceedings of the International Math. Congress. Toronto*, t. 1, 1924).
20. T. LEVI-CIVITA et U. AMALDI. — Article *Onde*, de l'*Enciclopedia Italiana*.
21. T. LEVI-CIVITA. — Comment un conservateur pourrait-il arriver au succès de la mécanique nouvelle (*Ens. math.*, vol. 21, 1920).
22. T. LEVI CIVITA. — Caratteristiche e bicaratteristiche delle equazioni gravitazionali di Einstein. Deux notes des *Rend. dei Lincei*, 6<sup>e</sup> série, t. XI, 1930.
23. LEVI-CIVITA. — Caratteristiche dei sistemi differenziali e propagazione ondosa. I vol., Bologna, 1931. Cet ouvrage a été traduit en français par M. M. BRELOT sous le titre : *Caractéristiques des systèmes différentiels et propagation des ondes*. I vol., Paris, 1932.
24. LEVI-CIVITA. — Some mathematical aspects of the new mechanics (*Bull. Amer. Math. Soc.*, Aug. 1933).
25. S. LIE. — Beiträge zur allgemeinen Transformations (*Theorie Leipziger Berichte*, 1895).
26. S. LIE. — Die infinitesimalen Berührungstransformationen der Optik (*Theorie Leipziger Berichte*, 1896).
- Les œuvres de Lie sont en cours de publication, sous le titre : *Gesammelte Abhandlungen* (Leipzig et Oslo). Les mémoires précédents se trouvent dans le sixième volume (*Zweite Abteilung*), édité par M. F. Engel.
27. W. R. HAMILTON. — Theory of systems of rays (*Trans. Ray. Irish Acad.* vol. 15, 1828).
28. W. R. HAMILTON. — On a general method expressing the paths of light, and of planets, by the coefficients of a characteristic function (*Dublin Univ. Rev.*, 1833).
- Les œuvres du grand mathématicien irlandais ont paru en partie sous le titre : *The Mathematical Papers of Sir Williams Rowan Hamilton*. Ce sont MM. A. W. Conway et J. L. Synge qui se sont chargés de ce travail d'édition. I volume : *Geometrical optics*, a paru. Cambridge, 1931. Les éditeurs l'ont enrichi de notes. Citons pour notre profit : *On the relation of Hamilton's optical method to dynamics*, p. 484, et : *On the group velocity and wave mechanics*, p. 500.
29. M. JANET. — Leçons sur les systèmes d'équations aux dérivées partielles. I vol., Paris, 1929.
30. Th. KALUZA. — Zum Unitäts problem der Physik (*Sitzungsber. d. preuss. Akad. d. Wiss.*, t. 2, 1921).
31. F. KLEIN. — Ueber neuere englische Arbeiten zur Mechanik (*Jahresb. d. D. Math. Ver.*, Bd. 1, 1891, 1892; *On Gesammelte Mathematische Abhandlungen*, Bd. 2, Berlin, 1922).
32. O. KLEIN. — Quantentheorie und fünfdimensionale relativitätstheorie. (*Zs. f. Phys.*, Bd 37, 1926).

33. J. VAN MIEGHEM. — Étude sur la théorie des ondes (*Institut belge de recherches radioscientifiques*, vol. I, 1934).
34. E. PERSICO. — Sulla relazione  $E = h\nu$  nella meccanica ondulatoria (*Rend. dei Lincei*, 6<sup>e</sup> série, t. 11, 1930).
35. G. RACA. — Caratteristiche delle equazioni di Dirac el principio di indeterminazione (*Rend. dei Lincei*, 6<sup>e</sup> série, t. 13, 1931).
36. E. SCHRÖDINGER. — Quantisierung als Eigenwertproblem (*Annalen der Phys.*, IV, Folge, Bd 79, 1926, p. 489). Cette deuxième communication contient l'analyse des rapports entre la théorie de Jacobi et la propagation des ondes. Elle a été traduite en français avec les autres mémoires fondamentaux de M. Schrödinger par M. AL. PROCA, sous le titre : *Mémoires sur la mécanique ondulatorie*. 1 vol., Paris, 1933.
37. A. SOMMERFELD et J. RUNGE. — Trawendung der Vektorrechnung auf der Grundlagen der geometrischen Optik (*Annalen der Phys.*, 4<sup>te</sup> Folge, Bd 35, 1911).
38. T. Y. THOMAS et E. W. TITT. — Systems of partial differential equations and their characteristic surfaces (*Ann. of Math.*, 2<sup>e</sup> série, vol. 34, 1933).
39. E. VESSIOT. — Sur l'interprétation mécanique des transformations de contact (*Bull. Soc. Math. de France*, t. 34, 1906).
40. E. VESSIOT. — Essai sur la propagation par ondes (*Ann. Ec. norm. sup.*, 3<sup>e</sup> série, t. 26, 1909).
41. E. VESSIOT. — Sur la propagation par ondes et sur la théorie de la relativité générale (*C. R.*, t. 166, 1918).
42. J. ULLMO. — La méthode eulérienne d'étude des champs de forces (*Journ. École Pol.*, 2<sup>e</sup> série, 31<sup>e</sup> cahier, 1933).







## TABLE DES MATIÈRES.

	Pages.
INTRODUCTION .....	1
CHAPITRE I. — <i>La propagation des ondes et l'intégration des équations aux dérivées partielles du premier ordre.</i> .....	4
Principe des ondes enveloppes .....	4
Intégration. Théorie des caractéristiques .....	9
Théorème de Jacobi. ....	15
Trajectoires .....	17
CHAPITRE II. — <i>Applications de la théorie précédente à la mécanique analytique et à la géométrie différentielle</i> .....	20
Dynamique des systèmes holonomes .....	20
Dynamique de la relativité restreinte .....	25
Géodésiques d'un espace riemannien .....	28
CHAPITRE III. — <i>Les équations aux dérivées partielles du second ordre et la propagation des ondes qui leur est attachée.</i> .....	30
Indétermination du problème de Cauchy Kowalesky.....	30
Caractéristiques et bicaractéristiques.....	33
Systèmes d'équations aux dérivées partielles.....	36
Interprétation physique des équations du second ordre. Discontinuité des solutions.....	37
Ondes périodiques. Approximation de l'optique géométrique .....	40
CHAPITRE IV. — <i>Retour à l'interprétation ondulatoire de la mécanique analytique. Géodésiques d'univers. Considérations probabilistes. Ondes de de Broglie.</i> .....	43
Equations du second ordre et mécanique .....	43
Conditions d'invariance.....	47
Électromagnétisme et gravitation.....	50
Périodicité des ondes de la mécanique .....	53
Interprétation probabiliste.....	56
Onde plane et constante de Planck. Principe de de Broglie.....	62
Vitesse de groupe .....	65
INDEX BIBLIOGRAPHIQUE .....	67

