Deuxième partie.

Equations de la dynamique et problème des n corps.

CHAPITRE I.

Etude du cas où il n'y a que deux degrés de liberté.

§ 15. Représentations géométriques diverses.

Reprenons les équations (1) du § 11

$$\begin{aligned} \frac{dx_1}{dt} &= & \frac{dF}{dy_1}, & \frac{dx_2}{dt} &= & \frac{dF}{dy_2}, \\ \frac{dy_1}{dt} &= & -\frac{dF}{dx_1}, & \frac{dy_2}{dt} &= & -\frac{dF}{dx_2}. \end{aligned}$$

Nous nous bornerons au cas le plus simple qui est celui où il n'y a que deux degrés de liberté; je n'ai pas à m'occuper en effet de celui où il n'y a qu'un degré de liberté, car les équations de la dynamique s'intègrent alors aisément par de simples quadratures.

Nous supposerons donc que la fonction F ne dépend que de quatre variables x_1 , x_2 , y_1 , y_2 . Nous supposerons de plus que cette fonction est uniforme par rapport à ces quatre variables et périodique de période 2π par rapport à y_1 et à y_2 .

La situation du système est donc définie par les quatre quantités x_1 , x_2 , y_1 , y_2 , mais cette situation ne change pas quand y_1 ou y_2 augmente de 2π ou d'un multiple de 2π . En d'autres termes, et pour reprendre le langage du chapitre 1^{er} , x_1 et x_2 sont des variables linéaires, pendant que y_1 et y_2 sont des variables angulaires.

Nous connaissons une intégrale des équations (2) qui est la suivante:

$$(2) F(x_1, x_2, y_1, y_2) = C,$$

C désignant la constante des forces vives. Si cette constante est regardée comme une des données de la question, les quatre quantités x et y ne sont plus indépendantes; elles sont liées par la relation (2). Il suffira donc, pour déterminer la situation du système, de se donner arbitrairement trois de ces quatre quantités. Il devient possible, par conséquent, de représenter la situation du système par la position d'un point P dans l'espace.

Il pourra arriver en outre pour des raisons diverses que les quatre variables x et y soient soumises, non seulement à l'égalité (2), mais à une ou plusieurs inégalités:

(3)
$$\varphi_1(x_1, x_2, y_1, y_2) > 0, \qquad \varphi_2(x_1, x_2, y_1, y_2) > 0.$$

Supposons par exemple pour fixer les idées que les inégalités (3) s'écrivent:

$$a > x_1 > b$$
,

et que l'égalité (2) soit telle que lorsque x_1 satisfait à ces inégalités, on puisse tirer de la relation (2) la quatrième variable x_2 en fonction uniforme des trois autres x_1 , y_1 et y_2 .

Nous pouvons alors représenter la situation du système par un point dont les coordonnées rectangulaires seront:

$$X = \cos y_1 [\ 1 \ + \cos y_2 (cx_1 \ + \ d)], \qquad Y = \sin y_1 [\ 1 \ + \cos y_2 (cx_1 \ + \ d)],$$

$$Z = \sin y_2 (cx_1 \ + \ d),$$

c et d étant deux nouvelles constantes positives telles que

$$ca + d < 1 ; cb + d > 0.$$

Il est clair en effet qu'à toute situation du système, c'est à dire à tout système de valeurs de x_1 , y_1 et y_2 satisfaisant aux conditions:

$$a>x_{\scriptscriptstyle 1}>b$$
 , ${\scriptstyle 2\pi>y_{\scriptscriptstyle 1}>0}$, ${\scriptstyle 2\pi>y_{\scriptscriptstyle 2}>0}$

correspond un point de l'espace et un seul, compris entre les deux tores:

(4)
$$(1 - \sqrt{X^2 + Y^2})^2 + Z^2 = (cb + d)^2,$$

$$(1 - \sqrt{X^2 + Y^2})^2 + Z^2 = (ca + d)^2.$$

Et réciproquement, à tout point de l'espace compris entre ces deux tores correspond un système de valeurs de x_1 , y_1 et y_2 et un seul, satisfaisant aux inégalités précédentes.

Il peut se faire que les inégalités (3) ne s'écrivent plus $a>x_1>b$; mais que cependant ces inégalités, jointes à la relation (2) entraînent comme conséquence

$$a > x_1 > b$$
.

Si de plus x_2 est encore fonction uniforme des trois autres variables, le même mode de représentation géométrique est encore applicable.

Nous pouvons nous placer dans un cas plus général encore:

Supposons que l'on puisse trouver une variable auxiliaire ξ , jouissant de la propriété suivante. Si x_1 , x_2 , y_1 et y_2 satisfont à la fois à l'égalité (2) et aux inégalités (3), on pourra exprimer x_1 et x_2 en fonctions uniformes de ξ , de y_1 et de y_2 . De plus, en vertu des inégalités (3), ξ ne peut devenir infinie et reste comprise entre certaines limites de telle façon que l'on a comme conséquence de (2) et de (3)

$$a > \xi > b$$
.

Nous pourrons alors définir complètement la situation du système en nous donnant les trois variables ξ , y_1 et y_2 , et la représenter par un point P dont les coordonnées rectangulaires seront:

$$X = \cos y_1 [1 + \cos y_2 (c\xi + d)], \qquad Y = \sin y_1 [1 + \cos y_2 (c\xi + d)],$$

$$Z = \sin y_2 (c\xi + d)$$

avec les conditions:

$$c \ge 0$$
, $ca + d < 1$, $cb + d > 0$.

On voit alors, comme dans le cas précédent, qu'à toute situation du système correspond un point de l'espace et un seul compris entre les deux tores (4), et réciproquement, qu'à tout point compris entre ces deux tores ne peut correspondre plus d'une situation du système.

Il peut se faire que pour $x_1 = a$, (ou plus généralement pour $\xi = a$) la situation du système reste la même quelle que soit la valeur attribuée à y_2 . Nous en verrons dans la suite des exemples. C'est ainsi qu'en coordonnées polaires, il faut en général pour définir la position d'un point se donner les deux coordonnées ρ et ω , mais que si on suppose $\rho = 0$, on retrouve toujours le même point, à savoir le pôle, quel que soit ω .

Dans ce cas on choisira les constantes c et d de telle façon que

$$ca + d = 0$$
.

Le second des deux tores (4) se réduit alors à un cercle:

$$Z=0, \qquad X^2+Y^2=1.$$

En chacun des points de ce cercle y_2 est indéterminé; mais néanmoins, comme pour $\xi = a$ la situation du système ne dépend pas de y_2 , à chaque point du cercle correspond une situation du système et une seule.

On peut dire alors qu'à toute situation du système correspond un point de l'espace intérieur au premier des deux tores (4) et que réciproquement, à un point intérieur de ce tore ne peut correspondre qu'une seule situation du système.

J'envisagerai encore un autre cas.

Imaginons qu'en vertu des inégalités (3), ξ puisse prendre toutes les valeurs positives, de telle sorte que:

$$a = 0, \quad b = +\infty.$$

Supposons que pour $\xi = 0$ la situation du système ne dépende pas de y_2 et que pour $\xi = \infty$, cette situation ne dépende pas de y_1 .

Nous pourrons alors représenter la situation par un point dont les coordonnées rectangulaires seront:

$$X = \cos y_1 e^{\xi \cos y_2}, \qquad Y = \sin y_1 e^{\xi \cos y_2}, \qquad Z = \xi \sin y_2.$$

Pour $\xi = 0$ il vient (quel que soit y_2)

$$X=\cos y_1, \qquad Y=\sin y_1, \qquad Z=\mathrm{o}.$$

Acta mathematica. 13. Imprimé le 23 septembre 1890.

Le point représentatif se trouve sur le cercle

$$X^2 + Y^2 = 1, \qquad Z = 0$$

et sa position ne dépend pas de y_2 ; cela n'a pas d'inconvénient puisque par hypothèse la situation du système pour $\xi = 0$ ne dépend pas non plus de y_2 .

Pour $\xi = \infty$, on trouve pourvu que $\cos y_2$ soit négatif:

$$X = Y = 0, \qquad Z = \sin y_2.$$

Le point représentatif se trouve alors sur l'axe des Z et sa position ne dépend pas de y_1 , mais pour $\xi = \infty$, la situation du système ne dépend pas non plus de y_1 .

Le mode de représentation adopté est donc légitime.

Ce qui précède a besoin d'être appuyé de quelques exemples. Je n'en traiterai ici que trois.

Le premier de ces exemples est le plus important parce que c'est un cas particulier du problème des trois corps. Imaginons deux corps, le premier de grande masse, le second de masse finie, mais très petite et supposons que ces deux corps décrivent autour de leur centre de gravité commun une circonférence d'un mouvement uniforme. Considérons ensuite un troisième corps de masse infiniment petite, de façon que son mouvement soit troublé par l'attraction des deux premiers corps, mais qu'il ne puisse pas troubler l'orbite de ces deux premiers corps. Bornonsnous de plus au cas où ce troisième corps se meut dans le plan des deux circonférences décrites par les deux premières masses.

Tel est le cas d'une petite planète se mouvant sous l'influence du soleil et de Jupiter quand on néglige l'excentricité de Jupiter et l'inclinaison des orbites.

Tel est encore le cas de la lune se mouvant sous l'influence du soleil et de la terre quand on néglige l'excentricité de l'orbite terrestre et l'inclinaison de l'orbite lunaire sur l'écliptique.

Nous définirons la position du troisième corps par ses éléments osculateurs à un instant donné et nous écrirons les équations du mouvement en adoptant les notations de M. TISSERAND dans sa Note des Comptes rendus du 31 janvier 1887:

(5)
$$\frac{dL}{dt} = \frac{dR}{dl}, \qquad \frac{dl}{dt} = -\frac{dR}{dL},$$

$$\frac{dG}{dt} = \frac{dR}{dg}, \qquad \frac{dg}{dt} = -\frac{dR}{dG}.$$

Je désigne par a, e et n le grand axe osculateur, l'excentricité et le moyen mouvement de la troisième masse; j'appelle l l'anomalie moyenne de cette troisième masse et g la longitude de son périhélie.

Je pose ensuite:

$$L=\sqrt{a}$$
, $G=\sqrt{a(1-e^2)}$.

Je choisis les unités de telle façon que la constante de Gauss soit égale à 1, que le moyen mouvement de la seconde masse soit égal à 1 et que la longitude de cette seconde masse soit égale à t.

Dans ces conditions, l'angle sous lequel la distance des deux dernières masses est vue de la première ne diffère de l+g-t que par une fonction périodique de l de période 2π .

La fonction R est la fonction perturbatrice ordinaire augmentée de $\frac{1}{2a} = \frac{1}{2L^2}$. Cette fonction ne dépend que de L, de G, de l et de l+g-t; car la distance de la seconde masse à la première est constante et la distance de la troisième à la première ne dépend que de L, G et l. Cette fonction est d'ailleurs périodique de période 2π tant par rapport à l que par rapport à l+g-t.

On conclut de là que l'on a:

$$\frac{dR}{dt} + \frac{dR}{dq} = 0$$

et que les équations (5) admettent comme intégrale:

$$R + G = \text{const.}$$

Nous allons chercher à ramener les équations (5) à la forme des équations (1). Pour cela nous n'avons qu'à poser:

$$x_1 = G,$$
 $x_2 = L,$ $y_1 = g - t,$ $y_2 = l,$ $F(x_1, x_2, y_1, y_2) = R + G,$

et les équations (5) reprennent la forme:

(1)
$$\frac{dx_i}{dt} = \frac{dF}{dy_i}, \qquad \frac{dy_i}{dt} = -\frac{dF}{dx_i}.$$

La fonction F dépend d'un paramètre très petit μ qui est la masse du second corps et nous pouvons écrire:

$$F = F_0 + \mu F_1.$$

F est périodique par rapport à y_1 et y_2 qui sont des variables angulaires, tandis que x_1 et x_2 sont des variables linéaires. Si l'on fait $\mu = 0$, F se réduit à F_0 et:

$$F_0 = \frac{1}{2a} + G = x_1 + \frac{1}{2x_2^2}$$

ne dépend plus que des variables linéaires.

Il résulte de la définition même de L et de G en fonctions de a et e que l'on doit avoir:

$$L^2 > G^2$$
 ou $x_2^2 > x_1^2$,

ce qui montre que x_1 peut varier depuis — x_2 jusqu'à + x_2 .

Si l'on suppose $x_1 = +x_2$, l'excentricité est nulle; il en résulte que la fonction perturbatrice et la situation du système ne dépendent plus que de la différence de longitude des deux petites masses, c'est à dire de:

$$l + g - t = y_1 + y_2$$

On en déduit:

$$\frac{dF}{dy_1} = \frac{dF}{dy_2},$$

d'où:

$$\frac{d(x_1-x_2)}{dt}=0,$$

d'où l'on conclurait (puisque la valeur initiale de $x_1 - x_2$ est supposée nulle) que x_1 doit rester constamment égal à x_2 ; mais ce n'est là pour les équations (1) qu'une solution singulière qui doit être rejetée. En ce qui concerne les solutions »particulières» que nous devons conserver,

§ 15. Sur le problème des trois corps et les équations de la dynamique.

l'équation (6) signifie simplement que quand $x_1 - x_2$ atteint la valeur o, cette valeur est un maximum, ce qui est d'ailleurs une conséquence de l'inégalité $x_2^2 > x_1^2$.

Si nous supposons maintenant $x_2 = -x_1$, l'excentricité sera encore nulle, mais le mouvement sera rétrograde (il l'est toutes les fois que x_1 et x_2 ne sont pas de même signe); alors F et la situation du système ne dépendent plus que de l'angle:

$$-l+g-t=y_{1}-y_{2},$$

ce qui donne:

$$\frac{dF}{dy_1} + \frac{dF}{dy_2} = 0.$$

Je vais maintenant traiter la question suivante:

Trouver une variable ξ telle que si x_1 , x_2 , y_1 , y_2 satisfont aux égalités et inégalités (2) et (3) (qui dans le cas qui nous occupe se réduisent à

$$F=C, \qquad x_2^2>x_1^2$$

ces quatre quantités peuvent s'exprimer en fonctions uniformes de ξ , y_1 et y_2 . Je traiterai d'abord la question dans le cas où $\mu = 0$ et où

$$F = F_0 = \frac{1}{2x_2^2} + x_1.$$

Envisageons un plan et dans ce plan un point dont les coordonnées sont:

$$X = x_1 - c, \qquad Y = x_2.$$

Alors les égalités et inégalités (2) et (3) s'écrivent:

$$X + \frac{1}{2Y^2} = 0, \quad Y > X + c > -Y.$$

Construisons la courbe:

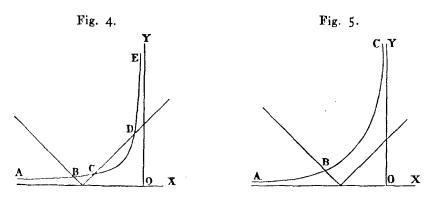
$$X + \frac{1}{2Y^2} = 0$$

et les deux droites:

$$X + c = \pm Y$$
.

Ces droites et cette courbe peuvent être dans deux situations différentes, représentées par les figures 4 et 5.

Chacune des deux figures devrait se composer de deux moitiés symétriques par rapport à l'axe des x, mais nous n'avons représenté que la moitié qui est au-dessus de cet axe. Dans le cas de la figure 4, la courbe nous offre deux arcs utiles BC et DE pendant que les arcs AB et CD doivent être rejetés à cause de l'inégalité $Y^2 > (X+c)^2$. Dans le cas de la figure 5, il n'y a qu'un arc utile BC et l'arc AB doit être rejeté.



Le passage de la figure 4 à la figure 5 se fait quand la droite CD devenant tangente à la courbe, les deux points C et D se confondent. Cela a lieu pour:

$$C = \frac{3}{2}, \qquad X = -\frac{1}{2}, \qquad Y = 1.$$

Nous nous supposerons dans ce qui va suivre placés dans le cas de la figure 4 et nous envisagerons seulement l'arc utile BC; c'est en effet le cas le plus intéressant au point de vue des applications.

Posons:

$$\xi = \frac{x_{2} - x_{1}}{x_{2} + x_{1}} = \frac{L - G}{L + G};$$

on voit que ξ s'annule au point C et devient infini au point B et que quand on parcourt l'arc BC depuis C jusqu'en B, on voit ξ croître constamment depuis o jusqu'à $+\infty$. Si donc on se donne ξ , le point correspondant de l'arc BC sera entièrement déterminé, ce qui revient à dire que x_1 et x_2 sont fonctions uniformes de ξ .

Qu'arrivera-t-il maintenant si μ n'est plus nul, mais seulement très petit?

Faisons encore

$$\xi = \frac{x_2 - x_1}{x_2 + x_1}$$

et voyons si en tenant compte des relations

$$(7) F = C, \xi > 0, x_2 > 0,$$

 x_1 et x_2 seront encore fonctions uniformes de ξ , de y_1 et de y_2 . Pour qu'il cessat d'en être ainsi, il faudrait que le déterminant fonctionnel:

$$\frac{\Im(\xi\,,\,F)}{\Im(x_{\scriptscriptstyle 1}\,,\,x_{\scriptscriptstyle 2})}$$

s'annulât pour un système de valeurs satisfaisant aux conditions (7). Or cela n'arrivera pas si μ est assez petit et si C est assez différent de $\frac{3}{2}$.

Dans la plupart des applications, ces conditions seront remplies; nous pourrons donc prendre ξ comme variable indépendante; cette variable sera essentiellement positive et x_1 et x_2 seront fonctions uniformes de ξ , y_1 et y_2 .

Toutefois pour trouver le mode de représentation géométrique le plus convenable, il faut encore faire un changement de variables. Posons:

$$x'_1 = x_1 + x_2,$$
 $x'_2 = x_1 - x_2,$ $y'_1 = \frac{1}{2}(y_1 + y_2),$ $y'_2 = \frac{1}{2}(y_1 - y_2).$

Après ce changement de variables, les équations conserveront la forme canonique:

$$egin{aligned} rac{dx_1'}{dt} &= rac{dF}{dy_1'}, & rac{dy_1'}{dt} &= -rac{dF}{dx_1'}, \ rac{dx_2'}{dt} &= rac{dF}{dy_2'}, & rac{dy_2'}{dt} &= -rac{dF}{dx_2'}. \end{aligned}$$

On voit aisément pourquoi j'écris cette dernière relation; l'arc BC comme on le voit sur la figure est tout entier au-dessus de l'axe des X, ce qui entraîne l'inégalité $x_2 > 0$; il est clair que cette inégalité subsistera encore pour les valeurs suffisamment petites de μ .

 \mathbf{et}

On voit que y_1' et y_2' sont encore des variables angulaires; quand en effet y_1' ou y_2' augmente d'un multiple de 2π , y_1 et y_2 augmentent aussi d'un multiple de 2π et par conséquent la situation du système ne change pas.

Mais il y a plus; quand on change simultanément y_1' et y_2' en $y_1' + \pi$ et $y_2' + \pi$, y_2 ne change pas et y_1 augmente de 2π . La situation du système ne change donc pas.

Cela posé nous représenterons la situation du système par le point de l'espace qui a pour coordonnées rectangulaires:

$$X = \cos y_1' e^{\xi \cos y_2'}, \qquad Y = \sin y_1' e^{\xi \cos y_2'}, \qquad Z = \xi \sin y_2'.$$

Pour $\xi = 0$ la situation du système ne dépend pas de y_2 et il en est de même du point représentatif qui est alors sur le cercle

$$X^2 + Y^2 = 1, \qquad Z = 0.$$

Pour $\xi = \infty$, la situation du système ne dépend pas de y_1' et il en est de même du point représentatif qui est alors sur l'axe des Z si cos y_2' est négatif et à l'infini si $\cos y_2'$ est positif.

A chaque point de l'espace correspond donc une situation du système et une seule; réciproquement, à chaque situation du système correspondent, non pas un, mais deux points de l'espace et en effet aux deux systèmes de valeurs (x'_1, x'_2, y'_1, y'_2) et $(x'_1, x'_2, y'_1 + \pi, y'_2 + \pi)$ correspondent deux points différents de l'espace, mais une seule situation du système.

Les équations (1) admettent les invariants intégraux:

$$\int (dx_1 dy_1 + dx_2 dy_2) = \int (dx_1' dy_1' + dx_2' dy_2')$$

 $\int dx_1 dy_1 dx_2 dy_2 = \int dx_1' dy_1' dx_2' dy_2'.$

Si nous transformons cet invariant par les règles exposées dans le § 7 nous verrons que:

$$\int \frac{x_1'^2 d\xi dy_1' dy_2'}{x_1' \frac{dF}{dx_1'} + x_2' \frac{dF'}{dx_2'}} = \int \frac{x_1'^2 dX dY dZ}{\left(x_1' \frac{dF}{dx_1'} + x_2' \frac{dF'}{dx_2'}\right) \xi(X^2 + Y^2)}$$

est encore un invariant intégral.

Comme ξ est essentiellement positif, la quantité sous le signe \int est de même signe que:

$$x_1' \frac{dF}{dx_1'} + x_2' \frac{dF}{dx_2'} = x_1 \frac{dF}{dx_1} + x_2 \frac{dF}{dx_2}$$

Or pour $\mu = 0$, on trouve:

$$x_1 \frac{dF}{dx_1} + x_2 \frac{dF}{dx_2} = x_1 - \frac{1}{x_2^2}$$

Si nous nous supposons placés dans le cas de la figure 4 et sur l'arc BC, nous devons supposer:

$$C > \frac{3}{2}$$
, $x_1^2 < x_2^2$, $0 < x_2 < 1$,

d'où l'on tire:

$$x_1 - \frac{1}{x_2^2} = 3x_1 - 2C < 3x_1 - 2 \cdot \frac{3}{2} = 3(x_1 - 1) < 0.$$

Ainsi $x_1 \frac{dF}{dx_1} + x_2 \frac{dF}{dx_2}$ est toujours négatif quand μ est nul. Il en sera encore de même quand μ cessera d'être nul, pourvu que C soit assez différent de $\frac{3}{2}$.

Dans ces conditions l'intégrale:

$$\int \frac{x_{1}^{'2} dX dY dZ}{\xi (X^{2} + Y^{2}) \left(-x_{1}^{'} \frac{dF}{dx_{1}^{'}} - x_{2}^{'} \frac{dF}{dx_{2}^{'}}\right)}$$

est un invariant positif.

Pour $\mu = 0$, les équations (5) s'intègrent aisément comme on le sait et on trouve:

$$L = \text{const.}, \qquad G = \text{const.}, \qquad g = \text{const.}, \qquad l = nt + \text{const.}$$

Les solutions ainsi obtenues sont représentées dans le mode de représentation géométrique adopté par certaines trajectoires. Ces trajectoires sont fermées toutes les fois que le moyen mouvement n est un nombre

commensurable. Elles sont tracées sur des surfaces trajectoires qui ont pour équation générale

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

et qui sont par conséquent des surfaces de révolution fermées analogues à des tores.

Nous verrons dans la suite comment ces résultats sont modifiés quand μ n'est plus nul.

Comme second exemple, je reprends l'équation dont j'ai déjà parlé à la fin du § 11

$$\frac{d^3\rho}{dt^2} + n^2\rho + m\rho^3 = \mu R,$$

R étant une fonction de ρ et de t, holomorphe par rapport à ρ et s'annulant avec ρ et périodique par rapport à t. Cette équation peut s'écrire en reprenant les notations du paragraphe cité:

$$\frac{d\rho}{dt} = \frac{dF}{d\sigma}, \qquad \frac{d\sigma}{dt} = -\frac{dF}{d\rho}, \qquad \frac{d\xi}{dt} = \frac{dF}{d\eta}, \qquad \frac{d\eta}{dt} = -\frac{dF}{d\xi}$$

avec:

$$\xi=t, \qquad \frac{d\rho}{dt}=\sigma, \qquad F=\frac{\sigma^2}{2}+\frac{n^2\rho^2}{2}+\frac{m\rho^4}{4}-\mu\int\!R(\rho\,,\,\xi)d\rho\,+\,\eta$$

Posons:

$$\sigma = \sqrt{n}\sqrt{2x_1}\cos y_1, \qquad \rho = \frac{1}{\sqrt{n}}\sqrt{2x_1}\sin y_1.$$

Les équations conserveront la forme canonique des équations de la dynamique et la fonction F dépendra de deux variables linéaires x_1 et η et de deux variables angulaires y_1 et ξ .

On voit aisément que quand on se donne la constante des forces vives C, x_1 , y_1 et ξ , la quatrième variable η est entièrement déterminée; on a en effet:

$$\eta = C - nx_1 - \frac{m}{n^2} x_1^2 \sin^2 y_1 + \mu \int R(\rho, \xi) d\rho.$$

Pour $x_1 = 0$, la situation du système ne dépend pas de y_1 . Nous

§ 15. Sur le problème des trois corps et les équations de la dynamique.

pouvons donc adopter pour représenter cette situation le point dont les coordonnées sont:

$$X = \cos \xi e^{x_1 \cos y_1}, \qquad Y = \sin \xi e^{x_1 \cos y_1}, \qquad Z = x_1 \sin y_1.$$

A chaque situation du système correspond ainsi un point de l'espace et inversement. Il faut excepter les points à l'infini et les points de l'axe des Z qui nous donneraient $x_1 = \infty$ et par conséquent un résultat illusoire.

Comme troisième exemple, envisageons un point mobile pesant se mouvant sur une surface parfaitement polie et dans le voisinage d'une position d'équilibre stable.

Prenons pour origine le point le plus bas de la surface; pour plan des xy le plan tangent qui sera horizontal; pour axes des x et des y les axes de l'indicatrice de façon que l'équation de la surface s'écrive:

$$z = \frac{ax^2}{2} + \frac{by^2}{2} + \mu\varphi(x, y),$$

 $\varphi(x, y)$ étant un ensemble des termes du 3^{me} degré au moins en x et en y et μ un coefficient très petit.

Nous aurons alors en appelant x' et y' les projections de la vitesse sur les axes des x et des y

$$F = \frac{{{x'}^2}}{2} + \frac{{{y'}^2}}{2} + gz,$$

$$\frac{dx}{dt} = \frac{dF}{dx'}, \qquad \frac{dy}{dt} = \frac{dF}{dy'}, \qquad \frac{dx'}{dt} = -\frac{dF}{dx}, \qquad \frac{dy'}{dt} = -\frac{dF}{dy}.$$

Changeons de variables en posant:

$$\begin{split} x &= \frac{\sqrt{2x_1}}{\sqrt[4]{ga}} \cos y_1, \qquad x' &= \sqrt{2x_1} \sqrt[4]{ga} \sin y_1, \\ y &= \frac{\sqrt{2x_2}}{\sqrt[4]{gb}} \cos y_2, \qquad y' &= \sqrt{2x_2} \sqrt[4]{gb} \sin y_2. \end{split}$$

Les équations différentielles conserveront la forme canonique des équations de la dynamique. L'équation des forces vives s'écrit:

$$\sqrt{ga}x_1 + \sqrt{gb}x_2 + \mu g\varphi(x_1, x_2, y_1, y_2) = C,$$

 φ désignant la même fonction que plus haut, mais transformée par le changement de variables. Comme x_1 et x_2 sont essentiellement positifs (ainsi d'ailleurs que les coefficients a et b), l'équation des forces vives montre que ces deux quantités restent toujours inférieures à une certaine limite. D'après la définition de la fonction φ cette fonction s'annule avec x_1 et x_2 , et il en est encore de même de ses dérivées partielles du 1^{er} ordre. Nous en conclurons que μ étant très petit, la fonction $\mu\varphi$ et ses dérivées du 1^{er} ordre ne pourront jamais dépasser une certaine limite supérieure très petite. Nous pouvons donc écrire:

$$\left|\mu \frac{d\varphi}{dx_1}\right| < \sqrt{rac{ar{a}}{g}}, \qquad \left|\mu \frac{d\varphi}{dx_2}\right| < \sqrt{rac{ar{b}}{g}}.$$

Faisons maintenant $x_2 = \xi x_1$; le rapport ξ sera essentiellement positif. L'équation des forces vives devient:

$$(9) x_1(\sqrt{ga} + \sqrt{gb}\,\xi) + \mu g\varphi(x_1\,,\,\xi x_1\,,\,y_1\,,\,y_2) = C.$$

La dérivée du premier membre de (9) par rapport à x₁ s'écrit:

$$\sqrt{ga} + \sqrt{gb}\,\xi + \mu g\frac{d\varphi}{dx_1} + \mu \xi g\frac{d\varphi}{dx_2}$$

En vertu des inégalités (8), cette expression est toujours positive, ce qui montre que l'on peut tirer de l'équation (9) x_1 en fonction uniforme de ξ , y_1 et y_2 , et par conséquent que la situation du système est complètement définie par les trois variables y_1 , y_2 et ξ .

Pour $\xi = 0$ la situation ne dépend pas de y_1 , pour $\xi = \infty$ elle ne dépend pas de y_2 .

Nous représenterons donc cette situation par le point:

$$X = \cos y_2 e^{\xi \cos y_1}, \qquad Y = \sin y_2 e^{\xi \cos y_1}, \qquad Z = \xi \sin y_1.$$

A chaque point de l'espace correspondra ainsi une situation du système et réciproquement.

Les exemples qui précèdent suffiront, je pense, pour faire comprendre l'importance du problème qui va nous occuper dans ce chapitre et la façon dont on peut varier les modes de représentation géométrique.