

**Sur les  $d^s$  d'Espace-Temps contenant des termes en  $dt$ ,**  
(note présentée à la séance du 20 octobre),

par P. SWINGS.

1. Dans des publications antérieures<sup>(1)</sup>, il a été montré, par M. Dehalu et nous, que les formes quadratiques différentielles d'espace-temps du genre Einstein-Schwarzschild se ramènent, au point de vue équations de mouvement, à des potentiels contenant les composantes des vitesses. Cette propriété peut être utile pratiquement, parce qu'elle peut aider à comprendre la signification d'un  $d^s$  et parfois simplifier certains calculs de mécanique relativiste. Dans les  $d^s$  stationnaires à symétrie sphérique, il n'intervient pas de terme en  $dq_i dt$ . Nous allons maintenant considérer la forme plus complète

$$\left. \begin{aligned} ds^2 = & g_{11}(q_1, q_2) dq_1^2 + 2g_{12}(q_1, q_2) dq_1 dq_2 + g_{22}(q_1, q_2) dq_2^2 \\ & + 2g_{33}(q_1, q_2) dq_1 dt + 2g_{32}(q_1, q_2) dq_2 dt + g_{33}(q_1, q_2) dt^2 \end{aligned} \right\} \quad (1)$$

et nous essaierons de ramener cette forme, au moyen d'un changement de variables, à une autre ne contenant plus de terme en  $dq_i dt$ .

Considérons le changement de variables défini par

$$\left. \begin{aligned} q_1 &= f(Q_1, t) \\ q_2 &= g(Q_2, t) \end{aligned} \right\} \quad (2)$$

et essayons de déterminer les fonctions  $f$  et  $g$  de manière à simplifier la forme (1) dans le sens indiqué plus haut. Désignons par  $G_{\mu\nu}$  ce que devient  $g_{\mu\nu}$  quand on y remplace  $q_1$  et  $q_2$  par  $f(Q_1, t)$  et  $g(Q_2, t)$ . On a

$$\left. \begin{aligned} dq_1 &= \frac{\partial f}{\partial Q_1} \cdot dQ_1 + \frac{\partial f}{\partial t} \cdot dt \\ dq_2 &= \frac{\partial g}{\partial Q_2} \cdot dQ_2 + \frac{\partial g}{\partial t} \cdot dt \end{aligned} \right\} \quad (3)$$

<sup>(1)</sup> M. DEHALU, *Bulletin de l'Académie royale de Belgique* (Classe des Sciences), 1926, p. 639; P. SWINGS, *idem*, 1926, p. 742; M. DEHALU et P. SWINGS, *Mém. dir.-go de l'Académie royale de Belgique* (Classe des Sciences), 1927, t. IX; P. SWINGS, *Bulletin de l'Académie royale de Belgique*, (Classe des Sciences), 1927, p. 88; C. R., Paris, 186, 1520, 1928.



Transportons les expressions (3) dans (1); les coefficients des termes en  $dQ_1 dt$  et  $dQ_2 dt$  sont

$$\begin{aligned} & 2 \frac{\partial f}{\partial Q_1} \cdot \left( G_{11} \frac{\partial f}{\partial t} + G_{12} \frac{\partial g}{\partial t} + G_{13} \right) \\ & 2 \frac{\partial g}{\partial Q_2} \cdot \left( G_{21} \frac{\partial f}{\partial t} + G_{22} \cdot \frac{\partial g}{\partial t} + G_{23} \right). \end{aligned}$$

Nous supposons

$$\frac{\partial f}{\partial Q_1} \neq 0 \quad \text{et} \quad \frac{\partial g}{\partial Q_2} \neq 0.$$

L'annulation des coefficients des termes en  $dQ_1 dt$  conduira donc aux deux équations

$$\begin{cases} G_{11} \cdot \frac{\partial f}{\partial t} + G_{12} \cdot \frac{\partial g}{\partial t} + G_{13} = 0 \\ G_{21} \cdot \frac{\partial f}{\partial t} + G_{22} \cdot \frac{\partial g}{\partial t} + G_{23} = 0. \end{cases} \quad (4)$$

Dans le cas où l'on a

$$G_{11} G_{22} - G_{12}^2 \neq 0,$$

le système (4) donne

$$\begin{cases} \frac{\partial f}{\partial t} = \frac{G_{12} G_{22} - G_{13} G_{21}}{G_{11} G_{22} - G_{12}^2} \\ \frac{\partial g}{\partial t} = \frac{G_{12} G_{13} - G_{11} G_{23}}{G_{11} G_{22} - G_{12}^2} \end{cases}$$

ou encore

$$\begin{cases} \frac{\partial f}{\partial t} = \frac{g_{12}(f, g, t) \cdot g_{23}(f, g, t) - g_{13}(f, g, t) \cdot g_{22}(f, g, t)}{g_{11}(f, g, t) \cdot g_{22}(f, g, t) - g_{12}^2(f, g, t)} = h_1(f, g, t) \\ \frac{\partial g}{\partial t} = \frac{g_{12}(f, g, t) \cdot g_{13}(f, g, t) - g_{11}(f, g, t) \cdot g_{23}(f, g, t)}{g_{11}(f, g, t) \cdot g_{22}(f, g, t) - g_{12}^2(f, g, t)} = h_2(f, g, t) \end{cases} \quad (5)$$

Une solution particulière de ce système est

$$\begin{cases} f = \text{fonction arbitraire de } Q_1 + k_1(t) \\ g = \text{fonction arbitraire de } Q_2 + k_2(t) \end{cases}$$

$k_1$  et  $k_2$  étant les intégrales du système

$$\begin{cases} \frac{dk_1}{dt} = h_1(k_1, k_2, t) \\ \frac{dk_2}{dt} = h_2(k_1, k_2, t) \end{cases} \quad (7)$$

On pourra choisir  $f$  et  $g$  pour que l'on ait

$$\frac{\partial f}{\partial Q_1} \neq 0 \quad \text{et} \quad G_{11} G_{22} - G_{12}^2 \neq 0.$$

Dans ces conditions, le changement de variables (2) ramène la forme (1) à une autre sensibilité plus simple. En particulier, on pourra de cette façon ramener aux  $dS^2$  stationnaires à symétrie sphérique — donc aux potentiels riemanniens — des  $dS^2$  d'allure beaucoup plus compliquée.

2. Dans certains cas, on peut déterminer non un potentiel équivalent, mais bien une force  $[(x, y)]$  donnant les mêmes équations de mouvement.

Considérons, par exemple, un mouvement plan et un  $dS^2$  :

$$\begin{cases} dS^2 = g_{11}(xy) dx^2 + 2 g_{12}(xy) dx dy + g_{22}(xy) dy^2 \\ \quad + 2 g_{13}(xy) dx dt + 2 g_{23}(xy) dy dt + g_{33}(xy) dt^2. \end{cases} \quad (6)$$

L'équation

$$\delta \int S dt = 0$$

peut s'écrire

$$\delta \int S dt = 0,$$

avec

$$S = \sqrt{g_{11} \dot{x}^2 + 2 g_{12} \dot{x} \dot{y} + g_{22} \dot{y}^2 + 2 g_{13} \dot{x} \dot{t} + 2 g_{23} \dot{y} \dot{t} + g_{33} t^2};$$

on appliquera donc l'équation

$$\frac{d}{dt} \left( \frac{\partial S}{\partial \dot{q}_i} \right) - \frac{\partial S}{\partial q_i} = 0 \quad (6)$$

pour

$$q_1 = x \quad \text{et} \quad q_2 = y.$$

Pour  $q_1 = x$ , l'équation (6) est

$$D_{11} \ddot{x} + D_{12} \ddot{y} + D_{13} = 0, \quad (7)$$

les symboles  $D_{ij}$  ayant les significations suivantes :

$$\begin{cases} D_{11} = 2[-j^2 \cdot G_{33} + 2j \cdot G_{23} - G_{13}]; \\ D_{12} = 2[-\dot{x}j \cdot G_{33} - \dot{x} \cdot G_{23} - j \cdot G_{13} + G_{12}]; \\ D_{13} = \gamma_{11} \cdot \frac{\partial g_{11}}{\partial x} + \gamma_{12} \cdot \frac{\partial g_{12}}{\partial y} + \gamma_{13} \cdot \frac{\partial g_{13}}{\partial z} + \dots \end{cases}$$

**UNIVERSITÉ DE LIÈGE**  
**INSTITUT D'ASTRONOMIE ET DE GÉODÉSIE**

On a posé

$$G = \begin{vmatrix} g_{11} & g_{12} & g_{13} \\ g_{21} & g_{22} & g_{23} \\ g_{31} & g_{32} & g_{33} \end{vmatrix} \quad \text{avec } g_{11} = g_{xx};$$

$G_{12}$  = mineur de  $g_{11}$ ;

$$\gamma_{111} = \dot{x}^2 (-g_{12}\dot{x}\dot{y} - g_{22}\dot{y}^2 - g_{33} - g_{13}\dot{x} - 2g_{23}\dot{y})$$

et des expressions analogues pour les autres  $\gamma$ .

De même, on obtient pour  $y$  une équation semblable :

$$D_{22}\ddot{x} + D_{23}\dot{y} + D_{32} = 0. \quad (8)$$

En résolvant le système d'équations (7) et (8) par rapport à  $\dot{x}$  et  $\dot{y}$ , on trouve, si

$$D_{11}D_{22} - D_{12}D_{21} \neq 0,$$

$$\left. \begin{aligned} \ddot{x} &= f_1(x, \dot{x}, \dot{y}) \\ \ddot{y} &= f_2(x, \dot{x}, \dot{y}), \end{aligned} \right\} \quad (9)$$

$f_1$  et  $f_2$  étant les expressions où interviennent les  $\dot{x}, \dot{y}$  et leurs dérivées partielles.

Si nous posons,  $m$  étant la masse du point matériel,

$$\left. \begin{aligned} X(x, \dot{x}, \dot{y}) &= m f_1(x, \dot{x}, \dot{y}) \\ Y(x, \dot{x}, \dot{y}) &= m f_2(x, \dot{x}, \dot{y}) \end{aligned} \right\}$$

nous aurons une force  $(X, Y)$  fournissant les mêmes équations de mouvement que le  $\dot{ds}^2$  donné (3). Cette force  $(X, Y)$  ne dérive pas en général d'un potentiel.

La méthode indiquée peut s'appliquer à d'autres formes quadratiques différentielles.

Institut d'Astrophysique de l'Université de Liège.  
 Septembre 1932.

N° 100

PAR

M. M. DEHALU

