
ATTI ACCADEMIA NAZIONALE DEI LINCEI
CLASSE SCIENZE FISICHE MATEMATICHE NATURALI
RENDICONTI

P. DOMINIQUE VINCENSINI

**Sur l'espace-temps déduit d'une métrique de
Minkowski par l'introduction d'une deviation non
statique asymétrique. Nota I**

*Atti della Accademia Nazionale dei Lincei. Classe di Scienze Fisiche,
Matematiche e Naturali. Rendiconti, Serie 8, Vol. 50 (1971), n.6, p. 721-724.*

Accademia Nazionale dei Lincei

<http://www.bdim.eu/item?id=RLINA_1971_8_50_6_721_0>

L'utilizzo e la stampa di questo documento digitale è consentito liberamente per motivi di ricerca e studio. Non è consentito l'utilizzo dello stesso per motivi commerciali. Tutte le copie di questo documento devono riportare questo avvertimento.

*Articolo digitalizzato nel quadro del programma
bdim (Biblioteca Digitale Italiana di Matematica)
SIMAI & UMI*

<http://www.bdim.eu/>

SEZIONE II

(Fisica, chimica, geologia, paleontologia e mineralogia)

Relatività. — *Sur l'espace-temps déduit d'une métrique de Minkowski par l'introduction d'une déviation non statique asymétrique.*
Nota I di P. DOMINIQUE VINCENSINI, presentata (*) dal Socio C. AGOSTINELLI.

RIASSUNTO. — A complemento di una Nota recentemente pubblicata nei « Comptes-rendus de l'Académie des Sciences de Paris » il 10 maggio 1971, nella quale sono considerati dei tipi di Spazio-tempo introdotti da A. R. Prasana e M. K. Dadihich, l'Autore studia qui, dal punto di vista geometrico, alcune congruenze isotrope di curve nei medesimi spazi.

1. — A. R. Prasana et M. K. Dadihich [1] ont étudié, du point de vue de la structure du champ gravitationnel d'Einstein, un espace-temps déduit d'une métrique de Minkowski par l'introduction d'une déviation non statique asymétrique.

La métrique de l'espace M^4 de Minkowski rapporté à un système de coordonnées galiléen réduit étant

$$(1) \quad ds^2 = dt^2 - dx^2 - dy^2 - dz^2,$$

celle de l'espace temps considéré par les auteurs précédents, que nous désignerons par $M^4_{d,a}$, peut être mise sous la forme

$$(2) \quad ds^2 = -dx^2 - (1 - P) dy^2 - (1 + P) dz^2 + dt^2,$$

où $P(t)$ est une fonction du temps, dite *fonction de déviation*.

Dans une Note récente des Comptes rendus de l'Académie des Sciences de Paris [2], et moyennant l'emploi d'un repère orthonormé $R_e \equiv \{\mathbf{p}, \mathbf{e}_k\}$ ($\mathbf{p} \in M^4_{d,a}$, $k = 1, 2, 3, 4$) dont la base duale est constituée par les 1-formes ω^k

$$(3) \quad \omega^1 = dx, \quad \omega^2 = (1 - P)^{1/2} dy, \quad \omega^3 = (1 + P)^{1/2} dz, \quad \omega^4 = dt,$$

la fonction de déviation a été reliée aux coefficients $\gamma^4_{33}, \gamma^4_{22}$ qui interviennent dans les 1-formes de connexion ω^k_i figurant dans les équations de structure

$$(4) \quad \left\{ \begin{array}{l} d\mathbf{p} = -\mathbf{e}_\alpha \omega^\alpha + \mathbf{e}_4 \omega^4, \\ d\mathbf{e}_\alpha = \omega^k_\alpha \mathbf{e}_k, \\ d\mathbf{e}_4 = -\omega^a_4 \mathbf{e}_a, \\ \omega^k_i = \gamma^k_{ij} \omega^j, \end{array} \right. \quad \begin{array}{l} \alpha, \beta, \gamma = 1, 2, 3 = \text{indices spatiaux,} \\ 4 = \text{indice temporel,} \\ i, k, j = 1, 2, 3, 4, \end{array}$$

(*) Nella seduta del 18 giugno 1971.

par les relations

$$(5) \quad \gamma_{33}^4 = -\frac{\dot{P}}{1+P} \quad , \quad \gamma_{22}^4 = \frac{\dot{P}}{1-P} \quad , \quad \left(\dot{P} = \frac{dP}{dt} \right) ,$$

tous les $\gamma_{i,j}^4$, sauf γ_{33}^4 et γ_{22}^4 étant nuls.

En posant: $x^1 = x$, $x^2 = y$, $x^3 = z$, $x^4 = t$, le ds^2 de $M_{d,a}^4$ affecte d'ailleurs la forme

$$(6) \quad ds^2 = \langle d\mathbf{p}, d\mathbf{p} \rangle = (\omega^4)^2 - \sum_a (\omega^a)^2 = g_{ij} dx^i dx^j ,$$

où l'on a: $\det. g_{ij} = P^2 - 1$, avec $P^2 < 1$ afin que la signature de (2) soit hyperbolique.

2. - Rappelons maintenant quelques considérations développées en [3], fondées sur le formalisme vectoriel complexe déduit de l'isomorphisme $\mathcal{L} \rightarrow SO^3(C)$ [$\mathcal{L}$ = groupe de Lorentz; $SO^3(C)$ = groupe tridimensionnel complexe des rotations] par l'introduction du repère (de Sachs [4]) $R_k = \{\mathbf{p}, \mathbf{h}_k\}$, pour lequel les deux, vecteurs $\mathbf{h}_1$ et $\mathbf{h}_4$ sont isotropes réels, les deux autres $\mathbf{h}_2, \mathbf{h}_3$ étant complexes conjugués, et R_k étant normalisé de façon que l'on ait

$$\langle \mathbf{h}_1, \mathbf{h}_4 \rangle = 1 \quad , \quad \langle \mathbf{h}_2, \mathbf{h}_3 \rangle = -1 ,$$

tous les autres produits scalaires étant nuls. Si $\Theta^k \in T^*(\mathbf{p})$ est la base duale de $\mathbf{h}_k \in T(\mathbf{p})$ [$T(\mathbf{p})$ = espace vectoriel tangent en $\mathbf{p}$ à $M_{d,a}^4$], les formes Θ^k vérifient les conditions de réalité:

$$\bar{\Theta}^1 = \Theta^1 \quad , \quad \bar{\Theta}^4 = \Theta^4 \quad , \quad \bar{\Theta}^2 = \Theta^3 \quad (\bar{\Theta} = \text{complexe conjugué de } \Theta) .$$

Considérons, suivant [3], les 2-formes autoduales complexes Z^a (de l'espace complexe C^3) définies par

$$(7) \quad Z^1 = \Theta^3 \wedge \Theta^4 \quad , \quad Z^2 = \Theta^1 \wedge \Theta^2 \quad , \quad Z^3 = \Theta^1 \wedge \Theta^4 - \Theta^2 \wedge \Theta^3 ,$$

lesquelles, avec leurs conjuguées $\bar{Z}^a$, forment une base de l'espace $E^{\wedge(2)}$ des 2-formes $\Theta^i \wedge \Theta^k$.

L'introduction de la connexion riemannienne donne

$$(8) \quad d \wedge Z + \sigma \wedge Z \longleftrightarrow dZ^i + \sigma_j^i \wedge Z^j = 0 ,$$

soit en développant

$$(9) \quad \begin{cases} d \wedge Z^1 = -\frac{1}{2} \sigma_3 \wedge Z^1 - \sigma_2 \wedge Z^3 , \\ d \wedge Z^2 = \frac{1}{2} \sigma_3 \wedge Z^2 + \sigma_1 \wedge Z^3 , \\ d \wedge Z^3 = \frac{1}{2} \sigma_1 \wedge Z^1 - \frac{1}{2} \sigma_2 \wedge Z^2 , \end{cases}$$

où les σ_a , $\bar{\sigma}_a$ ont les expressions

$$(10) \quad \sigma_a = \sigma_{ak} \theta^k, \quad \bar{\sigma}^k = \bar{\sigma}_{ak} \theta^k,$$

(les coefficients σ_{ak} , $\bar{\sigma}_{ak}$ correspondant aux coefficients spinoriels de Newman et Penrose [1]).

De ce qui précède, M. Cahen, R. Debever et L. Defrise [3] ont déduit les résultats suivants concernant la congruence $\mathfrak{J}$ des courbes tangentes aux vecteurs isotropes $\mathbf{h}_4$ (dirigés vers le futur):

Si

$$(11) \quad \theta^1 \wedge (d \wedge Z^2) = 0 \iff \sigma_{14} = 0,$$

la congruence $\mathfrak{J}$ est *géodésique*;

si

$$(12) \quad \bar{\sigma}_1 \wedge Z^2 + \sigma_1 \wedge \bar{Z}^2 = 0 \iff \sigma_{14} = 0, \bar{\sigma}_{14} = 0, \sigma_{12} = \bar{\sigma}_{13},$$

la congruence $\mathfrak{J}$ est en outre *sans rotation*;

si

$$(13) \quad \sigma_{34} = \bar{\sigma}_{34} = 0,$$

le paramètre de déplacement le long de $\mathfrak{J}$ est *affine*;

enfin, les quantités

$$(14) \quad \sigma = -\frac{1}{2} \bar{\sigma}_{13} \quad \text{et} \quad \rho = \frac{1}{2} \bar{\sigma}_{12} \quad (\bar{\sigma}_{12} = \text{conjuguée de } \sigma_{13})$$

représentent respectivement la *distorsion* et la *rotation complexe* de $\mathfrak{J}$.

3. — En utilisant à présent les relations [5] qui traduisent le changement de repère $R_e \rightarrow R_h$ (après avoir changé l'orientation de R_h par la permutation de $\mathbf{h}_1$ et de $\mathbf{h}_4$), on obtient les formules générales

$$(15) \quad \begin{cases} \sigma_1 = \omega_1^3 - \omega_3^4 + i(\omega_3^4 - \omega_1^2), \\ \sigma_2 = \omega_1^3 + \omega_3^4 + i(\omega_2^4 + \omega_1^2), \\ \sigma_3 = -2(\omega_1^4 + i\omega_2^3). \end{cases}$$

Si dès lors on tient compte de ce que la transformation $R_e \rightarrow R_h$ implique, comme on peut le voir sans peine

$$(16) \quad \omega^1 = \frac{\theta^4 - \theta^1}{\sqrt{2}}, \quad \omega^2 = \frac{i}{\sqrt{2}}(\theta^3 - \theta^2), \quad \omega^3 = -\frac{\theta^3 + \theta^2}{\sqrt{2}}, \quad \omega^4 = \frac{\theta^4 + \theta^1}{\sqrt{2}},$$

et si l'on calcule, au moyen de (15), (16) et (10), les relations liant les coefficients σ_{ik} , $\bar{\sigma}_{ik}$ et γ_{jk}^i , on déduit des relations (5) (tous les coefficients γ_{jk}^i autres que γ_{33}^4 et γ_{22}^4 étant nuls comme il a été dit)

$$(17) \quad \sigma_{14} = 0, \quad \bar{\sigma}_{14} = 0, \quad \sigma_{12} = \bar{\sigma}_{13},$$

$$(18) \quad \sigma = \frac{1}{\sqrt{2}} \frac{P \dot{P}}{P^2 - 1}, \quad \rho = \frac{1}{\sqrt{2}} \frac{\dot{P}}{P^2 - 1} \Rightarrow P = \frac{\sigma}{\rho}$$

$$(19) \quad \sigma_{34} + \bar{\sigma}_{34} = 0,$$

et l'on peut donc énoncer le résultat suivant, qui donne entre autre une nouvelle interprétation géométrique, à adjoindre à celle déjà indiquée dans la Note [2], de la fonction de déviation de la métrique d'un espace $M_{d,a}^4$.

Dans un tel espace la congruence $\mathfrak{I}$ tangente aux vecteurs isotropes (réels) dirigés vers le futur est *toujours géodésique et sans rotation*; le paramètre de déplacement le long de cette congruence est un paramètre *affine*; en outre la fonction de déviation de la métrique de l'espace est *le rapport entre la distorsion complexe et la rotation complexe de $\mathfrak{I}$* .

BIBLIOGRAPHIE

- [1] A. R. PRASANA et M. K. DADIHICH, *An asymmetric non-static deviation from the Minkowski metric*, « Dep. of math. and Statistics », Univ. of Poona, Poona 7.
- [2] P. D. VINCENSINI, « C. R. Ac. Sc. Paris », séance du 10 mai 1971.
- [3] M. CAHEN, R. DEBEVER et L. DEFRISE, *A complex vectorial formalism in general relativity*, « Journ. of math. and Mechanics », 16 (7), 1967.
- [4] R. K. SACHS, *Gravitational waves in general relativity*, « Proc. Roy. Soc. » (1961).
- [5] R. ROSCA, *Sur les variétés pseudo-isotropes immergées dans une variété lorentzienne*, « Rev. Roumaine de Math. pures et appl. », 25 (9) (1970).