

## THÉORIE SYMPLECTIQUE DU FLUIDE PARFAIT RELATIVISTE (\*)

par P. V. GROSJEAN  
*Professeur à l'Université de Mons  
 Belgique*

### SUMMARY

We intend to show that :

1° The existence of an adiabatic perfect fluid, in the spacetime  $V$  of the special relativity, gives to  $V$  the structure of a four-dimensional symplectic manifold.

The equations of motion of a particle are then *symplectic* hamiltonian or lagrangian equations, where the descriptive parameter  $\tau$  is the Van Dantzig's and Schmid's « thermasy », i.e. a function of which the time rate of change is the relativistic temperature  $T = \frac{d\tau}{dt}$ .

The specific entropy  $\mathcal{S}$  acts as a symplectic hamiltonian, to which the thermasy  $\tau$  is canonically conjugated in the spacetime  $V$ . This hamiltonian  $\mathcal{S}$  is associated with the symplectic lagrangian  $\mathcal{L} = \theta + \psi$ , where  $\theta = T^{-1}$  is the reciprocal temperature and  $\psi$  the thermodynamical potential  $\mathcal{G}/T$  ( $\mathcal{G}$  being the free energy of Gibbs).

2° If the fluid is barotropic, but not necessarily adiabatic, there exists another hamiltonian  $\mathcal{M}$ , canonically conjugated (in  $V$ ) to the proper time  $t$  of the fluid particle. And  $\mathcal{M}$  is associated with the lagrangian  $\mathcal{N} = 1 + \mathcal{H} - \mathcal{M}$ , where  $\mathcal{H}$  is the enthalpy.

The symplectic formalism leads directly to covariantive relativistic statements of Bernouilli's two theorems and of Kelvin's theorem on circulation.

Always through the same methods, the relativistic notions of « steady flow » and of « irrotational flow » will have been very easily defined, in a covariantive way.

### § 1. — THÉORIE VARIATIONNELLE

1.1. — Dans tout ce qui suivra : 1° — Les lettres sous-pointées désigneront des densités, au sens physique et au sens tensoriel du terme;  $g$  sera la *densité métrique fondamentale* et  $\mu$  la *densité de matière*. 2° — Les majuscules cursives désigneront des grandeurs « spécifiques », c'est-à-dire ramenées à l'unité de masse; ainsi le *volume spécifique* sera :

$$(1) \quad \mathcal{V} = g/\mu = \mu^{-1}$$

A toute grandeur spécifique  $\mathcal{A}$  correspond une densité  $a = \mathcal{A}\mu$ .

1.2. — La seule donnée du problème est l'*énergie interne*  $\mathcal{E}$  fonction supposée connue de  $\mathcal{V}$  et de l'*entropie*  $\mathcal{S}$ . Cette énergie s'additionnera à l'*énergie matérielle spécifique*, — qui est  $c^2 = 1$ , — pour donner l'énergie totale  $(1 + \mathcal{E})$ , de densité

$$(2) \quad \rho = \mu(1 + \mathcal{E}) = \mu + e$$

(\*) Communiquée à la « Conference on Relativity and Related Topics », Bruxelles, décembre 1971.

Présenté par P. Ledoux, le 20 janvier 1972.

En 1969, L. A. Schmid, étudiant le *fluide parfait adiabatique relativiste* (\*), a proposé le principe variationnel ci-après, où l'intégrale est étendue sur un morceau  $\mathcal{L}$  de l'univers de Minkowski

$$(3) \quad \delta \int \int \int \int_M \Lambda \, d\dot{x} = 0, \text{ où : } d\dot{x} = dx^1 \wedge dx^2 \wedge dx^3 \wedge dx^4$$

et où la lagrangienne :

$$(4) \quad \Lambda \stackrel{\text{déf}}{=} \mu [(1 + \mathcal{E}) \sqrt{v^\nu v_\nu} - v^\lambda (\mathcal{S} \partial_\lambda \tau + \mathcal{B} \partial_\lambda \alpha + \partial_\lambda \mathcal{J})] + \varrho [\sqrt{v^\nu v_\nu} - 1]$$

est invariante pour le groupe de Lorentz. La signature de la métrique a été choisie ici égale à  $(- - - +)$ .

La vitesse  $v^\nu$  est celle de la matière, et ce sera aussi celle de l'énergie, chaque particule étant adiabatique. Les grandeurs  $\mathcal{J}$ ,  $p$ ,  $\tau$ ,  $\mathcal{B}$ ,  $\alpha$ , sont des multiplicateurs de Lagrange, qu'on devra varier au même titre que  $\mathcal{S}$ ,  $\mathcal{V}$  et les quatre  $v^\lambda$ .

1.3. — Les variations des multiplicateurs donnent :

$$(5) \quad \partial_\lambda (\mu v^\lambda) = 0; \quad \sqrt{v^\nu v_\nu} = 1; \quad \frac{d\mathcal{S}}{dt} = 0; \quad \frac{d\alpha}{dt} = 0; \quad \frac{d\mathcal{B}}{dt} = 0.$$

Et celle de  $\mathcal{S}$  et de  $\mathcal{V}$  donnent :

$$(6)-(7) \quad T \stackrel{\text{déf}}{=} \frac{\partial \mathcal{E}}{\partial \mathcal{S}} = \frac{d\tau}{dt} \quad p = - \frac{\partial \mathcal{E}}{\partial \mathcal{V}} \stackrel{\text{déf}}{=} p/g$$

Donc,  $p$  est la *pression*, multipliée par  $g$ . Et  $\tau$  est la *thermacie* de D. Van Dantzig (1939-40), les iso-thermaciques (iso- $\tau$ ) étant du genre espace.

Les variations des  $v^\lambda$  conduisent aux relations :

$$(8) \quad \pi_\lambda^* \stackrel{\text{déf}}{=} \pi_\lambda - \partial_\lambda \mathcal{J} = \mathcal{S} \partial_\lambda \tau + \mathcal{B} \partial_\lambda \alpha$$

où

$$(9) \quad \boxed{\pi_\lambda \stackrel{\text{déf}}{=} (1 + \mathcal{H}) v_\lambda}$$

$$(10) \quad \mathcal{H} \stackrel{\text{déf}}{=} \mathcal{E} + p\mathcal{V} = \text{enthalpie spécifique.}$$

1.4. — À partir d'ici, nous allons nous séparer de Schmid, et continuer l'étude par une méthode relevant de la **géométrie différentielle symplectique**. Ajoutons cependant que Schmid a généralisé sa théorie au cas où le fluide se compose de plusieurs phases, notées A, B, ..., en *équilibre thermique*.

On a alors :

$$(11) \quad \partial_\lambda [s_A \cdot v_A^\lambda] + \varphi_A = 0; \quad \sum_A \varphi_A = 0 \Leftrightarrow \sum_A \mu_A \frac{d\mathcal{S}_A}{dt} = 0$$

les  $\varphi_A$  étant les flux d'entropie (*échanges réversibles*).

Le calcul variationnel conduit alors à une conclusion remarquable : *La thermacie  $\tau$  est la même pour toutes les phases :  $\tau_A = \tau_B = \dots = \tau$ . Il en va pareillement pour le covecteur de température, défini par :*

$$(12) \quad T_\lambda \stackrel{\text{déf}}{=} \partial_\lambda \tau$$

(\*) L. A. SCHMID, *Effects of Heat Exchange on Relativistic Fluid Flow*. A Critical Review of Thermodynamics — Mono Book Corp., Baltimore, 1970.

Par contre, chaque phase A est caractérisée par une température  $T_A$ , définie par (6); donc, *bien qu'il y ait équilibre thermique*, on aura :

$$(13) \quad \frac{d\tau}{dt_A} = T_A \neq T_B = \frac{d\tau}{dt_B} \quad (\neq, \text{ en général})$$

Et à chaque phase correspondra un *contravecteur de température réciproque* :

$$(14) \quad \theta_A \stackrel{\text{déf}}{=} \theta_A \cdot v_A, \quad \text{où : } \theta_A = T_A^{-1}$$

## § 2. — ÉLÉMENTS DE GÉOMÉTRIE SYMPLECTIQUE LOCALE

2.1. — La variété V, de dimension paire  $2n$ , sera **symplectique** s'il existe une *2-forme symplectique*,  $\sigma_{\lambda\mu}$ , *régulière et fermée*. Un champ  $\theta_\lambda$  sera **dynamique** pour  $\sigma_{\lambda\mu}$  si l'on a :

$$(15) \quad \boxed{X_{(\tau)}\sigma_{\lambda\mu} = 0} \quad (\lambda, \mu = 1, 2, \dots, 2n)$$

où  $X_{(\tau)}$  est la dérivation de Lie associée au champ  $\theta^\lambda$ , dont les lignes sont données par

$$(16) \quad dx^\lambda = \theta^\lambda \cdot d\tau$$

On montre qu'il existe alors, au moins localement :

1° — un potentiel  $\mathcal{S}$ , appelé le *hamiltonien symplectique*, tel que l'on ait

$$(17) \quad \boxed{\sigma_{\lambda\mu}\theta^\mu = \partial_\lambda \mathcal{S}} \Rightarrow \frac{d\mathcal{S}}{d\tau} = 0$$

Le système (17) est celui des **équations de Hamilton** (au sens symplectique).

2° — un autre potentiel  $\mathcal{L}$ , appelé le *lagrangien symplectique*, tel que l'on ait

$$(18) \quad \boxed{X_{(\tau)}\pi_\lambda = \partial_\lambda \mathcal{L}}$$

où  $\pi_\lambda$  est un potentiel de  $\sigma_{\lambda\mu}$ . Comme ce *potentiel symplectique*  $\pi_\lambda$  n'est fixé qu'à un gradient  $\partial_\lambda f$  près,  $\mathcal{L}$  ne sera déterminée qu'à  $\frac{df}{d\tau}$  près; et l'on aura :

$$(19) \quad \begin{cases} \mathcal{S} = \theta_\lambda \pi^\lambda - \mathcal{L} = \theta^\lambda \pi'_\lambda - \mathcal{L}' = \dots \\ \pi'_\lambda = \pi_\lambda + \partial_\lambda f; \mathcal{L}' = \mathcal{L} + \frac{df}{d\tau} \end{cases}$$

Le système (18) est celui des **équations de Lagrange** (au sens symplectique).

2.2. — Un système de coordonnées, noté  $[x^{\mu'}] = [Q^1, \dots, Q^n, \mathcal{P}_1, \dots, \mathcal{P}_n] = [\underline{Q}, \underline{\mathcal{P}}]$ , sera *canonique* s'il confère à  $\sigma_{\lambda'\mu'}$  une écriture canonique, — voir (33) ci-après. Un potentiel canonique admissible est alors  $\dot{\pi}_{\lambda'}$ , dont les composantes sont :

$$(20) \quad [\dot{\pi}_{\mu'}] = [\mathcal{P}_1, \dots, \mathcal{P}_n; 0, \dots, 0] = [\underline{\mathcal{P}}, \bar{0}]$$

Avec un tel potentiel, on a identiquement :

$$(21) \quad \dot{\pi}_{\mu'} dx^{\mu'} = \mathcal{P}_i dQ^i \quad \begin{cases} \mu' = 1, 2, \dots, 2n \\ i = 1, 2, \dots, n \end{cases}$$

Donnons-nous une transformation canonique  $[\underline{\mathcal{P}}, \bar{Q}] \rightarrow [\underline{p}, \bar{q}]$ . On sait qu'il existe alors une génératrice  $\mathcal{J}(\bar{q}, \bar{Q})$ , telle que l'on ait

$$(22) \quad p_j dq^j - \mathcal{P}_i dQ^i = d\mathcal{J} \quad (i, j = 1, 2, \dots, n)$$

2.3. — Soit maintenant  $x^\lambda$  un système de coordonnées (une carte) obtenu par transformation régulière du système  $[\xi^\alpha] = [\bar{q}, \underline{p}]$  introduit en (22). Au système  $[\xi^\alpha]$  correspondait un potentiel canonique  $\overset{\circ}{\pi}_\alpha$ , du type (20); au système  $[x^\lambda]$  va correspondre le potentiel symplectique  $\pi_\lambda$ , *non canonique en général* :

$$(23) \quad \pi_\lambda = \overset{\circ}{\pi}_\alpha \frac{\partial \xi^\alpha}{\partial x^\lambda}$$

Si nous exprimons  $\pi_\lambda$ ,  $\mathcal{P}_i$ ,  $Q^i$  et  $\mathcal{J}$  en fonction des  $x_\lambda$ , (22) s'écrira :

$$(24) \quad \boxed{\pi_\lambda dx^\lambda - \mathcal{P}_i dQ^i = d\mathcal{J}} \quad \left\{ \begin{array}{l} \lambda = 1, 2, \dots, 2n \\ i = 1, 2, \dots, n \end{array} \right.$$

2.4. — En particulier, le système  $[\bar{Q}, \mathcal{P}]$  peut être « *résolvant* » : L'un des  $\mathcal{P}$  est le hamiltonien  $\mathcal{S}$ , et le  $Q$  de même numéro est le *paramètre descriptif*  $\tau$ ; les autres  $\mathcal{P}$  et les autres  $Q$  sont des intégrales premières. Dès lors, (24) devient, d'après (19) :

$$(25) \quad \frac{d\mathcal{J}}{d\tau} = \theta^\lambda \pi_\lambda - \mathcal{S} = \mathcal{L}$$

En posant

$$(26) \quad \pi_\lambda^* = \pi_\lambda - \partial_\lambda \mathcal{J} \Rightarrow \mathcal{S} = \theta^\lambda \pi_\lambda^*$$

on définit un *potentiel symplectique « standard »*  $\pi_\lambda$ , pour lequel les équations symplectiques de Lagrange se réduisent à :

$$(27) \quad \boxed{X_{(\tau)} \pi_\lambda^* = 0}$$

2.5. — Ceci étant rappelé, on constate une analogie frappante entre la relation symplectique (24) et la relation :

$$(28) \quad \boxed{\pi_\lambda dx^\lambda - \mathcal{S} d\tau - \mathcal{B} d\alpha = d\mathcal{J}}$$

issue de l'équation (8) de Schmid. Cette analogie est la clé de la théorie symplectique du fluide adiabatique relativiste (et de bien d'autres théories de fluides d'ailleurs, — voir § 4 et 5 ci-après).

### § 3. — THÉORIE SYMPLECTIQUE DU FLUIDE RELATIVISTE

3.1. — Raccordons les notations des § 1 et 2 en posant maintenant :

$$(29) \quad x^{1'} = Q^1 = \alpha, \quad x^{2'} = Q^2 = \tau, \quad x^{3'} = \mathcal{P}_1 = \mathcal{B}, \quad x^{4'} = \mathcal{P}_2 = \mathcal{S}$$

Ainsi (8) va s'écrire :

$$(30) \quad \pi_\lambda^* = \mathcal{P}_i \partial_\lambda Q^i = \pi_\lambda - \partial_\lambda \mathcal{J} \quad \left\{ \begin{array}{l} i = 1, 2. \\ \lambda = 1, 2, 3, 4. \end{array} \right.$$

⇒

$$(31) \quad \begin{aligned} \sigma_{\lambda\mu} &= \partial_\lambda \pi_\mu^* - \partial_\mu \pi_\lambda^* = \partial_\lambda \pi_\mu - \partial_\mu \pi_\lambda \\ &= \partial_\lambda \mathcal{P}_i \cdot \partial_\mu Q^i - \partial_\mu \mathcal{P}_j \partial_\lambda Q^j = \{x^\lambda; x^\mu\} \end{aligned}$$

où

$$(32) \quad \{x^\lambda; x^\mu\} = \sigma_{\alpha'\beta'} \frac{\partial x^{\alpha'}}{\partial x^\lambda} \frac{\partial x^{\beta'}}{\partial x^\mu} = \text{crochet de Lagrange}$$

avec

$$(33) \quad \text{Mat}(\sigma_{\alpha'\beta'}) = \begin{bmatrix} \mathbf{0} & -\mathbf{I} \\ \mathbf{I} & \mathbf{0} \end{bmatrix}, \quad \text{où } \mathbf{I} = \begin{bmatrix} 1 & 0 \\ 0 & 1 \end{bmatrix} \quad \text{et } \mathbf{0} = \begin{bmatrix} 0 & 0 \\ 0 & 0 \end{bmatrix}$$

Donc :

$$(31') \quad \boxed{\sigma_{\lambda\mu} = \partial_\lambda \mathcal{S} \cdot \partial_\mu \tau - \partial_\mu \mathcal{S} \cdot \partial_\lambda \tau + \partial_\lambda \mathcal{B} \cdot \partial_\mu \alpha - \partial_\mu \mathcal{B} \cdot \partial_\lambda \alpha}$$

Ainsi la 2-forme *non canonique*  $\sigma_{\lambda\mu}$  est la transformée de la 2-forme *canonique*  $\sigma_{\alpha'\beta'}$ ; celle-ci étant régulière, il en va de même pour  $\sigma_{\lambda\mu}$ . Et le système  $[\alpha, \tau, \mathcal{A}, \mathcal{S}]$  est une carte canonique pour  $V$ , valable sur  $M$ .

Nous avons ainsi établi le t h é o r è m e I :

« L'existence du fluide parfait adiabatique confère à l'espace-temps relativiste une structure de variété symplectique. »

3.2. — Démontrons maintenant le t h é o r è m e II :

« Le champ  $\theta^\lambda$  des vecteurs de température réciproque (14) est dynamique pour  $\sigma_{\lambda\mu}$ ; autrement dit :  $X_{(\tau)}\sigma_{\lambda\mu} = 0$ . »

En effet : Comme  $\sigma_{\lambda\mu}$  est fermée, le théorème classique de Cartan donne :

$$(34) \quad X_{(\tau)}\sigma_{\lambda\mu} = \partial_\lambda(\theta^\nu \sigma_{\nu\mu}) - \partial_\mu(\theta^\nu \sigma_{\nu\lambda})$$

Or, d'après (29) et (31'), — en se rappelant que  $\mathcal{S}$ ,  $\mathcal{B}$  et  $\alpha$  sont des intégrales premières, — il vient :

$$(35)-(36) \quad \theta^\lambda \sigma_{\lambda\mu} = \theta^\nu \sigma_{\lambda\mu} = -\partial_\mu \mathcal{S} \Rightarrow \boxed{X_{(\tau)}\sigma_{\lambda\mu} = 0}$$

Et comme (35) n'est autre chose que le système (17) de Hamilton, nous avons ainsi démontré le t h é o r è m e III :

« L'entropie spécifique  $\mathcal{S}$  est le hamiltonien symplectique du mouvement du fluide; la thermacie lui est canoniquement conjuguée dans l'espace-temps. »

On remarquera que (35) s'écrit aussi :

$$(37) \quad v^\lambda \sigma_{\lambda\mu} = -T \partial_\mu \mathcal{S} \Rightarrow X_{(v)}\sigma_{\lambda\mu} \neq 0 \quad (\text{en général})$$

où  $X_{(v)}$  est la dérivation de Lie associée au champ de vitesses  $v^\lambda$ . Ce dernier n'est donc *pas dynamique* en général, mais il admet un facteur intégrant, qui est la température réciproque  $\theta = \sqrt{\theta^\lambda \theta_\lambda} = T^{-1}$ .

3.3. — Au potentiel  $\pi_\lambda$  de (30) correspond un lagrangien symplectique  $\mathcal{L}$  :

$$(38) \quad \frac{d\mathcal{F}}{d\tau} = \mathcal{L} = \theta^\lambda \pi_\lambda - \mathcal{S} = \theta(1 + \mathcal{H}) - \mathcal{S} = \frac{1 + \mathcal{G}}{T} = \boxed{\theta + \psi = \mathcal{L}}$$

où  $\psi$  est le « potentiel thermodynamique » classique. D'où le t h é o r è m e IV :

« La somme de la température réciproque et du potentiel thermodynamique constitue le lagrangien symplectique. »

D'où le système (18) des équations symplectiques de Lagrange :

$$(39) \quad \boxed{X_{(\tau)}[(1 + \mathcal{H})v_\lambda] = \partial_\lambda(\theta + \mathcal{G}\theta)}$$

c.-à-d. :

$$(40) \quad X_{(\tau)}[(1 + \mathcal{H})v_\lambda - \partial_\lambda \mathcal{F}] = 0$$

ce qui donne le théorème V (réciproque du « théorème de Kelvin », voir 4.7 ci-après) :

« L'énergie-impulsion spécifique  $\pi_\lambda^*$  est conservative, au sens de la dérivation de Lie selon le champ  $\theta_\lambda$ ; c'est un potentiel standard pour  $\sigma_{\lambda\mu}$ . »

3.4. — Des calculs élémentaires ramènent (35), (39), (40) à des écritures plus familières (\*) :

$$(41) \quad \mu \frac{d}{dt} [(1 + \mathcal{H})v_\lambda] = \partial_\lambda p$$

$$(42) \quad (\rho + p) \frac{d}{dt} v_\lambda = \partial_\lambda p$$

Dans (42), est apparue d'elle-même la *dérivée transverse de Cattaneo* :

$$(43) \quad \partial_\lambda = \delta_{\tilde{\lambda}}^\mu \partial_\mu; \quad \delta_{\tilde{\lambda}}^\mu = \delta_\lambda^\mu - v^\mu v_\lambda = \text{projecteur d'espace}$$

#### § 4. — FLUIDE BAROTROPE

4.1. — Nous dirons qu'un fluide est **barotrope** lorsque son champ  $v^\lambda$  de vitesses matérielles est *dynamique* pour la 2-forme  $\sigma_{\lambda\mu}$  :

$$(44) \quad \boxed{X_{(t)} \sigma_{\lambda\mu} = 0}$$

$\Leftrightarrow$

$$(45) \quad \boxed{\begin{array}{l} \exists \mathcal{M} : v^\lambda \sigma_{\lambda\mu} = -\partial_\mu \mathcal{M} \\ \exists \mathcal{N} : X_{(t)} \pi_\lambda = \partial_\lambda \mathcal{N} \end{array}} \Rightarrow \frac{d\mathcal{M}}{dt} = 0$$

$$(46) \quad \Rightarrow \mathcal{M} + \mathcal{N} = v^\lambda \pi_\lambda = 1 + \mathcal{H} \Rightarrow \mathcal{N} = 1 + \mathcal{H} - \mathcal{M}$$

En conséquence, il existe un hamiltonien symplectique  $\mathcal{M}$ , *canoniquement conjugué au temps propre  $t$* ; c'est une intégrale première du mouvement.

4.2. — Pour la généralité de l'exposé, nous pouvons abandonner l'hypothèse d'adiabaticité; le fluide exécute alors des échanges (réversibles, toutefois) selon la relation (11) où l'on posera :

$$(47) \quad \mathcal{F} = \varphi/\mu = -\frac{d\mathcal{S}}{dt} = \text{flux spécifique}$$

$\mathcal{S}$  et  $\tau$  seront toujours canoniquement conjuguées, et il en sera encore de même pour les intégrales premières  $\mathcal{B}$  et  $\alpha$ . Donc  $\mathcal{M}$  ne dépendra que de  $\mathcal{S}$  et de  $\tau$ , et l'on aura les *équations canoniques* :

$$(48) \quad \frac{\partial \mathcal{M}}{\partial \mathcal{S}} = \frac{d\tau}{dt} = \mathcal{T}; \quad \frac{\partial \mathcal{M}}{\partial \tau} = -\frac{d\mathcal{S}}{dt} = \mathcal{F}; \quad \frac{\partial \mathcal{M}}{\partial \mathcal{B}} = \frac{d\alpha}{dt} = 0 = -\frac{d\mathcal{B}}{dt} = \frac{\partial \mathcal{M}}{\partial \alpha}$$

(\*) Voir n° 5.4, in fine.

$$(49) \quad \Rightarrow \quad \partial_\lambda \mathcal{M} = T \partial_\lambda \mathcal{S} + \mathcal{F} \partial_\lambda \tau$$

$$(50) \quad \Rightarrow \quad \partial_\lambda \mathcal{N} = \partial_\lambda (\mathcal{H} - \mathcal{M}) = \mathcal{V} \partial_\lambda p - \mathcal{F} \cdot \partial_\lambda \tau$$

Donc  $\mathcal{N}$  est une fonction de  $p$  et de  $\tau$  seulement, — ou une fonction de  $p$  seulement si le fluide est adiabatique. Les équations lagrangiennes (46) du mouvement seront donc, pour un *fluide barotrope* :

$$(51) \quad X_{(t)} [(1 + \mathcal{H})v_\lambda] = \mathcal{V} \cdot \partial_\lambda p - \mathcal{F} \cdot T_\lambda$$

Le covecteur  $T_\lambda$  de température figurera donc chaque fois que  $\mathcal{F} \neq 0$ .

4.4. — Un fluide relativiste sera **stationnaire** pour un système  $(v^\lambda)$  de lignes de temps, si l'on a

$$(52)-(53) \quad \boxed{X_{(v^\lambda)} \pi_\lambda = 0 \quad \text{et} \quad X_{(v^\lambda)} \mathcal{M} = \frac{d'}{dt'} \mathcal{M} = 0}$$

$X_{(v^\lambda)}$  étant la dérivation de Lie associée au système  $d'x^\lambda = v'^\lambda \cdot dt'$ ; on a donc  $X_{(v^\lambda)} v'^\lambda = 0$ ,  $\Rightarrow$

$$(54) \quad X_{(v^\lambda)} (v'^\lambda \pi_\lambda) = \frac{d'}{dt'} [(1 + \mathcal{H}) \cdot \text{ch } \varphi] = 0$$

où

$$(55) \quad \text{ch } \varphi \stackrel{\text{déf}}{=} v'^\lambda \cdot v_\lambda$$

Donc  $[(1 + \mathcal{H}) \text{ch } \varphi]$  est stationnaire, mais il n'en va pas de même pour  $\mathcal{N}$ , contrairement à ce qui se passe pour un fluide non relativiste.

Or, (52) donne identiquement, d'après le théorème de Cartan sur la dérivée de Lie des  $p$ -formes :

$$(56) \quad 0 = X_{(v^\lambda)} \pi_\lambda = v'^\lambda \sigma_{\lambda\mu} + \partial_\lambda [(1 + \mathcal{H}) \text{ch } \varphi]$$

Et ainsi  $[(1 + \mathcal{H}) \text{ch } \varphi]$  est le hamiltonien symplectique associé au champ  $v'^\lambda$  (pour lequel  $\pi_\lambda$  est un potentiel symplectique *standard*).

D'après (45) et (53), il vient

$$(57) \quad v'^\lambda \sigma_{\lambda\mu} v'^\mu = \frac{d'}{dt'} \mathcal{M} = 0$$

D'où, d'après (56) :

$$(58) \quad \boxed{\frac{d}{dt} [(1 + \mathcal{H}) \text{ch } \varphi] = 0}$$

C'est le premier théorème de Bernouilli, transposé en Relativité. En effet, à l'approximation newtonienne,  $\text{ch } \varphi \cong a + \mathcal{T}/c^2$ , où  $\mathcal{T}$  est l'énergie cinétique spécifique, relativement au système  $(v'^\lambda)$ .

4.5. — Un fluide relativiste sera **irrotationnel** si les deux grandeurs  $\mathcal{B}$  et  $\alpha$  de Schmid sont des *constantes globales* :

$$(59) \quad \Rightarrow \quad \boxed{\partial_\lambda \mathcal{B} = 0 \quad \text{et} \quad \partial_\mu \alpha = 0}$$

$$(60) \quad \boxed{\sigma_{\lambda\mu} = \partial_\lambda \mathcal{S} \cdot \partial_\mu \tau - \partial_\mu \mathcal{S} \cdot \partial_\lambda \tau}$$

La 2-forme  $\sigma_{\lambda\mu}$  est alors singulière, et son rang est toujours égal à 2 : En effet,

le gradient de  $\mathcal{S}$  est du genre espace et celui de  $\tau$  est du genre temps; ils ne seront donc jamais colinéaires. Pour un fluide *irrotationnel*, la variété  $V$  d'univers n'est que *présymplectique* ( $\sigma$  fermée, de rang constant = 2).

4.6. — Si le fluide est **irrotationnel et barotrope**, la relation (60) est remplacée par

$$(61) \quad \sigma_{\lambda\mu} = \partial_\lambda \mathcal{M} \cdot \partial_\mu t - \partial_\mu \mathcal{M} \cdot \partial_\lambda t$$

où  $t(\bar{x})$  désigne une hypersurface isochrone propre. A noter que la barotropie suppose toujours l'existence des isochrones propres sur tout morceau barotrope  $M \subset V$ .

Supposons enfin qu'un tel fluide soit en outre **stationnaire** pour ( $v^\lambda$ ). Comme on a :

$$(62) \quad v^\lambda \cdot \partial_\lambda t = \frac{d't}{dt} = (\text{ch } \varphi)^{-1},$$

il vient alors, d'après (56), (61) et (45) :

$$(63) \quad -\partial_\mu [(1 + \mathcal{H}) \text{ch } \varphi] = v^\lambda \sigma_{\lambda\mu} = -\text{ch } \varphi \cdot \partial_\mu \mathcal{M} = \text{ch } \varphi \cdot v^\lambda \sigma_{\lambda\mu}$$

Par conséquent :

1° — Le vecteur ( $v^\lambda - v^\lambda \text{ch } \varphi$ ) appartient au noyau de  $\sigma_{\lambda\mu}$ ; ce vecteur vaut

$$(64) \quad v^\lambda = (\delta_\mu^\lambda - v^\lambda v_\mu) \cdot v^\mu$$

C'est la composante de  $v^\lambda$  selon l'espace physique localement associé à ( $v^\lambda$ ).

2° — La relation (63) donne aussi :

$$(65) \quad \partial_\lambda [(1 + \mathcal{H}) \text{ch } \varphi] - \text{ch } \varphi \cdot \partial_\lambda \mathcal{M} = 0$$

Donc : a)  $\mathcal{H}' = (1 + \mathcal{H}) \text{ch } \varphi$  est fonction de  $\mathcal{M}$  seulement, avec  $\text{ch } \varphi = \frac{\partial \mathcal{H}'}{\partial \mathcal{M}}$  ;

b) la transformée de Legendre ( $\mathcal{H}' - \mathcal{M} \text{ch } \varphi$ ) est fonction de  $\text{ch } \varphi$  seulement, et il en sera de même pour  $1 + \mathcal{H} - \mathcal{M} = \mathcal{N}$ ; autrement dit :

$$(66) \quad \mathcal{N} + f(\text{ch } \varphi) = \mathcal{W} \quad (\mathcal{W} = c^{te} \text{ globale})$$

C'est le second théorème de Bernouilli, transposé en Relativité. Car à l'approximation newtonienne, (65) donne  $\partial_\lambda (\mathcal{N} + \tau) = 0$ , c.-à-d.

$$\mathcal{N} + \tau = \mathcal{W} = c^{te} \text{ globale.}$$

4.7. — Enfin, le théorème de Kelvin n'est qu'une simple conséquence du symplectisme; il nous dit que :

$$(66) \quad \text{pour un fluide adiabatique : } \frac{d}{d\tau} \oint_{\Lambda} \pi_\lambda \delta x^\lambda = \oint_{\Lambda} (X_{(\tau)} \pi_\lambda) \delta x^\lambda = 0 \quad \forall \Lambda$$

$$(67) \quad \text{pour un fluide barotrope : } \frac{d}{dt} \oint_{\Gamma} \pi_\lambda \delta x^\lambda = \oint_{\Gamma} (X^{(t)} \pi_\lambda) \delta x^\lambda = 0 \quad \forall \Gamma$$

où les deux courbes fermées sont l'une ( $\Lambda$ ) isothermactique, et l'autre ( $\Gamma$ ) isochrone propre.



La méthode symplectico-variationnelle s'applique évidemment à d'autres cas. Signalons ici, fort brièvement :

5.1. — **Le fluide non relativiste** : La lagrangienne  $\Lambda$  doit être *invariante pour le groupe de Galilée*. Pour la construire, il faut introduire :

a) le covecteur  $\underline{w} = [0, 0, 0, 1]$ , *invariant galiléen* (strates d'espace);

b) le contravecteur  $\bar{c} = [c^1, c^2, c^3, 1] = c^e$ , qui matérialise un *repère ( $c^\lambda$ ) physique galiléen, privilégié et invariable*, par rapport auquel se calculera l'énergie cinétique *invariante*  $\mathcal{T}$ ; pour un exposé simplifié, on prendra  $\bar{c} = [0, 0, 0, 1]$ , l'observateur s'identifiant ainsi *momentanément* à ( $c^\lambda$ ).

Alors, on choisira :

$$(68) \quad \Lambda \stackrel{\text{d\u00e9f}}{=} \mu v^\lambda [\mathcal{C}_\lambda + (\mathcal{T} + \mathcal{E} + \mathcal{U})w_\lambda - (\mathcal{S}\partial_\lambda\tau + \mathcal{B}\partial_\lambda\alpha + \partial_\lambda\mathcal{J})] + p [v^\lambda w_\lambda - 1]$$

avec :

$$\mathcal{E} = \mathcal{E}(\mathcal{S}, \mathcal{V}) = \text{fonction donnée}$$

$\mathcal{U}$  est le potentiel massique, et  $\mathcal{C}_i = c_i - v_i$ ,  $\mathcal{C}_4 = \bar{c} \cdot \bar{v} - \bar{c}^2$ , d'où  $c^\lambda \mathcal{C}_\lambda = 0$ .

5.2. — **Le fluide relativiste électrisé non thermique** : On choisira :

$$(69) \quad \Lambda \stackrel{\text{d\u00e9f}}{=} \varepsilon [\mathcal{M}\sqrt{v^\lambda v_\lambda} + \mathcal{A}_\lambda v^\lambda - v_\lambda(\mathcal{S}\partial_\lambda\tau + \mathcal{B}\partial_\lambda\alpha + \partial_\lambda\mathcal{J})] + p [\sqrt{v^\lambda v_\lambda} - 1]$$

avec :

$$\mathcal{M} = \mathcal{M}(\mathcal{S}, \tau)$$

$\mathcal{A}_\lambda$  est le potentiel-vecteur électromagnétique. Donc, attention : *ici, les majuscules cursives désignent des grandeurs rapportées à l'unité de charge*; ainsi,  $\varepsilon$  est la *densité électrique*, et le hamiltonien  $\mathcal{M}$  est le quotient  $\mu/\varepsilon$ , lequel est une intégrale première. Si les isochrones existent, alors  $\mathcal{M} = \mathcal{S} \Rightarrow \tau = t$ .

On notera que le multiplicateur  $\mathcal{J}$  est ici la « fonction de jauge » :

$$\mathcal{A}_\lambda \stackrel{\text{éq}}{=} \mathcal{A}_\lambda - \partial_\lambda\mathcal{J}.$$

En imposant la présence de  $\mathcal{J}$ , l'invariance de jauge implique la conservation de l'électricité :

$$\frac{\delta\Lambda}{\delta\mathcal{J}} = 0 \Rightarrow \partial_\lambda(\varepsilon v^\lambda) = 0$$

5.3. — Une conclusion semblable se présente à propos du fluide non électrisé, et elle apporte un point de vue assez nouveau : La fonction d'action  $\mathcal{J}$  est une « fonction de jauge », et la conservation de la matière proprement dite est la conséquence de cette « invariance de jauge ».

Dans les deux cas, — conservation de la matière et conservation de l'électricité, — *la théorie symplectique donne une même signification à l'impression si peu opportune d'« invariance de jauge » : celle-ci est rigoureusement synonyme de « invariance de la 2-forme symplectique  $\sigma_{\lambda\mu}$ » (pour les changements de potentiel symplectique :  $\pi_\lambda \rightarrow \pi_\lambda + \partial_\lambda f$ ).*

5.4. — On trouvera une *bibliographie détaillée*, relative à divers travaux récents, dans B. F. Schutz Jr, Phys. Rev. D., Vol. 2, N° 12, 15 décembre 1970. Cet auteur emploie la méthode des « potentiels de vitesse », laquelle est symplectique dans son fond, — même si elle ne l'est pas explicitement dans sa forme actuelle.