

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

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

### SUMMARY

We intend to show that :

1<sup>o</sup> 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 tem-

perature  $T = \frac{d\tau}{dt}$ .

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  $G/T$  ( $G$  being the free energy of Gibbs).

2<sup>o</sup> 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<sup>o</sup> — 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<sup>o</sup> — 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.