

ron; elle semble un peu plus brillante dans sa partie centrale; son éclat paraît augmenter.

Octobre 3 : La comète paraît plus étendue que les jours précédents; elle est devenue certainement plus brillante.

M. GIACOBINI. — *Octobre 2* : Observation difficile.

Octobre 3 : La comète a l'aspect d'une nébulosité, sans noyau et sans condensation, de forme elliptique, de 25" environ dans le sens du grand axe.

ASTRONOMIE. — *Remarques sur une Note de M. Lebedew relative à la dispersion dans le vide interstellaire.* Note de M. CHARLES NORDMANN, présentée par M. Poincaré.

La dernière Note de M. Lebedew (ce Volume, p. 515) ne contenant d'autres arguments que ceux qui ont déjà été réfutés (voir ce Volume, p. 24-27), je ne crois pas utile d'y répondre.

Il est cependant une assertion de cet auteur contre laquelle je dois m'élever : c'est celle d'après laquelle je serais « du même avis » que lui pour l'interprétation des décalages des étoiles variables.

Il suffit, pour être assuré du contraire, de se reporter aux termes de ma Note du 6 juillet dernier.

GÉOMÉTRIE INFINITÉSIMALE. — *Sur les systèmes de familles de surfaces se coupant suivant des lignes conjuguées.* Note (1) de M. S. CARRUS.

Dans une Note précédente, nous avons établi la formule

$$\beta_{ik} = - \frac{Z_k Y'_i}{Z_i D}.$$

Déterminons en passant les systèmes orthogonaux qui entrent dans ce groupe. Il faut encore que les fonctions β_{ik} satisfassent au deuxième groupe de formules dont le type général est

$$\frac{\partial \beta_{ik}}{\partial \rho_i} + \frac{\partial \beta_{ii}}{\partial \rho_k} + \beta_{ii} \beta_{ik} + \dots + \beta_{ni} \beta_{nk} = 0.$$

En l'exprimant on verra qu'il faut que toutes les fonctions $\frac{1}{Z_k}$, $\frac{\partial}{\partial \rho_k}$, $\frac{Y'_k}{Z_k}$ se

(1) Reçue dans la séance du 21 septembre 1908.