

suprême hommage rendu à la mémoire d'un savant qui a conquis un rang distingué parmi les grands géologues de notre temps, et dans l'espoir que notre ami jouit maintenant du bonheur réservé aux hommes de bonne volonté, qui n'ont jamais cherché que la vérité et la justice.

Adieu, cher Cornet, adieu!

RAPPORTS.

M. le Ministre de l'Agriculture avait renvoyé à l'avis de la Classe une demande de M. Pergens, docteur en sciences naturelles, à Louvain, à l'effet de pouvoir poursuivre, au laboratoire de physiologie du Dr Dohrn, à Naples, ses études sur l'anatomie et l'embryologie des bryozoaires. — Communication sera donnée à M. le Ministre des rapports des commissaires qui ont examiné cette demande.

Détermination de la direction et de la vitesse du transport du système solaire dans l'espace; par P. UBAGHS, 2^e partie.

Rapport de M. Folie.

« Dans une première partie de son travail (1), M. le Dr P. Ubaghs, assistant et répétiteur d'astronomie à l'Université de Liège, a déterminé la direction du mouvement de transport du système solaire en faisant usage de la méthode que j'ai exposée dans les A. N. (2).

(1) *Mém. cour. et des savants étrang. de l'Acad.*, t. XLVII.

(2) Un chapitre inédit d'astronomie sphérique. A. N. 2607.

Dans cette seconde partie il aborde le problème de la vitesse de ce transport au moyen de la même méthode. Les étoiles dont l'auteur a fait usage ont été partagées en trois groupes, renfermant les étoiles qui sont, en moyenne, de 2^e, de 3^e et de 4^e grandeur.

Le premier groupe ne renferme que 34 étoiles. Il a servi toutefois à déterminer exactement la direction du mouvement systématique. Argelander a, du reste, fait usage d'un groupe aussi peu nombreux.

On ne peut pas dire à priori qu'un semblable groupe ne saurait servir à déterminer la vitesse du transport, lorsqu'il en donne bien la direction; d'autant moins que les étoiles de ce groupe sont celles dont la position a été le mieux déterminée.

Or la vitesse qu'on en déduit pour le mouvement de transport est très sensiblement nulle; ne serait-ce pas que ces étoiles feraient partie de notre nébuleuse, et que le mouvement systématique serait commun à tous les astres de celle-ci?

Le second groupe renferme 163 étoiles bien déterminées.

Il semble que celui-ci doive conduire à un résultat assez exact. Or la vitesse qu'on en déduit est encore excessivement faible, 0.05 du rayon de l'orbite terrestre seulement. Ce résultat tient-il peut-être encore en partie à la même cause que le précédent?

Quant au troisième groupe, il n'offre malheureusement pas une base bien solide, parce que les positions récentes d'une assez notable partie des étoiles qui le composent ont été extraites du B. A. C.

Il est remarquable toutefois qu'on en déduit encore une valeur assez faible pour la vitesse du mouvement

systematique, et que la combinaison des trois résultats fournis par le calcul direct de cette vitesse se rapproche très fort de celui que j'avais conclu dans mon rapport sur la première partie du travail de M. le docteur Maghs, de la comparaison des valeurs qu'il avait obtenues pour le quotient de la vitesse de transport du Soleil et de sa distance moyenne aux étoiles de chacun des trois groupes, avec les valeurs assignées par Pickering à ces distances moyennes.

En résumé, je pense que la méthode proposée, appliquée à des étoiles bien exactement déterminées, et séparées en deux groupes, renfermant exclusivement, le premier, des étoiles appartenant à notre nébuleuse, le second, autant que faire se peut, des étoiles n'y appartenant pas, est de nature à jeter du jour sur la question encore assez peu avancée de la grandeur du mouvement systématique, et sur cette autre question très importante de la dépendance entre ce mouvement et celui de la nébuleuse.

En louant M. Ubaghs du soin avec lequel il a effectué cette première détermination provisoire, nous devons le louer également d'avoir reconnu lui-même qu'elle n'est pas assez sûre, vu l'incorrection des positions du B. A. C., pour valoir la peine qu'on y applique la méthode de correction que nous avons indiquée dans la note rappelée ci-dessus, et de s'être bravement décidé à reprendre tout son travail, en se fondant sur les positions données par le nouveau catalogue de Pulkova.

Nous proposons à la Classe d'ordonner l'impression de cette seconde partie du travail de M. Ubaghs et d'adresser des remerciements à l'auteur. »
