

Zusatz. Ueber die Sterne der DM., welche von Prof. E. Weiss im Vorstehenden als vermisst oder fehlerhaft angegeben sind, macht Geh. Rath *Schönfeld* nach Einsicht der Originale die folgenden Mittheilungen:

- + 8°2077. Die Bessel'sche Beobachtung ist nicht nur bei diesem Stern, sondern auch bei 2073 übersehen.  
+ 9°454. Die einzelnen Beobachtungen sind:

Z.527 Sch. 1854 Sept.27 9<sup>m</sup>5 3<sup>h</sup>25<sup>m</sup>52<sup>s</sup>1 +9°29'1  
" 533 " " " 28 9.5 56.2 28.1

In Z. 533 ist der Theilstrich etwas ungewöhnlich geschrieben, doch nicht wohl anders zu lesen. Ich kann keine Sterne finden, auf welche die Beobachtungen unter Annahme plausibler Fehler zu deuten wären.

- + 12°2542. Fehler. Die Zeitminute soll 54<sup>m</sup> statt 55<sup>m</sup> sein.  
+ 12°2547. Zone 433 Sch. hat wirklich Decl. 12'4; zwei

Zonen von Thormann geben aber 7'2 und 7'8, Steinheil's Karte nach sehr markirter Constellation 9'5. Hiernach ist Z. 433 als fehlerhaft betrachtet und ausgeschlossen worden.

- + 13°2624. Kommt nur in Z. 125 Sch. 1853 April 13 vor, und ist mit seinem mehrfach beobachteten Nachbarstern +13°2623 als durch Steinheil's Karte bestätigt betrachtet worden. Die Steinheil'schen Sterne sind aber, wie ich jetzt sehe, zweifellos Nr. 2622 und 2623 (dieser freilich etwas ungenau eingezeichnet), und die Aufnahme von Nr. 2624 in das Sternverzeichniss daher nicht legitim.

### Note sur le mouvement du système solaire.

J'ai fait voir antérieurement (A.N. 2607) de quelle manière on peut, en tenant compte de l'aberration systématique, déterminer la direction et la grandeur du mouvement de transport du Soleil, et même la distance moyenne des étoiles dont on aura fait usage pour cette détermination, pourvu que ces étoiles appartiennent à un même ordre de grandeur.

Monsieur le Dr. Ubaghs, assistant à l'Institut astronomique de Liège, a bien voulu mettre ce procédé en pratique. Son travail paraîtra dans les Mémoires de l'Académie royale de Bruxelles. En attendant, je crois utile d'en communiquer les résultats.

Il a pris, dans le catalogue de Bradley, 56 étoiles de 2<sup>e</sup> grandeur, 145 de 3<sup>e</sup> et 263 de 4<sup>e</sup>, et il les a identifiées, la plupart, avec celles du Fund.-Catalog, quelques unes avec des étoiles du B.A.C.

Dans cette première partie du travail, il n'a déterminé que les valeurs approchées des coordonnées *A* et *D* du point vers lequel se dirige le Soleil, et du rapport  $\tau$  de sa vitesse de transport à sa distance moyenne aux étoiles de chaque groupe, se réservant, dans une 2<sup>e</sup> partie, de calculer les corrections à apporter à ces valeurs, et de déterminer la vitesse de transport en éliminant la parallaxe de chaque étoile.

Voici ces premiers résultats approchés:

Bruxelles le 5 avril 1886.

| Gr.            | <i>A</i>  | <i>D</i> | $\tau$ |
|----------------|-----------|----------|--------|
| 2 <sup>e</sup> | 258° 10.0 | 30° 7.0  | 0.057  |
| 3 <sup>e</sup> | 259 7.0   | 25 53.0  | 0.045  |
| 4 <sup>e</sup> | 265 13.5  | 26 16.0  | 0.028  |

On remarquera ce décroissement de  $\tau$  à mesure que la distance moyenne des étoiles augmente. Sans vouloir préjuger le résultat que M. le Dr. Ubaghs trouvera en calculant directement la vitesse de transport du système solaire, il est intéressant de la déduire des résultats précédents.

En adoptant les rapports établis par Pickering entre la grandeur des étoiles et leur parallaxe, on trouve que cette dernière est respectivement égale à 0.65, 0.40 et 0.24 pour les étoiles de 2<sup>e</sup>, de 3<sup>e</sup> et de 4<sup>e</sup> grandeur; et si l'on divise les valeurs respectives de  $\tau$ , qui précèdent, par chacun de ces nombres, on aura, pour la vitesse de transport du système solaire, les fractions suivantes du rayon moyen de l'orbite terrestre: 0.088, 0.112, 0.112, dont la moyenne est 0.109, en tenant compte des poids.

Avant de se prononcer sur cette valeur, qui est bien faible à côté de celle que la plupart des astronomes attribuent au déplacement du système solaire, il convient d'attendre le résultat du calcul direct entrepris par M. le Dr. Ubaghs.

*F. Folie.*

### Die Geographischen Coordinaten von Lawrence Observatory, Amherst, Mass.

The region about Amherst was, during the summer of 1885, occupied by a surveying-party under the direction of Mr. F. Walley Perkins, Assistant U. S. Coast and Geodetic Survey, whose work has given a definitive geodetic position of this Observatory. The results, referred to the Clarke spheroid of 1866 and the Standard Astronomical Data of 1881, are, as recently communicated by the Superintendent of the Survey, as follow:

$$\varphi = +42^{\circ} 22' 17'' 1$$

$$\lambda = 72 31 10.0 = 4^h 50^m 45.67 \text{ West of Greenwich.}$$

These are the geographic coordinates of the centre of the dome, which is 2 feet = 0.02 South, and 24 feet = 0.33 = 0.02 West of the centre of the transit-circle of the Observatory.

Amherst, Mass., 1886 April 20.

*David P. Todd, Director.*