J'ai attribué à ces équations des poids proportionnels aux nombres d'observations, puis elles ont été traitées par la méthode de Gauss. Après avoir divisé chaque colonne des équations pondérées par le plus fort coefficient qui y figure, j'ai introduit des inconnues x, y, z, t, u, w qui ont des relations très simples avec les précédentes et j'ai pu former très rapidement les six équations normales à l'aide d'une table de carrés, suivant en tout ceci des prescriptions bien connues.

En résolvant les équations normales il est arrivé que

$$dL = -1' 28'' 42 \quad d\mu = +0'' 26 585 \quad d\varphi = +1'' 28 \quad d\pi = +2' 32'' 72 \quad d\Omega = -7'' 59 \quad di = +30'' 51$$

d'où les éléments conclus :

Époque 1891 Mars 12.0 t. m. Berlin.

$$\left. \begin{array}{l} M = 194^\circ 10' 22'' 33 \\ \pi = 328 \ 32 \ 17.52 \\ \Omega = 158 \ 45 \ 50.51 \\ i = 15 \ 48 \ 7.61 \end{array} \right\} 1890.0$$

$$\left. \begin{array}{l} \varphi = 12^\circ 48' 37'' 48 \\ \mu = 951'' 45 185 \\ \log a = 0.3810799 \end{array} \right\}$$

En calculant à l'aide de ces éléments les positions de la planète et comparant aux positions normales données ci-dessus on trouve les différences suivantes $O - C$ en ascension droite et déclinaison :

t. m. Berlin	$d\alpha \cos \delta$	$d\delta$	t. m. Berlin	$d\alpha \cos \delta$	$d\delta$
1891 Févr. 16.5	+4'' 0	-1'' 4	1891 Mai 3.5	-1'' 4	+1'' 5
Mars 8.5	-0.9	+0.3	1892 Mai 24.5	-1.5	-0.6
Avril 2.35	-3.6	+2.0	Juill. 16.5	+2 1	+3.3

qui s'accordent avec les résidus en longitude et latitude des équations différentielles.

Je me propose de reprendre le calcul des éléments quand un nouveau point de l'orbite aura été déterminé. A cet effet une éphéméride sera publiée pour la prochaine opposition.

Besançon 27 Août 1894.

Paul Brück.

Correzione dell' effemeride di (84) Klio.

Una continuazione dell' effemeride di (84) Klio (A. N. 3235), gentilmente comunicatami dal Direttore dell' Osservatorio di Düsseldorf, mi permise di riosservare il pianeta il 22 e 23 agosto.

$$\begin{array}{l} 1894 \text{ Agosto } 22 \text{ (O - C): } \Delta\alpha = +1^m 15^s 07; \Delta\delta = +7' 45'' 7 \text{ Gr. } 10^m 2 \\ \text{Agosto } 23 \quad \Delta\alpha = +1 \ 14.63; \Delta\delta = +7 \ 43.5 \text{ Gr. } 10.3 \end{array}$$

Ripeto qui, corretta in $\Delta\delta$, la correzione per il 29 luglio (vedi A. N. 3246):

$$\text{Luglio } 29 \text{ (O - C): } \Delta\alpha = +1^m 18^s 93; \Delta\delta = +8' 41'' 9 \text{ Gr. } 9^m 8$$

La stella per il 29 luglio fu Cord. GC. 29038.

La stella per 22 e 23 agosto fu Wash. Z. 181, 182. Questa stella è in W. Z. in sufficiente accordo in ambedue le posizioni. Tuttavia Cincinnati meno Wash. = +0^s55; -0^s3.

Roma 1894 Agosto 24.

E. Millosevich.

Inhalt:

Zu Nr. 3250. *A. Abetti*. Seguito e Fine delle Osservazioni di Padova nel 1893. 145. — *L. Steiner*. Beobachtungen des Cometen 1894 II. 151. — *R. Vogel*. Beobachtungen des Cometen 1894 II am Kiewer Refractor. 153. — *W. Schur*. Beobachtungen des Cometen 1894 II. 153. — *M. Ebell*. Beobachtungen des Cometen 1894 II. 155. — *Dubiago*. Beobachtungen des Cometen 1894 I (Denning). 155. — *P. Brück*. Éléments de la planète (304) Olga. 157. — *E. Millosevich*. Correzione dell' effemeride di (84) Klio. 159.