Der Vorsitzende schließt die Versammlung mit dem lebhaften Dank an die Behörden der Universität und der Stadt sowie an die Lunder Mitglieder für die bewiesene Gastfreundschaft.

Am Freitag, den 9. September, folgten die meisten Teilnehmer einer Einladung von Prof. Thiele nach Kopenhagen. Die hier verlebten Stunden bildeten einen würdigen Abschluß der Versammlung und erst spät abends trennten sich die Teilnehmer mit dem Wunsche eines frohen Wiedersehens nach zwei Jahren in Jena.

Kiel, Bureau der Astr. Nachr., 1904 Sept. 15. *Elis Strömgren.*

Une nouvelle variable du type Algol 155.1904 Persei.

Sur les deux variables du type Algol 136.1904 Ophiuchi et 154.1904 Cygni.

Sur les plaques de M. S. Blajko, Mme. *L. Ceraski* a trouvé ce 9 mars une nouvelle variable du type Algol BD. +46°740 (gr. 9.5) = **155.1904 Persei**

$$1855 \quad \alpha = 3^h 13^m 38^s.5 \quad \delta = +46^\circ\ 2'.3$$
$$1900 \quad = 3\ 16\ 43.5 \quad +46\ 12.2$$

Entre neuf photographies de cette région obtenues dans l'intervalle de 1896–1903, une seulement, celle du 7 août 1900, $12^h 50^m - 14^h 4^m$ t. m. de Moscou, montre l'étoile de quelques dixièmes de grandeur plus faible qu'à l'ordinaire. Dans toutes ses observations en mars, avril et août, M. *Blajko* la trouvait toujours de 9.5 gr. environ. Enfin il eut l'occasion de la voir dans son minimum le 5 sept. $10^h 55^m$ et le 10 sept. $13^h 10^m$ t. m. de Moscou.

Les observations faites par M. *Blajko* pendant les minima ces 5, 10, 17 et 21 septembre et la photographie obtenue pendant le changement d'éclat le 7 août 1900, ainsi que les observations en dehors des minima fournissent la formule suivante pour les moments des minima:

1904 sept. 17 $5^h 45^m$ t. m. de Gr. + $20^h 23^m 11^s$ E.

L'erreur de la période n'excède pas probablement 2^s ou 3^s.

Dans son minimum l'étoile baisse à la 11e gr.; tout le changement d'éclat s'accomplit en $2\frac{1}{2}^h$.

L'étoile variable du type Algol, **136.1904 Ophiuchi,** annoncée A. N. 3963 par M. Pickering, a été trouvée indépendamment par Mme. *L. Ceraski* le 26 avril 1904. position est (BD. +7°3404 gr. 9.2):

$$1855 \quad \alpha = 17^h 27^m 34^s.9 \quad \delta = +7^\circ\ 20'.7$$
$$1900 \quad = 17\ 29\ 45.5 \quad = +7\ 18.7$$

De six photographies de cet endroit, cinq donnent l'étoile de même éclat, et sur une seule plaque, celle de 1901 mai 19 $11^h 20^m - 13^h 8^m$ t. m. de Moscou, elle est plus faible que sur les autres.

En observant la variable en août et septembre, M. *Blajko* la voyait constamment de 9 gr. à peu près, mais le 22 août, $10^h 8^m - 10^h 48^m$ t. m. de Moscou, il la trouva d'environ deux grandeurs plus faible. Il ne peut encore déterminer la période de la variabilité.

Jusqu'à présent M. *Blajko* parvint à observer la variable du type Algol **154.1904 Cygni** (A. N. 3965) quatre fois pendant le changement d'éclat: août 6, 16, 29 et sept. 5. Août 29 ce fut pendant la décroissance et avant le minimum, les trois autres fois seulement pendant l'accroissement. Ces observations et celles pendant l'éclat normal fournissent à M. Blajko la formule suivante pour le moment du minimum:

1904 août 29 $12^h 38^m$ t. m. de Gr. + $3^j 7^h 37^m.9$ E.

L'erreur de la période ne dépasse pas probablement une $\frac{1}{2}$ min.; dans le minimum l'étoile descend à la $12\frac{1}{2}$ gr. environ.

Moscou, le 11/24 septembre 1904. Prof. *W. Ceraski.*

Neuer veränderlicher Stern 156.1904 Ceti.

Am 19. September meldete Dr. *W. Luther* in Düsseldorf telegraphisch der Zentralstelle, daß er am 18. September ein fremdes sternartiges Objekt $9^m.0$ in der Position (1904.0): $\alpha = 15^\circ 27' 49''$ $\delta = -1^\circ 59' 42''$ entdeckt habe. Da hier konstatiert werden konnte, daß das Objekt zwar in BD. und R. Luthers akad. Himmelskarte 0^h fehle, aber in Olufsens Karte 1^h als Stern 9^m und dem photographischen Himmelskatalog Zone Algier (Mittel aus zwei Positionen 1904.0: $1^h 1^m 51^s.16$ $-1^\circ 59' 41''.6$) vorkomme, konnte es sich nur um einen veränderlichen Stern handeln, und es wurde deshalb für genügend erachtet, die Entdeckung einigen wenigen Sternwarten mitzuteilen. Auf zwei Harvard-Platten von 1899 Sept. 14 und 1902 Sept. 25 ist der Stern (ganz am Rande) nicht vorhanden, also schwächer als $9^m.5$. Seither sind folgende Nachrichten hier eingetroffen.

Auszug aus mehreren Mitteilungen von Dr. *W. Luther,* Direktor der Sternwarte in Düsseldorf, vom 19. und 20. September.

»Der telegraphisch gemeldete, von mir bei Gelegenheit der Beobachtung von (68) Leto 1904 Sept. 18 gefundene helle Stern $9^m.0$ fehlt nicht nur auf der von meinem Vater bearbeiteten akad. Sternkarte 0^h, während er auf Olufsens Karte 1^h steht, sondern mein Vater hat zu der späteren Zeit, als er die Karte 0^h bearbeitete, den von Olufsen früher eingezeichneten Stern ausdrücklich als am Himmel fehlend bezeichnet. Die von mir erhaltenen Ortsbestimmungen sind (1904.0):

Sept. 18	$\alpha = 1^h 1^m 51^s.27$	$\delta = -1^\circ 59' 42''.2$	6 Vgl.
» 19	51.13	43.9	4 »