

739. **RS Canum ven.** ($13^h 5^m 59^s + 36^\circ 28'0''$) = BD + $36^\circ 23'44''$ ($7^m 5$) = $W_2 13^h 49'$ (8^m) = AG Lu 5665 ($8^m 3$).
Zeichnung der Lichtkurve von Hoffmeister (A.N. 4787).

Der Stern ist am 23. Febr. 1914 von Frau Ceraski auf den Moskauer Himmelsaufnahmen entdeckt worden. Er findet sich auf 28 Platten aus den Jahren 1896—1913, und nach Blažkos Schätzungen hat er auf 25 von diesen Platten die gleiche Helligkeit (etwa $7^m 5$), dagegen ist er auf 3 Platten schwächer, und zwar 96 April 7 um $1^m 5$, 07 Mai 15 und 11 Mai 3 um 1^m . Die von Blažko vermutete Algeleigenschaft ist von Hoffmeister bestätigt worden, der aus seinen Beobachtungen 1914 fünf Minima abgeleitet und die genäherten Elemente bestimmt hat: Min. = 1914 Juni 13 $13^d 43^m + 4^d 19^h 7^m 37^s 2 E = 2420297.571 + 4^d 79696 E$. Die ganze Dauer des Lichtwechsels beträgt nach ihm etwa 11^h , und die Helligkeitsgrenzen sind $7^m 85$ und $8^m 93$; ein längeres Verweilen im Minimum scheint nicht stattzufinden. Townley hat gleichfalls die Algeleigenschaft bestätigt und die genäherten Elemente abgeleitet: Min. = 1914 Juli 26 $18^h 32^m + 4^d 19^h 5^m E = 2420340.77 + 4^d 795 E$. Nach ihm ist die Dauer der Verfinsterung etwa 10^h . In der PD hat der Stern nach zwei gut stimmenden Messungen die Größe $8^m 42$ und die Farbe GW. Magginis Behauptung, daß die Periode nur halb so groß sei als die Hoffmeistersche und daß β Lyrae-Art anzunehmen sei, konnte von Hoffmeister aus seinen Beobachtungen als irrig nachgewiesen werden.

LITERATUR: Ceraski, Anzeige der Entdeckung. Wahrscheinlich Algolstern [A.N. 4719]. — Hoffmeister, Bestätigung der Algeleigenschaft. Mitteilung von 49 Schätzungen und Größen 14 Juni 9—Okt. 16. Daraus 5 Min. 14 Juni 13 13^h , Juni 18 $7^h 5$, Juli 31 $14^h 5$, Aug. 24 $14^h 5$, Okt. 16 $6^h 3$. Ableitung von 3 unsicheren Minima aus den Moskauer Angaben. Elemente. Lichtkurve [A.N. 4787]; neue Elemente, die seine früheren bestätigen und Magginis Angaben als irrig erweisen [V.J.S. 51, 263 u. 361]. — Townley, Bestätigung der Algolart. Genäherte Elemente aus Beobachtungen an 22 Tagen 14 Juni 22—Aug. 19 [Pop. Astr. 23, 25]. — Maggini, Beobachtungen und Elemente [Arcetri, Observ. Astr., Fasc. 34].
M. u. H.

740. **WX Centauri** ($13^h 6^m 26^s - 62^\circ 52'0''$). Nicht in der CPD enthalten.

Ort auf den Harvard-Aufnahmen bestimmt.

Von Leavitt 1906 auf Harvard-Aufnahmen entdeckt. Schätzungen auf 10 Platten zeigten eine Helligkeitsänderung zwischen $11^m 5$ und $12^m 5$. Art des Lichtwechsels noch unbekannt.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Leavitt. Photographische Helligkeitsgrenzen [Harv. Circ. 120 und A.N. 4145].
M.

741. **SS Centauri** ($13^h 7^m 9^s - 63^\circ 37'1''$) = CPD - $63^\circ 26'32''$ ($0^m 2$).

Helligkeiten der Vergleichsterne und Lichtkurve von Leavitt (Harv. Ann. 60, 112 u. 141 und Tafel IV).

Entdeckt von Leavitt auf Harvard-Aufnahmen. Die photographische Helligkeitsschwankung dieses Algolsterns wird in der Entdeckungsanzeige zu $8^m 8$ — $10^m 4$ angegeben. Eine ausführliche Mitteilung von Leavitt über die Bearbeitung der 256 Aufnahmen, von denen 28 in die Nähe des Minimums fallen, findet sich in Harv. Ann. 60. Dort sind auch die Vergleichsterne, die Reduktion auf die Sonne, die Lichtkurve in Größen nebst bildlicher Darstellung und die photographischen Beobachtungen ausführlich mitgeteilt. Die abgeleiteten Elemente lauten: Min. = 1886 April 3 $8^h 24^m + 2^d 11^h 29^m 20^s 544 E = 2410000.350 + 2^d 47871 E$; Max. = $8^m 73$. Min. = $10^m 20$; Dauer des Minimums 13^h — 14^h , ohne stationäres Licht. Über die Farbe fehlen Angaben. Spektrum B 8 A.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Leavitt [Harv. Circ. 120 und A.N. 4145]. — Leavitt, 236 Größenangaben für die volle Helligkeit und 28 in der Umgebung des Minimums. Vergleichsterne. Reduktion auf die Sonne. Lichtkurve. Elemente [Harv. Ann. 60, 110, 112, 119, 121, 127, 141 und Tafel IV]. — Zinner, Kreisbahnelemente [A.N. 4476]. — Shapley, Bahnelemente [Ap. 38, 166].
Gu.

742. **SW Virginis** ($13^h 8^m 55^s - 2^\circ 16'6''$) = BD - $2^\circ 36'53''$ ($8^m 2$) = $W 13^h 94'$ (8^m) = AG Strb 4799 ($8^m 2$).

Photographische Helligkeiten der Vergleichsterne von Fleming (Harv. Ann. 47, 32).

Von Fleming 1901 auf den Draper-Memorial-Aufnahmen entdeckt. Helligkeitsschwankung klein. Im zweiten Harvard-Katalog der Veränderlichen ist die photographische Schwankung, abgeleitet aus Aufnahmen von 86 April 10 bis 03 Febr. 23, zu $7^m 4$ — $8^m 8$ angegeben. Periode unregelmäßig. 10 Messungen von Wendell an 5 Abenden in den Jahren 1903—1905 ergaben eine Lichtschwankung im Betrag von $0^m 52$. Die Färbung ist nach AG Strb rötlich und rot, Krüger bezeichnet sie mit 7.7. Spektrum Mc 5 d. Weitere Angaben liegen nicht vor.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Fleming [Harv. Circ. 54 und A.N. 3695]; photographische Helligkeitsgrenzen und Bemerkung über photometrische Messungen von Wendell [Harv. Ann. 55, 16 u. 44]. — Wendell, 10 photometrische Messungen an 5 Tagen 03 Juni 2—05 Mai 19 [Harv. Ann. 69, 119].
Gu.