

halbperiodisch. Nach Redman beträgt die mittlere Radialgeschwindigkeit -102 km/sec. Grenzen des Lichtwechsels 9^m0 bis 10^m3 vis. Spektrum und Leuchtkraft nach Keenan sind K3p: Ia.

LITERATUR: Mündler, Bb. [AN 209.42]. — Zinner, Bb.* [Erg AN 4, 3]. — Enebo, Max. Art. Elemente [AN 231.11]. — Bb. Elemente [Enebo 10; 11]. — Gerasimovič, Art. Max. Min. Elemente [HB 869]. — Beyer, Bb. Elemente. Art [ErgAN 8, 3.53]. — Jacchia, Max. Min. [BZ 12.72]. — Hartwig, Bb.* [VJS 70.90]. — Hale, RG. = -95 km/sec [Mt Wils Rep 1927/28 S. 136]. — Redman, RG. = -102 km/sec [MN 92.116]. — Plaskett, Sp.* [AAS 7.59; PA 39.89]. — Keenan, Sp. [ApJ 96.105]. — Sp. Leuchtkraft [ApJ 95.462]. — R. E. Wilson, EB. Parallaxe [AJ 832; 1105]. — Gyllenberg, EB. [Lund Medd II, 53].

495. SW Ursae Maioris ($8^h 29^m 23^s + 53^\circ 50'.1$).

Ort bestimmt von Kruse (AN 223.121). — Vergleichsternhelligkeiten von Hartwig (Bamb Veröff 1.313). — Umgebungskarte und Bild der Lichtkurve von Parenago (VS 5.218).

Die Beobachtungen Zinners, Parenagos und Himpels haben ergeben, daß der Stern zur U Geminorum-Klasse gehört, denn die Beobachter haben 1909, 1937 und 1943 je eine Aufhellung wahrgenommen. Die dadurch entstandene Vermutung, die Maxima würden nur selten auftreten, wurde durch die Beobachtungen Beyers widerlegt. Beyer hat zwischen 1946 Oktober und 1950 Juni den Stern 302 mal nachgesehen und ihn viermal hell gefunden, nämlich 1947 März 12, 1947 Juli 21, 1948 November 5 und 1950 Mai 9. Über die Dauer der einzelnen Erscheinungen kann wegen der ungünstigen Verteilung der Beobachtungen noch keine Aussage gemacht werden; es ist jedoch wahrscheinlich, daß die Erscheinungen rasch ablaufen, denn Beyer beobachtete einmal innerhalb 68 Stunden einen Abfall um mehr als 2^m5 . Der ganze Lichtwechsel umfaßt mehr als 4 Größenklassen (10^m8 bis 14^m9 ph).

LITERATUR: Zinner, falscher Ort [ErgAN 4, 3.3; 9]. — in ErgAN 4, 3.3 falscher Stern [AN 268.44, *Nr. 5]. — Art [AN 268.44, *Nr. 4]. — Bb.* [AN 260.76, *Nr. 459]. — Parenago, Vergleichsternhelligkeiten*. Bb. Art. [VS 5.217]. — Himpel, Art. Max. [AN 270.184; BZ 25.94; Die Nova-ähnlichen Veränderlichen, Wiener Akademie S. 35]. — Hartwig, Bb. [Bamb Veröff 1.313]. — Beyer, Max. [Nbl AZ 1.22]. — Bb.* Max. [bfl. Mitt.].

755. SX Ursae Maioris ($13^h 22^m 20^s + 56^\circ 46'.6$).

Umgebungskarte von Florja (VS 4.172) und Chang (AJ 1173). — Vergleichsternhelligkeiten von Zessewitsch (VS 2.15), Jordan (Allegh Publ 7.17), Florja (VS 4.172), Solovjev (Tadjik Ann 1, 1.5) und Chang (AJ 1173). — Bild der Lichtkurve von Hoffmeister (AN 208.259), Zessewitsch (VS 2.15), Jordan (Allegh Publ 7.17), Florja (VS 4.172), Solovjev (VS 5.84) und Chang (AJ 1173).

Die von Hoffmeister gegebene Zuordnung zur Klasse der RR Lyrae-Sterne und die von ihm abgeleitete Periode haben sich als richtig erwiesen. Die zahlreichen späteren Beobachtungen von Jordan, Kukarkin, Florja, Solovjev und Ashbrook haben eindeutig die Veränderlichkeit der Periode und der Lichtkurve ergeben, wie Chang nachgewiesen hat. Ein mittlerer Wert der Periode ist 0^d3071 ; entsprechend der Periodenlänge ist die Lichtkurve fast symmetrisch, $\epsilon = 0^p425$ nach Changs eingehender Bearbeitung. Grenzen des Lichtwechsels 10^m46 und 11^m34 ph.; nach Ashbrook jedoch 10^m64 und 11^m21 ; $\epsilon = 0^p44$. Spektrum A; Radialgeschwindigkeit = -135 km/sec.

LITERATUR: Hoffmeister, Bb.* Elemente. Art. Lichtkurve [AN 202.321; 208.259]. — Bb.* [Sonn Mitt 20]. — Zessewitsch, Art. Elemente. Bb.* [Mirov Bull 21; VS 2.15; Leningrad Bull 3]. — Jordan, Bb. Periode [Allegh Publ 7.17]. — Druckfehler: lies $0^d3071255$ statt $0^d30710255$ [Allegh Publ 7.124]. — Kukarkin, Art. Elemente [VS 3.53]. — Florja, Bb. Lichtkurve. Elemente [VS 4.172]. — Solovjev, Max. [Tadjik Circ 3; 10]. — Bb.* Lichtkurve. Max. [Tadjik Circ 17]. — Bb. Lichtkurve [Tadjik Ann 1, 1.8; 30]. — Elemente. Lichtkurve. Max. [VS 4.382]. — Bb.* Lichtkurve. Max. [VS 5.84]. — AOLU, Bb.* Max. [Leningrad Bull 4; Tadjik Eph 6]. — Balázs, Bb.* [VJS 72.246; 73.219; Budapest Abh 5.9]. — Yuin Chang, Bb.* Sp. eingehende Diskussion der Veränderlichkeit der Periode [AJ 1173]. — Ashbrook, Max. [AJ 1173]. — Shapley, abs. Helligkeit. Parallaxe [ApJ 48.279]. — Joy, RG. [ASP 50.303]. — Bok und Boyd, EB. [HB 893]. — R. E. Wilson, EB. [ApJ 89.221]. — Parenago, EB. Raumbewegung [VS 6.81].

SY Ursae Maioris ($9^h 49^m 11^s + 50^\circ 17'.5$) = 3I Ursae Maioris = BD + $50^\circ 1698$ (5^m6) = AG Cambr US 3511 (5^m5) = PD 5784 (5^m50) = HR 3917 (5^m34) = BS 3917 = HD 85 795 (A2).