

den Stern nicht zeigten, so daß er schwächer als 14^m gewesen sein muß. H i m p e l macht nun darauf aufmerksam, daß auf Blatt 42 des B a r n a d s c h e n Milchstraßenatlases, das 35 Tage nach B e l j a w s k y s letzter Beobachtung aufgenommen ist, S S S g e als Stern $11^m.8$ abgebildet ist. H i m p e l hält den Stern für eine Nova und rechnet ihn wegen des sehr langsamen Helligkeitsanstiegs zur Klasse RT Serpentis.

LITERATUR: B e l j a w s k y, Entdeckungsanzeige [AN 227.423]. — H i m p e l, Art [BZ 25.106]. — E s c h, Bb.* [VJS 70.268].

ST Sagittae ($20^h 7^m 17^s + 20^\circ 19'.3$).

Umgebungskarte von W o l f (AN 170.361, Tafel 4). — Vergleichsternhelligkeiten von Mitgliedern der OAA (Rep OAA 1.83).

Entdeckt von M. und G. W o l f. E s c h vermutet als erster eine Periode von $192^d.5$, die von P a r e n a g o bestätigt wird. Nach ihm ist die Miralichtkurve von der Form α_4 . Die neuesten Elemente haben K u k a r k i n und P a r e n a g o gegeben: Max. = $242\ 7606 + 192^d.31 \cdot E$; Grenzen des Lichtwechsels: $11^m.5$ und $13^m.8$ ph.

LITERATUR: M. u. G. W o l f, Entdeckungsanzeige [AN 170.361]. — E s c h, Max. Periode [BZ 10.92]. — Max.: 1928 Mrz 16; 1929 Mrz 30; 1929 Spt 27; 1930 Okt 27; 1931 Nov 10; 1934 Jun 26; 1935 Jul 22 ± [bfl. Mitt.]. — Bb.* [VJS 70.268] — P a r e n a g o, Bb.* Elemente. Max. [VS 4.303]. — K o y a m a, Bb. Periode [Kyoto Bull 222]. — OAA, Bb. Max. Min. [Rep OAA 1.73; 75]. — K u k a r k i n und P a r e n a g o, Elemente [AVK 48].

SU Sagittae ($19^h 1^m 34^s + 17^\circ 25'.4$).

Entdeckt von R e i n m u t h als veränderlich zwischen 14^m und 16^m .

LITERATUR: R e i n m u t h, Entdeckungsanzeige. Bb. [AN 238.333].

SV Sagittae ($19^h 3^m 45^s + 17^\circ 28'.2$).

Umgebungskarte von A l b i t z k y (AN 235.317). — Vergleichsternhelligkeiten von A l b i t z k y (AN 235.317) und P a r e n a g o (VS 4.316) und Mitgliedern der OAA (Rep OAA 1.108).

Entdeckt von A l b i t z k y, der einen Lichtwechsel zwischen $11^m.5$ und $13^m.9$ ph. feststellte. Bestätigt wurde die Veränderlichkeit von R e i n m u t h und schließlich erkannte P a r e n a g o den R CrB-Charakter dieses Sterns, nachdem K o y a m a einige Jahre vorher schon diese Vermutung ausgesprochen hatte. Das Spektrum ist nach S a n f o r d im Einklang mit dem Lichtwechseltypus R2.

LITERATUR: A l b i t z k y, Entdeckungsanzeige [AN 235.317]. — R e i n m u t h, Bestätigung [AN 238.333]. — K o y a m a, Bb. [Kyoto Bull 222; 275]. — P a r e n a g o, Bb. Art [VS 4.316]. — OAA, Bb. [Rep OAA 1.98]. — G u t h n i c k, Bb.* [VJS 71.90; 91; 72.155; 156]. — A S J a p, Bb. [Astr Herald 31]. — A A V S O, Bb. [HA 107; 110]. — S a n f o r d, Sp. R.G. [ApJ 99.145].

SW Sagittae ($19^h 49^m 7^s + 17^\circ 36'.9$).

Umgebungskarte von W o l f (AN 170.361, Tafel 2).

Für diesen von M. und G. W o l f entdeckten Veränderlichen leitet v a n d e V o o r d e die Elemente ab: Max. = $242\ 7549 + 302^d \cdot E$; Mira-Art; Grenzen des Lichtwechsels: $13^m.0$ und $[16^m.1$ ph. Kurvenform α_2 ?

LITERATUR: M. u. G. W o l f, Entdeckungsanzeige [AN 170.361]. — S c h a r o n o w, Bestätigung [BZ 11.87]. — V a n d e V o o r d e, Elemente [MVS 83; Sonn Veröff 1, 3; BZ 26.31].

SX Sagittae ($19^h 49^m 21^s + 18^\circ 6'.4$).

Umgebungskarte von W o l f (AN 170.361, Tafel 2).

Entdeckt von M. und G. W o l f und bestätigt von B a a d e. Der vom letzteren vermutete langperiodische Lichtwechsel wurde von v a n d e V o o r d e bestätigt, der die Elemente ableitet: Max. = $242\ 8008 + 480^d \cdot E$. Grenzen des Lichtwechsels: $12^m.3$ und $16^m.3$ ph. Kurvenform α_1 .