

der Helligkeitsschwankungen von $8^m0 - 9^m2$ fand. Backhouse macht 1905 auf ihn aufmerksam, Innes findet 1916 Schwankungen der photographischen Helligkeit von $9^m0 - 10^m8$, Hoffmeister 1930 von $9^m5 - 10^m5$. Die von Dreyer angegebene Farbe ist nach Graffs Umrechnung 6:8. Der Lichtwechsel ist vermutlich unregelmäßig. Spektrum nach Sanford No.

LITERATUR: Dreyer, Verdächtigung [Duns Obs 4.45; 79]. — Backhouse, Anzeige der Veränderlichkeit [Sunderland Publ 3.VII]. — Innes, Neuauffindung [UOC 33.258]. — Hoffmeister, Neuauffindung [AN 5700]. — Graff, Farbe [AN 4705]. — Sanford, Spektrum. Radialgeschwindigkeit [ApJ 82.207].

107. R Fornacis ($2^h 24^m 47^s - 26^\circ 32'.3$).

Neu abgeleitet wurden:

Instantane Elemente: I. Ep. 0-21: Max. = $2410535 + 384.40 \cdot E$ (6), $M - m = 128^d$ (1)

II. Ep. 32-42: Max. = $2422924 + 386.2 \cdot E$ (10), $M - m = 187$ (12)

Mittlere Elemente: Max. = $2410492 + 388.1 \cdot E$ (16), $M - m = 182$ (13)

Max. = 8^m7 ($8^m1 - 9^m5$), Min. = 12^m1 ($11^m4 - 13^m0$).

LITERATUR: Campbell, 11 Max. 13 Min. [HC 235; 244; 259; 279; 296; 318; 329; 345; 353; 367; 378; 383; 394]. — AAVSO, Beob. [PA 31-43].

160. S Fornacis ($3^h 41^m 56^s - 24^\circ 42'.3$) = HD 23686 (F8).

Aus der Folgezeit liegen nur wenige Beobachtungen vor, von denen keine den Stern besonders hell zeigt. Loreta findet Helligkeitsschwankungen von $7^m9 - 9^m0$. Im Henry Draper-Katalog wird der Stern unveränderlich genannt.

LITERATUR: Campbell, 2 Beob. [HA 79.17]. — Loreta, 1 Max. 1 Min. [BZ 16.3; 12]. — Hoffmeister, 1 Beob.* [Sonn Mitt 20]. — AAVSO, Beob. [PA 26; 27]. — AFOEV, Beob. [BAF 1-4].

152. T Fornacis ($3^h 25^m 24^s - 28^\circ 44'.8$). Nicht in CPD.

Gerasimovič hat neue Elemente aus der Verbindung von zwei photographisch bestimmten Maxima 1915 und 1916 und dem Innesschen Maximum 1902 abgeleitet: Max. = $2420847 + 93.43 \cdot E$. Diese Elemente stimmen gut zu den später von Lacchini und Campbell beobachteten Maxima. Für $M - m$ ergibt sich 92^d . Nur im Jahre 1930 zeigt sich eine starke Abweichung der Beobachtungen von den Elementen, doch ist in diesem Jahre die visuelle Amplitude, die sonst $8^m5 - 9^m6$ beträgt, auf 0^m4 ($8^m9 - 9^m3$) zurückgegangen, wodurch die Festlegung der Hauptphasen wohl erheblich unsicher gemacht wird.

LITERATUR: Gerasimovič, Elemente [HB 857]. — Lacchini, 5 Max. 7 Min. [BZ 10.94; 11.4; 37; 77; 87; 12.6; 13; 82; 92; 13.60; AN 5941]. — Campbell, 5 Max. 5 Min. [HC 345; 353]. — AAVSO, Beob. [PA 36-42].

158. U Fornacis ($3^h 40^m 7^s - 25^\circ 33'.0$).

Der Stern ist langperiodisch. Wright gibt die Elemente: Max. = $2413786 + 318^d \cdot E$. Die Höhe der Maxima ist ungewöhnlich stark veränderlich.

LITERATUR: Payne, Elemente von Wright [HB 860].

425. R Geminorum ($7^h 1^m 20^s + 22^\circ 51'.5$) = HD 53791 (Pec.).

Karte der Umgebung von Hagen (Spec Vat 12) und Mitchell (Mem Amer Acad of Arts and Sciences 14, 4, Pl. II). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Hagen (Spec Vat 11.81; 90; 12.46), Esch (Valk Veröff 1.289), Mitchell (Mem Amer Acad of Arts and Sciences 14.283), Grouiller (Lyon Bull 11.243), Šafařík (Šaf-Pr 2.14), Doberck (AJ 776), Winnecke (Bamb Veröff 3.27), Hartwig (Bamb Veröff 1.280). — Bild der Lichtkurve von Brook (MBAA App 22/25, Pl. X).