

Der Lichtwechsel ist eingehend von Graff (visuell) und Baade (photographisch) untersucht worden. Ihre Elemente lauten: Max. = $2423078.594 + 0^d367339 \cdot E$, $M - m = 0^d06$. Helligkeit im Maximum 10^m95 , im Minimum 12^m05 (vis.). Der Farbenindex schwankt von $+ 0^m28$ im Maximum bis $+ 0^m82$ im Minimum, entsprechend den Farbenklassen f_0 und g_2 . Das photographische Maximum scheint im Durchschnitt 0^d006 früher einzutreten als das visuelle. Die Lichtkurve liegt zwischen den Unterklassen a und b des RR Lyrae-Typus. Das Minimum tritt unmittelbar vor dem Anstieg ein. Auf dem absteigenden Ast ist die Streuung auffallend groß. Zessewitsch gibt den verbesserten Periodenwert $0^d3673367$.

LITERATUR: Wolf, Anzeige der Entdeckung. 61 Beob. Vorläufige Periode [AN 5043]. — Vogt, 104 Beob. 9 Max. Periode [AN 5070]. — Graff, Elemente [BZ 4.8]. — Graff und Baade, 229 Beob. Elemente [Berg Mitt 14]. — Nijland, Beob.* [AN 5154; 5185; 5253; 5293; 5365; VJS 56.130; 57.151; 58.153; 59.139; 60.145]. — Zessewitsch, Elemente [Leningrad Eph 1932, S. 23]. — 3 Max. [Leningrad Bull 3.12]. — Okunev, Farbenindexkurve [NNVS 25-26].

ST Cancri ($8^h 3^m 51^s + 14^\circ 57'.4$). Nicht in BD.

Helligkeiten der Vergleichsterne von Beljawsky (AN 5590).

Entdeckt 1927 von Ross und bestätigt von Beljawsky, der eine Veränderlichkeit zwischen 12^m5 und 14^m0 findet.

LITERATUR: Ross [AJ 882]. — Beljawsky [AN 5590].

SU Cancri ($8^h 7^m 56^s + 14^\circ 6'.2$). Nicht in BD.

Helligkeiten der Vergleichsterne von Beljawsky (AN 5590).

Entdeckt 1927 von Ross und bestätigt von Beljawsky, der eine Veränderlichkeit zwischen 12^m7 und 14^m0 findet.

LITERATUR: Ross [AJ 882]. — Beljawsky [AN 5590].

SV Cancri ($8^h 44^m 34^s + 10^\circ 22'.2$). Nicht in BD.

Karte der Umgebung von Hoffmeister (Sonn Mitt 16).

Entdeckt 1928 von Hoffmeister, der kurzperiodischen Lichtwechsel in den Grenzen $14^m - 15^m$ findet.

LITERATUR: Hoffmeister [AN 5595].

SW Cancri ($9^h 3^m 35^s + 9^\circ 59'.9$). Nicht in BD.

Karte der Umgebung von Hoffmeister (Sonn Mitt 16). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Leavitt (HA 85.27).

Entdeckt 1927 von Ross und neugefunden 1928 von Hoffmeister, der Algoltypus feststellt. Rügemer stellt versuchsweise die Elemente auf: Min. = $2420920.36 + 2^d24835 \cdot E$. Grenzen des Lichtwechsels $11^m6 - 12^m5$ (phot.).

LITERATUR: Ross, Entdeckung [AJ 897]. — Hoffmeister, Entdeckung [AN 5595]. — Parenago, 3 Min. [NNVS 41]. — Rügemer, Elemente [AN 6020].

Nova Cancri (1920) ($8^h 29^m 11^s + 28^\circ 49'.1$). Nicht in BD.

Ort bestimmt von Reinmuth (AN 5048). — Karte der Umgebung von Wolf (AN 5038). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Graff (BZ 2.47; VJS* 63.165).

Auf einer Platte vom 8. Februar 1920 fand Wolf in dem kleinen Spiralnebel H II 318 = NGC 2608 einen Stern 10. bis 11. Größe, der auf älteren Aufnahmen fehlt. Noch auf einer Aufnahme vom 5. Februar ist keine Spur des Sterns vorhanden. Auf einer Platte vom 7. Februar ist er bereits zu sehen. Am 11. Februar war er am hellsten, am 12. beträchtlich schwächer, etwa 10^m7 . Am 10. März war er 11^m5 , am 25. März nach Miethe erheblich schwächer als 12^m . Graff hat den Stern visuell verfolgt und fand