

von ihm näher beschrieben: »R Coronae austrinae has bright unsymmetrically reversed hydrogen and enhanced iron lines on an absorption spectrum that is approximately a G-type but which has contradictory characteristics. The spectrum resembles that of T Tauri except it has no bright H and K.« R Coronae austrinae muß als ein Verwandter von T Tauri, R Monocerotis und wohl auch RY Tauri angesehen werden; er wird von Ludendorff als ein eventuelles Mitglied der R Coronae-Klasse bezeichnet. Knox Shaw hat die Veränderungen des Nebels photographisch verfolgt; diese Veränderungen und die des Sterns scheinen nicht in deutlichem Zusammenhang zu stehen. Auch Hubble hat die Veränderungen des Nebels untersucht. Übrigens ist diese Gegend des Himmels sternarm und durch das Vorhandensein mehrerer Nebel gekennzeichnet. In derselben Gegend stehen die unregelmäßigen Veränderlichen S und T Coronae austrinae.

LITERATUR: **Knox Shaw**, 69 Beob. [Helwan Bull 1.141; 182]. — Bemerkungen über den Lichtwechsel im Jahre 1920 [Helwan Bull 2.76]. — **Innes**, 126 Beob. [UOC 33.260; 36.282]. — **Hubble**, Spektrum [Mt Wils Rep 1921, S. 253; ApJ 56.181]. — Konstante Helligkeit im Jahre 1922 [Mt Wils Rep 1922, S. 222]. — **Bailey**, 100 Beob.* [HB 806]. — **Campbell**, Bemerkungen über den Lichtwechsel [HC 296; 329; 345; 367; 378; 383]. — **AAVSO**, Beob. [PA 31-42]. — **NZAS**, 128 Beob. [NZ Circ 4-15]. — **Slipher**, Das Spektrum des Nebels (und des Sterns) scheint ähnlich dem Novaspektrum in frühem Stadium zu sein [Lowell Bull 81]. — **Ludendorff**, Geschichte des Sterns [AN 5010; Hdb Ap 6.80].

Literatur über die eventuelle Beziehung zwischen der Veränderlichkeit des Sterns und des Nebels NGC 6729: **Knox Shaw** [Helwan Bull 1.141; 182; 2.76; MN 76.646; siehe auch JBAA 26.285]. — **Reynolds** [MN 76.645]. — **Innes** [UOC 36.282]. — **Hubble** [Mt Wils Rep 1921, S. 252; 1922, S. 222].

Nielsen.

1242. S Coronae austrinae (18^h 54^m 26^s - 37° 5'3).

Nach Bailey ist der Stern sicher veränderlich, im allgemeinen unregelmäßig, zwischen 11^m5 und 12^m5, nur im Jahre 1923 ist eine Periode von 6 oder 8 Wochen angedeutet. Zu dem gleichen Ergebnis kommt Campbell aus den Beobachtungen der AAVSO.

LITERATUR: **Bailey**, Bestätigung der Veränderlichkeit [HB 806]. — **Campbell**, Bemerkungen über den Lichtwechsel [HC 296; 329; 345; 367; 378; 383]. — **Knox Shaw**, 14 Beob. [Helwan Bull 1.143]. — **AAVSO**, Beob. [PA 31-42]. — **NZAS**, 140 Beob. [NZ Circ 4; 5; 8-15].

1245. T Coronae austrinae (18^h 55^m 14^s - 37° 6'4).

Nach Bailey ist der Stern sicher veränderlich zwischen 12^m5 und 14^m0 (phot.). Campbell findet aus den Beobachtungen der AAVSO geringen und unregelmäßigen Lichtwechsel zwischen 11^m7 und 13^m5 vis.

LITERATUR: **Bailey**, Bestätigung der Veränderlichkeit [HB 806]. — **Campbell**, Bemerkungen über den Lichtwechsel [HC 367; 378; 383]. — **Knox Shaw**, 14 Beob. [Helwan Bull 1.143]. — **AAVSO**, Beob. [PA 31-42]. — **NZAS**, 113 Beob. [NZ Circ 4; 5; 8-15].

1184. U Coronae austrinae (18^h 34^m 17^s - 37° 55'6) = HD 172301 (Md).

Spektrum M2e nach HA 79,3.

LITERATUR: **Innes**, 3 Beob. [UOC 20.154; 31.244].

Korr.: GL 2.142, Zeile 6 v. u., statt 96 Sept. 19 lies 96 Juni 19.

1199. V Coronae austrinae (18^h 40^m 42^s - 38° 15'7) = HD 173539 (Ro).

LITERATUR: **Innes**, 2 Beob. [UOC 20.154]. — **Cannon**, Spektrum Ro, nicht F [HC 224].

1109. W Coronae austrinae (17^h 58^m 14^s - 39° 20'5) = HD 164889 (R5).

1120. X Coronae austrinae (18^h 2^m 36^s - 45° 25'7) = HD 165797 (Mc).