

Entdeckt 1924 von Woods auf Harvard-Platten als veränderlich von $14^m 0 - [16^m 5]$. Die Veränderlichkeit wird durch 9 Beobachtungen Reinmuths bestätigt.

LITERATUR: **Shapley**, Anzeige der Entdeckung durch Woods [HB 809]. — **Reinmuth**, 9 Beob. [AN 5709].

CH Aquilae ($20^h 28^m 24^s - 5^\circ 59'.3$). Nicht in BD.

[* $12^m p 3^s 0'.6 n$.]

Der Stern wurde von Beljawsky auf einer Platte von 1924 Juni 27, die 100 Minuten belichtet war, aufgefunden. Während der zweiten Hälfte der Expositionszeit ist der Stern wenigstens um $0^m 8$ heller geworden. Eine Vergleichung mit den Franklin-Adams-Karten hat die Veränderlichkeit bestätigt. Der Stern ist vermutlich vom RR Lyrae-Typus. Amplitude etwa $11^m 5 - 12^m 5$.

LITERATUR: **Beljawsky** [AN 5307]. — **Zessewitsch**, 6 Beob.* [Leningrad Bull 3.19].

CI Aquilae ($18^h 46^m 53^s - 1^\circ 35'.8$). Nicht in BD.

[* $12^m 7 nf 2'.2$.]

Ort bestimmt von Reinmuth (AN 5399). — Helligkeiten der Vergleichsterne von Parenago (NNVS 33-34).

Entdeckt 1925 von Reinmuth auf Königstuhl-Platten. Von 7 untersuchten Platten zeigten ihn nur zwei, 1917 Juni 25.5 (11^m) und 1918 Juli 7.5 ($15^m 0$). Parenago hat 18 Simeiser Platten untersucht, von denen nur zwei, 1909 August 10 und 1926 Juli 5, den Veränderlichen als Stern etwa 15^m zeigten. Parenago hält es deshalb für wahrscheinlich, daß der Stern eine Nova ist, die im Jahre 1917 aufleuchtete.

LITERATUR: **Reinmuth** [AN 5399]. — **Parenago** [NNVS 33-34].

CK Aquilae ($18^h 57^m 12^s - 5^\circ 3'.5$). Nicht in BD.

[BD - $5^\circ 48' 42 nnp 2'.1$.]

Ort bestimmt von Reinmuth (AN 5399).

Entdeckt 1925 von Reinmuth auf Königstuhl-Platten. 11 Beobachtungen ergeben eine Veränderlichkeit von $14^m - 15^m 5$.

LITERATUR: **Reinmuth** [AN 5399].

CL Aquilae ($18^h 57^m 21^s - 10^\circ 5'.3$). Nicht in BD.

[Naher Begleiter $13^m 5 np$.]

Ort bestimmt von Reinmuth (AN 5399).

Entdeckt 1925 von Reinmuth auf Königstuhl-Platten. 6 Beobachtungen ergeben eine Veränderlichkeit von $12^m 8 - 15^m 0$.

LITERATUR: **Reinmuth** [AN 5399].

CM Aquilae ($18^h 58^m 22^s - 3^\circ 12'.2$). Nicht in BD.

Der Stern wurde 1925 von Walton auf Platten des Maria Mitchell Observatory entdeckt und auf 11 Platten dieses Observatoriums und 61 Harvard-Platten aus den Jahren 1895-1925 gemessen. Er gehört zu den Nova-ähnlichen Veränderlichen. 154 weitere Harvard-Platten mit kurzer Expositionszeit, die häufig Sterne bis $14^m 9$ enthalten, zeigten keine Spur. Der Stern ist gewöhnlich 16. Größe und zeigte keine Veränderlichkeit außer in den Jahren 1914 und 1925. Am 16. Juni 1914 ($16^m 2$) begann ein langsamer Anstieg bis Juli 20 ($15^m 2$) und dann ein Abfall bis Ende September ($16^m 1$). Im Jahre 1925 zeigte ihn die erste vorhandene Platte (Mai 19) bereits hell, unter kleineren Schwankungen erreichte