

TZ Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 11^{\text{m}} 35^{\text{s}} - 43^{\circ} 23'.5$) = CoD - $43^{\circ} 12429$ ($9^{\text{m}}7$) = CPD - $43^{\circ} 8543$ ($9^{\text{m}}0$) = HD 167777 (A0).

Entdeckt 1910 von Cannon auf Harvard-Platten als veränderlich von $9^{\text{m}}4 - 10^{\text{m}}1$. Auf 37 Platten war der Stern 5mal schwach, so daß Algoltypus wahrscheinlich ist. Der Anstieg vom Minimum zur vollen Helligkeit nimmt etwa 2 Stunden in Anspruch. Spektrum B5.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Cannon [HC 162; AN 4459].

UU Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 33^{\text{m}} 37^{\text{s}} - 42^{\circ} 19'.8$) = CoD - $42^{\circ} 13498$ ($9^{\text{m}}9$) = CPD - $42^{\circ} 8448$ ($10^{\text{m}}0$).

Entdeckt 1908 von Cannon auf Harvard-Platten als veränderlich von $9^{\text{m}}8 - 10^{\text{m}}4$. Auf 96 Platten war der Stern sechsmal schwach, so daß Algoltypus wahrscheinlich ist. Spektrum A nach HA 56.189.

LITERATUR: Pickering, Anzeige der Entdeckung durch Cannon [HC 137; AN 4273].

UV Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 45^{\text{m}} 25^{\text{s}} - 37^{\circ} 26'.3$). Nicht in CoD und CPD.

[UV Coronae austrinae $9^{\text{s}} f 1'.4 s.$]

Karte der Umgebung, Helligkeiten der Vergleichsterne und Bild der Lichtkurve von van Gent (BAN 227).

Entdeckt 1924 von Bailey auf Harvard-Platten in der Nähe von NGC 6723 als veränderlich von $14^{\text{m}}5 - 16^{\text{m}}5$. Bailey fand RR Lyrae-Typus mit den etwas unsicheren Elementen: Max. = $2423635.72 + 0^{\text{d}}4913 \cdot E$. Van Gent leitete aus Johannesburger Platten die verbesserten Elemente ab: Max. = $2424018.335 + 0^{\text{d}}4730841 \cdot E$, Amplitude $14^{\text{m}}1 - 15^{\text{m}}6$.

LITERATUR: Bailey [HB 803]. — Van Gent [BAN 227].

UW Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 45^{\text{m}} 34^{\text{s}} - 37^{\circ} 27'.7$). Nicht in CoD und CPD.

[UV Coronae austrinae $9^{\text{s}} p 1'.4 n.$]

Karte der Umgebung, Helligkeiten der Vergleichsterne und Bild der Lichtkurve von van Gent (BAN 243).

Bailey entdeckte 1924 die Veränderlichkeit des Sterns, an dessen Ort Innes bereits 1917 einen Veränderlichen gefunden hatte. Innes hielt den Stern für langperiodisch und gab die Elemente: Max. = $2420713 + 179^{\text{d}} \cdot E$, Amplitude $11^{\text{m}}3 - 15^{\text{m}}0$, während Bailey RR Lyrae-Typus feststellte mit den Elementen: Max. = $2414867.76 + 0^{\text{d}}517012 \cdot E$, Amplitude $13^{\text{m}}5 - 15^{\text{m}}5$. Baileys Ergebnis wurde durch eine Untersuchung van Gents bestätigt, der die verbesserten Elemente gab: Max. = $2423996.290 + 0^{\text{d}}5159405 \cdot E$. Die Lichtkurve gehört zur Unterklasse a.

LITERATUR: Innes, Anzeige der Entdeckung. 20 Beob. Elemente [UOC 37.303]. — Bailey, Anzeige der Entdeckung. Elemente [HB 803]. — Van Gent, 305 Beob.* 19 Min. Elemente. Lichtkurve [BAN 243].

UX Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 50^{\text{m}} 42^{\text{s}} - 37^{\circ} 55'.8$). Nicht in CoD und CPD.

Entdeckt 1924 von Bailey auf Harvard-Platten als veränderlich zwischen $10^{\text{m}}0$ und $17^{\text{m}}0$. Elemente: Max. = $2411510 + 347^{\text{d}}5 \cdot E$.

LITERATUR: Bailey [HB 803].

UY Coronae austrinae ($18^{\text{h}} 53^{\text{m}} 22^{\text{s}} - 37^{\circ} 3'.0$). Nicht in CoD und CPD.

Entdeckt 1915 auf Johannesburger Platten von Innes, der Algoltypus vermutete. Der Stern wurde 1924 von Bailey auf Harvard-Platten neu aufgefunden, der δ Cephei-Typus annimmt und die Elemente gibt: Max. = $2412658.30 + 7^{\text{d}}126 \cdot E$. Amplitude $14^{\text{m}}5 - 16^{\text{m}}0$.

LITERATUR: Innes [UOC 31.242; 37.303]. — Bailey [HB 803].