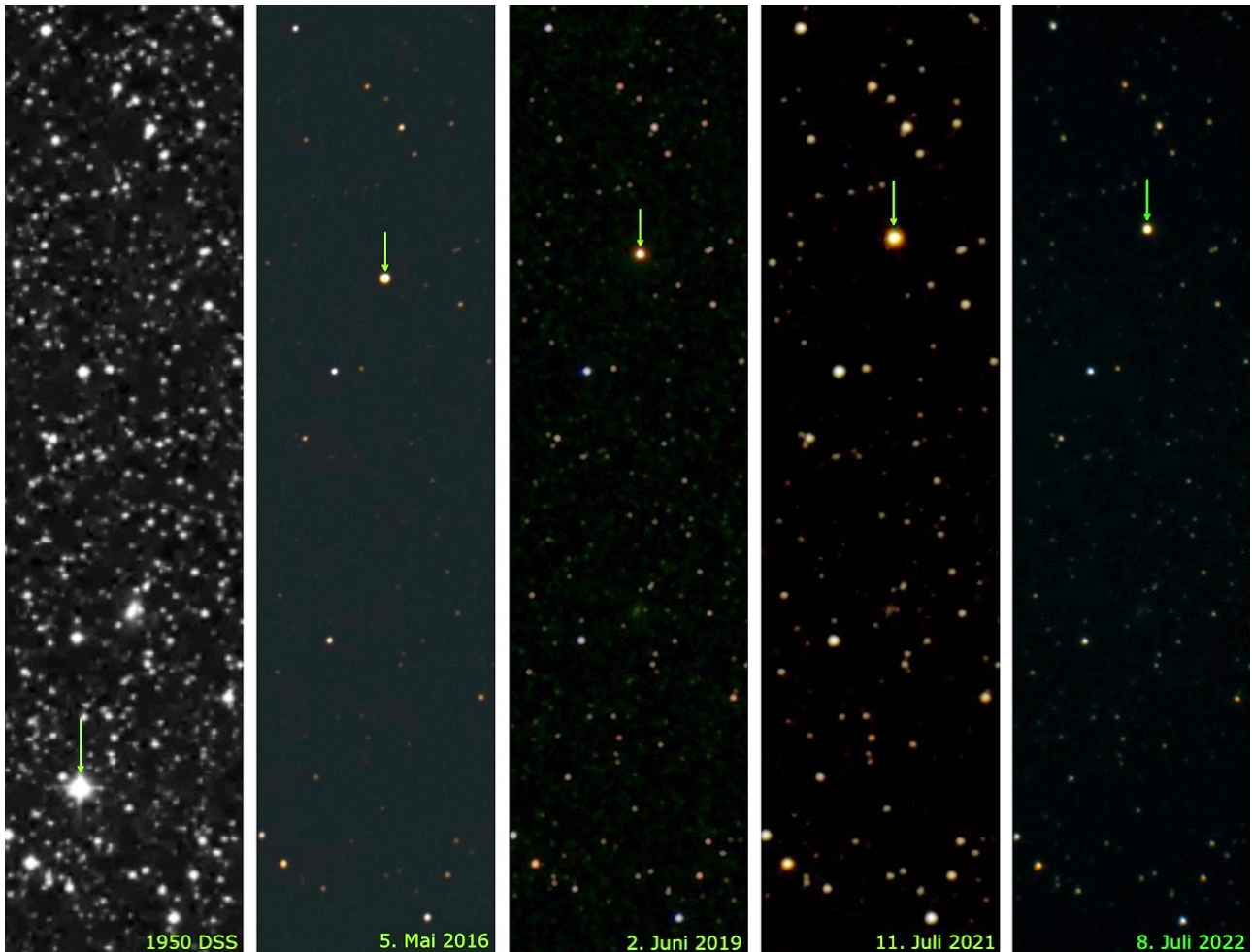


Barnard's Pfeilstern im Schlangenträger Oph

In den Mai Mitteilungen 2016 habe ich die Eigenbewegung von Barnard's Pfeilstern anhand eigener Aufnahmen vom 05. Mai 2016 und einem Ausschnitt aus dem «Digitized Sky Survey» gemessen. Die benutzte Fotoplatte ist aus dem Jahr 1950.

Seither habe ich den Pfeilstern weiter beobachtet, und zwar am 2. Juni 2019, 11. Juli 2021 und jetzt am 08. Juli 2022.

Das Bild zeigt die Bewegung im Zeitraum von 1950 bis 2022 (72 Jahre):



Die Tabelle fasst die Messungen und Auswertungen zusammen:

| | RA | Dec | Distanz | pro Jahr |
|------|-------------|-------------|----------|----------|
| 2022 | 17h57:47.30 | 4° 45:28.00 | 743.40'' | 10.36'' |
| 2021 | 17h57:47.35 | 4° 45:18.59 | 733.99'' | 10.37'' |
| 2019 | 17h57:47.68 | 4° 44:59.08 | 714.48'' | 10.38'' |
| 2016 | 17h57:47.80 | 4° 44:25.44 | 680.84'' | 10.34'' |
| 1950 | 17h57:51.19 | 4° 33:04.60 | | |

Barnard's Pfeilstern ist ein Roter Zwerg mit einer Helligkeit von 9.54 mag im Sternbild Schlangenträger. Mit einer Entfernung von 6 Lichtjahren ist dies der nächste Stern, den wir in unseren Breitengraden beobachten können.

Barnard's Pfeilstern weist die bislang grösste bekannte Eigenbewegung von 10.4 Bogensekunden pro Jahr auf. Die Grösse dieser Eigenbewegung wurde 1916 von dem Astronomen Edward Emerson Barnard entdeckt.

Der Stern bewegt sich mit 143 km pro Sekunde relativ zu unserem Sonnensystem. Im Jahr 11'800 wird er sich bis auf 3.8 Lichtjahre unserer Sonne annähern und damit zum nächsten Nachbar-Stern werden.

Schlangenträger - Ophiuchi

