

Aktive Spektroskopie in der Astronomie

ASPA

Astro-Spektroskopie
für Anfänger
Fortgeschrittene u.
professionell
ambitionierte Amateure

Kontakt: Ernst Pollmann
eMail: ernst-pollmann@t-online.de
<http://www.astrospectroscopy.de>

**ASPА – Aktive Spektroskopie in der Astronomie,
der Arbeitsgemeinschaft für Amateur-Astrospektroskopie,**

einer Initiative von Ernst Pollmann,

(vormals Fachgruppenleiter der VdS)

**Mitglied der Fachgruppe Spektroskopie
der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft SAG**

sowie in Kooperation mit dem Internetportal



**Das Tätigkeitsfeld von ASPA
in der Mitgliedschaft der Fachgruppe Spektroskopie
der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft SAG
und dem Internetportal ASTRONOMIE.de:**

- Beratung und Förderung von Anfängern
- Beratung und Förderung von Schülerarbeiten
- Beratung und Förderung von "Jugend-forscht-Projekten"
- Förderung von Zusammenarbeit mit externen Institutionen
- Beteiligung an externen professionellen Forschungsvorhaben
- Förderung des Gedankenaustausches zwischen Einzelbeobachtern

Kooperationsgemeinschaft in den Bereichen

- Monitoring von Emissionsliniensternen
- Radialgeschwindigkeitsmessungen an Doppelsternsystemen
- Hochauflösende Solarspektroskopie
- Spektroskopie Planetarischer Nebel
- Spektroskopie von Novae
- reproduktive Spektralklassifikation
- Instrumentenelbstbau
- Beratung in Praxis und Theorie

Ernst Pollmann

<http://www.astrospectroscopy.de>

eMail: ernst-pollmann@t-online.de



Beteiligung am professionellen

Projekt VEGA/CHARA

VEGA

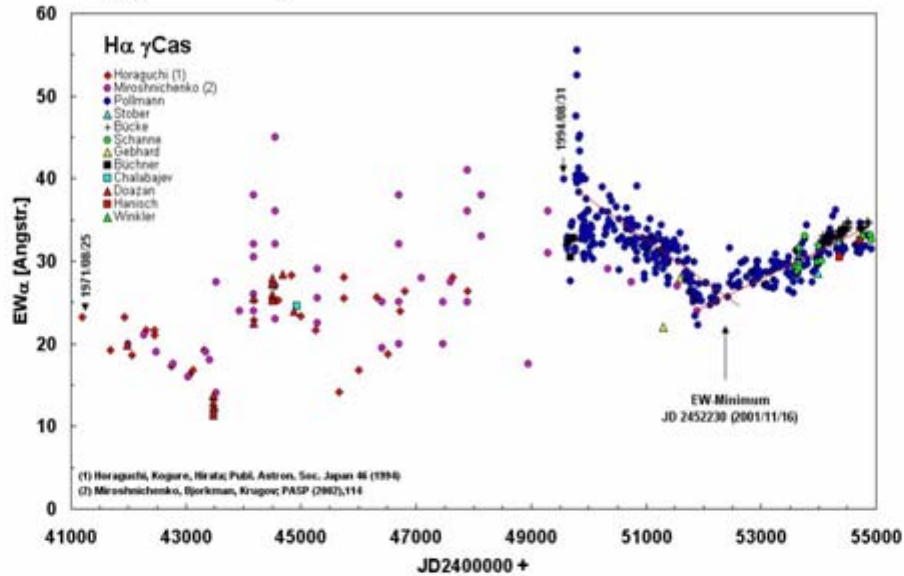
a Visible spEctroGraph and polArimeter

VEGA ist astrophysikalischen Fragestellungen nur im sichtbaren Spektralbereich gewidmet.

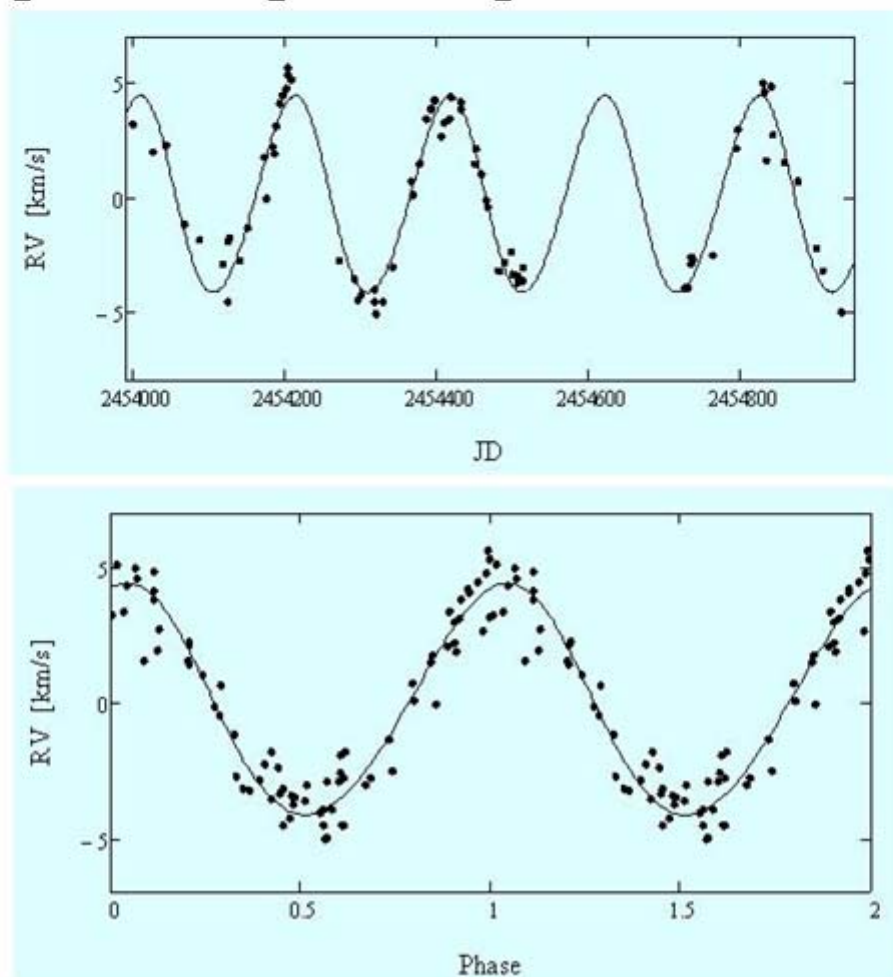
- **Spektr. Auflösung bis 30000 im Bereich von 400-900nm**
- **räumliche Auflösung kleiner als 1mas**
- **für bis 4 Teleskope gleichzeitig**
- **Simultane Polarisationsmessungen**
- **Simultane Interferometrie**

Be-Stern γ Cas

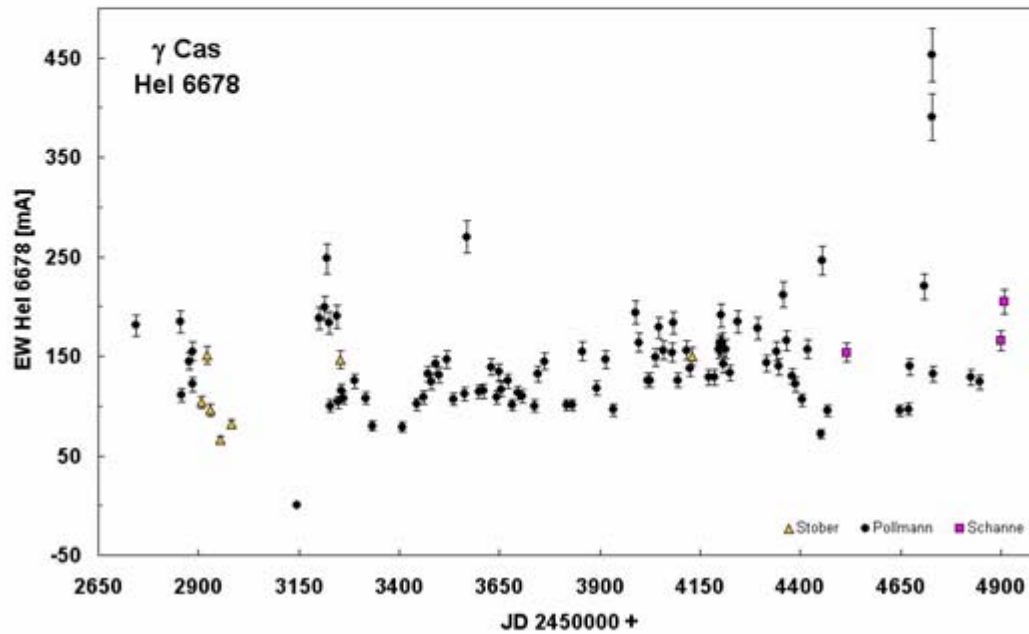
Monitoring der Äquivalentbreite der $H\alpha$ -Emissionslinie



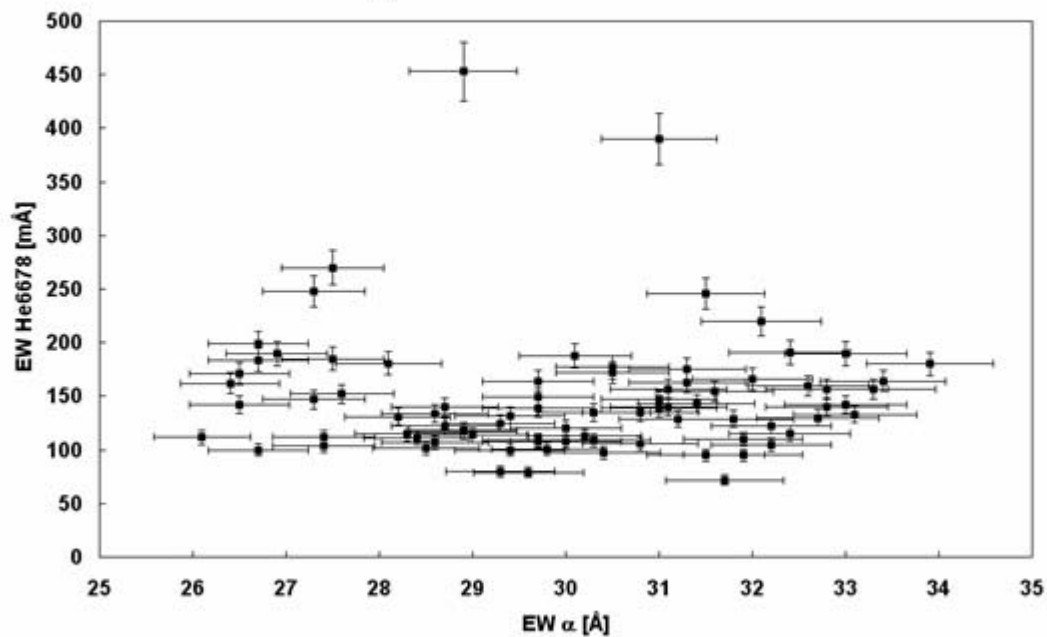
Messung der Radialgeschwindigkeit der $H\alpha$ -Emissionslinie



Monitoring der Äquivalentbreite der HeI 6678-Emissionslinie

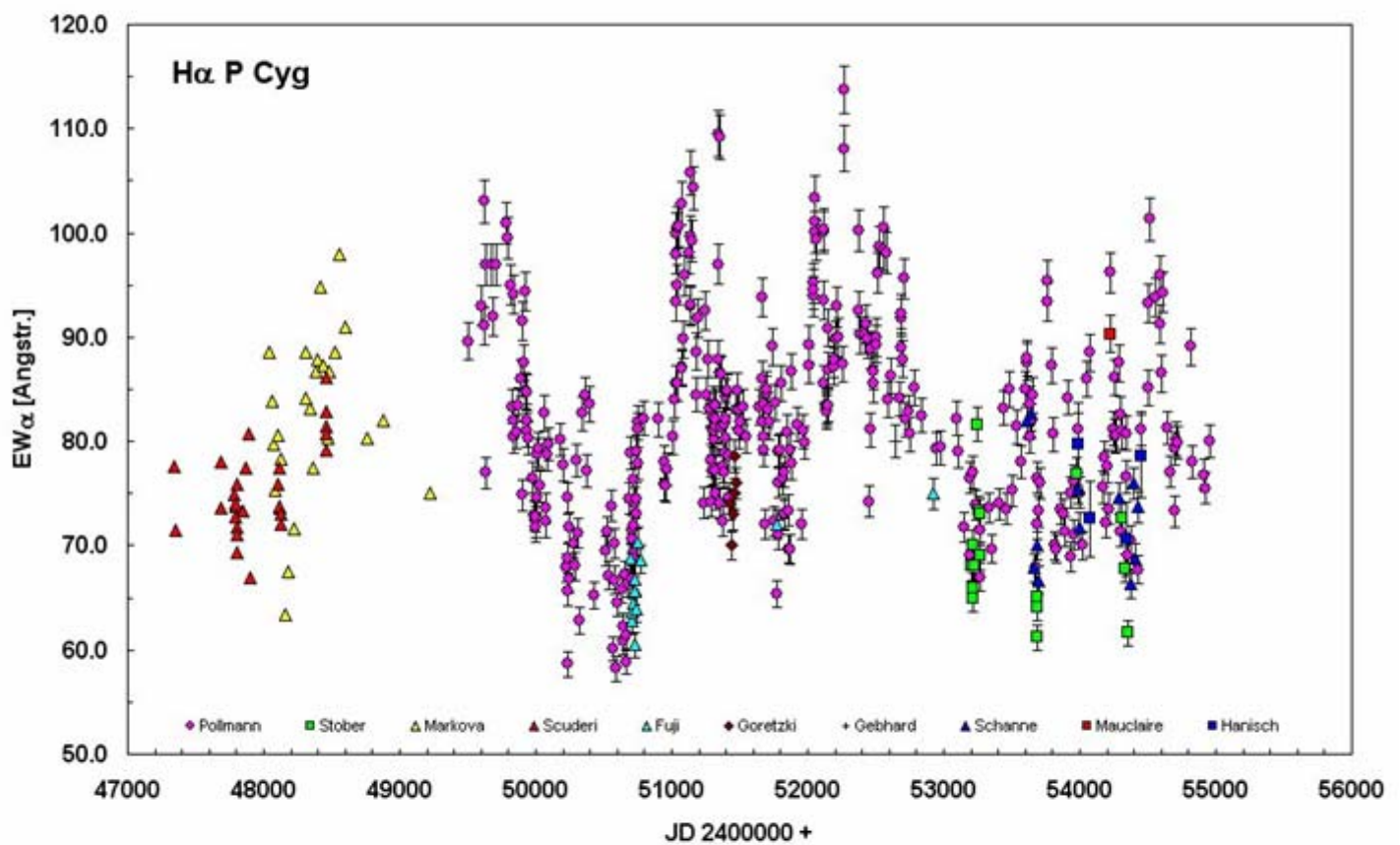


Monitoring EW-HeI 6678 versus EW-H α



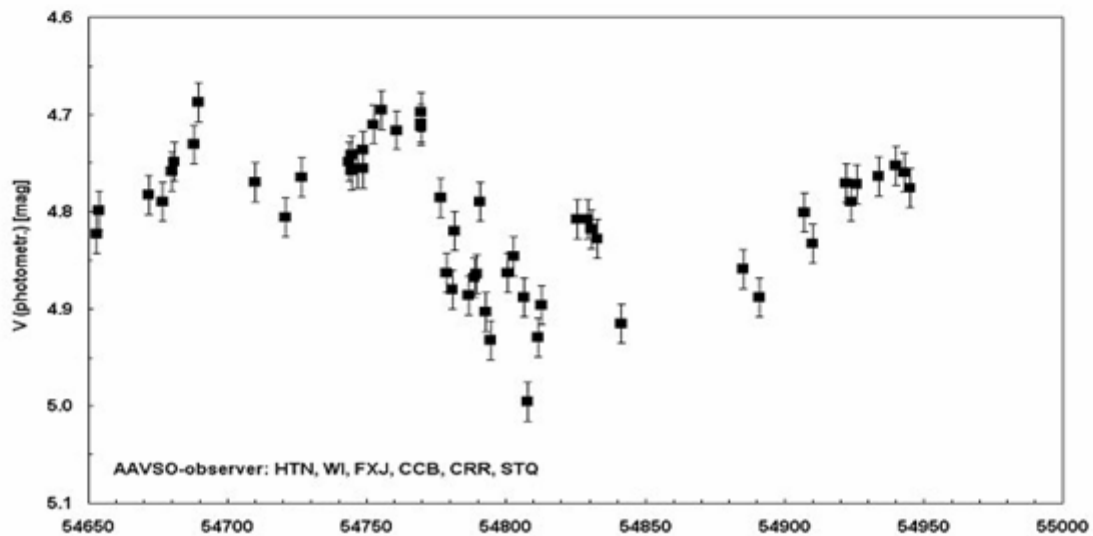
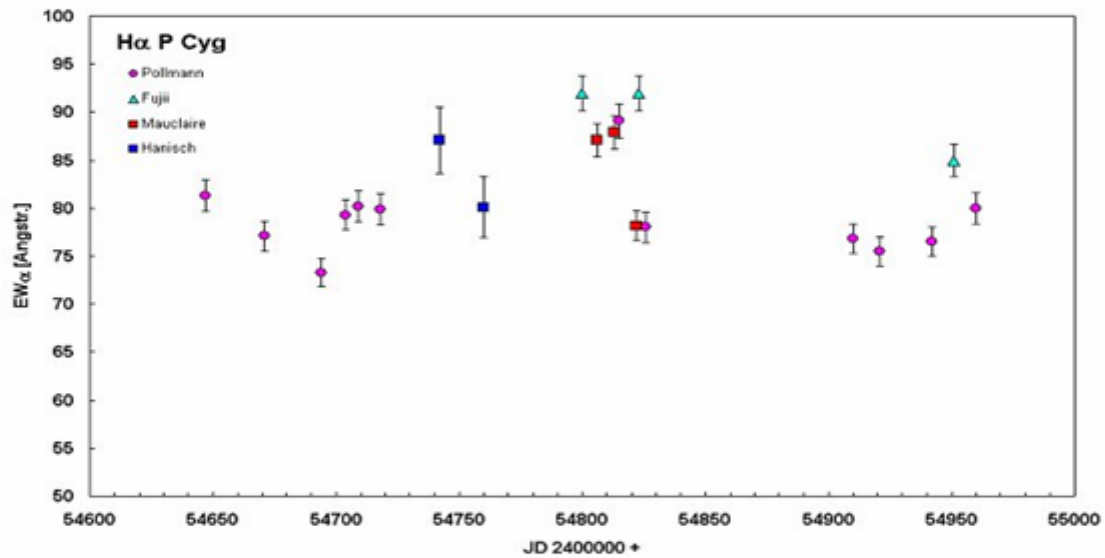
LBV-Stern P Cygni

Monitoring der Äquivalentbreite der H α -Emissionslinie

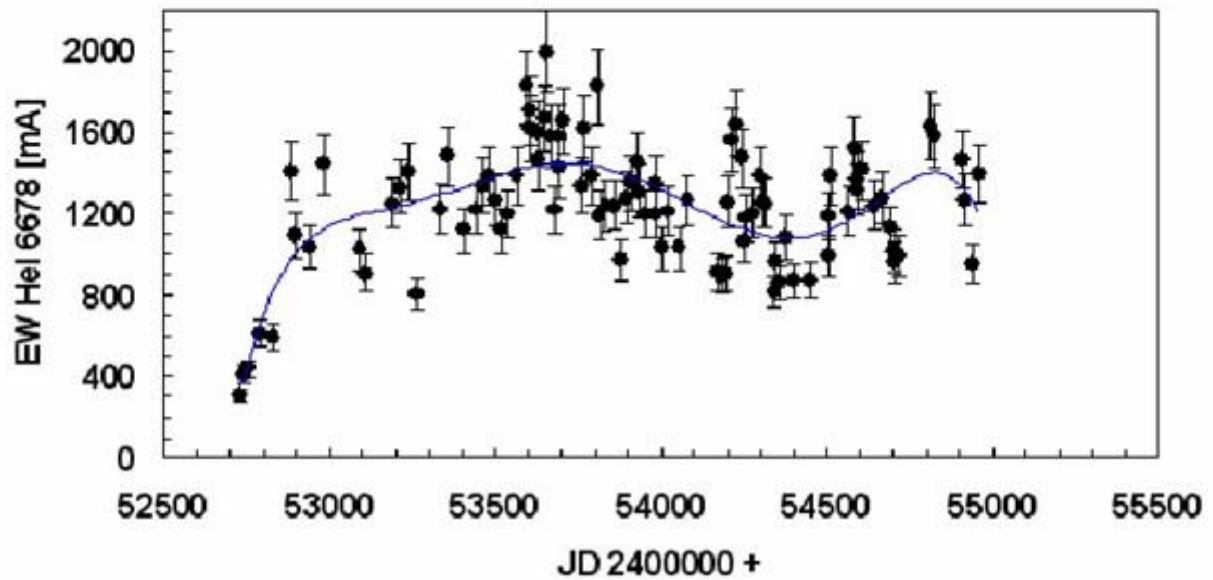


**Long-term photometric campaign on the
luminous blue variable P Cygni
AAVSO Special Notice 131
November 7, 2008**

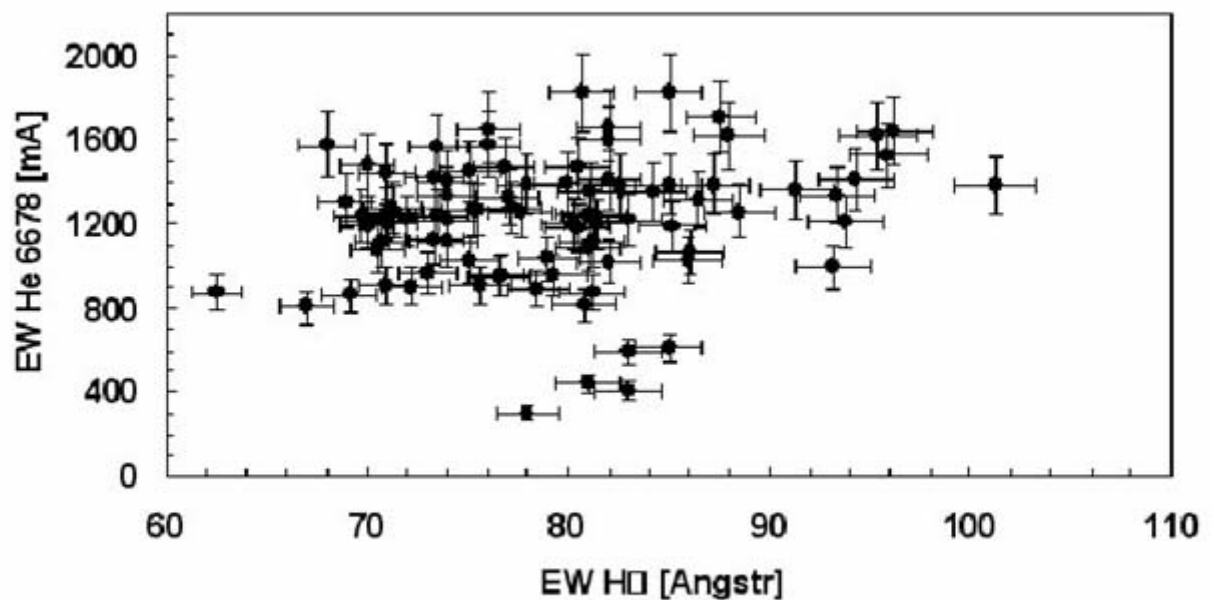
B. Hanisch and E. Pollmann of the ARAS-Group (Germany) request high-precision photometry of the bright luminous blue variable P Cygni. It is suspected that the photometric brightness and H-alpha line equivalent width might be correlated and variable on similar timescales.



Monitoring der Äquivalentbreite der HeI 6678-Emissionslinie

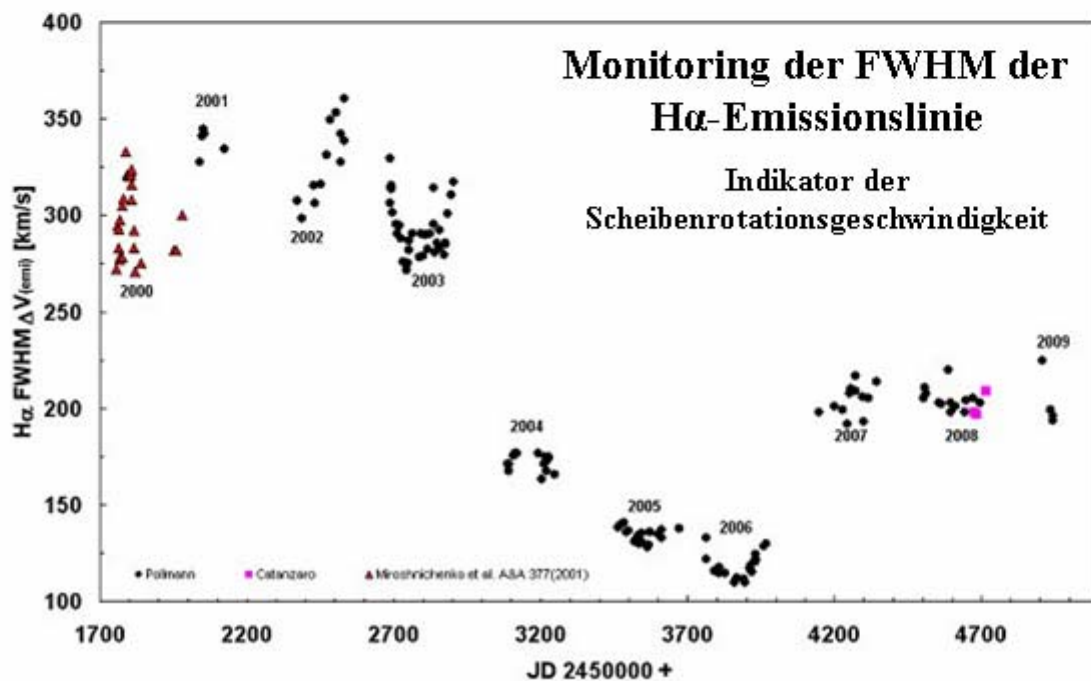
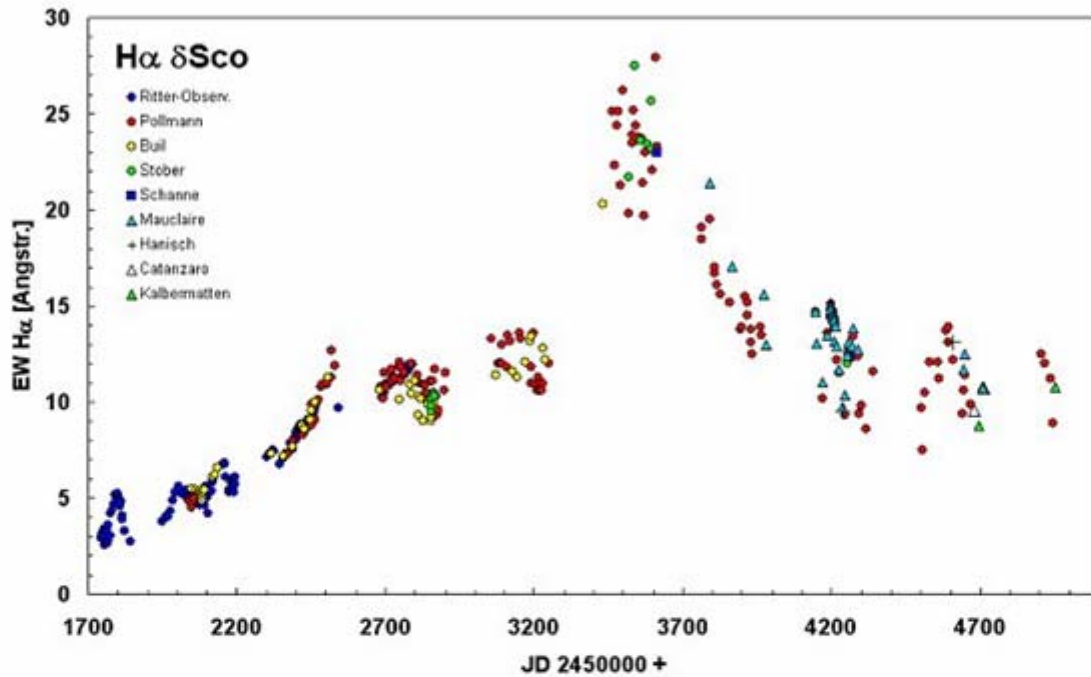


Monitoring EW-HeI 6678 versus EW-H α

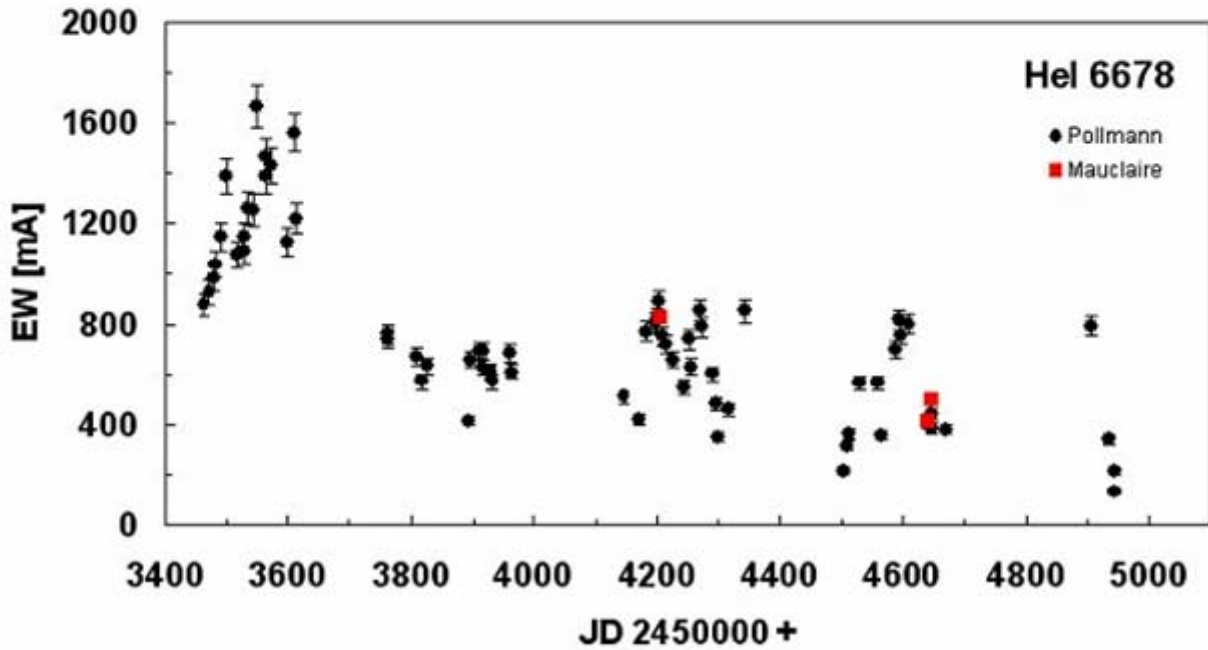


Be-Stern δ Scorpii

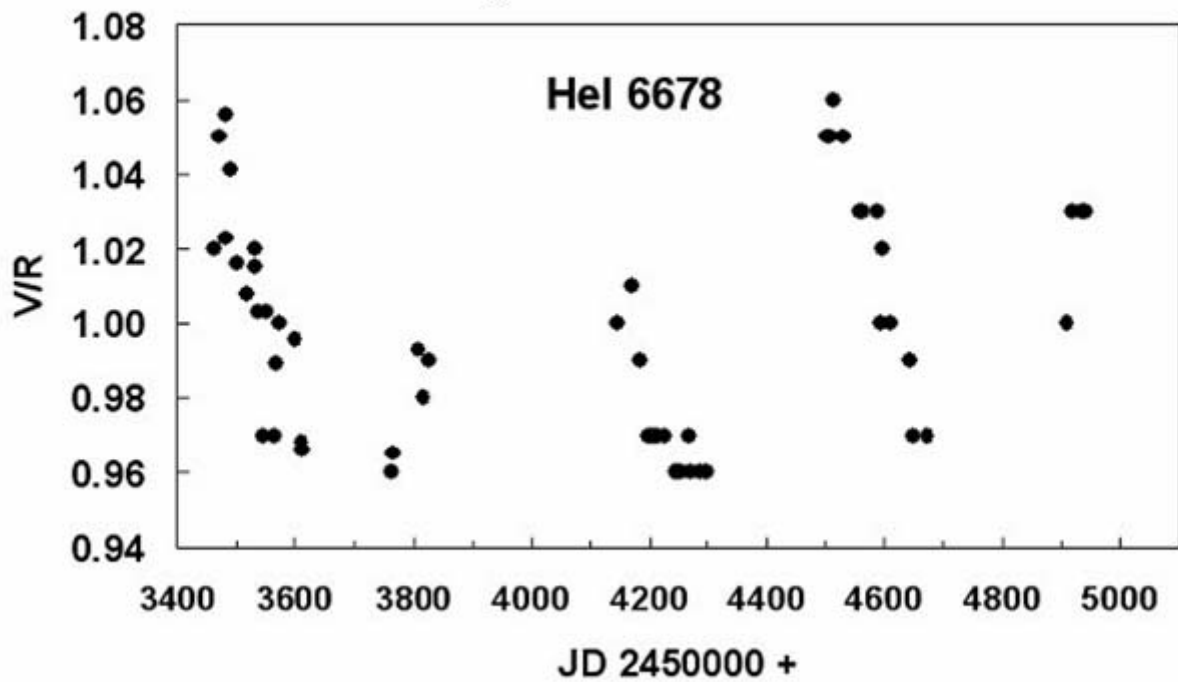
Monitoring der Äquivalentbreite der $H\alpha$ -Emissionslinie



Monitoring der Äquivalentbreite der HeI 6678-Emissionslinie



V/R-Monitoring der HeI 6678-Emissionslinie



V/R Periodenanalyse

