

S2 - Bestimmung der Magnetfeldstärke eines Sonnenflecks

Aufgabe

Bestimmen sie die Magnetfeldstärke eines Sonnenflecks aus der Aufspaltung der Spektrallinien durch den Zeeman-Effekt.

Beobachtung

Die Beobachtung wird mit dem Sonnenteleskop im Eisteinturm durchgeführt.

Datenreduktion

Datenreduktion für Daten die vor 2016 aufgenommen wurden:

Einloggen im [Praktikumspool](#). Kopieren der Beobachtungsdaten (TIFF-Files) aus dem Verzeichnis ~/data/<datum> ins eigene Verzeichnis ~/data_reduction/. Mit dem Kommando **ls** wird der Inhalt des Verzeichnisses angezeigt. Es sollten nach dem Kopieren mindestens zwei TIFF-Dateien vorhanden sein, deren Namen u.U. auf Aufnahme des Ostrandes und des Westrandes hinweisen.

Die TIFF-Bilder können mit **ImageMagick** über das Konsolenkommando

```
display filename.TIF
```

angesehen werden. (Die Kontrasteinstellungen sind allerdings in der Regel unvorteilhaft eingestellt, so dass es extrem dunkel wirkt.) Zur Auswertung verwenden wir *GDL*. Das hier benötigte Programm muss dann folgende Schritte durchführen:

- Konvertierung von TIFF in FITS mittels Befehlsbaustein vom Eisteinturm
- Einlesen des Fits-Files
- Umstellen der Byte-Ordnung der 16-bit-Zahlen (Bitte erst prüfen, ob dies bei den Daten vom Eisteinturm nötig ist!)
- Für die anschließende Auswertung mit Python müssen die Bilder rotiert werden, sodass die Dispersionsrichtung in Richtung der x-Achse liegt. Dazu muss die Bildmatrix gedreht werden.
- Speichern des konvertierten und rotierten Bildes als Fits-File

Praktischerweise steht bereits ein Programmbaustein im Skriptverzeichnis zur Verfügung, der eine umfassende Konvertierungsroutine enthält. Im *GDL*-Programm `konvert.pro` ist diese inklusive eines kleinen Aufrufprogramms am Ende enthalten. Mittels eines Texteditors, z.B.

```
kate konvert.pro &
```

muss nun nur noch der Aufrufteil an die aktuelle Situation (Bilddimensionen, Dateinamen) angepasst werden. Kompiliert wird das Programm nach dem Aufruf von *GDL* mittels

```
gdl> .compile konvert.pro
```

Der Aufruf selbst erfolgt ebenfalls unter *gdl* einfach mit dem Programmnamen, ueblicherweise

```
gdl> konvert
```

Das Programm erzeugt dann die entsprechend gedrehten Fits-Dateien. Diese können dann ausserhalb von *GDL* mit

```
ds9 filename.fits &
```

betrachtet werden. Das Bild sollte gegenüber dem Original deutlich klarer aussehen und die Dispersionsrichtung gedreht sein.

Auswertung

Für die Auswertung kann das aus dem Versuch S1 bekannte Python-Skript *comparespecs.py* verwendet werden. Die Angaben sind entsprechend anzupassen und es ist zu beruecksichtigen, dass nun beide Spektren in einer Datei stehen. Verwenden Sie den Editor ihrer Wahl. Die Spektren sollten wiederum über einige Reihen gemittelt werden, um potentielle Pixelfehler auszugleichen, wobei die Bereiche maximaler Aufspaltung auszuwählen sind. Speichern Sie das Skript und führen es mit

```
python comparespecs.py
```

aus. Dies ergibt eine PS-Datei mit den überlagerten Spektren, die mittels

```
okular spectrum.pdf &
```

betrachtet werden kann. Der Dateiname kann auch innerhalb des Skripts angepasst werden. Die Verschiebung der Zeeman-Komponenten $\Delta \lambda$ muss ausgemessen werden. Für die Wellenlängeneichung werden die atmosphärischen Sauerstofflinien (nach unten stehender Tabelle) benutzt. Die magnetische Induktion ergibt sich zu:

$$B[\mathrm{T}] = \frac{4\pi m_e c}{h} \cdot \frac{\Delta \lambda}{\lambda_0^2} = 2.142 \cdot 10^7 \cdot \frac{\Delta \lambda [\mathrm{nm}]}{\lambda_0^2 [\mathrm{nm}^2]} = 2.142 \cdot 10^4 \cdot \frac{\Delta \lambda [\mathrm{pm}]}{\lambda_0^2 [\mathrm{nm}^2]}$$

mit den Wellenlängen λ_0 und Landé-Faktoren g :

	$\lambda_0 [\mathrm{nm}]$	
Fe	630,151	$g = \frac{5}{3}$
Fe	630,250	$g = \frac{5}{2}$
O ₂	629.846	
O ₂	629.923	

	λ_0 [nm]	
O ₂	630,200	
O ₂	630,276	

Protokoll

Es ein Praktikumsbericht nach den üblichen Richtlinien anzufertigen, der [S1](#) und S2 beinhaltet. Allgemeine Hinweise und Details zur Ausarbeitung eines Praktikumsberichts können [hier](#) eingesehen werden.

Für diesen Versuch (S1+S2) soll im Rahmen des theoretischen Hintergrundes eine Einführung und Beschreibung des Einsturms und der dortigen Instrumentierung gegeben werden. Beschreibe dann wie die Rotation der Sonne bestimmt wird aus einer beobachtbaren Linienverschiebung und erläutere die physikalischen Grundlagen. Beachte hierbei auch mögliche geometrische Korrekturen, die in Betracht gezogen werden müssen. Erläutere die Grundlagen des Zeeman Effekts und wie sie für S2 genutzt werden. Das beinhaltet eine Herleitung der obigen Formel für die Magnetstärke. Diskutiere dabei auch die Wichtigkeit des Zeeman Aufspaltung für unser Experiment, insbesondere die Polarisation des Lichtes und welche Komponenten wir messen.

Die Datenauswertung beschreibt die Extraktion des Spektrums aus den Daten. Stelle hierbei die Punkte heraus, die von der allgemeinen Beschreibung, die hier gegeben wird, abweichen und liste alle gesetzten Parameter im Rahmen des Auslesens auf. Suche anschließend ein Bild des Sonnenflecks heraus, z.B. vom [SOHO-Archive](#) und klassifizieren den Fleck anhand des Waldmeier-Schemas.

Der Analyseteil des Reports präsentiert und beschreibt das extrahierte Sonnenspektrum. Beschreibe hier die Messungen von Linienverschiebungen und die Berechnung der Radialgeschwindigkeit, Rotationsperiode und der Magnetfeldstärke. Vergiss nicht, die Details der genutzten Linien (Wellenlänge, Verschiebung, etc), anzugeben.

Diskutiere zum Abschluss die Ergebnisse. Bringe sie dazu in den größeren Kontext und vergleiche mit Literaturwerten. Identifiziere mögliche Probleme in der Datenauswertung und denke über Lösungen nach. Gibt es Inkonsistenzen zwischen Literaturwerten und euren Ergebnissen? Erfüllen die Ergebnisse oder die Daten selbst eure Erwartungen? Wenn nicht, was genau ist unerwartet, und was sind mögliche Erklärungen dafür?

Ein paar weitere Stichpunkte kann man in diesen (englischsprachigen) [Präsentationsfolien](#) finden.

Empfohlene Literatur

Zum Zeeman Effekt: *Joachim Stöhr - Magnetism: From Fundamentals to Nanoscale Dynamics* (Ausgabe in der Bibliothek Golm, IKMZ)

[Übersicht: Praktikum](#)

Last
update: 2024/04/12 08:08 de:praktikum:sonnenspektroskopie <https://polaris.astro.physik.uni-potsdam.de/wiki/doku.php?id=de:praktikum:sonnenspektroskopie&rev=1712909312>

From:
<https://polaris.astro.physik.uni-potsdam.de/wiki/> - OST Wiki

Permanent link:
<https://polaris.astro.physik.uni-potsdam.de/wiki/doku.php?id=de:praktikum:sonnenspektroskopie&rev=1712909312>

Last update: **2024/04/12 08:08**

