

Stand der Vortragsplanung für die Aspekt 2018 vom 23.Mai 2018

Nr.	Speaker	Zeit	Thema
1	R.Borchmann/S.Heß Christian Brock	09:00 – 09:15 09:15 – 09:45	Eröffnung Image Reduction Pipeline unseres Algol Projektes For the Doppler tomography of the Algol accretion disc we need to separate emission structures from H _{alpha} absorptions seen in Algol A. For this to work we need to model the hierarchical Algol triple system to obtain phase information of the AB system as well as the radial velocity of Algol A at each observation time. Additionally we automatically normalize all measured spectra using a synthetic spectrum obtained from the Pollux database
2	Herbert Pühringer	09:45 – 10:00	Bau des Spektrografen für das 1 m Teleskop in Salzburg am Haunsberg
3	Uwe Zurmühl	10:00 – 10:30	Objective Grating Usage – A Cost Efficient Approach for Amateurs Today, commercially available objective gratings offer an easy and economic access to mid and high resolution spectroscopy. Typical setups and application areas are presented, benefits and limitations are discussed.
4	Pause Bernd Bitnar	10:30 – 11:00 11:00 – 11:30	News from Algol -Aa Detailed View into the Accretion Disc We continued our observations of the H _{alpha} emission from the accretion disc of the Algol binary system. Spectra from four observation periods from 2014 to 2018 were obtained. We could separate the H _{alpha} emission of the accretion disc from the absorption line of the main star. One goal of this study was to investigate the stability of the accretion disc by searching for temporal variations in the H _{alpha} emission.
5	Alex Filothodoros	11:30 – 11:45	Multiwavelength observations. Chances for more pro-am campaigns? In this presentation we will discuss about some stellar bodies that could serve as targets for possible future observational campaigns. These targets could be BeX binary systems , Wolf-Rayet and Be stars. The necessity for multi wavelength coverage and the availability of such data will also be discussed. The results so far, will be described and compared to the results a pro-am collaboration could achieve. Hopefully, the benefit of this presentation will be a discussion for future observational campaigns, similar to the previous ones organized by the Spectroscopy section.
6	Christian Netzel	11:45 – 12:30	Beta Cephei Beta Cephei ist der Prototyp einer Klasse pulsationsveränderlicher Sterne, der sogenannten Beta-Cephei-Sterne. Seine Helligkeit schwankt mit einer Periode von 0,1904844 Tagen zwischen +3,15m und +3,21m. Er weist eine Oberflächentemperatur von ca. 14.600 Kelvin auf und gehört somit der Spektralklasse B2 an. Aus diesen Daten ließ sich errechnen, dass Beta Cephei den 5,5 fachen Durchmesser unserer Sonne hat. Er ist knapp 700 Lichtjahre von der Erde entfernt.
	Mittagspause	12:30 – 14:00	

7	Olivier Schnurr	14:00 – 14:45	<p>ESO-Projekt 4MOST</p> <p>Das 4MOST-Konsortium wurde von der Europäischen Südsternwarte (ESO) ausgewählt , um der ESO-Gemeinschaft eine fasergefütterte spektroskopische Untersuchungseinrichtung am VISTA-Teleskop zur Verfügung zu stellen mit einem ausreichend großen Sichtfeld, um in wenigen Jahren einen großen Teil des südlichen Himmels zu überblicken. Die Einrichtung wird in der Lage sein, gleichzeitig Spektren von ~ 2400 Objekten zu erhalten, die über ein hexagonales Sichtfeld von 4 Quadratgraden verteilt sind. Dieser hohe Multiplex von 4MOST ist kombiniert mit seiner hohen spektralen Auflösung.</p>
8	Bernd Bitnar	14:45 – 15:15	<p>Rotverschiebungen lichtschwacher Quasare</p> <p>Mit dem Transmissionsgitter Staranalyser 100 lassen sich niedrig aufgelöste Spektren lichtschwacher Objekte aufnehmen. Eine vielversprechende Anwendung ist die Messung der Rotverschiebung von lichtschwachen Quasaren. Es wurden Rotverschiebungen von Objekten mit einer Helligkeit bis zu 16,4 mag bestimmt. Das entfernteste Objekt dieser Untersuchung ist der Quasar APM 08279+5255 mit einer Rotverschiebung $z = 3,9$.</p>
	Pause	15:15 - 15:45	
9	Christoph Quant Malin Moll	15:45 – 16:15	<p>Projektvorstellung</p> <p>Beobachtungsprojekte, die eine hohe Kadenz an Observationen erfordern sind mit wenig Zeit nur schwer zu stemmen. Vor diesem Hintergrund, zusammen mit dem Kriterium, dass das Objekt zirkumpolar sein sollte, begannen wir nach einem interessanten Objekt zu suchen und wurden mit den YHGs fündig. Nun wollen wir unsere ersten Ergebnisse präsentieren und zur Beobachtung einladen!</p>
	Sonntag		
10	Herbert Pühringer	09:00 – 09:15	<p>Vorstellung Aspekt 2019 Salzburg</p>
11	Rainer Borchmann Gerrit Grutzek Thomas Eversberg	09:15 - 10:30	<p>Fachgruppeninterna Die Neue Webseite der FG Verbesserungen in der Fachgruppenarbeit</p>
	Pause	10:30 – 11:00	
12	Josefine Liebisch	11:00 – 11:30	<p>Fotometrische und spektroskopische Langzeitbeobachtung des Pulsationsveränderlichen Del Cep.</p> <p>Die periodischen Schwankungen von Delta Cephei sind gut untersucht. Im Zuge der Schülerarbeit wurde der Stern fotometrisch und spektroskopisch beobachtet. Die Helligkeits- und Absorptionsänderungen wurden mit Amateurmitteln nachgewiesen. Die Ergebnisse sind mit anderen Messungen und der Theorie übereinstimmend.</p>
13	Peter Schlatter	11:30 – 12:00	<p>Thermische und mechanische Stabilität handelsüblicher Spektrographen</p> <p>Über die Messgenauigkeit handelsüblicher Spektrographen wurde schon oft diskutiert. Limitierende Faktoren sind Änderungen der Umgebungstemperatur sowie variabler mechanischer Stress. Mit Messreihen unter kontrollierten Bedingungen wurde versucht, die zwei Einflussgrößen getrennt zu untersuchen. Getestet wurden die Spektrographen DADOS und BACHES der Firma Baader sowie LHIRES III und LISA von Shelyak.</p>
Ohne	Workshop Windows Linux	09:00 – 10:30	<p>Workshop und Diskussion zur Spektrenauswertung mit Windows Linux, Freie Themenwahl</p>