

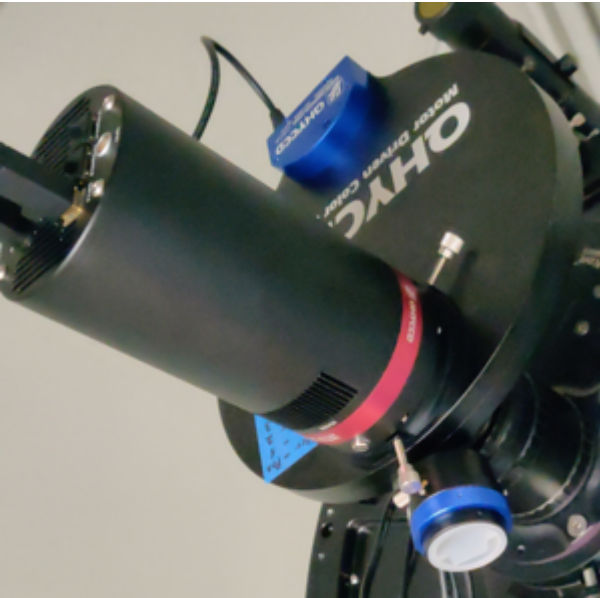
Spezialisierte Astro-Kameras

CMOS-Kameras

Unsere Hauptkameras sind CMOS-Kameras, die speziell für den Astrobereich entwickelt wurden. Für Deep-Sky-Aufnahmen setzen wir zwei QHY 600Ms ein, welche unter anderem einen Vollformatsensor, eine sehr hohe Quanteneffizienz, ein sehr geringes Ausleserauschen und einen sehr niedrigen Dunkelstrom bieten. Für diese Kameras haben wir des Weiteren einen Off-Axis-Guider, ein Filterrad mit 9 Positionen und ein Filterrad mit 7 Positionen.

Als Hauptkamera für unsere beiden [Spektrographen](#) dient eine QHY 268M. Des Weiteren haben wir noch eine veTEC 533C von Omegon und eine ganze Reihe an Guiding- bzw. Planetenkameras. Sie sind vor allem bei Sonnenbeobachtungen oder als Guidingkameras (siehe z. B. [hier](#) oder [hier](#)) im Zusammenspiel mit der QHY 600M und den Spektrographen im Einsatz.

Dem [Zusammenbau](#) einiger Kameras haben wir einen eigenen Artikel gewidmet.



Unsere QHY 600M inklusive Filterrad

Hauptkameras

	QHY 600M	QHY 268M	veTEC 533C
Modellnummer	QHY 600M PRO-L	QHY 268M-PH	Omegon Pro veTEC 533C
Größe der Pixel	$3,76\ \mu\text{m} \times 3,76\ \mu\text{m}$	$3,76\ \mu\text{m} \times 3,76\ \mu\text{m}$	$3,76\ \mu\text{m} \times 3,76\ \mu\text{m}$
Anzahl der Pixel	9576 x 6388 (9600 x 6422 mit Overscan)	6252 x 4176 (6280 x 4210 mit Overscan)	3008 x 3008
Gesamtgröße des Chips	36 mm x 24 mm	23,45 mm x 15,7 mm	11,3 mm x 11,3 mm
High Conversion Gain (HCG)	Photographic DSO Mode (#0): 26, High Gain Mode (#1): 56		101? (nicht veröffentlicht)
Max. ADC-Bittiefe	16 bit	16 bit	14 bit
Gesichtsfeld mit dem CDK20	35,8' x 23,4'	23,3' x 15,6'	11,2' x 11,2'

Sampling	4,5 Pixel pro arcsec	4,5 Pixel pro arcsec	4,5 Pixel pro arcsec
----------	----------------------	----------------------	----------------------



Unsere QHY 268



Unsere QHY 485

Planeten/Guiding-Kameras

Modell	Modellnummer	Anzahl der Pixel	Pixelgröße [µm]	Chipgröße [mm]	HCG	Bit-Tiefe (native)	Ausleserauschen [e^{-}]	FPS	Peak QE [%]
QHY 485C	QHY-5-III-485C	3864 x 2180	2,9	11,2 x 6,3	-	8 & 16 (12) bit	0,77 - 2,4	44 @ 8 bit	> 90
QHY 462C	QHY-5-III-462C	1920 x 1080	2,9	5,6 x 3,2	100	8 & 16 (12) bit	0,5 - 2,6	135 @ 8 bit	> 90
ZWO ASI174	ZWO ASI174MM Mini Mono	1936 x 1216	5,86	11,3 x 7,1	-	10 & 12 (12) bit	3,5 - 6,0	128 - 164 @ 12 bzw. 10 bit	77

Modell	Modellnummer	Anzahl der Pixel	Pixelgröße [µm]	Chipgröße [mm]	HCG	Bit-Tiefe (native)	Ausleserauschen [e^-]	FPS	Peak QE [%]
ZWO ASI220	ZWO ASI220MM Mini Mono	1920 x 1080	4	7,68 x 4,32	106	8 & 16 (12) bit	0,6 - 3,2	7 - 14 @ 16 bzw. 8 bit	92
ZWO ASI678	ZWO ASI678MM	3840 x 2160	2	7,7 x 4,3	182	12 bit	0,6 - 3,5	47,5 @ 12 bit?	83

Hinweis: Die QHY 462C hat eine [hohe Quanteneffizienz im roten bis nahen Infrarotbereich](#), was sie besonders interessant für Planetenbeobachtungen macht. Neben den üblichen UV/IR-Filtern haben wir für diese Kamera einen IR850-Filter, der nur das Nahinfrarot durchlässt, sowie einen relativ schmalbandigen Methanfilter um 880 nm.

Filterräder

QHY 600M

Für die QHY 600Ms haben wir zwei Filterräder. Das erste ist ein QHY CFW3-XL mit folgenden Bessel-Filtern:

Filterposition	1	2	3	4	5	6	7	8	9
Filter	H_alpha	OIII	SII	U	B	V	R	I	Klar
Kommentar	Schmalband	Schmalband	Schmalband	Breitband	Breitband	Breitband	Breitband	Breitband	

Die Transmissionskurven der UBVRI-Filter können auf der Webseite von *Baader Planetarium* gefunden werden: [Filtertransmission](#). Die Filterkurven der Schmalbandfilter sind ähnlich zu denen der STF-8300.

Das zweite ist ein QHY CFW3-L mit folgenden SLOAN/SDSS-Filtern:

Filterposition	1	2	3	4	5	6	7
Filter	u'	g'	r'	i'	z-s'	y'	Klar
Kommentar	Breitband	Breitband	Breitband	Breitband	Breitband	Breitband	

Die Transmissionskurven der ugriz'-Filter können auf der Webseite von *Baader Planetarium* gefunden werden: [Filtertransmission](#).

Zusätzlich haben wir noch ein [UFC-Filter-Wechselsystem](#) für unser RASA 11 V2, welches mit 50 mm x 50 mm quadratischen Filtern ausgestattet werden kann. Aktuell haben wir einen kompletten Satz an SLOAN/SDSS-Filtern (siehe oben) und H-alpha-, O-III-, S-II- [Ultra-Highspeed-Filter](#).

CCD-Kameras

Darüber hinaus stehen noch vier ältere CCD-Kameras (ST-7, ST-8, STF-8300M, ST-i) der Firma SBIG

(*Santa Barbara Instrument Group*) und eine CCD-Kamera (Skylis 445C) der Firma *Celestron* zur Verfügung.

Die ST-7, ST-8 und STF-8300M sind Deep-Sky-Kameras, die aufgrund ihres relativ geringen Gesichtsfeldes aber nur noch selten im Einsatz sind. Die ST-i und die Skylis 445C sind „Planetenkameras“, welche sehr kurze Belichtungszeiten ermöglichen.

Alle Kameras können über [Maxim DL](#) gesteuert werden.



Unsere SBIG ST-8

Grunddaten

	ST-7	ST-8	STF-8300	Skylis 445	SBIG ST-i
Modellnummer	ST-7XME-D	ST-8XME	STF-8300M	Skylis 445C	ST-i Monochrome
Größe der Pixel	$9\ \mu\text{m} \times 9\ \mu\text{m}$	$9\ \mu\text{m} \times 9\ \mu\text{m}$	$5,4\ \mu\text{m} \times 5,4\ \mu\text{m}$	$3,75 \times 3,75$	$7,4 \times 7,4$
Anzahl der Pixel	765 x 510	1530 x 1020	3326 x 2504	1280 x 960	648 x 486
Gesamtgröße des Chips	6,9 mm x 4,6 mm	13,8 mm x 9,2 mm	17,96 mm x 13,52 mm	6,26 x 5,01	4,8 x 3,6
Gesichtsfeld mit dem CDK20	6,9' x 4,6'	13,7' x 9,2'	17,9' x 13,5'	6,2 x 5,0	4,8 x 3,6
Sampling	1,9 Pixel pro arcsec	1,9 Pixel pro arcsec	3,1 Pixel pro arcsec	3,4	2,3

Filterräder

ST-7 & ST-8

An die ST-7 und die ST-8 kann ein Filterrad mit den folgenden Filtern angebracht werden:

Filterposition	1	2	3	4	5	6	7	8	9	10
----------------	---	---	---	---	---	---	---	---	---	----

Filter	U	B	V	R	I	H_beta	H_alpha	UHC-S	OIII	LEER
Kommentar	Breitband	Breitband	Breitband	Breitband	Breitband	Schmalband	Schmalband	Schmalband	Schmalband	

Die Transmissionskurven der UBVRI-Filter können auf der Webseite von *Baader Planetarium* gefunden werden: [Filtertransmission](#). Die Filterkurven der Schmalbandfilter sind ähnlich zu denen der STF-8300.

STF-8300

Für die STF-8300 steht ein Filterrad mit den folgenden Filtern zur Verfügung:

Filterposition	1	2	3	4	5	6	7	8
Filter	Block-UV/IR (L)	Blau	Grün	Rot	H_alpha	OIII	V	B
Kommentar	Luminanz	Breitband	Breitband	Breitband	Schmalband	Schmalband	Breitband	Breitband

Die Transmissionskurven der Filter können ebenfalls auf der Webseite von *Baader Planetarium* gefunden werden: [Filtertransmission](#)

Die Transmissionskurven der V- und B-Filter sind identisch mit denen in der ST-7 bzw. ST-8.

Besonderheiten

- Der ST-7 und ST-8 kann eine Adaptive Optik, die AO-7, vorgeschaltet werden, welche zum Guiding und zur Optimierung der Aufnahmequalität eingesetzt werden kann (siehe z. B. [hier](#)).
- Die ST-7 und die ST-8 enthalten neben dem normalen Aufnahme-Chip einen zusätzlichen Guiding-Chip, mit dem man das Teleskop automatisch auf ein Objekt nachführen kann (siehe z. B. [hier](#)), während mit der Haupt-CCD die eigentlichen Aufnahmen erstellt werden.
- Die Off-Axis-Guider der STF-8300 und der QHY 600M haben den Vorteil, dass sie vor dem jeweiligen Filterrad angebracht werden und das Guiding daher unabhängig von der Helligkeit des Guidesterns im jeweils gewählten Filter ist. Daher können mit diesen beiden Kameras auch schwächere Objekte als Guidestern verwendet werden als mit der ST-7 oder der ST-8.

Pflege

Spätestens alle 12 Monate müssen die Trockenkartuschen der Kameras regeneriert (ausgebacken) werden, da sonst im Winter die Gefahr besteht, dass es zu Eisbildung auf den gekühlten CCD-Sensoren kommt. Die Trockenkartuschen der ST-7 und ST-8 befinden sich an der Unterseite der Kameras und können mittels eines Schraubenziehers leicht aus dem Kameragehäuse gelöst werden. Bei der STF-8300 geht dieser Vorgang noch einfacher von der Hand, da die Trockenkartusche (welche seitlich verbaut ist) einfach per Hand herausgeschraubt werden kann. Die Verbindung zwischen dem Kameragehäuse und der Trockenkartusche ist mit einem Dichtungsring gesichert, welcher leider dazu neigt, von der Trockenkartusche abzurutschen und in der Elektronik der Kamera zu verschwinden. Daher ist hier Vorsicht geboten! Um zu verhindern, dass sich unnötig Feuchtigkeit in der Kamera ansammelt, sollte die entfernte Trockenkartusche durch den im Praktikumsraum gelagerten Dummy ersetzt werden. Nach vier Stunden bei 170 °C in einem handelsüblichen Backofen (ohne den Dichtungsring) sollte das in den Trockenkartuschen enthaltene Trockenmittel regeneriert sein und sicherstellen, dass die Kameras ein weiteres Jahr ihren Dienst verrichten.

DSLR

Für Kurzbelichtungsaufnahmen und Lucky-Imaging steht auch eine digitale Spiegelreflexkamera Canon EOS 700D zur Verfügung. Diese wurde durch die Firma Baader für die Astrofotografie durch einen Tausch der verbauten Filter optimiert. Die Transmissionseigenschaften des originalen Canon-Filters im Vergleich zum Baader-Filter können dieser Abbildung [klick](#) (Baader Planetarium) entnommen werden.

Grunddaten



Unsere DSLR (Canon EOS 700D)

	EOS 700D
Bildsensor	CMOS-Sensor
Größe der Pixel	4,3 μm x 4,3 μm
Anzahl der Pixel	5.184 x 3.456
Gesamtgröße des Chips	APS-C 22,3 mm x 14,9 mm
Formatfaktor und Seitenverhältnis	1,6 und 3:2
Gesichtsfeld mit Celestron C14	19,6' x 13,1'
Gesichtsfeld mit Celestron C11	27,4' x 18,3'
Gesichtsfeld mit Celestron C11 + F/6.3 focal reducer	43,5' x 29,0'
Gesichtsfeld mit Celestron C8	37,7' x 25,2'
Gesichtsfeld mit Celestron C8 + F/6.3 focal reducer	59,9' x 40,0'
Belichtungszeiten	30–1/4.000 s (halbe oder Drittelstufen)
ISO-Empfindlichkeit	100–12.800 (erweiterbar auf 25.600)

Des Weiteren besteht die Möglichkeit, Full-HD-Video mit einer ISO-Empfindlichkeit von max. 6.400 (erweiterbar auf 12.800) aufzunehmen. Die Kamera kann über den dreh- und schwenkbaren 7,7-cm-LCD-Touchscreen oder per Laptop gesteuert werden. Die Reihenaufnahmegeschwindigkeit beträgt max. ca. 5 Bilder/s und wird für ca. 22 Aufnahmen (JPEG) bzw. 6 Aufnahmen (RAW) beibehalten.

Es ist auch möglich, die Kamera [per Computer fernzusteuern](#).

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:ost:ccds:grunddaten&rev=1775037376>

Last update: **2026/04/01 09:56**

