

Zeitschrift: Orion : Zeitschrift der Schweizerischen Astronomischen Gesellschaft
Band: 50 (1992)
Heft: 248

Artikel: Ein computergesteuertes Dobsonian-Teleskop
Autor: Kunzmann, A.
DOI: <https://doi.org/10.5169/seals-898980>

Nutzungsbedingungen

Die ETH-Bibliothek ist die Anbieterin der digitalisierten Zeitschriften. Sie besitzt keine Urheberrechte an den Zeitschriften und ist nicht verantwortlich für deren Inhalte. Die Rechte liegen in der Regel bei den Herausgebern beziehungsweise den externen Rechteinhabern. [Siehe Rechtliche Hinweise.](#)

Conditions d'utilisation

L'ETH Library est le fournisseur des revues numérisées. Elle ne détient aucun droit d'auteur sur les revues et n'est pas responsable de leur contenu. En règle générale, les droits sont détenus par les éditeurs ou les détenteurs de droits externes. [Voir Informations légales.](#)

Terms of use

The ETH Library is the provider of the digitised journals. It does not own any copyrights to the journals and is not responsible for their content. The rights usually lie with the publishers or the external rights holders. [See Legal notice.](#)

Download PDF: 06.10.2024

ETH-Bibliothek Zürich, E-Periodica, <https://www.e-periodica.ch>



Ein computergesteuertes Dobsonian-Teleskop

A. KUNZMANN

Seit ich mich vor über 12 Jahren mit Astronomie zu beschäftigen begann, war die Konstruktion von Teleskopen für mich immer ein wichtiger Teil beim Ausüben dieser Freizeitbeschäftigung, manchmal sogar wichtiger als die Beobachtungen des Nachthimmels. Mein erstes Fernrohr bastelte ich aus einer Kartonröhre und einer 8-cm-Feldstecherlinse. Mein zweites Teleskop war ein 20-cm-Dobsonian. Danach konstruierte ich einen 15-cm-Newton-Reflector auf einer parallaktischen Gabelmontierung für die Astrophotographie. Beide Teleskope, der Dobsonian und das parallaktische Fernrohr haben Nachteile: Der Dobsonian hat keine Nachführung und die parallaktische Montierung muss nach dem Himmelspol ausgerichtet werden. Diese Nachteile und andere Überlegungen führten mich zum Entschluss, ein grosses computerunterstütztes azimutales Teleskop zu konstruieren. Mein Ziel war es, ein 45-cm-Teleskop zu bauen, das von einer Person in wenigen Minuten aufgestellt und mit einem Kleinwagen transportiert werden kann!

Mechanik

Wegen der Einfachheit und Stabilität der Dobsonianmontierung entschloss ich mich, eine modifizierte Montierung dieses Typs zu konstruieren. Die einzige Modifikation gegenüber dem Originaldesign ist die Verwendung von Kugellagern in den Rotationsachsen, anstelle der teflonunterlegten Aluminiumrohre. Auf diese Weise brauchen die Motoren weniger Kraft, um die Achsen zu drehen. Die Motoren der Seite- und Lageachsen sind an der Montierungsgabel befestigt und treiben die Fernrohrachsen über einen Zahnriemen und eine grosse PVC-Platte an. Mit dieser Konfiguration erreiche ich eine leichte und spielfreie Untersetzung zwischen den Motoren- und Teleskopachsen. Ich verwende Schrittmotoren, weil sie relativ einfach mit einem Computer zu steuern sind.

Elektronik

Die Mikroschrittkarte, welche ich am Institut für angewandte Physik der Universität Bern entwickelte, steuert die Stromversorgung der Motoren. Sie löst jeden Motorschritt in weitere 128 Mikroschritte auf. Mit dem Mikroschrittverfahren, der Zahnriemenuntersetzung und den 500 Schritten pro Umdrehung der Motoren erreiche ich eine Microschrittauflösung von nahezu 1/2 Bogensekunden. Das bedeutet, dass ein Microschritt kleiner ist als das Bild eines Sternes, das ja von der Atmosphäre auf ca. 1 Bogensekunde Grösse verschmiert wird. Deshalb führt das Teleskop den Himmel absolut ruck- und rüttelfrei nach.

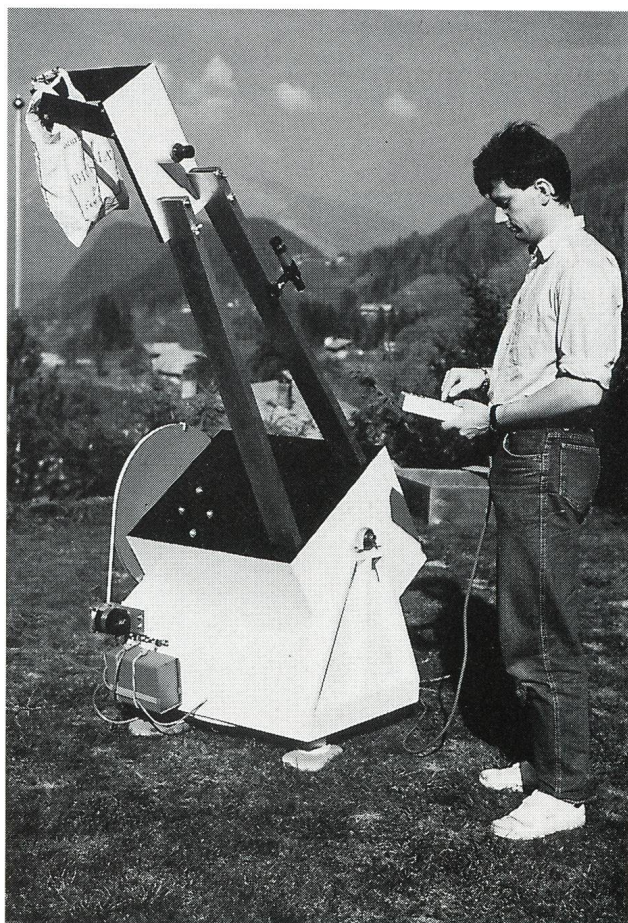
Der Computer ist an der Montierung befestigt. Der Beobachter hält eine Fernsteuerung in der Hand, die eine zweizeilige Flüssigkristallanzeige mit Hintergrundbeleuchtung und eine kleine Tastatur enthält. Die Steuerung wird mit Strom aus einer Autobatterie versorgt. Sie braucht maximal 4 Ampère bei 12 V. Das bedeutet, dass die kleinsten Autobatterien – sie enthalten 36 Ampèrestunden – für 9 Stunden

Beobachten ausreichen, was einer kompletten Beobachtungsnacht ohne Pausen entspricht. (Die meisten Autos haben grössere Batterien).

Für die Astrophotographie benötigt eine azimutale Montierung einen dritten Motor, der den Filmhalter dreht um die Bildfelddrehung zu kompensieren. Ich habe bis jetzt noch keine Zeit gehabt, diesen Teil zu konstruieren. Aber auf der elektronischen Seite ist alles dafür vorbereitet, diesen Teil hinzuzufügen.

Software

Ich habe das Computerprogramm für den Betrieb der Steuerung von Grund auf selbst entwickelt. Das 2409-Zeilen lange Programm kontrolliert das LCD, die Tastatur und die Mikroschrittkarte. Für verschiedene Funktionen benötigte ich parallele Programmierung: die Sternzeituhr, die Tastaturabfragung, das Benutzermenü und die Nachführung sind parallele Prozesse. Als spezielle Einrichtung, speicherte ich die kompletten NGC-, IC- und Messierkataloge in einem





Eprom ab. Der Benutzer kann die Objektinformationen durch Eintippen der entsprechenden Objektzahl abrufen. Auf dem LCD kann er dann folgende Informationen ablesen: Objektzahl, Koordination, Objekttyp, Helligkeit und Grösse. Das ganze Programm ist Menü-gesteuert, so dass der Benutzer nichts falsch machen kann.

Beobachtungsabend

Am einfachsten lädt man das Fernrohr zu zweit aus dem Auto. Das Ausladen kann aber auch von einer Person alleine bewerkstelligt werden. Nachdem wir die Montierung an den gewünschten Standort gestellt haben, hängen wir die Spiegelkiste in die Gabel. Dann befestigen wir die beiden Aluminiumrohre mit je zwei Schrauben an der Spiegelkiste. Um für manuelle Beobachtungen bereit zu sein, befestigen wir die Fokussier-Fangspiegel-Einheit mit 4 Schrauben an den oberen Enden der beiden Aluminiumrohre. Für Beobachtungen mit Computersteuerung müssen wir die PVC-Platte an der Deklinationsachse befestigen, den Zahnriemen um die Motorenachse wickeln und den Zahnriemen durch Verschieben des Deklinationsmotors spannen. Zum Schluss müssen wir mit Hilfe von Kabeln noch den Zigarettenanzünder des Autos mit der Montierung und die Fernsteuerung mit dem Computer verbinden.

Nachdem der Computer eingeschaltet ist, muss ich ihn auf die aktuellen Sternpositionen initialisieren: Ich visiere mit Hilfe der Fernrohrmotoren zwei Sterne an. Der Computer berechnet daraus die geographische Position des Fernrohres und die Nullpunkte der beiden Fernrohrachsen. Jetzt bin ich bereit für Himmelsbeobachtungen (oder -photographien, wenn die Feldrotationskorrektur-Einheit fertig ist). Das Aufstellen des Teleskopes benötigt etwa 20 Minuten von der

Ankunft am Beobachtungsplatz bis zur computerunterstützten Beobachtungsbereitschaft.

Der nächste Schritt ist die Auswahl eines Objektes, das man beobachten will. Wenn es eines aus den Katalogen ist, gibt man die Objektzahl ein. Sonst kann man auch die Himmelskoordinaten des gewünschten Objektes eingeben. Auf das Kommando des Beobachters bewegt sich das Teleskop mit einer Geschwindigkeit von zirka 6 Grad pro Sekunde in beiden Achsen gleichzeitig in die gewünschte Position und bringt das Objekt ins Gesichtsfeld eines Okulares welches 83 Mal vergrössert. Das Bild im Blickfeld ist absolut ruhig, wegen der stabilen Montierung und der feinen Nachführung.

Das Programm erlaubt dem Benutzer, das nächste Objekt durch den Aufruf eines Kataloges oder durch Eingabe der Koordinaten schon dann auszusuchen, wenn das Teleskop immer noch dem aktuellen Objekt folgt. Das ist sehr praktisch um bei Beobachtungen mit vielen Leuten die Wartezeiten beim Einstellen eines neuen Objektes zu minimieren.

Verglichen mit parallaktisch montierten Teleskopen habe ich einige grosse Vorteile: Da ich keine Achse der Montierung ausrichten muss, kann ich die Montierung beliebig aufstellen. Das spart Zeit, die für Beobachtungen verwendet werden kann. Der zweite Vorteil ist die Kompaktheit des ganzen Teleskopes: Es hat in einem Kleinwagen Platz. (Es braucht nicht mehr Platz als ein Celestron 8 mit Montierung. Es hat aber fast das 5-fache Lichtsammelungsvermögen eines 8-inch Teleskopes...).

ANDREAS KUNZMANN

Robinsonweg 47, 3006 Bern, Tel.: 031/320987

Jugend- und Feriensternwarte Drebach

G. LEHMANN

Viele Sternfreunde haben nicht die Möglichkeiten zum Beobachten, die sie sich vielleicht schon seit dem Beginn ihrer Beschäftigung mit der Astronomie wünschen. Dies hat verschiedene Ursachen.

Mancher wohnt in einer größeren Stadt oder in unmittelbarer Nähe. Der Wunsch nach einem größeren Instrument bleibt unerfüllt, weil der Geldbeutel nicht reicht oder der Standort für dasselbe nicht vorhanden ist. Viele haben eine Familie, die natürlich auch ihr Recht fordert.

Welche Möglichkeiten hat der Sternfreund, sich trotzdem seine schon lange gehegten astronomischen Wünsche zu erfüllen?

Eine Möglichkeit ist sicherlich, sich an eine nah gelegene Volkssternwarte zu wenden, um dort beobachten zu können. Das war mit ein Grund für den Aufbau der Jugend- und Feriensternwarte Drebach. Das 5-jährige Bestehen ist Anlaß, unsere Sternwarte vorzustellen.

Drebach ist ein kleines Dorf im Erzgebirge/Sachsen. Es befindet sich in einer landschaftlich reizvollen Umgebung, in etwa 500 m Höhe. Die höchste Erhebung ist der große Lämmelberg mit 627 m. In unmittelbarer Nähe befindet sich das Heidelbachtal, ein Landschaftsschutzgebiet mit seltenen

Pflanzen- und Tierarten. Von Drebach aus sind Ausflüge nach Chemnitz, aber auch nach Annaberg-Buchholz, einer alten Bergarbeiterstadt, leicht möglich.

Berühmt wurde unser Dorf durch seine Krokuswiesen, die auf einer Fläche von rund 7 ha im März – April blühen. Drebach verdankt diese Wiesen dem Pfarrer David Rebenrost, der von 1648 bis 1703 lebte. Alljährlich kommen tausende Besucher, um sie zu sehen.

Unsere Sternwarte befindet sich in Ortsmitte an einem Berghang. So wird sie vom Dorf, welches im Tal liegt, nur sehr wenig gestört. Das Gelände bietet gute Sicht nach allen Seiten. Unser Gebäude wird von einer Kuppel mit einem Innendurchmesser von 8 m beherrscht, unter der sich ein Kleinplanetarium ZKP 2 von Carl Zeiss Jena befindet. Auf beiden Seiten sind unter abfahrbaren Dächern Beobachtungsräume angeordnet.

Im größeren, westlich angeordneten Beobachtungsraum, befinden sich mehrere Instrumente. Gemeinsam auf einer Montierung sind ein Refraktor 110/1650 mm und eine Schmidt-Kamera 134/200/430 mm angeordnet. Die Kamera arbeitet mit einem Format von etwa 5 x 5 cm, wobei die Platten bzw. Filme nicht durchgebogen werden müssen, da