hoshinavi.com

CONTENTS



■今月の表紙 アイスランド一周中に出会ったオーロラ 撮影/KAGAYA

2025年9月22日20時50分41秒 (現地時刻) ソニーα7RV シグマ14mm F1.4 DG DNIArt (絞り開放) ISO1600 露出4秒 アイスランド北東部にて撮影

強風が吹き荒れることも多いアイスランドに、 ほんの束の間の静寂があった。まだ空が明 るい夕暮れに、夜を待ちきれないオーロラが 大きく舞い始めた。その姿は、私が昔絵に描 いた理想のオーロラにそっくりで、構図を決 める手が思わず震えた。星ナビ25周年おめ でとうございます!節目にまた表紙に使って いただき、たいへんうれしいです。

編集部注:「KAGAYA通信」(p100)で、オ -ロラ撮影の旅を語っていただきました。

■広告さくいん

コニカミノルタプラネタリウム/表2 リコー/4 サイトロンジャパン/6 ケンコー・トキナー/8 シュミット/64 アイベル/68 天文ハウスTOMITA/70 ケンコー・トキナー サービスショップ/72 笠井トレーディング/82~87 ウィリアムオプティクス/102 ビクセン/114~表3 五藤光学研究所/表4 AstroArts / 14, 22, 63, 66, 76, 78, 80 AstroArtsオンラインショップ/88~91

星ナビ2025年12月号 2025年11月5日発行:発売

10 星ナビギャラリー 晴天に恵まれた 9月8日皆既月食

星ナビ創刊25周年記念企画 第2弾

16

読者プレゼント 紫金山・アトラス彗星&アトラス彗星 空の熱狂から1年

32

明け方の紫金山・アトラス彗星 撮影/飯島 裕

CELESTIAL HISTORIES 鎖国の中で天文学の扉を開いた学者たち 外史「江戸天文学」ことはじめლ

連載小説「オリオンと猫」第10回 鞍馬天狗誕生 瀬名秀明

- 野尻抱影と大佛次郎物語

三鷹の森 最終回

67 300回目の原稿に感謝の気持ちを込めて 渡部潤-

News Watch

5「すばる」「ひので」など4つの望遠鏡が未来技術遺産に塚田健











皆既月食ギャラリー (p.10)

25年前の星空 (p.15)

江戸時代の「天球図」(p.48)

24時間のプラネタリウム (p.71)

NEWS CLIP 石川勝也	7, 9	Observer's NAVI	79
由女のゆるゆる星空レポ 星の召すまま	15	変光星 高橋進	79
最新宇宙像 沼澤茂美+脇屋奈々代	20	新天体·太陽系小天体 吉本勝己	81
12月の星空 篠木新吾	23	星ナビひろば	92
12月の月と惑星の動き	26	ネットよ今夜もありがとう	93
12月の天文現象カレンダー	28	会誌·会報紹介	94
12月の注目 あさだ考房	29	やみくも天文同好会 藤井龍二	96
新着情報	62	● 飲み星食い月す	96
月刊ほんナビ 原智子	65	ギャラリー応募用紙/投稿案内	97
アクアマリンの誌上演奏会 ミマス	69	バックナンバー・定期購読のご案内/編集後記	98
ブラック星博士のB級天文学研究室	71	オンラインショップ連動 買う買う大作戦	99
天文台マダムがゆく 梅本真由美	73	KAGAYA通信	100
天文・宇宙イベント情報 パオナビ	74	星ナビギャラリー	103
天文学とプラネタリウム 高梨直紘&平松正顕	77	銀ノ星 四光子の記憶 飯島裕	112



AstroArts Online Shop 星ナビ25周年記念セール

12月4日(木) 18時まで

天文ソフト・「星ナビ」定期購読 特典付き・特価販売

セール期間中に「ステラシリー ズ」または「ステラLiteシリーズ」 製品をご購入の方(DL版も含む)、 または「星ナビ」定期購読(新規・継 続)をお申込みの方に、「星空こよ み2026(壁掛け版)」をプレゼント。

※特典は数に限りがあります。予定数に達しましたら特典プ レゼントは終了させていただきます。あらかじめご了承くださ い。また、プレゼントはお一人様1点とさせていただきます。



プレゼント! 星空こよみ2026

天文シミュレーションソフト

「ステラナビゲータ12」

価格 15,400円 → 13,420円

天体画像処理ソフト

「ステライメージ 10」

価格 33,000円 →29,700円

天体撮影ソフト

「ステラショット3」

価格 36,300円 →32,670円

※セール特価は全て、税込み・送料無料







通常 **15,000円 </u>→** 新規・継続とも ※税・送料込み 13.800円





●購入を希望される商品にチェック ▼を入れてください。

②表面の所定欄にご住所・お名前・電話番号・Eメール をご記入のうえ、切手を貼ってご投函ください。

ハガキでのご注文

P19に綴じ込みの「星ナビ25周 年記念アンケート」ハガキから も、セール特価で商品をご注 文いただけます。ご注文の商 品はヤマト運輸の代金引換便 にてお届けいたします。代金は 商品お受け取り時に配達員 へお支払いください。代引手 数料は無料です。



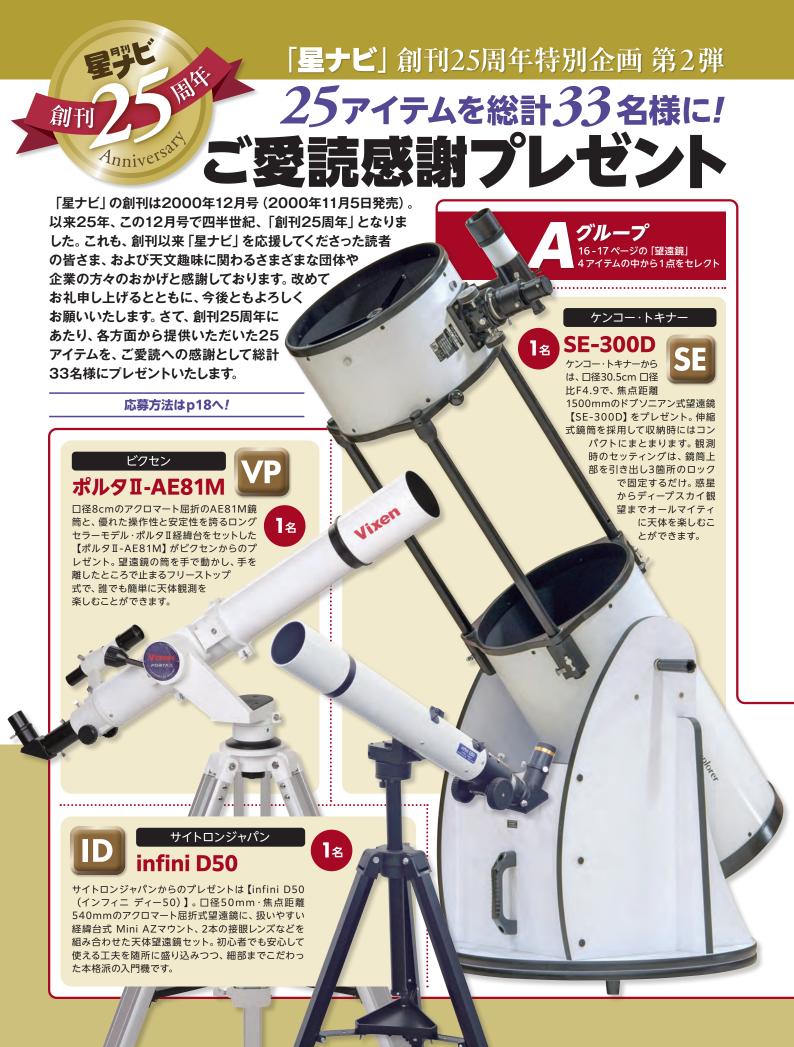
Webでのご注文はこちら!

→ go.astroarts.co.jp/hoshinavi25th



■お問い合わせ 株式会社アストロアーツ

〒151-0063 東京都渋谷区富ヶ谷2-41-12 富ヶ谷小川ビル1F TEL: 03-5790-0871(代) FAX: 03-5790-0877



2024年の秋口から2025年の初頭にかけて、 "ATLAS"という名を冠する彗星が相次いで注目された。 1つは紫金山・アトラス彗星 (C/2023 A3)、 もう1つはアトラス彗星(C/2024 G3)。 2彗星が騒がれてから約1年、 各所で観測成果が報告・発表され、 いよいよその"実像"が整理されつつある。 これら2つのアトラス彗星について、 それぞれの特徴と最新の研究を紹介しよう。

紫金山・アトラス彗星& アトラス彗星

紫金山・アトラス彗星

夕空の熱狂から1年

解説 ② 小林仁美 (株式会社フォトクロス)



C/2023 A3 Tsuchinshan-ATLAS

アトラスプロジェクトの成果

各彗星の話題に入る前に、両彗星の名 称に共通する"ATLAS(アトラス)"につ いて紹介しておこう。 ATLAS とは Asteroid Terrestrial-impact Last Alert System の 略で、NASA からの資金を元にハワイ大 学が運用しているロボット望遠鏡である。 現在は4つのサイト(ハワイ2か所、チリ、

南アフリカ) にて50cm (F/2) の望遠鏡 が稼働中だ。各望遠鏡には110メガピク セルのCCD カメラが搭載されており、そ の大きな視野(5.4度×5.4度)を活用 して太陽系小天体、特に地球に衝突する 可能性のある天体の探索を行っている。 2025年9月末現在、ATLAS にて発見され た地球近傍小惑星は1260個を超え、彗 星は108個。超新星の発見数はそれらを 凌ぐ4900個以上もあり、小口径とはいえ 突発天体の観測に対するサーベイ望遠鏡 の威力を十分に感じることができる。また 最近では3例目の恒星間天体 3I/ATLAS もこのプロジェクトにて発見され、"ATLAS" に関連する話題はまだまだつきなさそうだ。

大彗星か崩壊か?接近前の予想

紫金山・アトラス彗星は2023年に中 国の紫金山天文台とATLAS プロジェクト にて発見された彗星だ。その光度予想の 難しさについては2024年10月号でも紹 介したが、原稿を執筆していた当時はま さに「大彗星になるか崩壊か」という瀬

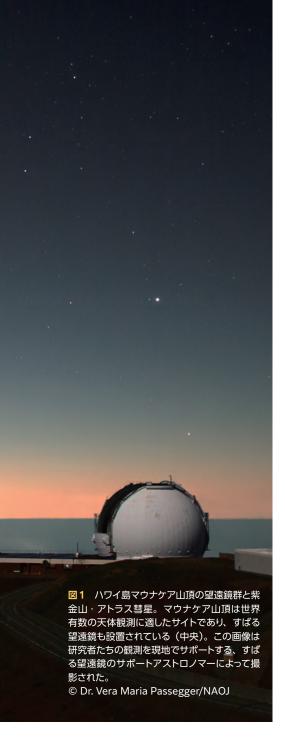
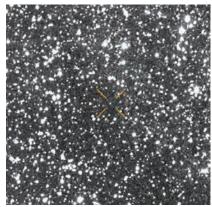
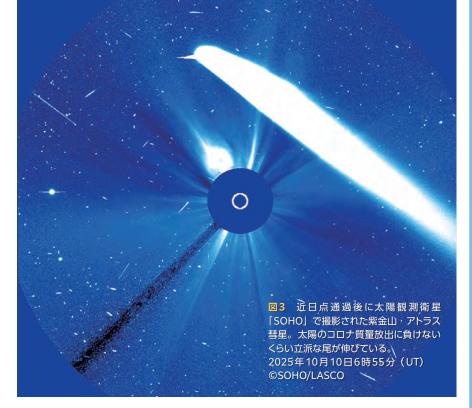


図2 ATLAS プロジェクトでは彗星以外にも様々な天体が発見されているが、3例目の恒星間天体3I/ATLAS も本プロジェクトで発見されている。



©ATLAS/University of Hawaii/NASA



戸際の頃。予報どおりの増光が見込めず観望イベントの取りやめが発生するなど、どことなく「残念ムード」が漂っていたのだが……その結末はみなさんで存知のとおり、当初の予報どおりではないものの肉眼彗星になり、多くの人がその姿を堪能したことだろう。余談だが筆者は一度も肉眼で見ることなく、日本からの見頃を終えてしまった(張り切って人生初となる自分用の望遠鏡(?)、Seestarも購入したのだが、観望に出かけた日は天気にふられてしまった)。

ここで彗星について、少しおさらいして おこう。現在観測されている彗星はオー ルトの雲やエッジワース・カイパーベルト といった太陽系外縁部にその起源を持ち、 何らかの力学的影響を受けて太陽系の 内側へと軌道が進化した天体である。今 回の記事で取り扱う2つのアトラス彗星 はいずれもオールトの雲に起源を持ち、 特に紫金山・アトラス彗星の方はオール トの雲から初めて太陽系の内側にやって きたと考えられている。そのような彗星は 「Dynamically new」という力学的カテ ゴリーに分類され、彗星の中でも最も太 陽の熱の影響を受けず、太陽系形成時 の情報を保持している天体の1つと考え られている。

彗星が太陽系の内側へ近づくにつれ温度が上昇し、含まれている氷が昇華してコマや尾などの構造が形成される。氷の

主成分は水であり、そのほか二酸化炭素 や一酸化炭素、各種有機物が含まれる。 放出されたガスは太陽紫外線により電離・ 崩壊(解離)するため、彗星核から外側 に向かって観測される分子・原子・イオ ンの種類が変化する(次ページ図4)。さ らにイオンは太陽風の影響を受け、常に 反太陽方向へ伸びるイオンの尾を形成す る。またガスとともに固体微粒子(ダスト) も放出される。ダストの大きさは直径0.1 μ m から数 mm 程度まで様々であり、小 さいものは特に太陽による輻射圧(光圧) を受けてダストの尾を形成する。彗星が 明るく見えるのは、コマや尾に含まれるダ ストによる太陽光の反射・散乱と、放出 されたガスの発光によるものである。

ダストが豊富だった 紫金山・アトラス彗星

最終的には、"Great Comet of 2024" (2024年の大彗星)と呼ばれるまでに至った紫金山・アトラス彗星は、2024年の初頭から世界中の望遠鏡で広く観測されてきた。この彗星の最大の特徴はダストの豊富さだろう。特に発達したダストの尾の撮影を試みられた方も多いのではないだろうか?

ダストの尾はある速度で放出された様々 な大きさのダストが太陽輻射圧を受けて 形成される構造であることは先程述べたと おりだが、その見え方は放出されたダスト

Deepな天体写

リモート天文台活用 3

リモート撮影素材の 画像処理

解説◎蒔田 剛(まきたたけし)

1959年12月生。1969年のアポロ11 号月着陸を契機に天文学への関心を深め る。趣味のカメラが縁となり、キヤノン株 式会社に入社。同社にてカメラおよびプリ ンターの画像技術開発に従事し、天文用デ ジタル一眼レフカメラ EOS 20Da、60Da、

EOS Ra の開発を担当した。 現在、合同会社 Produce any Colour TaIZ 代表 https://taiz.jp →





リモート天文台で撮影した 画像を仕上げる

レンタル望遠鏡での撮影では、露出時間に比例して撮影費用が嵩むため、

露出不足となるのは避けられません。これはレンタル望遠鏡撮影の宿命といえるでしょう。

しかし、リモート天文台の立地条件、すなわち空の透明度やシーイングが良いことから、

露出時間がそれほど長くなくても、

高い解像度と発色の良い画像が期待できます。

したがって今回は、画像処理の全体像と手順を示した後、

「ノイズ除去を用いた露出不足の改善」「エッジ強調による解像度の確保」

「色彩調整による高発色化」に関する画像処理と、

その背景にある理論概要を紹介します。

超新星 SN 2025rbs

写真 1 NGC 7331 と超新星

2025年7月14日、NGC 7331に超新星が出現。日本の梅雨を避け、すかさず米国カ リフォルニア州のリモート天文台を利用して撮影を敢行した。超新星が銀河の中心近 くに位置していたが、NGC 7331銀河と超新星をバランスよく表現することに注意を 払い、青みを帯びた超新星の輝きと、荘厳なホスト銀河の姿を捉えることができた。 2025年7月25日02時09分 露出1時間33分

Planewave CDK24(補正レンズ付ドール・カーカム反射 D610mm f3962mm F6.5) Apogee Alta U16M 冷却 CCD カメラ Astrodon Gen2 E series LRGB フィルター L:3分×14 コマ RGB:各3分(6/6/5 コマ) 2×2 ビニング 米国カリフォルニア州オーベリーにてリモート撮影

リモート天文台で撮影した 画像の処理、その全体像と手順

リモート天文台で撮影した天体写真の画像処理全体像を図1に示します。対象画像はLRGB撮影画像(参考資料1)が前提です。スタッキングからRGB色調整、画像復元、ストレッチまでを「前処理」とし、ノイズ除去からLRGB合成までを「後処理」、それ以降を「仕上げ」として全体を3分割に定義しました。また、図中の赤枠は、今回紹介する画像処理の順番を示しています。前処理は基本画質を決定づけるものであり、ここが悪いと、以降の処理の自由度が狭められてしまいます。後処理と仕上げは画像再現と演出を担いますが、画像に関する理論概要を理解していると、最

図1 画像処理の全体像と手順

		処理	L画像	RGB画像	
	前処理	スタッキング など(※)	WBP	WBP	
		RGB 色調整		SPCC	
		画像復元	ВХТ	ВХТ	
		階調 ストレッチ	Masked Stretch	Masked Stretch	
	後処理	ノイズ除去	NXT	NXT	
		星分離	SXT		
		エッジ強調 (構造再現)	MBS MBWT		
		星合成	加算合成		
		LRGB 合成	LRGB 合成		
	仕上げ	星分離	SXT		
		階調補正	トーンカーブ +レイヤー機能		
		星合成	レイヤー合成		
7		色彩調整	Lab 色彩調整		

■ PixInsight WBP:WeightedBatchPreProcessing SPCC SpectrophotometricColorCalibration BXT:BlurXTerminator NXT:NoiseXTerminator SXT:StarXTerminator

■ステライメージ MBS: マルチバンド・シャープ MBWT: マルチバンド・ウェーブレット

■ PhotoShop トーンカーブ、レイヤー機能、レイヤー合成

(*)スタッキング、ダーク、フラット、 ホット/クールピクセル除去 適な画像再現と演出を効率良く行えると感じています。

さて、前処理では PixInsight を使う機会が多くなりました。これは、高精度なスタッキング、ダーク、フラット、ホット/クールピクセル除去まで自動で処理してくれる WBP(Weighted Batch Preprocessing)を利用しているからです。さらに、画像復元には BXT(BlurXTerminator)を、RGB 色調整では SPCC(SpectroPhotometricColor Calibration)を使用しています。これらの処理に関しては多くの PixInsight 関連の記事で紹介されているので、そちらを参考にしてください。

後処理で特に留意すべき点は、エッジ強調の前にノイズ除去と星分離を施しておくことです。おそらく多くの読者の方々も同様の処理を行っているはずです。理由はいたって単純で、エッジ強調を行う際、同じ空間周波数にあるノイズと星までも強調してしまうからです。ノイズ除去によってエッジとノイズを分離し、さらに処理対象画像と星を分離することで、それぞれに最適な処理を行えるようになったことが、最新の画像処理における進化した点であると考えています。

(1) ノイズ除去を用いた 露出不足の改善

レンタル望遠鏡に限らず、露出不足は一般的な天体撮影における共通の課題でしょう。今回紹介しているディープスカイ画像は、おおよそL画像が16枚、RGBは各々6枚、1ショット当たり露出3分、総露

出は2時間程度なので、私の場合、特に 系外銀河でノイズの多い画像になりがち です。画像処理例として紹介する系外銀河 NGC 2903も総露出は1時間42分で、同 様の傾向でした。このため、画像処理では ノイズ除去が必要不可欠であり、画像処理 フローのどのタイミングで、どのようなノイ

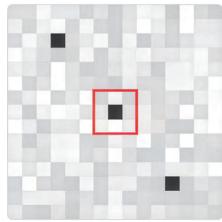
ズ除去を行うのかが重要となります。

ノイズ除去の進化はたいへん興味深く、デジタル処理として最初に登場したのは1964年で、レインジャー7号の月面画像で使われています。これは、宇宙船の電子機器のノイズなど、信号に混入した不要な情報を低減し、後のアポロ計画のための重要なデータとなりました。

その後、2005年にNLM (画像内の似た ような領域を平均化する手法) が開発され、 ノイズ除去は飛躍的な進歩を遂げました。 NLM の原理を図2に紹介しておくので興 味のある方は参考にしてください。さらに、 NLM に統計理論(ベイズ理論)を応用し た NL ベイズアルゴリズムが 2013 年に登 場します。「DxO PhotoLab」のRaw現像 処理にはこの NL ベイズアルゴリズムが搭 載され、キヤノン、ニコン、ソニーなどのデ ジタルカメラをサポートしています。2015 年以降はディープラーニングの研究が進 み、2022年にRC Astroから大量の天体 画像を学習した天体専用のAIノイズ除去 ツールであるNoiseXTerminator(以降 NXTと記載) が登場しています。

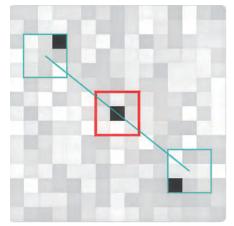
写真2ではNLベイズとAIノイズ除去 ツールNXTを比較しました。原画と比較すると両者ともすばらしい性能ですが、主観

図2 NLM (Non-Local Means) の原理



従来のノイズ除去

ターゲット画素のすぐ隣の画素のみを平均化して ノイズを除去する。シンプルな方法だが、エッ ジがボケやすい欠点がある。



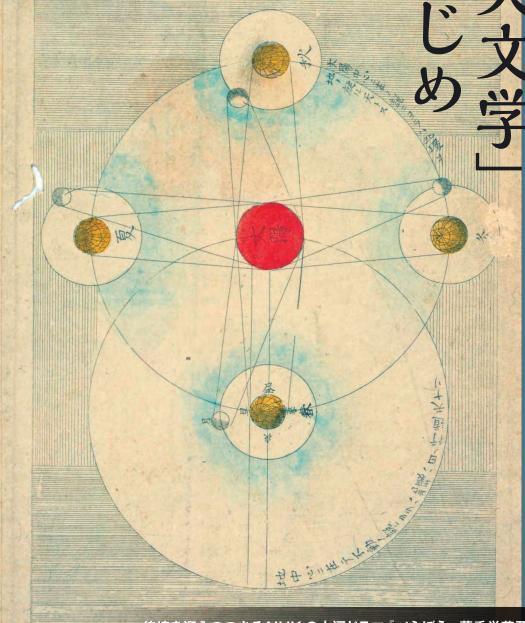
NLM (Non-Local Means)

画像全体から類似した構造を持つパッチを探し平 均化する。シャープなディテールを保ちながらノ イズを除去することができる。

司馬江漢 筆『地道図』。地動説を採る一方、右 下には「地中心ニ在テ不動ノ説ニヨラハ此環ハ日 ノ行道天ナリ」と天動説も補足している。 (京都大学附属図書館所蔵)

鎖 国の

解説◎塚田 健(平塚市博物館



故二此圖う兹二設ケテ焼サンム

佳境を迎えつつある NHK の大河ドラマ『べらぼう~蔦重栄華乃夢囃~』。 舞台となっている江戸時代中期から後期は、日本の天文学においても 画期となる時代でした。西洋天文学が流入し受容していった時期で、 まさに日本の天文学の近代化を準備した期間と言えるでしょう。 さらに天文の"大衆化"がはじまったのもこの頃。 蔦重の時代の日本の天文学事情を覗いてみましょう。

天文将軍・吉宗

江戸幕府は1639(寛永十六)年以降、いわゆる鎖国政策をとって西洋との交わりをオランダのみに限定します。結果、海外の情報はオランダと中国(清)を通じて入ってくるのみとなってしまいました。当時、ヨーロッパは近代天文学が急速に発展していた時期。日本はそこからやや取り残される形となってしまうのです。

しかし、その鎖国政策を緩め、西洋の知識を取り入れる方向に舵を切った人物が現れます。享保の改革で知られる8代将軍・徳川吉宗です。彼は、当時深刻な財政難に陥っていた幕府を立て直し「諸事権現様(家康)の定めた通りに」を政治目標に幕政改革を進めました。彼は後に述べる改暦への関心の高さから天文学にも関心を抱き、自ら簡天儀や測午表儀といった実用的な天文観測機器を考案、江戸城内吹上御庭に天文台をつくり天体観測を行っていたそうです。彼は、国産初の望遠鏡の製作を命じたとも言われています。

当時、中国ではすでにイエズス会の宣教師によって西洋の天文学が普及し、それらを体系的に紹介した『崇禎暦書』や、それを再編した『西洋新法暦書』が発行されていました。しかし、それらの編纂には宣教師が関わっていたため、寛永の禁書令の対象となっていました。吉宗のブレーンのひとりである天文家・中根元主は、天文暦学の発展と正確な暦の導入のためには禁書令の緩和が必須であると吉宗に訴えます。その結果、1720(享保五)年、寛永の禁書令が緩められ、キリスト教に関係のない洋書の輸入が解禁されたのです。吉宗によって、日本の天文学は本格的に西洋天文学と出会うことになったのです。

正確な暦を求めて

季節を知り時を知ることは日常生活を送るうえで重要です。その必要性から暦が生まれ、正確を期すために改良が施されてきました。日本では古来、暦(暦法)を中国から輸入していましたが、862(貞観元)年に宣明暦が導入されて以降、遣唐使が廃止されたことや日本の暦学が独自に暦法をつくる水準に達していなかったことか



月岡芳年筆『徳川十五代記略 飛鳥井公吉宗公の前に蹴鞠の図』。公家文化には疎く同時代の公卿・近衛基 熙に和歌の腕前を嘲笑されていた吉宗だが、蹴鞠は騎戦を練習する武技として奨励したという。右が吉宗。 (東京都立中央図書館所蔵)



『江戸城御吹上総絵図』。当初、吹上御庭には屋敷が置かれたが、後に庭苑として整備された。▲の位置に吉宗が天文台を設置したと伝わる。

(東京都立中央図書館所蔵)

『寛政暦書』に描かれた簡天儀とその基台。簡天儀は天体の位置を測定する、渾天儀と呼ばれる機器の赤道環や黄道環、白道環を除いた簡易版。

(国立天文台所蔵)





ら改暦が行われず、800年以上にわたって宣明暦が使われ続け誤差が蓄積してしまいます。そこで渋川春海によって日本独自の暦がつくられ、1685(貞享二)年に貞享暦へと改暦されました。

古来、観象授時といって、天体を観測し正しい"時"を人民に授ける=正しい暦をつくり提供することは為政者の務めとされて

いました。幕府を再建し正しい為政者たらんとしていた徳川吉宗が改暦に傾注したのは自然な流れかもしれません。彼は当時、中国で採用されていた時憲暦が西洋天文学をベースにしてつくられたことを知っていたそうで、日本でも西洋天文学を取り入れた改暦を実現することに情熱を以続やすようになりました。吉宗は西川正休



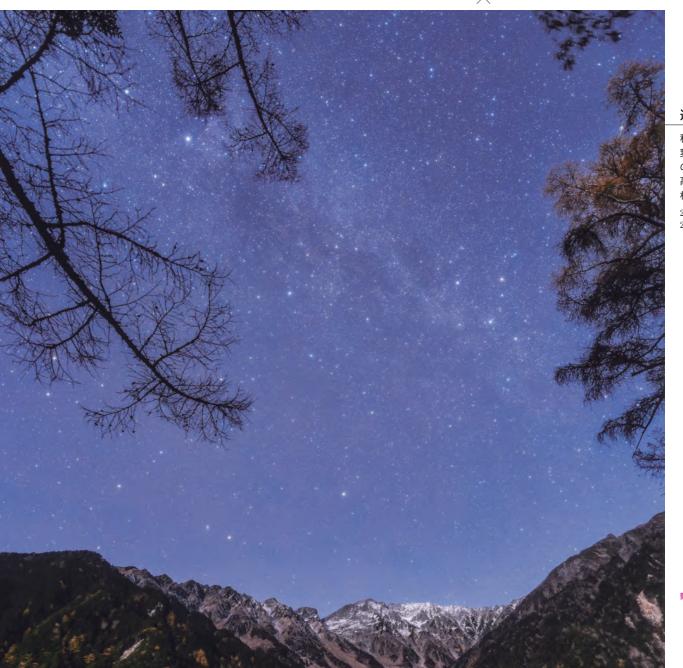
星空カレンダー 2026

月刊 「星ナビ」 2025年12月号 特別付録

桜月の夕べ/深島智徳

昇ってきた黄色味を帯びた満月と、空の青さが残る薄明中の時間帯の色対比、 そしてそれらの明るさを合わせる絶妙な露出タイミングで捉えています。桜と 月がうまく重なるように三脚をかついで動き回ったのではと想像します。

2025年4月12日 富山県高岡市にて 2025年7月号「星ナビ」ギャラリー掲載作品





遅い初冠雪/若杉 茂

秋の上高地、小梨平キャンプ場からカラマツの黄葉と岳沢ごしの穂高岳です。この時間には月齢6の月が南西の低空にあって、ようやく冠雪した穂高岳の照明に一役買っています。前景の空に枯れ枝を入れるなど安定した画面構成です。

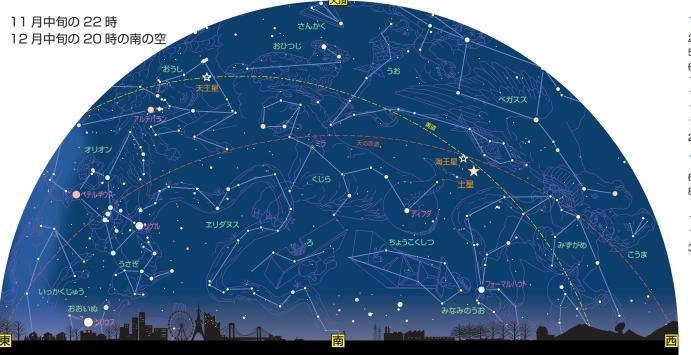
2024年11月7日 長野県松本市上高地にて 2025年3月号「星ナビ」ギャラリー掲載作品

日 月 火 水 木 金 土 1 2 3 4 5 6 7 8 9 10 11 12 13 14 15 16 17 18 19 20 21 22 23 24 25 26 27 28 29 動物感謝の日 休日 30





DEC



11月の主な天文現象

2日:後の月(十三夜)

12

5日:おうし座南流星群が極大

29 30 31

6日: 宵~翌明け方、月とプレアデス星団の大接近と食

10日:宵〜翌未明、月と木星が並ぶ 12日:おうし座北流星群が極大

13日:白昼、レグルス (1.4等) の食 19日:明け方、細い月と金星が並ぶ

19 ロ・明け万、和い月乙並生が並い

27日: やぎ座δ星デネブアルゲディ(2.9等)の食

12月の主な天文現象

6日:しし座R星が極大

8日:宵〜翌明け方、月とプレセペ<u>星団が大接近</u>明け方の東の空で<mark>水星が西方最大離</mark>角

11日:未明、しし座ρ星(3.8等)の食

14~15日: ふたご座流星群が極大

31日:夕方~翌未明、月とプレアデス星団の大接近と食