



الشري

نشرة داخلية تصدرها الجمعية الفلكية الأردنية

عدد شهر أيار / مايو 2020

الفلك في الحضارة الصينية القديمة - 1

تصميم محطة رصد الشهب للهواة

رحلة في تاريخ الثقوب السوداء

عن العرب والنجوم (2)

رحلتي الى المرصد الفلكي الأوروبي / تشيلي

الأحداث الفلكية خلال شهر أيار / مايو

كيفية تصوير مسارات النجوم startrail

هلال عيد الفطر السعيد

نشاطات الجمعية الفلكية الأردنية



كلمة العدد :

رئيس الجمعية الفلكية الأردنية

د. عوني محمد الخصاونة

يتزامن هذا العدد من نشرة الثريا مع إطلاة شهر رمضان الكريم، والذي له مع علم الفلك شؤون وشجون. فترنو أعين الناس نحو الفلكيين تستتبأهم عن هلال شهر رمضان وشوال، علها تجد عندهم الجواب الشافي لبداية الشهر الكريم وموعد العيد السعيد. ورغم ما يحتاج العلم من وباء، ورغم كابة العجر في البيت، إلا أن رمضان يأتى إلا أن يدخل البهجة والطمأنينة في القلوب بروحانياته وتجلياته، فهو شهر الغير والبركة والرحمة والمغفرة والعتق من النار.

ويفصل جهود أعضائها فقد أقامت الجمعية الفلكية الأردنية بالتعاون مع شركاءها الاستراتيجيين من الاتحاد العربي لعلوم الفضاء والفالك، وأمّا مركز الإقليمي لتدريس علوم وتكنولوجيا الفضاء منطقة غرب آسيا وتحت رعاية سماحة مفتى عام المملكة الشيخ عبد الكريم الخصاونة ندوة خاصة حول هلال شهر رمضان للبارك بين الشرع وعلم الفلك» الساعة الرابعة والنصف مساء من يوم الاثنين ٢٠٢٠-٤-٢٦ الموافق ١٤٤١ هـ في الفضاء الافتراضي للجمعية الفلكية الأردنية، شارك فيها عدد كبير من العلماء والباحثين من مختلف الدول العربية.

وتغدر الجمعية بالإبداعات التي قدمها أعضاؤها لتحويل التحديات إلى فرص في هذا الطرف العصيب المتمثل يوماً كرونا حيث استطاعت بالتعاون مع المركز الإقليمي لتدريس علوم وتكنولوجيا الفضاء لغرب آسيا والاتحاد العربي لعلوم الفضاء والفالك ومكتب تنمية الفلك للمنطقة العربية من حشد كوكبة عظيمة من العلماء والباحثين والمحاضرين من مختلف الدول العربية ومن المنظمات الدولية التي تعنى بالفالك لتقديم محاضرات مكثفة في مختلف علوم الفضاء والفالك وتطبيقاتها ومن خلال منصة الفضاء الافتراضية لمركز الإقليمي لتدريس علوم وتكنولوجيا الفضاء لغرب آسيا، وذلك من خلال برنامج مكثف من المحاضرات حيث يتدرب البرنامج المعلن لعدة أشهر قادمة.

وتأتي نشرة الثريا كنافذة تطل بها الجمعية الفلكية الأردنية على مجتمع الفلك في الأردن وفي الوطن العربي، وهي تستقبل مشاركات أعضاء الجمعية والقراء للمهتمين من خلال المواضيع التي تسهم في إثراء المعرفة العلمية بملوأبيع الفلكية المستجدة، حيث يشتمل هذا العدد على الكثير من المواقع الشيقة لقرائتها ومن ضمنها: تجربة عبد الرحمن أحمد عبد الحق / الإمارات؛ تصميم محطة رصد الشهب للهواة / مشروع شخصي، ومقالة الدكتور علي عبد الكريم الطعلاني علوم الفلك في الحضارة الصينية القديمة - ١، ومقالة الباحث عباس الفاعوري: رحلة في تاريخ الثقوب السوداء، ومقالة الدكتور عبد الرحيم بدر: عن العرب والتجموم، حاجات الأمم الأخرى لمعرفة التجموم، ورحلات الباحث يوسف ملان إلى المراصد الفلكية في أوروبا وتشيلي، تجربة أ. د. محمد فضل طلاقحة / أكاديمية الشارقة لعلوم الفلك وتكنولوجيا الفضاء في تصوير مسارات النجوم startrail، وغيرها من المواقع الشيقة التي تثير المعرفة الفلكية، وتحفز على المشاركة في النشاطات والاحداث المرتبطة بها.

ولتهز هذه الفرصة لأنقدم لجميع هواة الفلك والباحثين في الأردن والدول العربية بأسمى آيات التهيبة مناسبة حلول هذا الشهر العظيم، داعياً الله أن يعيده علينا وعلى الأمتين العربية والإسلامية بالخير والبركة وقد انكشف عن الأمتين البلاء والوباء، وأن يأتي رمضان القادر وقد تبوأنا المكانة التي تليق بها بين الأمم في العلوم والتكنولوجيا بشكل عام ، وفي علوم الفضاء والفالك بشكل خاص، والله ولِي التوفيق.

الأمين العام للاتحاد العربي لعلوم الفضاء والفالك

مدير عام المركز الإقليمي لتدريس علوم وتكنولوجيا الفضاء لغرب آسيا/ الأمم المتحدة

الدكتور المهندس عوني محمد الخصاونة

علوم الفلك في الحضارة الصينية القديمة - ١

الدكتور علي عبد الكريم الطحان
أستاذ مشارك، قسم الفلكية، قسم الفيزياء / جامعة البلقاء التطبيقية

هذا للقالة مهدأه لروح المهندس خليل قنصل، أول من نصحتني أن أكتب عن هذا

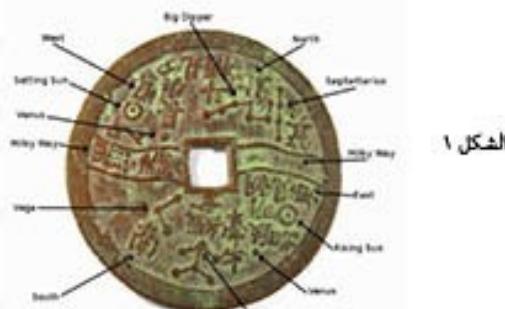
الشكل ٢



والمدهش بالامر بأن الفلكي جان دي مي Gan De May قام برص مجموعة من القمرات التابعة للكوكب المشتري في عام ٣٦٢ ق.م حيث رصد بعينه قمر جانبي، أي قبل الفي عام من اكتشاف غاليليو لها عام ١٦١٠ م. كما يذكر انهم اكتشفوا ايضاً البقع الشمسية حيث ورد ذكرها في مخطوطات أسرة هان (٢٠٦ ق.م - ١٩٠٠ م). كما ان الصينيين اهتموا بتوثيق حوادث الخسوف والكسوف حيث إنهم سجلوا خلال الفترة (١١١ ق.م - ١٩٠٠ م) ما يزيد على ١٦٠٠ كسوف و ١١٠٠ خسوف و ٢٠٠ حالة احتجاب الكواكب خلف القمر . ولعل من أهم توثيقاتهم الفلكية تسجيلهم للحادثة المشهورة وهي ظهور المستعر الأعظم في برج الثور عام ١٠٥٤ م. كما انهم سجلوا انفجارات نجمية مماثلة في السنوات ١٠٠١ م و ١٥٧٧ م و ١٦٠٤ م على التوالي، ومن التسجيلات الشهيرة توثيقهم أيضاً الدوارات منذب هالي، حيث ذكرت تلك الوثائق مرور المذنب في سماء الأرض ٣٩ مرة منذ عام ٢٤٠ ق.م إلى ١٩١ م، وهذا يعني انهم لم يضيعوا فرصة واحدة لمشاهدة المذنب طوال تلك الفترة!

ثبتت المخطوطات القديمة ايضاً بأن الفلكيين الصينيين هم أول من وضع تقويم رسمي للإمبراطورية الصينية، وكان على درجة عالية من الدقة فقد حسبوا طول السنة ٣٦٥,٢٥ يوماً، ثم طورو حساباتهم فوجدوا أن طول السنة هو ٣٦٥,٢٤٢٥ يوماً، ولذلك قاموا بإصلاح التقويم و ذلك قبل التقويم الغريغوري بـ ٢٨٣ سنة. وفي عام ١٠٨٨ م حددوا طول السنة الشمسية بـ ٣٥٦,٢٤٢١٩٠ يوماً، وقد استخدم الصينيون القدماء الساعات المائية لمعرفة الوقت ليلاً، أما في النهار فقد استخدمو المراوئ الشمسية. كما وضعوا خرائط دقيقة لنجوم السماء منها (خارطة شوتسو) للنجوم وهي منحوتة على الحجر عام ١٢٤٧ م، حيث تصور هذه الخارطة موقع ١٤٣٤ نجماً بدرجة عالية من الدقة كما تحدد حدود المجرة .

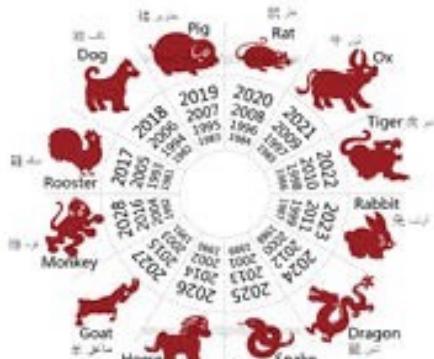
لقد أثبتت الكثير من الوثائق والمخطوطات التاريخية القديمة ان الصينيين عرّفوا علم الفلك منذ سنة ٢٥٠٠ ق.م تقريباً، والسبب في ذلك يعود الى علاقة الفلك بالدين لدى الناس كما هو لدى بقية الحضارات، فقد كان علم الفلك متطرضاً على ما يبذلو أكثر كثيراً مما كان في الحضارات المجاورة لها مثل الهند. فقد كانت مراصدهم معابد مقدسة وكانت الأدوات والأجهزة الفلكية أدوات طقوس دينية امتازت بجمال فائق ودقة صنع راقية. ولعل أصل تسمية كلمة الصين 中国 (Zhong Guo) يدل على مركز الكون. اي ان الصين هي مركز الكون حسب معتقداتهم السائد في تلك الحقبة. فقد تصوروا ايضاً شكل الأرض كشكل عربة عملاقة ذات أعمدة موصولة بالسماء، وفي وسطها - وسط الأرض - بلاد الصين العظيمة وبين عجلات العربة يسير النهر السماوي (النهر الأصفر) الذي هو مجرة درب التبانة (انظر الشكل ١).



لعل اهم ما يسجل للصينيين توثيقهم للأحداث الفلكية وتسجيل مشاهداتهم بصورة منتظمة. فقد وضع الفلكي الصيني (هيا هونج) نظرية السماء الكروية حيث قال ان الكون يضة والارض صفارها وقبة السماء الزرقاء ياضها و ذلك في القرن الثاني قبل الميلاد. أما العالم كونفوشيوس الذي عاش في الفترة (٤٧٩-٥٥١ ق.م) وضع كتاباً في التنجيم يعنوان (المنفيات) وهو يحوي على أسرار ومعلومات فلكية ، فضلاً عن الكثير من معلومات التي كان يستكشف بها المستقبل من خلال التنجيم. هذه المعلومات وغيرها فادتهم إلى معرفة كثير من التفاصيل في علوم الفلك، مثل الزوايا المعروفة بزاوية ميل البيروج والمجموعات النجمية (انظر الشكل ٢).



علوم الفلك في الحضارة الصينية القديمة - ١



ولمعرفة البرج الصيني للشخص يجب معرفة فقط سنة الولادة فقط، فمثلاً الشخص المولود لعام ٢٠٢٠ يكون من برج الفار هم الأشخاص همكرون القدرة على التكيف، وسريعاً البداهة حيث يعتبر برج الفار كلول عالمة من دورة ١٢ حيواناً من الأبراج الصينية، ويستكون هذه السنة مزدهرة وهادفة حيث يتبعها خلال هذه السنة بين الأشخاص الذين يخططون لشراء عقارات أو بدء عمل تجاري أو لاستثمار أموال في مشروع طويل الأجل لديهم فرصة كبيرة في المستقبل حيث يعتبر لون المعدن للبرج الصيني باللون الأبيض أو النحبي لهذا السبب يطلق على عام ٢٠٢٠ عام الجرة الأبيض أو الجرة الذهبية.

أما مواليد برج الكلب هم أشخاص أوفياء ومخلصون وصادقون. ومواليد برج الثور، يتميزون بالوعي والضمير العي والخلق الحسن. برج التمر، يتميزون بالشجاعة والمزاجية والعناد. برج الأرنب، يتصرفون بالتواضع والحنية والتسروع. برج التنين، واثقون من أنفسهم ويعبون السيطرة. برج الثعبان، أذكياء، وحكماء، ويعجبون الخصوصية. برج الحصان، يتمتعون بشعبية كبيرة ويدركاً لهم، يعملون بجدية وبحريدة. برج القرد، يتمتعون بروح الفكاهة والذكاء. برج الديك، يتصرفون بالتنظيم والتميز والاستقلالية. برج الخنزير، هم ودودون ولطيفون ولكن مخلصون وصادقون. برج الخنزير، هم ودودون ولطيفون ولكن كسال.

وفي النهاية، ستكملي - في بحث لاحق إن شاء الله - بيان تأثير الحضارة الصينية في علوم الفلك وكيف تأثرت وأثرت بغيرها من الحضارات الأخرى المولازية لها في نفس الحقبة من التاريخ والعلوم، وأيضاً من الحضارات التي تلتها.

الشكل ٤

يقوم علم الفلك الصيني القديم على تقسيم السماء إلى أربع مناطق، وتعين كل حيوان على منطقة معينة، فمثلاً يتواجد التنين (靑龍) في الشرق ويمثل فصل الربيع، أما في الشمال فتتواجد السلحفاة (玄武) والتي تمثل فصل الشتاء، وفي الغرب يوجد التمر الأبيض (白虎) ويمثل فصل الخريف، وفي الجنوب يتواجد طائر (朱雀) Vermilion Bird وهو طائر الروح الأسطوري في البراج الصينية ويمثل فصل الصيف (أنظر الشكل رقم ٣). حيث تحتوي كل منطقة سبع قصور، مما يجعل ٢٨ قصر (宿) هي جزء من نظام الأبراج الصينية. حيث تعكس حركة القمر خلال شهر فلكي بدلاً من الشمس في السنة المدارية. ويمكن اعتبارها ما يعادل من الأبراج الفلكية zodiacal constellations في الوقت الحالي، بحيث تتوافق مع طول مسار القمر أثاء رحلته ٢٧,٣٢ يوماً حول الأرض.



بداية الأبراج الصينية :

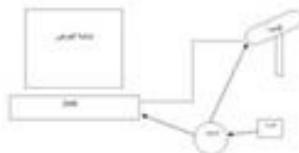
تعتمد الأبراج الصينية على التقويم القمري، حيث تقول الأساطير الصينية القديمة أن أصل الأبراج الصينية له حكاية قديمة جداً بدأت عندما دعا الراهب بوذا في أحد الأيام كل حيوانات المبراطورية، فلم يلبِي الدعوة إلا إثنا عشر حيواناً فقط وهم: (الفار - الثور - التمر - الأرنب - التنين - القصي - الحصان - القرد - الديك - الكلب - الخنزير). وقد كافى بوذا زواره وأكرمهما بل جعل لكل واحد منهم سنة يطلق عليها إسمه . وهكذا وجد التقويم الصيني فحي كل برج من الأبراج الصينية بهائه حيوان وقيمة خصائص وسمات شخصية تتطابق على الشخص الذي ولد في سنة هذا الحيوان. وهناك مثل صيني مشهور ومنتشر لديهم هو: الحيوان يختبئ في قلبك، وعليه فإن الأبراج الصينية هي دورية و تتكرر كل اثني عشر عاماً (أنظر الشكل رقم ٤).



تصميم محطة رصد الشهب للهواة / مشروع شخصي

تجربة : عبد الرحمن أحمد عبد الحق / الإمارات

شاشة المراقبة / مراقبة الكاميرات تحتاج إلى شاشة كمبيوتر يتم توصيلها بجهاز DVR لعرض صورة مباشرة للسماء والدخول إلى أعدادات الجهاز سعرها تقريباً ١٠٠ درهم



التنفيذ /

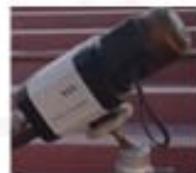
بعد أن توفرت المعدات المناسبة تأتي مرحلة توصيل الألياف ليتم نقل صورة مباشرة للسماء الشاشة وهذه الخطوة لا تحتاج إلى خبره مختص حيث أنها تقوم باستمرار في المنازل بتوصيل الألياف للأجهزة التلفاز أو مستقبل القنوات الفضائية .

كانت أول تجربة للمحطة خلال زخة شهب التوأميات تم توجيه الكاميرا إلى كوكبة الجبل يوم ٢٠/١٢/١٣ وكانت نتيجة الرصد ١٠ شهب . كنتيجة أولية ممتازة إلا أنها كانت متعبة في عملية الفرز حيث يتطلب الأمر مراقبة أفلام ١٢ ساعة لفرز ١٠ شهب فقط



بما أن الكاميرات تلتقط الشهب بدلت بتطوير المحطة لتخطية السماء بشكل كامل من خلال تركيب ٤ كاميرات CCD موجهة إلى الجهات الأربع (الشرق ، الجنوب ، الغرب ، الشمال) بالإضافة إلى كاميرا خامسة ذات مجال رؤية واسع ٣٦٠ درجة موجهة إلى القبة السماوية وهي ليست مخصصة بالتصوير الفلكي وإنما لمراقبة المحلات التجارية السعر التقريبي ١٠٠ درهم إماراتي .

أولاً : أدوات محطة رصد الشهب هي محطة شخصية يستطيع أي هاوي تنفيذها بسعر منخفض جداً مقارنة بأجهزة التصوير الفلكية الأخرى المتوفرة بالسوق العالمي ، تم تصميمها من معدات هي بالأساس ليست مخصصة لهذا العمل وجدتها في السوق الإماراتي، بدأت في تنفيذ المحطة في مدينة أبو ظبي بدولة الإمارات العربية المتحدة من خلال كاميرا واحدة نوع DIGITAL CCD CAMERA تستخدمن للمراقبة في المراكز التجارية السعر التقريبي للكاميرا مع العدسة ١٥٠ درهم إماراتي .



نظام عمل المحطة

يعتمد على تصوير السماء بشكل يومي بداية من غروب الشمس وحتى شروقها في اليوم الثاني ، ولهذا تحتاج المحطة إلى أجهزة تسجيل تعرف بالـ DVR يكون مدمج بها ذاكرة مثل المستخدمة في أجهزة الكمبيوتر أسعار هذه الأجهزة مختلفة بحسب النوع والذاكرة ويستطيع الهاوي تغيير الذاكرة بسعه اخر حسب الحاجة ، أنا استخدم ذاكرة سعتها ٥٠٠ غيغا وسعر الجهاز مع الذاكرة ٣٥٠ درهم إماراتي .



تحتاج للمحطة أيضاً /

أسلاك توصيل بين الكاميرا وجهاز التسجيل بأطوال مختلفة تقدر حسب المسافة بين الجهاز والكاميرات سعر المتر ٤ درهم إماراتي واحد وهناك أسلاك تكون جهازه بأطوال محددة بالإضافة إلى محولات كهرباء خاصة بالكاميرات وجهاز التسجيل وتكون معها في العادة .
حماية الكاميرات من أشعة الشمس تشكل تحدي ولكن مع تجاري يتركها في أشعة الشمس والمطر لم يسبب في أي تلف للكاميرات وأنا أقوم فقط بفصل التيار الكهربائي في فترة النهار وأثناء المطر باستخدام مؤقت سعره تقريباً ٥ درهم إماراتي .



تصميم محطة رصد الشهب للهواة / مشروع شخصي



كان تاريخ ٢٠١٩/١/١ هو الوقت المحدد للبدا بالرصد الفعلي حيث أن جميع ما سبق هذا التاريخ كانت تجارب، وضفت حلول لجميع المشاكل المتوقعة مستقبلاً مثل تقلبات الطقس وانقطاع الكهرباء وتفريغ الأسلاك التالفة وأعطل أحقرة التسجيل

كانت نتيجة النظام الجديد للمحطة مشجع بشكل كبير لاستطاع فرز شهاب اليوم الواحد خلال مدة زمنية لا تتجاوز الساعة ، بل في بعض الأوقات استطاع إنهاء الفرز بشكل فوري ولا توفر في المحطة أي أفلام تنتظر المعالجة .

بهذا انتهت من تصميم محطة لرصد الشهب في دولة الإمارات العربية المتحدة من أدوات ليست مختصة وبتكلفة لا تتجاوز ١٠٠٠ درهم ويستطيع أي مهتم بهذه الهواية تصميمها وهذه بعض الصور من خلالها:

شخص لديه اهتمام بعلم الفلك أشجع أي أحد لديه هذه الهواية في تصميم محطة الخاصة وإثراء المحتوى العربي، حيث أن محطة رصد الشهب ليست فقط صور قابلة للنشر في موقع التواصل الاجتماعي بل تفتح آفاق جديدة أمام الرائد وتمكن استخدام البيانات في مجالات كثيرة منها على سبيل المثال وليس الحصر :

- توفر بيانات لعدد كبير جداً للشهداء (صور وفيديوهات).
 - وضع تصوّر لكميات الشهداء المرصودة خلال السنة.
 - توثيق الكرات التاربة في سماء الوطن العربي.
 - تحديد جهات سقوط الطيارات.
 - مرجع لهواه الفلك وتبادل للمعلومات.
 - مرجع لزخات الشهداء خلال العام.
 - مصدر موثوق بالصور والفيديوهات.

وفي النهاية أتقدم إليكم بالشكر لاتاحة هذه الفرصة للمشاركة في مجلتكم التي أرجوا للقائمين عليها مزيد التقدم والتوفيق لثراء المحتوى العربي.

بِقَلْمِ عَبْدالرَّحْمَنْ أَحْمَدْ عَبْدالْحَقْ / الْإِمَارَات
aaahaq@hotmail.com

مع زيادة عدد الكلبات في المحطة سيزيد العمل في فرز الشهب وهذا يتطلب وقت أطول وجهد أكبر، وهذا كان من أكبر مشاكل مع المحطة حيث أتي بعده لباحث عن شهاب لا تجلوز مدة إقامتها في السماء ثانية أو ثانية في أفلام يوم كامل مدة ٢١٦٠٠٠ ثانية (٦٠ X ٥٢ X ١٢).

لتجاوز هذا الواقع استخدمت برنامج استخراج الإطارات من القلم وبما أن المعدات لدى تصور ٣٠ إطاراً في كل ثانية واجهة عائق آخر، وكانت النتيجة أسوأ من الأفلام نفسها حيث حصلت على ١٤٨ صورة للروم الواحد

استخدمت برامج آخر تعمل على تجميع الصور فوق بعض لتكتيس الصور ، لكن كمية الصور كانت كبيرة جداً مما شكل عبء على جهاز الكمبيوتر .

قررت وقتها أن أبحث عن زخات الشهب السنوية فقط حتى أجد حل أفضل للفرز اليومي وكانت هذه نتيجة رصد شهب البرشويات في عام ٢٠١٨ .

مع نهاية سنه ٢٠١٨ كانت النتائج جيدة إلا أن العمل يسير بشكل بطيء جداً ويجب أن أجد حل لمشكلة فرز الشهاب حيث إن المحطة تسجل أفلام للسماء بشكل يومي وكل يوم تكون هناك زيادة في عدد الصور.

- راجعت خطوات سير عمل المحطة ووضعت نظام جديد يعتمد على:
 أولاً: يجب تثبيت الكلسيزات وعدم تحريكها لأنّ سبب كان للحصول على مجموعه من الشهب في صورة واحدة خلال فترة زمنية محددة
 ثانياً: الاعتماد في الفرز على كاميرا المجال الواسع ٣٦٠ درجة وإهمال ياق، الكاميرات التي حملت الحاجة.

ثالثاً : قياس إعدادات DVR بحيث تكون مدة تسجيل الفلم الواحد ٣٠ دقيقة بدل الساعه .

رابعاً: تقليل عدد الإطارات المستخرجة من الثانية إلى ٥ إطارات بدلاً من ٣٠.

خامساً: نظام أرشفة للمحطة حيث أن البيانات بدأت تتدفق بشكل كثيف.



رحلة في تاريخ الثقوب السوداء

مستقيم ولكن ما ان تقترب الكرة من الانحناء الذي تسببه الكرة المعدنية حتى تحرف الكرة قليلاً وهذه الكرة تمثل الضوء في الفضاء وهذا النتائج هو الطريق الذي يسير عليه الضوء.

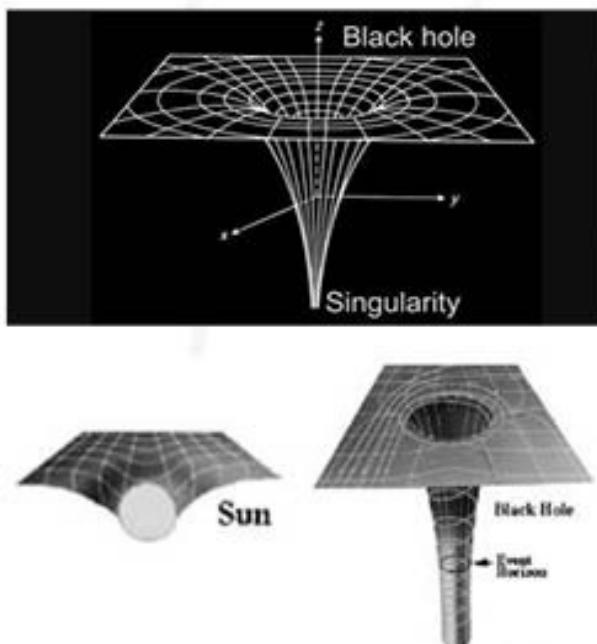
ما بالنسبة لحالة الثقب الأسود فلتغفّل أنت وضعنـا كـرة مـعدـنية صـغـيرـة عـلـى التـسـيـع المـطـاطـي ولـكـتها قـتـلـكـة جـبـلـكـاـمـلـهـاـلـوـسـيـكـونـتـسـيـعـالـمـطـاطـيـمـتـشـوـهـاـبـشـكـلـكـبـيرـيـيـحـيـثـأـنـكـلـوـرـمـيـتـكـرـةـالـيـهـفـسـتـقـطـنـحـوـمـرـكـزـالـتـشـوـهـالـعـاـصـلـوـلـنـتـهـرـبـمـنـهـوـلـوـتـجـبـنـاـرـمـيـالـكـرـةـنـحـوـمـنـتـصـفـالـتـسـيـعـوـرـمـيـنـهـاـيـعـيـدـهـعـنـهـمـسـافـةـمـتـرـفـسـوـفـتـسـقـطـوـلـكـنـلـوـاـيـعـدـنـاـمـتـرـنـفـسـوـفـتـهـرـبـوـلـكـتهاـسـوـفـتـقـيـرـطـرـيـقـهـاـعـامـاـوـلـنـيـقـيـنـفـطـرـيـقـمـسـتـقـيمـوـلـتـمـيـلـأـمـرـعـلـىـالـفـسـاءـفـانـمـرـكـزـالـتـشـوـهـوـقـلـبـهـأـيـسـمـيـبـالـمـتـفـرـدـةـالـزـمـكـانـيـةـوـالـحـدـذـيـلـيـلاـيـهـرـبـمـنـهـالـضـوـءـ(ـالـكـرـةـفـيـمـثـالـ)ـيـسـمـيـأـقـعـالـحـدـثـأـيـإـذـاـمـرـمـنـهـالـضـوـءـفـحـتـمـاـسـوـفـيـتـبـعـمـسـلـالـتـشـوـهـوـيـسـقـطـبـدـاـخـلـالـثـقـبـالـسـوـدـوـلـنـيـهـرـبـمـنـهـصـورـةـقـتـلـتـشـوـهـالـزـمـكـانـلـلـشـمـسـوـلـثـقـبـأـسـوـدـ:

ستذكر من خلال هذا المقال أول من تباً بوجود الثقوب السوداء والمراحل التاريخية التي مررت بها نظرية الثقوب السوداء وأهم وأبرز الآثارات على حتمية وجودها حتى وصلت إلى شكلها الحالي ثم المفاجأة الرائعة بتاكيد وجود الثقوب السوداء للتحول من نظرية علمية إلى حقيقة علمية.

ولدت نظرية الثقوب السوداء في القرن الثامن عشر على يد العالم الانجليزي جون ميشيل والذي كان زميلاً في الجمعية العلمية الملكية في لندن حيث ألقى محاضرة في عام 1783 حول جاذبية النجم و قال أن الضوء لن يستطيع ترك سطح نجم ذو كتلة كبيرة كافية وقال «إذا كان هذا الشيء موجوداً في الطبيعة حقاً، فلن يصل نوره إلى إبداه».

وفي عام 1796 نشر عالم الرياضيات والفيزياء والفلك الفرنسي بيير سيمون لا بلان (1747-1827 م) كتابه معرض النظام العالمي حيث ذكر فيه النجوم التي لا تهرب منها جسيمات الضوء على حد تعبيره وذلك استناداً إلى نظرية نيوتن في الجاذبية كما أنه سمي هذه النجوم بالأجسام الداكنة.

بعد جون ميشيل وبير لا بلان تم اهمال هذه الفكرة تماماً من قبل الأوساط العلمية ولم يعد أحد يتكلّم عنها بسبب انحياز المجتمع العلمي إلى أن طبيعة الضوء أصبحت موجية لا جسمية وكانت افتراضات لا بلان وميشيل تعتمد على جسيمية الضوء الذي يشبه كرة تقذف علمودياً عن سطح النجم صاحب الكتلة الهائلة ولا يستطيع الابتعاد كثيراً ثم يتراطأ فيعود ويسقط على النجم وظل هذا الاهتمام لنظرية الأجسام الداكنة أو الثقوب السوداء كما تعرفها اليوم فائماً حتى جاء العالم الشهير البريت أينشتاين وقام بتطوير نظريته في النسبية العامة عام 1915 واستنتج من خلال شرحه لنسيج الزمكان أن الزمان والمكان نسيج واحد وأنه ينبع بتأثير كثافة وكتلة الأجسام كما أنه استنتج أن الجاذبية لها تأثير فعلي على الضوء لأنها تؤثر على الطريق الذي يسلكه الضوء وهو ما يُعرف اليوم بـ(الزمكان) ولكنه لم يضع معادلات تستطيع وصف الثقوب السوداء بيد أن فكرة تأثير الجاذبية على الضوء كانت كافية للعلم والفلكي الألماي كلو شفارتسشيلد وحتى تخيل سطحاً مطاطياً مشدوداً من جميع الاتجاهات ثم تقوم بوضع كرة معدنية ثقيلة في منتصفه إن هذه الكرة تمثل شمساً ثقيلة جداً والنسيج المطاطي يمثل الزمكان في الفضاء لتجرب أن نرمي كرة بقوّة من أول النسيج المطاطي إلى آخره بحيث نحاول قدر الممكن أن يجعلها تسير بخط الحلو.



حجم المترفة الزمكانية وكثافتها ان حجم المترفة الزمكانية من خلال معادلات النسبية العامة يشير أنها صفر وأن حجمها صفر ومن خلال قانون الحجم والكتافة والكتلة فلأننا نستنتج أن كثافتها لا نهاية وهذا ما جعل أينشتاين يرفض وجودها على الرغم أن معادلته التي تمتلك هذه الحلول.

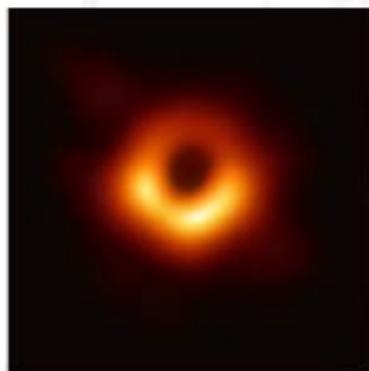


رحلة في تاريخ الثقوب السوداء

وفي يوم الأربعاء العاشر من ببريل ٢٠١٩ قام فريق دولي بعمل رائع جداً من خلال ربط شبكة عالمية من التلسكوبات الراديوية المتصلة بين الصين والولايات المتحدة الأمريكية واليابان وتشيلي وتابagon وبلجيكا مع بعضهم البعض ليكونوا أكبر تلسكوب في تاريخ البشرية حيث أن الكورة الأرضية تحولت إلى عين واحدة تنظر إلى مكان واحد بسبب هنا الربط أنه كلما زاد قطر التلسكوب كانقادراً على جمع أكبر كمية من الضوء وكان الفضل في ربط هذه التلسكوبات ليس للفيزيائيين فقط بل ولمبرمجين النظام الذي كان سيربط الصور معاً وبعد اعلان نجاحهم في ربط هذه التلسكوبات معاً في مشروع يسمى ايمنت هورايزن تلسكوب وتوجيهها نحو قلب مجرة (ام ٨٧) حيث قلمت هذه التلسكوبات بجمع البيانات معاً لتلتقط البشرية لأول مرة صورة لافق الحدث المحاط بالثقب الأسود وما أنه من المستحيل رؤية الثقب الأسود لأنه يتطلع الضوء فقد اعتمدنا على وجود الضوء القادر على الهروب من أفق الحدث والذي يرسم لنا صورة واضحة لافق الحدث حيث يتشكل هذا الضوء نتيجة سخونة الفاز الهائلة التي تدور حول الثقب الأسود بسرعة عالية جداً كما أن الفريق اخترعوا هذه المجرة تحديداً لدراستها لأن زاوية وجودها في الفضاء مناسبة تماماً لتوجيه التلسكوبات نحو قلبها مباشرة وقدر حجم أفق الحدث ٦.٥ مليار متر حجم الشمس

وفي الختام لود التوبيه أن هذه الصورة كانت نتاج أبحاث نظرية دامت قرابة الـ ٣٥ سنة تقريباً من أول افتراض لوجود الثقب الأسود وإن تصوير الثقب الأسود يعتبر حتماً من أفضل إنجازات البشرية العلمية على الإطلاق لأنه يؤكد لنا أننا على الطريق العلمي الصحيح.

صورة أفق الحدث الملقطة ويظهر حوله الفازات ذات حرارة عالية جداً باللون البرتقالي والأحمر :



يعلم الباحث : عباس الفاعوري

قدم العالم الألماني كارل شفارتسشيلد حلاديقاً لمعادلة المجال في النظرية النسبية العامة وذلك الحل يصف ما يسمى بحقل جاذبية كتلة النقطة وحقل جاذبية كتلة الكرة وهو من أسهل الحلول الموجودة التي تصف تشكل الثقب الأسود وبساطة فقد افترض شفارتسشيلد بأننا لو قمنا بضغط أي جسم إلى نصف قطر يتطلب مع كتلته من خلال قانون رياضي بسيط سأضع لكم فان هذا الجسم سوف يتحول إلى ثقب أسود واعتمد افتراضه على أن برعة الهروب من هذا الجسم سوف تكون برعة الضوء .

ومن خلال قانون شفارتسشيلد نعرف أنه لو ضغطنا الكورة الأرضية إلى كورة نصف قطرها ٩ ملم فإنها ستتحول إلى ثقب أسود ولو ضغطنا الشمس إلى كورة نصف قطرها ٣ كم فإنها ستتحول إلى ثقب أسود .

$$R_{Sch} = \frac{2GM}{c^2}$$

R_{Sch} = Schwarzschild radius

G = Gravity Constant

M = mass of black hole

c = speed of light

في بداية السبعينيات بدأ القمر الصناعي أوهورو يمسح الفضاء باحثاً عن مصادر الثقة السينية واكتشف العديد منها بسبب النجوم النيوتونية ولكنه قام باكتشاف شيء غريب جداً وهو نجم أقل من الشمس بـ ٣٠ مرة كان يوضئ بأشعة سينية كبيرة واكتشف أن هناك جسم غير مرئي قدر بأنه أقل من ثمانين بـ ١٥ مرة يدور حوله وكان التفسير الوحيد لهذه الظاهرة الغريبة أن هناك ثقب أسود بقرب هذا النجم يقوم بسحب المادة منه ويسكب الاحتكاك العاصل حول أفق الحدث لمجريات النجم فإن حراراتها ترتفع ملايين الدرجات قبل سقوطها في أفق الحدث ما يسبب هذا الوهج الكبير من الأشعة السينية .

في عام ٢٠١١ أعلن معمل ليجو عن اكتشافه لwaves الجاذبية التي تبدأ بوجودها أينشتاين من خلال معادلات النسبية العامة حيث أن المعادلات تصف موج في الزمكان بسبب دوران أجسام هائلة الكتلة حول بعضها البعض وقدرت كتلتي الجسمين اللذان سببا هذا التموج الهائل بـ ٣٠ كتلة شمسية لكل واحد منها

عن العرب والنجوم (٢)

الدكتور عبد الرحيم بدر

حاجات الأمم الأخرى لمعرفة النجوم



أما الأسم التي سبقت العرب في حضارتها فقد كانت لها دوافع أخرى أو دوافع مماثلة. غير أن جميع الأسم التي كانت لها حضارات في العصور القدحمة والعصور المتوسطة - والعرب منهم - كانوا يؤمّنون بأن لحركات الكواكب في السماء أثراً في حياة الإنسان وتصرفاته في القدر الذي كتب له، قد يكون سبب ذلك راجعاً إلى حضارات ما بين البحرين التي كانت ترى أن الكواكب تتقمص روح الآلهة. ولكن كل حضارة ركزت دراستها على نوع معين يحسب الفكرة التي كانت تسود تلك الحضارة عن هذا الآخر.

فضحارات ما بين التهرين كانت تركز اهتمامها على الكواكب وتحركاتها فالاجسام القدسية التي تتقمص روح الآلهة جديرة بالملحوظة والتتبع والرصد أما اليونان فالكواكب عندهم كانت هي الآلهة نفسها. ولهذه الآلهة من قصص الحب والانتقام والحسد والغيرة والمغامرات الغرامية ما يوجب إدخال التجموم في الحساب. كانت الفضحارات في الهند وما بين التهرين قد لجأنـت تسمـي بعض المجموعات النجمـوية في السماء.

ولكن الحضارة اليونانية لم تكتف ترك مجموعة من المجوهرات التجموية الظاهرة إلا وأطلقت عليها اسماءً من أسماء الأبطال أو الفحایا أو الحيوانات التي دخلت تلك الأساطير. وأصبح معظم النساء المنظور في نصف الكورة الشمالية ذا مجموعة تجموية معروفة، تحمل كلها أسماءً الأبطال الأساطيريين، أو أسماء أدوات أو حيوانات تدخل عادة ضمن هذه الأساطير. ولبعض هذه التسميات مضمون فلكي، كالعقرب الذي لدغ آوريون الصياد ونشرت بينهما عدلة مستحكمة فباعدهما عن الآخر في السماء، بحيث لا يرى أحدهما الآخر. أن هذا يذُكر دارس الفلك بأن العقرب يطلع عندما يغيب الصياد، والصياد يطلع عندما يغيب العقرب.

ويعتبر القصص الأسطورية اليونانية أخذت أكثر من مجموعة في تسمياتها فقصة البطل برشاوس والأميرة أندروميدا وكيف أنقذها من التنين، لها ست مجموعات هي حامل رأس الفول (برشلوس) والملكة المسلسلة (أندروميدا) وملكة إثيوبيا ذات الكرسي (كاسيوبيا) وأملك قيفاوس والقس الأعظم (سيغماوس)، والمحبث، قيطس.

نقط / أهان الضلع



رحلتي الى المرصد الفلكي الأوروبي

الباحث في مرحلة الدكتوراه : يوسف ملان



الباحث الفلكي لدرجة الدكتوراه يوسف ملان من مواليد سنة ١٩٩٢ بال المغرب. درس مراحل التعليم الاولى، الاعدادي والثانوي بإقليم الرحامنة (شمال مراكش) حيث حصلت على شهادة البكالوريا سنة ٢٠١٠ في العلوم التجريبية. بعدها انتقلت الى مدينة مراكش سنة ٢٠١١ لاستكمال دراستي الجامعية بجامعة القاضي عياض بكلية العلوم. بعد تلات سنوات، حزت على شهادة الإجازة في الفيزياء وبعد سنتين حزت على الماجستير في فيزياء الطاقات العليا والفيزياء الفلكية بنفس الكلية. عملت في رسالة الماجستير على موضوع اكتشاف الكويكبات اعتماداً على قاعدة معطيات تلسكوبات في المرصد الفلكي اوكلاند ٨٠ كيلومتر جنوب مراكش). خلال سنة ٢٠١٦ وفي إطار شراكة بين المرصد وجامعة لييج في بلجيكا، تم تثبيت التلسكوب ترابيست شمال ذو قطر ٦٠ سنتيمتر في المرصد الفلكي باوكايدن. الهدف الرئيسي للمشروع هو اكتشاف ودراسة الكواكب الخارجية وكذلك الكويكبات والمذنبات التي توجد في مجموعة الشمسية. يذكر ان هذا التلسكوب ساهم في اكتشاف سبعة كواكب تدور حول نجم بعيد عننا بحوالي ٤٠ سنة ضوئية. في هذا الإطار بدأت رحلتي في الدكتوراه بكل من جامعة القاضي عياض وجامعة لييج متخصصاً في موضوع دراسة الخصائص الفيزيائية والكيميائية للمذنبات. المذنبات هي عبارة عن اجرام صغيرة متجمدة تكون من الجليد والغبار تدور في مجموعة الشمسية، قطرها يتراوح ما بين ١٠ إلى ١٠٠ كيلومتر. وهي كذلك بقايا تكون المجموعة وبالتالي تحتفظ بالمواد الاولية التي تكونت منها الكواكب. في سنة ٢٠١٧ حظيت بفرصة تدريب في جامعة لوهافر ** بفرنسا وعملت على موضوع نظري حول تصادم الذرات والجزيئات داخل الغلاف الجوي للمذنبات. بعدها انتقلت الى جامعة لييج في بلجيكا لاستكمال بحثي في الدكتوراه عملت على تحديد الخصائص الفيزيائية والكيميائية للمذنبات معتمدًا على قاعدة بيانات ترابيست. في سنة ٢٠١٩ وفي إطار شراكة مع مجموعة من الجامعات الأوروبية، ساهمت في اكتشاف جزيئات من غاز كانواجين في مذنب يوريسوف القادر من خارج نظامنا الشمسي، وتعتبر المرة الأولى التي يتمكن فيها علماء الفلك من اكتشاف هذا النوع من المواد في جرم سماوي قادم من خارج المجموعة الشمسية.



رحلتي الى المرصد الفلكي الأوروبي



يثل هذا الاكتشاف خطوة مهمة للأمام بالنسبة للعلم، حيث يتمكن العلماء من البدء في فك رموز العناصر التي تتكون منها هذه الأجسام بدقة، وكيف يمكن ان نقارن مكونات نظامنا الشمسي مع المكونات الأخرى الموجودة في مجرتنا. في نفس السنة، حصلت على منحة دراسية لمدة سنتين في المرصد الفلكي الأوروبي بتشيلي في أمريكا الجنوبية من أجل استكمال أطروحتي. للمرصد الفلكي الأوروبي هو من بين أكبر المرصدات الفلكية في العالم، يحتوي المرصد على تلات محطات رصدية في الشيلي وهم لاسيلا وبرنال وألما

مشروع الباحثي في تشيلي يتلخص في العمل على معطيات للمذنبات من تلسكوبات وهي أربع تلسكوبات قطر كل واحد منها 8 متر، مزودة بأجهزة رصدية باستعمال تقنية الطيف. الهدف من مشروعه هو تصنيف هذه الأجسام وفقاً وخصائصها الكيميائية ومحاولة فهم تركيبتها وبالتالي فهم تكون الكواكب تم المجموعة الشمسية. أنا الان في السنة الاخيرة في اطروحتي ومبرمج مناقشتها في اواخر هذه السنة. إلى حدود الساعة، ساهمت في نشر حوالي ١٤ ورقة علمية من نتائج ابحاثي في مجالات مجلات محكمة في مجال دراسة المذنبات والكويكبات وبالإضافة إلى مساري البحثي في الدكتوراه اهتم أيضاً بتبسيط علوم الفلك للعموم وذلك من خلال نادي فيزياء الظواهر العليا والفيزياء الفلكية بجامعة القاضي عياض هراكش الذي انتسب إليه. نظم تظاهرات فلكية في مجموعة من المدارس وللمؤسسات في مختلف مدن المغرب، بالإضافة إلى تنظيم محاضرات افتراضية للعموم وذلك لهدف واحد وهو جعل العلوم وعلوم فلك خصوصاً متاحة للجميع وليس حكراً فقط على المحيط الأكاديمي.

الباحث في مرحلة الدكتوراه : يوسف ملان

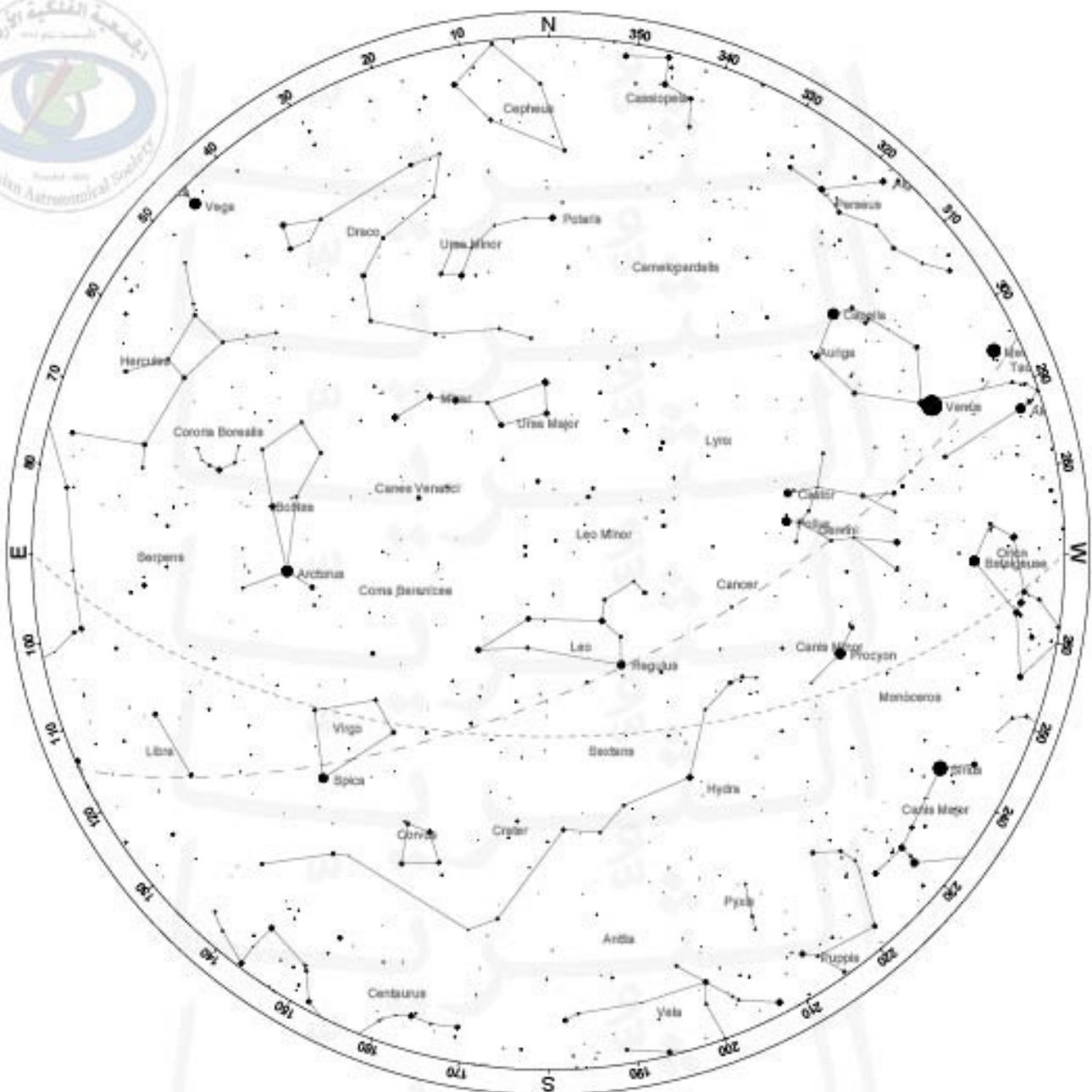


الأحداث الفلكية خلال شهر

أيار / مايو ٢٠٢٠

إمكانية الرصد	اليوم والتاريخ	الحدث الفلكي
لا يمكن رصده	٥ أيار ٢٠٢٠	الاقتران الأقصى للكوكب عطارد
تمتد هذه الرخة في الفترة من ١٩ أبريل إلى ٢٨ مايو ، ترى بالعين المجردة من موقع مظلم وقد يصل معدل الشهب في الساعة الواحدة إلى ٤٠ شهاب .	٥ أيار ٢٠٢٠	أقصى رخة شهب أيا ٦- الدلويات
تمتد هذه الرخة في الفترة من ٣ مايو إلى ١٤ مايو ، ترى بالعين المجردة من موقع مظلم وقد يصل معدل الشهب في الساعة الواحدة إلى ٣ شهاب .	٨ أيار ٢٠٢٠	قمة رخة شهب أيا ٦- القيثارات
يرصد بسهولة بالعين المجردة	١٢ أيار ٢٠٢٠	اقتران القمر مع كوكب المشتري و يكون على بعد درجتان و ١٥ دقيقة
يرصد بسهولة بالعين المجردة	١٢ أيار ٢٠٢٠	اقتران القمر مع كوكب زحل و يكون على بعد درجتان و ٤٠ دقيقة
يرصد بسهولة بالعين المجردة	١٥ أيار ٢٠٢٠	اقتران القمر مع كوكب المريخ و يكون على بعد درجتان و ٤٥ دقيقة
يرصد فجرا قبل شروق الشمس بسهولة ولكن وقت أقرب إقتران يكون عند الساعة ٧:٣٣ صبحا فلا يمكن رصده	٢٢ أيار ٢٠٢٠	اقتران كوكبي الزهرة و عطارد ويتبعان عن بعضهما مقدار ٥٣ دقيقة قوسية

المصدر : <https://in-the-sky.org/newscl.php?month=5&year=2020&maxdiff=#7datesel>



Location: Amman, 31.9540°N, 35.9313°E

Time: 15 May 2020 20:00 (UTC +03:00)

نحو منتصف شهر نيار / مايو 2020 من مدينة عمان عند الساعة 20:00 ليله



تصوير مسارات النجوم startrail

تجربة : أ.محمد فضل طلاحة / أكاديمية الشارقة لعلوم الفلك و تكنولوجيا الفضاء

ينصح بأن يتم برمجة التقاط هذه الصور بفترة قبل موعد التصوير كأخذ عدة صور لمعرفة الإعدادات المناسبة لهذا الموقع والأخذ بعين الاعتبار انتقال السماء من الليل إلى النهار فهنا يتطلب أدوات مختلفة تساعد على تغيير الإعدادات تلقائياً لتتناسب مع التغير الضوئي .

بعد الانتهاء من الإعدادات قبل البدء بعملية التصوير المتسلسل يجب علينا توضيح آليةأخذ سلسة من الصور ، حيث أن هناك نوعان من الكاميرات أولها وهي التي تحتاج إلى توصيل مؤقت زمني سلبي في لها ويتم برمجة الكاميرا علىأخذ الصور تباعاً ويفواصل زمنية ثابتة بين كل صورة وأخرى (الشكل ١) وال النوع الآخر من الكاميرات الحديثة وهي التي تحتوي على المؤقت داخلياً والتي أيضاً يتم برمجته وفقاً لمتطلبات الصور .



الشكل ١ : المؤقت المستخدم في عملية التصوير

برنامج : StarstaX يقوم برنامج StarstaX بيساطه على تكديس الصور فوق بعضها البعض دون دمجها تلقائياً ، إذ تظهر التغيرات في حال تم تغيير الإعدادات في الكاميرا بين الصور أو تم تحريك الكاميرا خلال التصوير يقصد أو بغير قصد وهذا يعني بالضرورة اختيار إعدادات مناسبة قبل البدء بالتصوير واستخدام حامل كاميرا ثابت نوعاً ما وخاصي إذا كان هناك رياح في موقع التصوير .

الشكل ٢ يوضح الواجهة الرئيسية للبرنامج و يظهر عليها إيقونات تحميل الصور والبدء في عملية التكديس و حفظ الصورة النهائية وأيضاً هناك على الجانب الأيمن تظهر الإعدادات التي تغير في طبيعة تجميع الصور .

إن إظهار النجوم بطريقة غير اعتيادية تتشكل فيها خطوط في السماء بسبب تكديس مجموعة كبيرة من الصور للنجوم وبالاعتماد على حركة دوران الأرض حول نفسها ، يخرج لنا مشهدًا رائعاً من الناحية الجمالية والعلمية على حد سواء وبعد أمراً مميراً وكثيراً مانراه في الصور الفلكية المنتشرة . وكما في كل انتاج للصور الفلكية هناك برنامج خاص لعمل مثل هذه التركيبات في الصور الفلكية وهذه النوع من الصور يعد برنامج StarstaX من أفضل وأسهل البرامج الذي يستخدم بسهولة وبالنهاية تعتمد الصورة النهائية على جودة الصور الأصلية التي أخذت في البداية . يستمر تصوير هذا النوع من الصور إلى مدة تصل إلى ٣ ساعات أو أكثر وذلك لتحقيق الهدف المرجو من هذه الصور وهو إظهار مسارات النجوم والتي إذا ما أخذت بالحسابات الفلكية فإن حركة دوران الأرض حول نفسها تحتاج إلى ساعة كاملة كي تتحرك ١٥ درجة، أي أن النجم في جهة الشرق ترتفع عن الأفق الشرقي ١٥ درجة كل ساعة وبالمقابل فإن النجم في جهة الغرب تنخفض بمقدار ١٥ درجة كل ساعة نحو الأفق الغربي إذ أن دوران الأرض من الغرب إلى الشرق أساس هذه الظاهرة ..

تعتمد عملية التصوير كأي عملية تصوير للنجوم إذ تحتاج إلى فتحة غالق طويله و ما لها من إعدادات وهذه تعتمد على خبرة المصوّر وتأثير التلوث الضوئي من خلال موقع التصوير إن كان داخل المدن أو التجمعات السكنية أو خارجها .

في البداية نأخذ أحد أكثر وأشهر أفكار التصوير من هذا النوع وهي تصوير تأثير دوران الأرض حول نفسها على حركة النجم حول النجم القطبي ياتجه الشمالي في النصف الشمالي للكرة الأرضية و ما ينطبق عليها ينطبق على باقي الحالات . حيث نبدأ بالخطوات التالية :

١. توجية الكاميرا نحو الشمال
٢. التقاط بعض الصور كجزءة لتحديد موقع النجم القطبي في منتصف الصورة أو في الفكرة التي يراد التقاطها (خلف جبل أو مبنى ...)
٣. وضع البعد البؤري في العدسة على حالة التغيير اليدوي وتعديل البعد البؤري في الصور التجريبية



الواجهة الرئيسية لبرنامج StarStax موضحا عليها الأساسيات في عملية تحميل الصور قبل المعالجة واعداداتها ، يوفر البرنامج إضافة Dark Frame ليزيد من نقاء الصور و تقليل قدر المستطاع من التأثيرات السلبية لارتفاع درجة حرارة ال CCD بسبب استخدامها لفترة زمنية طويلة طوال فترة التصوير .
وبالنهاية عند القيام بعملية التصوير بشكل ثابت و ملدة محددة و باستخدام برنامج StarStax ستظهر لك الصور وقد تم تجميعها و يصبح من اختيارك مثل (JPG , Tiff) حيث تستطيع التعديل على الصورة النهائية باستخدام برامج التعديل مثل الفوتوشوب .
الشكل ٢ يظهر صورتان مسارات النجوم قمت بالتقاطهما من صحراء الربع الخالي في الإمارات

الصورة ٢ : تظهر الصورة الملقطة من الربع الخالي في الإمارات مسارات النجوم
بالاتجاه الشرقي ، وكانت إعدادات الصورة على النحو التالي
30 sec.
f/3.5
18mm
ISO 1600
125 images / 1.5 Hours
Canon EOS 550D
2016/10/6



الصورة ٤ : تظهر الصورة الملقطة من الربع الخالي في الإمارات مسارات النجوم بالاتجاه الشمالي وتظهر جميع المسارات حول النجم القطبي ، وكانت إعدادات الصورة على النحو التالي

25 sec.
f/3.5
18mm
ISO 1600
Canon EOS 550D
139 images / 85 minutes
2016/11/2

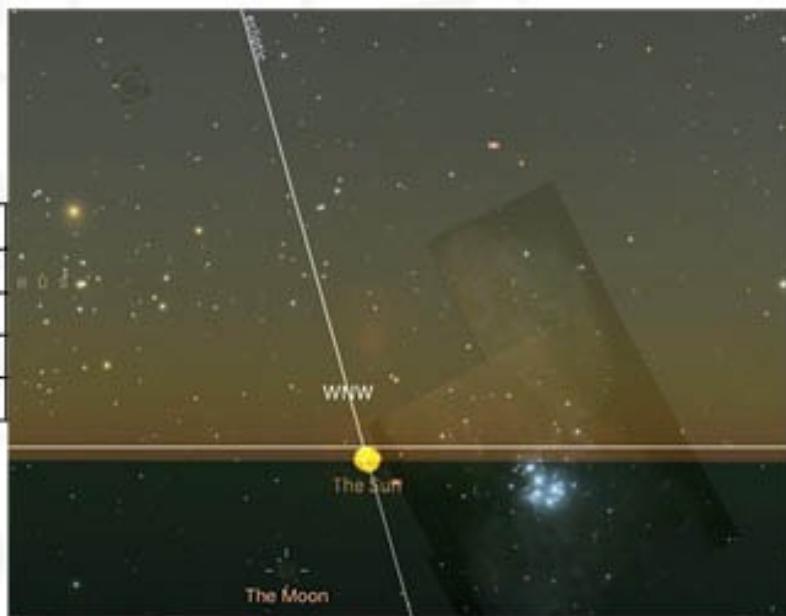


هلال عيد الفطر السعيد

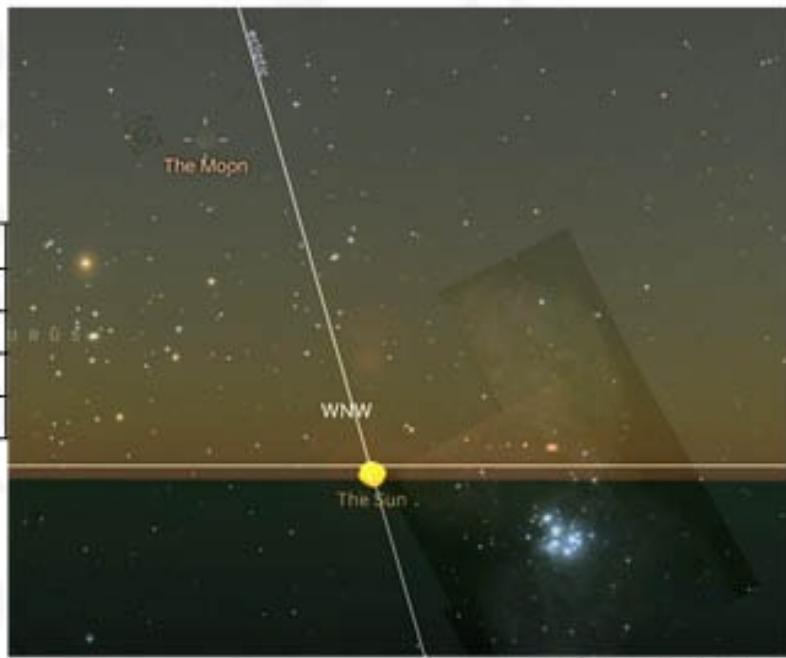
الأول من شعبان 1441



2020/5/22	التاريخ
٢-٣٨ ساعة : ٣٨ دقيقة	عمر الهلال
١٤ دقيقة	الملكت
٢-٥٦ درجة : ٥٦ دقيقة	ارتفاع الهلال عن الأفق
٢ درجة : ٤٧ دقيقة	البعد الزاوي عن الشمس



2020/5/23	التاريخ
٢٢-٢١ ساعة : ٢٢ دقيقة	عمر الهلال
٤٢ دقيقة	الملكت
٨ درجات : ١٧ دقيقة	ارتفاع الهلال عن الأفق
١٠ درجات : ١٧ دقيقة	البعد الزاوي عن الشمس



يوم 22 / 5 / 2020 الجمعة :

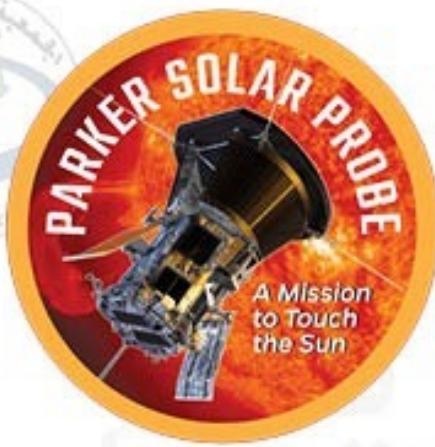
وبذلك لن يرى الهلال يوم التحرير ٢٢ مايو ٢٠٢٠ لوقوعه تحت الأفق لحظة الاقتران في نفس اليوم عند الساعة ٢١:٣٩ ، أي أن القمر لحظة غروب الشمس ما يزال لم يصل إلى لحظة الاقتران

يوم 23 / 5 / 2020 السبت :

يكون عمر الهلال ٢١ ساعة و ٢٣ دقيقة و يرتفع أكثر من ٨ درجات عن الأفق لحظة غروب الشمس يوم ٥/٢٣ و بالتأكيد سيرى بالعين للجردة من عمان اذا كان الجو صافيا ، وبالنسبة للأردن سيكمل شهر رمضان المبارك ٣٠ يوما اعاده الله علينا باليمن و البركات .

JAS

مهمة مسبار باركر الذي لامس الشمس



وهي منطقة حارة يشكل لا يهكّن تصوره ستجهاز المركبة الفضائية مواد تزيد درجة حرارتها عن مليون درجة مئوية في حين تضرّيه أشعة الشمس الشديدة - لكن لماذا لا ينوب المسبار ، فإن الإكليل - الذي يمر من خلاله المسبار سولار باركر له درجة حرارة عالية للغاية ولكن يمكن السر في الكثافة المنخفضة للإكليل الشمسي . وبشكل مختلف للتصور ، درجات الحرارة المرتفعة لا تعني دائمًا تسخين جسمًا آخر بسبب الكثافة - علماً بأن المسبار سوف يواجه درجات حرارة تبلغ من 1200 إلى 1350 درجة مئوية.

ستستخدم المركبة درعًا حراريًا يُعرف باسم نظام الحماية الحراري Thermal Protection System، ذا قطر مقداره 2,4 متراً وسماكة مقدارها 110 ملليمتر، مئوية) تقريباً ، صُنع في شركة كربون-كريون Carbon-Carbon Advanced Technologies، وذلك باستخدام رغوة كربونية مصورة بين صفحتين من الكربون. هذا العازل - مطلي بطلاء سيراميكي أيضًا اللون على وجهه للقابل للشمس لعكس أكبر قدر ممكن من الحرارة. صُمم الدرع ملقطة (160 درجة مئوية)، مما يحافظ على أمان جميع الأجهزة.

وهنالك جهاز استشعار سوف يكون معرض بشكل مباشر إلى سطوع الشمس ودرجات الحرارة المرتفعة مثل ، كأس فراداي هو عبارة عن حساس يقيس تدفقات الأيونات والإلكترونات وزوايا الجريان القادمة من الرياح الشمسيّة. صُنعت الكأس من صائح من التيتانيوم والزركونيوم والموليبيدينوم، تتمتع سبيكة الموليبيدينوم بدرجة انصهار تسلوي 2349 درجة مئوية، وغلفت أنابيب من اليقوس الأزرق الكريستالية لدعم الأنسال، كما صُنعت الأسلاك من النبوبيوم.

اطلقت ناسا مهمة غير مسبوقة إلى الإكليل الشمسي بتاريخ 12 آب 2019، وتم الإطلاق المهمة بصاروخ (دلتا هيفي) ويعتبر هذا الصاروخ الأسرع بين فئاته ، ليتمكن المسبار من اتخاذ مدار منخفض وبسرعة هائلة لمقاومة جاذبية الشمس خلال مداراته 24 التي سوف تأخذ سبعة مدارات حول الشمس وكوكب الزهرة بشكل تدريجي ، وقد استكملت 3 مدارات حول الشمس منذ إطلاقها وتبقى لها 21 مداراً ليتمكن المسبار مناقرته التاريخي ، أما ادنى اقتراب من الشمس سوف يكون بالمدار الأخير عام 2025 بمسافة 4,30 مليون ميل 6,9 مليون كم وأيضاً وبنفس العام سوف يكون ادنى اقتراب لكوكب الزهرة بمسافة 317 كم فقط خلال مدة مهمة باركر التي تُسغرق 7 سنوات.

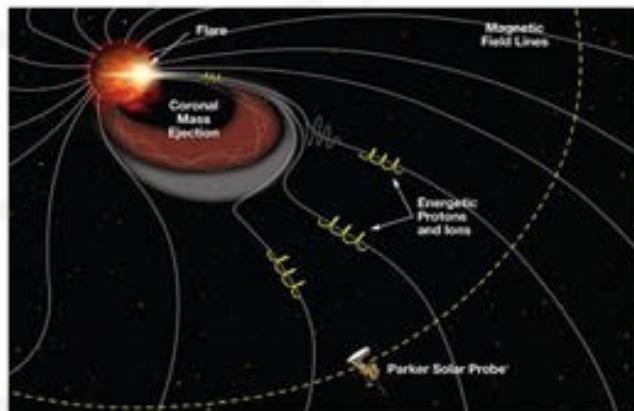
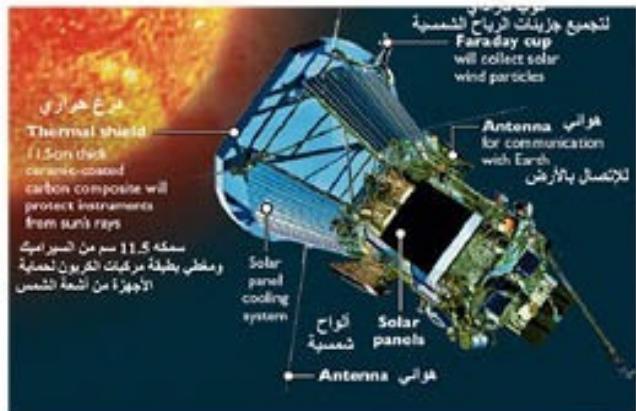
وللمرة الأولى يتم إطلاق اسم مهمة على اسم عالم فلكي وهو لازال على قيد الحياة ، اقترح باركر في عددًا من المفاهيم والفرضيات حول كيفية انبعاث طاقة النجوم الخارجية. كانت هذه المفاهيم تصف درجات الحرارة الخارجية من الشمس، ووجود تيارات أسرع بكثير من الجسيمات المشحونة، أصبحت تعرف بما نطلق عليها الان مصطلح الرياح الشمسيّة.

الأهداف العلمية لمهمة باركر

- تتبع تدفق الطاقة التي تسخن الإكليل وتسارع الرياح الشمسيّة
- تحديد هيكل وдинاميات الحقول المغناطيسية في مصادر الرياح الشمسيّة.
- تحديد ما هي الآليات تسريع ونقل جسيمات الطاقة.

وتعتبر منطقة الإكليل (corona) جزء من الفلافل الجوي الشمسي ، سيوفر مسبار باركر رصدًا غير مسبوق لما يحرك مجموعة واسعة من الجسيمات والطاقة والحرارة لتتدفق بلا عائق عبر مجال الشمسي - مما يدفع بالجسيمات إلى أقصى حدود النظام الشمسي.

مهمة مسبار باركر الذي لامس الشمس



عالية جداً» في الإكليل الشمسي وتسارع في تدفق الرياح الشمسية .

٢- اضطرابات الرياح الشمسية Turbulence

هل تتدفق الرياح الشمسية بشكل سلس أم مطرب إذ تم اكتشاف أنها تتدفق بشكل مطرب وبشكل عشوائي وببعضها يتوجه إلى الخارج وببعضها يعود إلى الشمس وتشكل هذه الاضطرابات للوجات العنيفة جداً» في تدفق الرياح الشمسية.

٣- نقطة الانفصال A breaking point

اكتشف أن هناك منطقة فاصلة بين الإكليل الشمسي ومنطقة سريران الرياح الشمسية ، قبل هذا الاكتشاف كان من المعلوم أن الإكليل الشمسي يدور مع الشمس ولكن عندما تبتعد تصبح حركتها أبطأ و أبطأ حتى تنساب على شكل خطوط مستقيمة قبل هذا الاكتشاف لم يكن معلوم لديهم كيف تتنقل بين المركبة الدورانية والحركة المستقيمة للرياح الشمسية .

ولازال هناك العديد من الاكتشافات المنتظرة لهذه المهمة ، فلازالت في بداية اكتشافاتها ، وبالتأكيد سوف تحل الكثير من التساؤلات حول ديناميكية الرياح الشمسية ، لتمكن من فهمها بشكل أفضل لحماية الأقمار الصناعية من هذه الجزيئات المشحونة التي قد تعطب الأقمار الصناعية ونظام الاتصالات العالمي ، وأيضاً لتمكن رواد الفضاء من اتخاذ التدابير اللازمة من خلال تطوير البلدان الفضائية والمركبات الملحولة لحماية رواد الفضاء من مخاطر الرياح الشمسية .

وفي نهاية عام ٢٠١٩ تم عقد مؤتمر صحفي ي أهم اكتشافات مسبار باركر خلال الثلاثة مدارات التي استكملاها داخل منطقة الإكليل الشمسي « التي انتظرنا اكتشافها ٦٠ عاماً » لتفصيل ديناميكية الرياح الشمسية ودرجة حراراتها المتزايدة وسرعتها . ويخلص البیان الصحفي بربعة اكتشافات مهمة وهي على التحو التالي :-

منطقة خالية من الجزيئات الغبارية The Dust Free Zone

ويتشكل هذا الغبار من جسيمات لا يزيد حجمها عن ميكرومتر واحد يعود مصدرها من حطام الكويكبات والمذنبات التي ذات قرب الشمس وتركّت وراءها هذا الغبار الذي يدور الآن حول الشمس . - اكتشف عندما اقتربت للسبار (لم يكن هناك وجود لهذا الغبار) وقدر المنطقة الخارجية من الغبار بمسافة ٢١ مليون كم عن الشمس .

١- التعرج العاد في الرياح الشمسية Switchback

اكتشف العلماء سلسلة من التقلبات في المجال المغناطيسي أثناء تدفقه عبر المسبار . وخلال هذه الفترات ، كان المجال المغناطيسي يعكس اتجاهه بتعرج حاد مفاجئ بمقدار ١٨٠ درجة ، قبل أن يعود إلى اتجاهه الطبيعي . على شكل (سوط) واكتشف من خلال الانعكاس المفاجئ تسارع الرياح الشمسية ويتبع عن هذا التعرج العاد طاقة حرارية هائلة مما يتبع عن هذه الطاقة الحرارية درجات حرارة

بقلم / آ. عدنى الحلبي



نشاطات الجمعية الفلكية الأردنية

نظمت الجمعية الفلكية الأردنية فعالية رصد هلال رمضان لعام ١٤٤١ هجري - وكما هو معمول به منذ عدة سنوات من خلال بعض كواذر الجمعية في منطقة دابوق مسجد حدائق الحسين ، وللأسف يسبب جائحة الكورونا افتقدنا الفعالية الجماهيرية التي كانت تنظمها مختلف الفئات العمرية وبشكل خاص لفئة طلاب المدارس والأطفال وأهاليهم .
وتم نقل الفعالية بيت مباشر على صفحة الجمعية الفلكية الأردنية .
علمًا بأنه لم يتم مشاهدة الهلال بسبب زاوية استطالة الهلال وبالإضافة إلى الحالة الجوية التي كانت سائدة يظهر بعض الغيوم المتفرقة التي كانت في منطقة القفق الغربي - إذ حالت من إمكانية رصد الهلال بمختلف الأجهزة الرصدية ، إلا أنه فلكتا كان عمر القمر الجديد ١٤٤٧ ساعة وغاب القمر بعد مغيب الشمس بمدة ٢٢ دقيقة

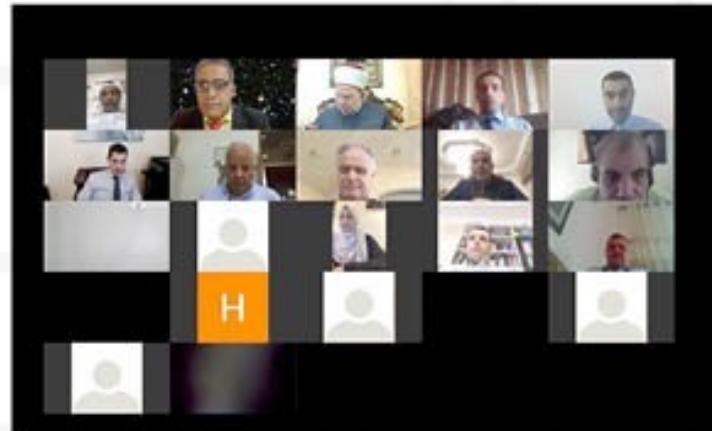


وفي السياق ذاته أقامت دائرة الأقمار العام فعالية رصد هلال شهر رمضان المبارك في جبل أم الدامي أعلى قمة في الأردن ١٨٥٠ م بمشاركة لجنة الأهلة والجمعية الفلكية الأردنية والمركز الجغرافي الملكي والاتحاد العربي لعلوم الفضاء والفلك وجامعة البلقاء التطبيقية . وقد شارك عطوفة محافظ العقبة غسان الكايد العتوم و مفتى العقبة فضيلة الشيخ محمد الجهنفي في عملية الرصد الفلكي . الشكر والتقدير لسلاح الجو الملكي على المجهود الرائع وعلى الدعم الاممداد وذلك بتوفير وسائل النقل الجوي من عمان إلى جبل أم الدامي وكذلك الشكر والتقدير إلى سلطة منطقة العقبة كل عام واثم بخير .





نشاطات الجمعية الفلكية الأردنية



عاينت ندوة علمية بعنوان: «تحري هلال شهر رمضان المبارك بين الشرع والفلك»، عقدها مساء أمس الاثنين، الجمعية الفلكية الأردنية والاتحاد العربي لعلوم الفضاء والفلك ومقرهما عمان، من خلال الفضاء الإلكتروني الافتراضي، المنهجية العلمية للحسابات الفلكية لتحديد بداية الشهر الهجري.

وبيّن المشاركون في الندوة، التي عقدت برعاية مفتى عام المملكة الشيخ عبد الكريم الخصاونة وشارك فيها نخبة من علماء الشريعة والفلك على مستوى المنطقة العربية والإسلامية، أن مراحل المنهجية تمثل بتحديد اليوم الذي يولد فيه الهلال (الاقتران المركزي) وتحديد ساعة ودقيقة الاقتران المركزي وهل هي قبل غروب الشمس أم بعد. وأشار المتدون إلى أنه يتبع ما سبق تحديد ما إذا كانت ساعة ولادة القمر قبل الغروب، إذ يحتسب حينها وقت غروب الشمس وغروب القمر لنفس اليوم على أن يغرب الهلال بعد غروب الشمس، علاوة على احتساب زاوية ارتفاع القمر عن الأفق وزاوية انفصال القمر عن الشمس (بعدة عن الشمس) وفي النهاية إذا وافقت هذه الحيثيات الفلكية لنفس ذلك اليوم فإن اليوم التالي هو بداية رمضان بحسب الشروط والمعايير التي وضعها الفقهاء من حيث الرؤية وإمكانياتها وشروطها.

وقال الخصاونة في كلمة بافتتاح الندوة التي جاءت بالتعاون مع مركز الفلك الدولي ومقره أبو ظبي ومكتب تنمية الفلك في المنطقة العربية ومقره عمان ومركز الفيزياء النظرية والفيزياء الفلكية ومقره عمان، إن هذه الندوة هي حلقة نقاش مفيدة تجاه توضيح الآراء الفقهية المتعلقة بعلوم الأهلة بين الشرع والفلك من خلال إبراز المعايير والضوابط الشرعية المتعلقة بهلال شهر رمضان المبارك. وبين رئيس الجمعية الفلكية الأردنية وأمين عام الاتحاد العربي لعلوم الفضاء والفلك، الدكتور عوني الخصاونة: أن الندوة تهدف لتوضيح القضايا المتعلقة برصد الهلال من خلال اتباع المعايير الفقهية والفلكلية باستخدام المنهجيات العلمية للموامة بين الحساب الفلكي والرؤية بالعين لتجاوز الخلاف، وحفظاً لوحدة كلمة الأمة، وذلك من خلال أوراق علمية تطرح فيها.

وتحدث في الندوة كل من مدير مركز الفلك الدولي، المهندس محمد عودة، في ورقة عنوانها: «إمكانية ومعايير رؤية هلال شهر رمضان المبارك ٢٠٢٠» طرح فيها الآراء والمعايير الشرعية والفلكلية المختلفة، ومن الجمعية الفلكية الدكتور مشهور الورادات بورقة علمية متخصصة طرح فيها توقعات بداية شهر رمضان المبارك وذي الحجة للعام ٢٠٢٠ في الدول والهيئات العلمية.

كما قدم نائب رئيس الجمعية الفلكية، الدكتور عماد السكري، ورقة علمية عن الحسابات الفلكية للاقتران المركزي حسب توقيت مدينة عمان وضواحيها. وشارك عدد من رؤساء الجامعات وعلماء الشرع والفلك والمختصين والمهتمين بعلوم الفلك والشرعية بحلقة نقاش مثررة مع مفتى عام المملكة أجاب فيها الخصاونة على جميع الأسئلة والاستفسارات المتعلقة في العلاقة بين الشرع والفلك.

--(بترا)

JAS



محاضرات الفضاء الافتراضي خلال شهر نيسان

١ - المحاضرة العامة التي يلقيها الفيزيائي النظري السلووفيني البروفيسور أميريت سريكو سورلي حول كتابه الأخير حول الانفجار الكوني وماذا بعد بتاريخ ٢٠٢٠/٤/١

٢- المحاضرة عامة في الحجرة الافتراضية للجمعية الفلكية الأردنية بعنوان: اصول و تاريخ فيروس كورونا: من خلال علم الجينات والتحورات - الطفرات ، اعداد وتقديم: الفريق العلمي لجمعية الجينات والمعلومات الحيوية بتاريخ ٢٠٢٠/٤/٢

٣ - عرض قلم رحلة الى قنطور ، مشاهدة و نقاش علمي بتاريخ ٧ /٤ /٢٠٢٠

٤ - محاضرة بعنوان الازان العقاري على سطح الارض، يلقيها د. قيس العمري بتاريخ ٩ /٤ /٢٠٢٠

٥ - جولة الأولى بين المجرات من خلال رصد التلسكوبات العملاقة (هابل وتشاندرا و سبتز) بتاريخ ١١ /٤ /٢٠٢٠

٦ - المحاضرة القيمة بعنوان : سياسة التعامل المتكامل في مواجهة وباء كورونا/ د. كمال اللبواني / السويد بتاريخ ١٣ /٤ /٢٠٢٠

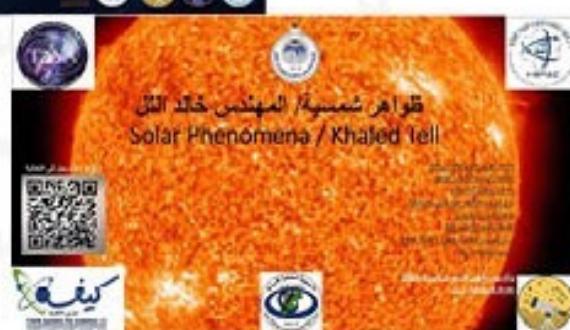
٧ - محاضرة بعنوان مهمة مسبار باركر، الأستاذ عدنى الحلبي يوم ١٦ /٤ /٢٠٢٠

٨- محاضرة العلمية بعنوان «مقدمة في الكواكب الخارجية» ألقاها الباحث مراد الغشوي / جامعة القاضي عياض/ المغرب بتاريخ ١٥ /٤ /٢٠٢٠

٩ - محاضرة حول «إنجازات علم الفلك في المغرب خلال العقود الثلاثة الماضية: أهم الاكتشافات» من تقديم البروفيسور زهير بنخلدون بتاريخ ١٧ /٤ /٢٠٢٠

١٠ - بمناسبة الأسبوع العالمي للسماء الحالكة: الجولة الافتراضية الفضائية الثانية بالتلسكوبات العملاقة: هابل و تشاندرا و سبتز بتاريخ ١٩ /٤ /٢٠٢٠

١١ - محاضرة ظواهر شمسية قدمها المهندس خالد التل بتاريخ ٣٠ /٤ /٢٠٢٠



Fifth Middle–East and Africa Regional IAU Meeting (The MEARIM V 2020)

MEARIM V 2020

"Astronomy education and research for the future generations"

15-17 September, 2020

The Regional Center for Space Science and Technology Education for Western Asia / United Nations (RCSSTE-WA)

Amman, Jordan

Fifth Middle–East and Africa Regional IAU Meeting (MEARIM V 2020). is jointly hosted by The Regional Center for Space Science and Technology Education for Western Asia / United Nations. and Arab Union for Astronomy and Space Sciences (AUASS) and will be Conducted from September 2020 .15 to September 2020 .17 in Amman. Jordan. With the theme of "Astronomy education and research for the future generations".

Theme:

"Astronomy education and research for the future generations"

Topics:

Optical and Radio Telescopes.

Stellar structure and galaxies.

Cosmology and the latest observations.

Planetarium systems in education.

Solar system, Near-Earth Object.

Exoplanets.

Space weather.

Multi-messenger tracers in astrophysics: electromagnetic waves, cosmic rays, neutrinos, and gravitational waves.

Best Practices in Public Outreach using Social Media for Public Engagement with Astronomy.

Astronomy and Climate Change.

Astronomy Communication to Promote Peace and Bridging Cultures.