

المقتطف

الجزء الثاني من المجلد التاسع

١٩ ذي القعدة سنة ١٣٥٥

١٩ فبراير سنة ١٩٣٧

السماء والارض

تجمعان في المطياف

التراب والمطياف بمران حقيقة الاجرام النائية

إن تاريخ الارض، وصيرها مرتبطان بتاريخ الشمس، وصيرها. هذه حقيقة أدركها الانسان،
أدراكاً طامساً منذ أشرق في ذهنه نور الإدراك. ولكن ألومأ من السنين انقضت قلما خطر له
أنه قد يجد في ذلك الأتون المحترق تفسيراً لبعض المشكلات العقلية التي تمسُّه. كيف السبيل
الى دراسة بناء الشمس، وهي تبعد عنا ثلاثة وتسعين مليوناً من الأبيال، وقطرها أقل من
مليون ميل قليلاً (٨٦٤٠٠٠ ميل) فحجمها يفوق حجم الارض ألف ألف مرة، وحرارتها
تبان من ٦٠٠٠ درجة مئوية على سطحها الى نحو ٤٠ مليون درجة مئوية في باطنها
ليس بالعجيب، والمصعب هي ما هي، إن تظهر أدبنة كهذه الامنية، متعذرة على ذكاء
الانسان وحيلة الرواسعة. وكان الفيلسوف أوغست كومت كان يفكر في هذا عندما قال:
« نعمة أمور لا يدركها للسان من أن يبقى جاهلاً لحقيقتها مثل معرفة تركيب الشمس والاجرام
السوية من ناحية الكيمياءوية ». إن ذلك الفيلسوف الكبير، لم يدرك، والعلم الحديث لم يزل

في هذين ، ان التنبؤ العلمي عن محضوف بالخطر . ذلك ان الانسان بفضل المرقب والمطياف والمطيف الشمسي المتصور وغيرهما من وسائل البحث الحديث ، جاء بالكواكب الى سطح الارض وحلّل بناءها ، وعرف عناصرها وقاس درجات حرارتها وبردتها .

في تاريخ هذا البحث الفئان ، يومان خالدان بينهما نحو قرنين من الزمان ، أولهما يوم حلّ نيون الفيلسوف الطبيعي الأشهر ضوء الشمس الى ألوانه البنية . وثانيها يوم تمكّن كيرشوف الألماني ، من البحث في تركيب الشمس وكأنه يبحث في تركيب جسم كيميائي في المعمل .

كان قد سبق الاكتشاف الذي تمّ لتطبيعي الألماني ، مكتشفات كثيرة مهتدت له السبل . ففي سنة ١٨٠٢ ، نحوئى ولستن Wollaston أحد أعضاء الجمعية الملكية بلندن من ممارسة الطب الى البحث في الطبيعة والكيمياء وبدأ بدراسة طيف ضوء الشمس جنباً الى جنب مع ضوء الشرائط الكهر بائية والغازات المضيئة . وكان يمرّ الضوء المحترق لغاز من الغازات في شق ضيق ، فيفوز بإطيفه ، أي بالألوان التي يتألف منها . فتبين أنه ان الضوء الساطع من لهب غاز من الغازات ، يحدث طيفاً تقطعه خطوط لامعة . ثم ثبت له ان لكل غاز خطوطاً يتميز بها وتختلف عن خطوط الآخر ، فبخار الصوديوم يحدث خطاً لامعاً أحمر اللون ، وبخار البوتاسيوم يحدث خطاً لامعاً يتسجي اللون

في هذه الملاحظات ، بدء علم من أشهر العلوم الحديثة وأعظمها فائدة في الفلك والطبيعة والكيمياء ونوعي علم الحلّ اللطيفي

وما انقضت عشرين سنواً او أكثر قليلاً ، على مكتشفات واستن حتى عني رجل ألماني يدعى فروهنوفر Fraunhofer وكان صانع نظارات ولا علم له بمكتشفات ولستن ، بمباحث من هذا القبيل ، فأفضت به مباحثه الى اكتشاف ظاهرة جديدة لاحظها ولستن أولاً وهي رؤية ثلاث من الخطوط السود في طيف الشمس . فصنع خريطة لطيف الشمس ، ورسم في مناطقها اللونة المختلفة ، ثلاثمائة واربعاً وعشرين خطاً اسود ، شاهدها فيها

هوذا اكتشاف ظاهرة كبيرة الشأن ، ولكن فروهنوفر صانع النظارات ، تعجز عن فهمها . كان قد جال في خاطره ، ان هذه الخطوط صلة بطبيعة الضوء ، ولكنه لم يرس سبيلاً الى تطليها . واتفقت اربعون سنة ، وهذا الاكتشاف مطوي . ثم جاء الكابيزي يدعى ستوكس Stokes

فكتشف عن مفتاح لفهم هذه الخطوط فهماً صحيحاً. ذلك أنه وجد أنه إذا اخترق ضوء الشمس بخار ملح يدخل الصوديوم في تركيبه، ظهر في طيف ذلك الضوء خطان اسودان، مكان الخطين اللامعين اللذين يظهران في الطيف المتولد من ضوء بخار الصوديوم. أي ان بخار الصوديوم امتص من ضوء الشمس اللون الذي يطلقه هو، عند اشتعاله، فتترك على الخطين الاصفرين، خطين مظلمين. وبذلك فهمت خطوط فروهوفر السود. واذن يمكن ان يقال، ان الابخرة التي في الفضاء بين الشمس والباحث تمتص من ضوء الشمس الخطوط الملونة او اللامعة التي تحدثها في الطيف، تاركاً في الطيف خطوطاً مظلمة

وفي السنة ١٨٥٩ وهي السنة التي نشر فيها كتاب داروين في « اصل الانواع » صنع كيرشوف وهو في معمل بعن الكيمياء في فيدلبرج، آلة جديدة يبين بها العناصر من مراقبة خطوطها، وأطلق عليها اسم سبكتروكوب، أي آلة الطيف وقد رجعناها بلفظ «مطياف». يؤخذ الضوء في هذا الجهاز من أي مصدر متوهج، يمر في شق ضيق ثم نجمة عدسات خاصة في شعاع واحدة قبل ان يخترق موشوراً يفرقه الى الالوان التي يتألف فيها، وهذا هو الطيف. والطيف يظهر على لوحة خاصة في المطياف، حيث تدون طول الامواج الخاصة بكل لون من الالوان. فيستطيع الباحث ان يقول ارى في طيف هذا الضوء كذا خطوطاً في منطقة اللون الاصفر، وكذا خطوطاً في منطقة اللون البنفسجي. ثم عمد كيرشوف الى ضوء الشمس فجعله يخترق بخارات عناصر ومواد مختلفة، قبل حله حلاً طيفياً ومراقبة الخطوط السود التي تظهر في مناطق الالوان المختلفة، فأفضى ببحثه هذا الى اكتشاف ناموس هام هو الآتي: «ان غازاً متوهجاً تمتص من أشعة الضوء المنطلقة من مصدر حام للضوء تلك الاشعة التي يطلقها هو» فالحديد مثلاً اذا احمر حتى يصبح في حالة بخارية ووضع بين الشمس والمطياف، امتص من ضوء الشمس الذي يخترقه الامواج التي يطلقها هو، فاذا حل ضوء الشمس بعد ذلك في المطياف ظهرت خطوط مظلمة، في المنطقة التي تظهر فيه الخطوط اللامعة الخاصة بالحديد

وماكاد يداع هذا الاكتشاف، حتى أدرك العلماء مقتضياته. هنا، مفتاح، يفتح لهم المفلق من اسرار السماء، ويدلهم على تركيب الابخرة التي تحيط بالشمس. قلبها والارض التنا في

مدل كيرشوف في مطاوعه. وقد بلغ من حاسة الملاحظة علمه أن قال: «إن هذا الاكتشاف قد أثار من إعجاب الناس ما لم يترجمه اكتشاف آخر لأنه يمكننا من العودة إلى عوالم كانت إبداءً محبوبةً لنا». ولا ريب في أن فكر هلمهز كان متجعاً، عندما قام بهذا القول، إلى بناء الشمس والكواكب

وكذلك نهضت نبوءة الفيلسوف كونت. إن هذه الخطوط المظلمة في طيف الشمس، تدلُّ على وجود أبخرة معدنية وغير معدنية فيها. ذلك أننا إذا عرفنا الخطوط الطيفية التي يتأثر بها عنصر من العناصر التي على الأرض، أمكننا بإمرار ضوء الشمس في منشور ذلك العنصر، أن نعرف، هل هو داخل في تركيب الشمس أو لا. ولولا الجدال الذي أثارته نظرية التطور الحضيوي التي بسطها داروين في كتابه، لما انصرف اهتمام الناس حينئذٍ عن اكتشاف خطير، كما اكتشاف كيرشوف هذا

ومن ثمَّ أكمل كيرشوف على دراسة هذه الخطوط المظلمة عدداً وموقفاً. فبحر الحديد والكليوم والمنيزيوم والباريوم والتحامس والسترونيوم والزنك والصدوديوم والنيكل والكروم والنيكادميوم والمنغنيس وفلزات أخرى. في حرارة الضوء القوسي وضع خرائط للخطوط اللامعة في طيفها. ثم قابل ذلك بمواقع الخطوط المظلمة في طيف ضوء الشمس، متبيحاً المواقع التي تتوافق فيها الخطوط اللامعة بالخطوط المظلمة، فاستدل من الخطوط اللامعة الخاصة أو المميزة لعنصر ما، على وجود ذلك العنصر في الغلاف الغازي الذي يحيط بالشمس، وهو ما أكد بما يفصل تأكد استاذوهم من العناصر التي تدخل في تركيب مركب على سطح الأرض

وبذلك ولد علم الفلك الطبيعي والكيمياء المعروفة الآن باسم *Astrophysica* فنقلب هذا البحث أبواب طائفة كبيرة من العلماء فأقبلوا على دراسة الشمس والنجوم لمعرفة العناصر التي تدخل في تركيبها بالمقابلة مع العناصر الداخلة في تركيب الأرض. فلم يترأ في خلال بحثهم الطويل على عنصر واحد فيها ليس له على الأرض ما يقابله، فأقاموا الدليل على الوحدة المادية الكونية. إن الإنسان رسائر الأشكال الحية والحامدة ومادة الشمس والكواكب والسيارات والمذنبات والعوالم الجزرية في رحاب الكون النائية، فوامها جميعاً العناصر الكيميائية التي لعرفها ولكن قبل انقضاء سنة ١٨٦٨ أعلن اكتشاف أثار الحواطر. ذلك أن ياختين، لاحظا

ظاهرة جديدة ولكن كلاً منهما لاحظها على حدة. كان أحدهما السويدي جولد سيار جالس
على موسيقي فرنسي، وكان مهندساً يرصد كسوف كلياً في غشتور في بلاد الهندستان. والآخر
نورمن لوكير أحد كتّاب وزارة الخارجية البريطانية حينئذٍ. لاحظ كل منهما صفة خطوط لامعة في
طيف الشمس. وكان «لوكير» أسبقهما إلى القول بأن هذه الخطوط اللامعة لا تقابل خطوط أي عنصر
مروف على الأرض. فكان ذلك غريباً، لأنه إذا صح، عني أن في الشمس أو في أكليها
عناصر ليست على الأرض. فأطلق على هذا العنصر اسم هليوم (وهو مشتق من هليوس وهو
لفظ يوناني يعني الشمس). وقد ظل هذا العنصر مجهولاً على الأرض إلى منتصف العقد الأخير
من القرن الماضي إذ اكتشفه رمزي الكيمياء والإنكليزي. ومن العجيب أن سبيله إلى اكتشافه
كان أسلوب الحلّ الطيني. فقد تبين في طيف مركّب كان يعالجه خطوطاً تقع من الطيف حيث
الخطوط الخاصة بالهليوم — العنصر الشمسي — فأدرك أن الهليوم موجود على الأرض وبالحلّ
الكيمياءوي، فكان من استغرابه وهو الآن من أهم المواد التجارية ولاسيما في البلونات، لأنه خفيف
وغير قابل للاحتراق.

وقد كُشف حتى الآن نحو ستين عنصراً في الشمس وكل منها له ما يقابله على الأرض
كانت سنة ١٨٦٨ التي كُشف فيها عنصر الهليوم في الشمس، تاريخاً ذا شأن في دراسة
الشمس من ناحيتها الطبيعية لأن العلامة جورج البري هايل وكان فيها، وهو أحد نوابغ هذا العلم
وابعث الحياة والنشاط فيه بمختراته ومكتشفاته الباهرة.

كان من المتوقع لهذا الفتى، أن يخلف أباه في عمله الصناعي الكبير — مدير شركة مصنع
للرافعات — ولكنه نشأ راغباً في البحث العلمي، وتبين والده في هذه الرغبة قائم عليه
وشجعه. قبل أن أباه رأى ميله إلى البحث الميكروسكوبي، في الحيوانات المائية، فقال له أنه إذا وإلى
دراسته بطريقة منظمة فإنه يتاح له مجهر آمتن الصنع قوي العدسات. وكذلك تقلب الفتى في
أبحاثه العلمي من الحيوانات المائية إلى الحفريات القديمة إلى التجارب الطبيعية والكيمائية، وكان
والده في كل منها مرشداً حكماً، يحثه على الاجادة ويشجعه عزيمة بما يديه إليه من أدوات
البحث والتجريب. وأخيراً خلب علم ذلك ليه، فأقبل عليه بكل ما في عقله وجسمه من شغف وقوة

وكان لا يزال في السادسة عشرة من عمره عندما اتقى له والده مرفياً - تسكويماً - على سطح الدار، ففررت الفتي بيد ذلك إن يتفق حياته في دراسة الأجرام السماوية، ولكنها أدرك من بدء حياته العلمية ادراكاً واضحاً الهدف الذي ينبغي أن يسير إليه. قال: إن رصد الأجرام واحصائها وتدوينها في الحرائط عمل له قيمة عظيمة، ولكن ما ينبغي، هو سلسلة من التجارب تسير بنا خطوة خطوة في ترقية العلم الجديد المعروف بعلم الفلك الطبيعي *astrophysics* وهو دراسة الأجرام الفلكية بالطيف *spectroscope* والطيف الرسام *spectrograph*. قرأ كتابي لكبير في الحل الطبيعي وطبيعة الشمس وكتاب يوقع في الشمس، فأذكت مطالعتها حماسه فصنع مطيافاً بنفسه وجرب به تجاربه الأولى بطيف الثوب والشرر ثم بطيف الشمس وكان في جامعة جونز هكنز الأميركية عالم طبيعي من الطبقة الأولى يدعى رولند (Henry A. Rowland) وكان هذا العالم قد ابتدع طريقة تمكنه من تخطيط لوح من الزجاج أو المعدن، خطوطاً دقيقة متلازمة متوازية حتى تمكن من صنع ٢٤ ألف خط متوازية متساوية البعد بعضها عن بعض في ما مساحته بوصة مربعة. فالزجاج المخطط بهذه الطريقة، أنقل في حل ضوء الشمس إلى الألوان المركب منها، من الموشور الزجاجي. وبه استعان رولند على صنع خريطته المشهورة لطيف الشمس، وإليه استند هاينز في حل بعض ألغازها

كانت الشمس في نظر العلماء حينئذ محاطة بطبقات من الغازات الشفافة أعماقها طبقة تعرف باسم « فوتوسفير » أي الطبقة الباردة وهي بضاء الضوء، وفوقها طبقة أخرى مضيئة توأمها البخرة الناصر الثقيلة وتدعى « الطبقة الساكنة » فطبقة ثالثة توأمها البخرة الناصر الخفيفة كالإيدروجين والهليوم والكسيوم عمقها ثمانية آلاف ميل وتدعى « الكروموسفير » أي الطبقة الملونة وخارج هذه طبقة تعرف بالأكليل توأمها غازات لطيفة تنكس الضوء وتقرقه وتمتد مسافة ملايين من الأميال. وكان تركيب هذه الطبقات حينئذ وكثافتها محجياً بحجب الخفاء

وكان في جامعة برنسن في ذلك الوقت استاذ للفلك يدعى يوتغ، انصرف عن التبشير إلى علم الفلك، فأصبح في طبعة الفلكيين الأميركيين الذين عدوا عناية خاصة بمباحث جالسن ولكبير في الحل الطبيعي. فنجح إليه هابل الشاب، ورأى في مرصده مشهداً من مشاهد الطبيعة الرائعة

فهي الالسة المتداعة من قرص الشمس ، فحزم انبره هناك وقرور ان بصرف بقية حياتها في البحث الفلكي

كانت هذه الالسة تدلع من قرص الشمس بسرعة ٢٥٠ ميلا في الثانية وتمتد الى بعد ٤٠٠ الف ميل . فسأل نسة كيف تتكون هذه الالسة ومن اين تسند هذه اليران الهائلة الوقود وما تأثيرها في الارض . أسئلة كان العلم لا يملك حينئذ الاجوبة الشافية عنها . قال هايل في نسيه : « ان هذه البوتقة النارية قد تمهد لنا السيل لشاهدات ونجارب ، لا قبل لنا بمثلا في مماثلنا على سطح الارض ، حيث يتعدو علينا انفورز بدرجات عالية من الحرارة والضغط تقارب درجاتها على سطح الشمس

كان فاسيانوس قد ذكر في سنة ١٧٣٣ انه شاهد ألسنة انحر وهو يرصد كسوفاً كلياً . ثم وقفها بايلي الانكليزي وصفاً دقيقاً بعد مشاهدتها في اثناء رصده لكسوف كلي وقع في ٨ يوليو سنة ١٨٤٢ . وكان بايلي هذا سماراً وفلكياً هاوياً . ومع وصفه الدقيق لما شاهد عجز عن فهم سرها . فمزأها هو وغيره من علماء ذلك العهد الى القمر ، الا ان التدقيق في دراستها في اثناء كسوف وقع في سنة ١٨٦٠ أثبت انها تدلع من الشمس لا من القمر

ولكن اذا شاء العلماء ان يفهموا هذه الظاهرة العجيبة ، فلا يسهم الاكتفاء برصدها ثواني معدودة عند وقوع كسوف كلي ، ولا بد من ابتداء وسيلة تمكنهم من دراستها في كل ساعة من ساعات النهار ، وذلك بحجب الضوء الباهر المنبعث من قرص الشمس . هذه المسألة حيرت هايل وهو لا يزال طالباً في معهد ماستشوستس التكنولوجي . وكان جالسن قد بحث في الموضوع فتين في طيفه خطوطاً لامعة عرف انها خاصة بأحد الألسنة المتداعة من قرص الشمس ، فصاح اني أستطيع ان ارى هذه الخطوط في غير وقت الكسوف ، وبصير موقع مطايفه تمكن من تخطيط صورة لسانها وعرف انه في الغالب مكون من الايدروجين لان خطه الايدروجين كان أبرزها في طيفه . ثم أقبل عجز على الطريقة قصها فوسع الشق الذي يدخل منه النور فتسكن من رؤية لسان كامل كأنه يراه من نافذة

ثم حاول يوقع بعد ذلك ان يصور احدهذه الالسة بالصورة الضوئية فكانت الصورة غير واضحة فأعمل التصوير كوسيلة من وسائل البحث في هذه الظاهرة الشبية . ولكن هايل اكب على البحث

عن طريقة تمكنه من هذا التصوير. وكان هدفه الفوز بصورة لقرص الشمس والالسة مندلة سنة ، وان يتم نه ذلك في رابعه النهار ، وكان في احد الايام راكباً مركبة نظير كهرتية في شيكاغو اذ خطرته له طريقة لحل المعضلة التي تعضه ، ولكنه لم يعلم حينئذ ان هذا الملاحظ نفسه كان قد خطر لغيره من الباحثين وان احداً منهم لم يفز بتحقيقه

كان الملاحظ بسيطاً . قال هايل : اصنع شيئاً من مادة جزء من مائة جزء من البوصة في قطعة من الورق المقوى واسك بين عينك ومصباح كهربائي فلا ترى الا جانباً فقط من السلك المتوهج . فاذا هرزت الشق فان لك السلك التوهج كله . فاحتاج اليه تصوير الشمس ، جهاز فضة بين الشق المتذبذب والين يجب تناكل الضوء المنطلق من عنصر واحد وعلى اساس هذا الملاحظ صنع هايل جهازه المشهور المعروف باسم مظاريف الشمس المصور او بصورة الطيف الشمسي Spectroheliograph بعد ما لاقى مصاعب لا توصف في صنعه فتنب عليها براعته وذكاؤه ومثابرتة . وفي ٧ مايو سنة ١٨٩١ تمكن هايل من ان يصور صورة واضحة لاحد آلة الشمس في رابعة النهار بجهازه هذا

- فلما ظهر الروح التصوير الضوئي وتم بها غلب عليه الفرح فأراها لصديقيه واستاذيه المرثيين رونق وروند . فاتفق من ذهنيهما اي شك في دقة الطريقة الجديدة ونجاحها . وكذلك تم على يدي هايل وهو في الثالثة والعشرين ، آية من آيات الظفر العلمي في العصر الحديث

بل ان هذا الجهاز كان فاتحة عهد جديد في دراسة الشمس من ناحيتها الطبيعية . وما ذاع نبأه حتى دماهُ السر ولم يحسن Eugène رئيس مجمع تقدم العلوم البريطاني لمرض صوره هذه على اعضاء المجمع . وكان بين الحاضرين العالم الفرنسي هنري الكسندر ديلاندر مدير مرصد انالك الطبيعي في مودرن على مقربة من باريس . وخرج ديلاندر من الاجتماع عائداً الى مرصده حيث والى باحثه فلم تنقض بضعة شهور حتى أبدت النتائج التي وصل اليها كل ما قاله هايل هوذا الابواب قد فتحت والشمس قد استسلمت للمظاريف وللصورة الطيفية ، وال علماء لن يبقوا عند تصور آلتها المندلمة من حواشيا مكشفين عما ضموا ، بل لا بد من مهاجمة وجهها لكشف ما يخفيه من اسرار وراء ذلك الضوء الباهر المنبع منه . وغرائب ما كشفه عليه وفيه موضوع بحثنا القادم