

## نشوء الكون

المجموعة الشمسية : في عام ١٥٤٣، نشر كوبرنيكس مؤلفه «في دوران الافلاك السماوية» ففسر فيه حركات الكواكب على فرض أنها تدور في أفلاك حول الشمس التي تظل ثابتة . وبعد ذلك بثلاثي قرن في أوائل عام ١٦١٠ شاهد جاليليو لأول مرة ترابع المشتري تدور حواه فكان ذلك بمثابة برهان مرئي للمجموعة الكوبرنيكية الفلكية إلا أن جاليليو بتحقيقه هذا للحل الذي حل به كوبرنيكس إحدى المسائل قد فتحت باب البحث في مسألة أخرى . إذ قد تبين بذلك ان في العالم مجموعتين ذلي الأقل متشابهتين تشابهاً يكاد يكون تاماً وبذلك لم يجد العقل الفلسفي مندوحة عن الحكم بأنهما نشأتا بطريقة واحدة ثم جعل يبحث عن أسباب هذا النشوء وتطوراته .

كذلك بدأت مسألة نشوء الكون العلمية . والمسألة اليوم في نظر العالم الفلكي الحديث أغنى وأوسع وأكثر تحدياً عما كانت عليه في عهد جاليليو بالنسبة لتراكم مواد المشاهدة التي دخلت في علم البشر منذ ذلك العهد . ففي المجموعة الشمسية وحدها نعلم أنه يوجد - عدا الثانية الكواكب الكبرى - أكثر من ٩٠٠ كوكب أصغر . وكل هذه الاجرام تتحرك على نفس الاموس الذي يضبط حركة باقي الكواكب . فأفلاكها كلها مستديرة تقريباً . وكل هذه الافلاك في مستوى واحد تقريباً وكل الاجرام سير في أفلاكها في نفس الاتجاه .

ثم ان نفس الانتظام المشاهد في حركات هذه الكواكب مشاهد

أيضا في الحركات توابعها (أو أقمارها). فالفلكي الحديث يعلم أن كلامنا مجموعة زحل ومجموعة المشتري ان هي الا نسخة مصفرة لمجموعة الشمس كما أن مجموعات الكواكب الاخرى لا تختلف عن هذه الا في احتوائها على عدد أصغر من التوابع. فاذا نحن استثنينا بعض حالات قليلة شاذة نجد أنه في جميع أجزاء المجموعة المركبة المؤلفة من الشمس وتوابعها والكواكب وتوابعها تحدث الحركة في نفس الاتجاه وفي أفلاك مستديرة وفي مستوى واحد تقريبا.

النجوم المزدوجة: ولينا ندرى أهذا التناسق خاص بمجموعتنا الشمسية ومميز لها أم انه يوجد تناسق من نفس نوعه في المجموعات الأخرى المنتشرة في فضاء الكون. فلما فطن الناس إلى أن النجوم التي توصف «بالثابتة» هي في الواقع شمس تشبه شمسنا الى حد ما كان من الطبيعي أن يظن أنها قد تكون مراكز لمجموعات كوكبية تشبه مجموعة شمسنا، الا أن نمو العلم قد جعل من اللازم أن يتبع الحذر في مثل هذه التكهنات.

فقد شوهد أن ثلث نجوم عالمنا على الاقل هي من النوع المسمى بالنجوم المزدوجة. والنجم المزدوج هو عبارة عن نجمين أحدهما قريب من الآخر ويدوران كل حول أحيه. وتختلف هذه النجوم المزدوجة عن المجموعة الشمسية في أن النسبة بين كتلتى نجميها متساوية تقريبا بحيث لم يثر غلي نجم مزدوج فيه نسبة الكتلتين أقل من ٣٩. أو ١/٢ تقريبا. فلوفرنا أن راصداً على كوكب نجم من النجوم نظر الى مجموعتنا الشمسية وكان بعده عنا يسمح له برؤية الشمس والمشتري لكبرها ولكن لا يسمح له

برؤية باقي الكواكب اصغرها فقد يظن هذا الراصد ان مجموعتنا الشمسية هي نجم مزدوج . ولكن اذا قدر هذا الراصد نسبة كتلة المشتري الى كتلة الشمس فانه يجدها تساوي  $0.00095$  ر. أو  $\frac{1}{1050}$  تقريباً فيحكم بأن المشتري تابع للشمس أما النجوم التي نسميها بالنجوم المزدوجة ففيها تساوي الكتلتان تقريباً ولذا لا يصح اعتبار احدهما تابعة للآخرى بل هما على حد سواء تقريباً . وفي حالة الكواكب وتوابعها لا تزيد النسبة بين كتلة التابع والمتبوع عن  $\frac{1}{1000}$  إلا في حالة القمر والارض (التي هي شاذة في الواقع) إذ نسبة كتلة القمر الى كتلة الارض  $0.0123$  ر. أو حوالى  $\frac{1}{81}$  ومع ذلك فلا شك في أن القمر هو الذي يتبع الارض وليست الارض القمر وترجداً أيضاً نجوم ثلاثية ورباعية الخ تسمى بالنجوم المضاعفة ودلت المشاهدة على أن النجوم الثلاثية عبارة عن كتلتين متقاربتين وثالثة بعيدة عنهما تدور حولها . على أن بعض النجوم التي نظنها مزدوجة قد يكون لها توابع بعيدة عن النجمين الرئيسين وتدور حولها . ولم يعثر لآن على ما يحملنا على الظن بأنه توجد مجموعات تشبه مجموعتنا الشمسية في نظامها أى تتركب من شمس واحدة رئيسه حولها كواكب أصغر منها كثيراً ولهذا الكواكب توابع أصغر منها هي كثيراً

إذا تطلعنا خارج مجموعتنا قد أظهر لنا اننا نألفنا تشابهاً في نظم المجموعات الأخرى وهوتنا في النجوم المزدوجة التي فيها شبه ان ذواتنا كتلتين متساويتين تقريباً .

السدم الغير المنتظمة والسدم الكوكبية . وليس النظام النجمي المزدوج بالتناهي الوحيد الذي نشاهده في أجرام عالمنا فهناك أجرام تظهر

لنا كأنها - بحب صغيرة تسمى بالسدم (جمع سدِيم) تكون لها أشكال متنوعة فمنها ماهو خيز منتظم كالسدِيم الاكبر في برج الجبار ومنها ماهو علي شكل كرات منبعجة أو أجسام إهليلجية وتعرف هذه الاخيرة بالسدم الكوكبية نهر المجرة والعالم المجري : قد استعملت لفظ « عالمنا » فيما سلف ولم أعرفه . اذا تطلعنا الى السماء ليلا رأينا نهراً منيراً يخترقها يسمى بنهر المجرة (١) فيه النجوم بكثافة بحيث يختلط ضوءها . واذا نحن أحصينا النجوم والاجرام السماوية المعروفة وجدنا أنها تنقسم قسمين فالقسم الاكبر واقع في مستوى نهر المجرة أو يبعد عنه قليلا والقسم الآخر منفصل عنه ومستقل في حركته الذاتية عن حركة القسم الاول . والشمس هي أحد أفراد القسم الاول الذي يسمى بالعالم المجري وهو الذي أشرت اليه بلفظ « عالمنا » فيما سلف . والعالم المجري يشبه في شكله الرغيف أى أن نجومه متكاثفة في مستوى واحد تقريبا - وهو مستوى نهر المجرة - ومتوسط البعد بين نجمين متتالين في هذا العالم هو حوالى أربع سنين ضوئية - أو نحو ٢٤ مليون من الاميال قرب مركز الرغيف ويزيد على ذلك تدريجاً اذا اقتربنا من الحرف والشمس واقعة قرب المركز وأقرب نجم اليها هو المسحي بسطنا في قنطورس وهو يبعد عنا حوالى ٢٠ مليون مليون من الاميال أي حوالى مائتي الف مرة بعد الشمس عن الارض

السدم اللولبية : واذا نحن تطلعنا خارج العالم المجري وجدنا تناسقات تلمت النظر أهمها تناسق السدم اللولبية فهذه الاجرام منتشرة بكثرة في جميع أنحاء السماء . ويبلغ عدد السدم التي تمكن مشاهدتها بالمنظار العاكس

من نوع كرسلى حوالي نصف مليون وأكثر من نصف هذا العدد سدم لولبية . والسديم اللولبي له نواة مستديرة يخرج من طرفي قطار فيها ذراعان ياتوى كل منهما حول النواة على شكل لولب ثابت الزاوية تقريبا . وكل من النواة والذراعين في مستوى واحد تقريبا .

وكل سديم من السدم اللولبية هو عالم مستقل بذاته يشبه عالمنا المجري وللسدم اللولبية كما سترى أهمية كبرى في نظرية نشوء الكون لانه يمكن تفسير شكلها وحركات ذراعيها تفسيراً رياضياً مضبوطاً . ويمكن وصف حركة السديم بأنها حركة دوران للسديم بأجمه حول مركز النواة مصحوبة بحركة في مادة الذراعين كما لو كانت هذه المادة تسيل في كل ذراع كما يسيل ماء النهر في حفرة .

شراذم النجوم : وتوجد تناسقات أخرى خارج عالمنا المجري أهمها من وجهة بحثنا تناسق شراذم النجوم إلا أن هذا التناسق ليس له الانتظام الذي للسدم اللولبية . وشذمة النجوم هي مجموعة من النجوم المتكاثفة المتشابهة من حيث درجة حرارتها وحجمها وتدبير كل ما بسرعات متقاربة فكأنها جماعة من الرفاق ملتصون بعضهم حول بعض أو سائرون في سبيل واحد . ولذلك يظن أن كل شذمة نشأ أفرادها بطريقة واحدة وفي أزمان متتالية ثم تطورت بطريقة واحدة . وربما كانت الثريا أحسن مثال لذلك فقريبا نجد جماعة من النجوم ذوات أطراف ضوئية متشابهة ومن درجة واحدة في الوضوح تقريبا في ناحية واحدة من الفضاء ومتحركة بسرعة واحدة .

ومن الشراذم التي تسترعى النظر شذمة الدب الأكبر كما أن توجد

شذوذة في برج المقرب وأخري في برج قنطورس . وكثير من الشراذم تكون مكورة في شكلها إلا أن بعضها يكاد يكون في مستوى واحد كما في حالة الدب الاكبر .

ذكرنا الآن خمسة أنواع مختلفة من الاتظامات التي نجدها في العالمين والغرض من البحث في نشوء الكون هو تعيين أسباب هذه الاتظامات وغيرها ومعرفة منشأ وطريقة تطورها . ويرى مما تقدم أن البحث في منشأ المجموعة الشمسية ذاتها إن هو الا فرع ثانوى من فروع نظرية نشوء الكون يكاد يكون آخر أبواب الكتاب إلا أن تميزنا لهذه المجموعة وعلمنا بمعظم تفاصيلها يحملنا على التسرع في تفسير منشأها ولا غرابة في ذلك فان علمنا بتفاصيل العالم الخارج عن مجموعتنا الشمسية لم يكن يكاد يذكر الى عهد قريب من

(يتبع)

على مصطفى مشرقى

الاستاذ بمدرسة المعلمين العليا

