

# ما وراء المجرة

عالم لا تحصى خارج المجرة النجمية المعروفة بالمجرة

ملخص خطة للسر جيمز جيز



الأرض أحد سيارات تسعة وملايين من الأجسام الصغيرة - كالنجوم والمذنبات والرجم - تدور حول الشمس. وشمسنا إحدى النجوم في مجموعة من الوف النجوم يدور بعضها حول البعض الآخر. وهذه المجموعة النجمية إحدى ملايين المجموعات النجمية المنتشرة في فضاء الكون. هنا تقطع السلسلة، على ما نعلم. وكل من هذه المجموعات النجمية أكبر الأجسام التي توصل العلم إلى معرفتها لا يفوقها في حجمها واتساعها إلا أنكون نسة. ومن هنا نشأ مقامها في نظر انعام والقياس الطبيعي

## النظام المجري

أما المجموعة النجمية الخاصة بنا - أي المجموعة التي منها نظامنا الشمسي - فتعرف بالنظام المجري لأن المجرة تحده. وهي نسة مادة بقرص أو قطعة تقدر أو عجلة حرة. ولعل التشبيه الأخير انضامها جيداً، لأنه ثبت حديثاً أن المجموعة كلها تدور. وكان الباحثون الأوائل، والسر ولهم هرسل بوجه خاص، يعتقدون لأسباب غير وافية، أن مركز العجلة المجرية قريب من شمسنا. ولكننا نعلم الآن أنه بعيد عنها بعداً شامعاً، حتى لا نستطيع أن تبين بالميون الجردة ألمع النجوم في ذلك المركز. فالعيون الجردة لا تستطيع أن تبين نجوماً يزيد بعدها على ٣٠٠٠ سنة ضوئية؛ ولكن مركز النظام المجري يبعد عنا نحو ٤٠٠٠٠ سنة ضوئية. وحتى الآن لا نعلم حجم العجلة - أي النظام المجري - معرفة دقيقة أو قريبة من الدقة؛ ولكن المرجح أن قطرها من رتبة ٢٠٠٠٠٠ سنة ضوئية

والقوة التي تحفظ هذه العجلة من الانتثار في أثناء دورانها هي قوة التجاذب بين النجوم التي تتألف منها. وعليه زى أن النجوم التي على اطرافه بطيئة الحركة، في حين أن النجوم قرب مركزه سريعة. وهذا يشابه ما نجهه في النظام الشمسي ذاته. فأبعد السيارات عن الشمس ابطؤها وأما أقرب السيارات إلى الشمس فاسرعها في السير حولها. والمرجح أن الشمس نفسها تتحرك حول مركز العجلة بسرعة مائتي ميل في الثانية ويستغرق انجها لدورة كاملة حوله مائتي مليون سنة

ونستطيع أن تقدر كتلة «العجلة» بقياس قوة جذبها للشمس لنحيا من الانتثار في الفضاء. والمؤكد أن قوة الجذب هذه تفوق قوة جذب ١٠٠٠٠٠٠ مليون شمس، وقد تكون ضعف

ذلك أو ضعيفه . والمرجح ان بسيطه المادة التي تتجذب هذا الجذب ، نجوم وقنبل منها مادة غازية لطيفة منتشرة في الفضاء . ولما كانت كتلة النجم المتوسط أقل من كتلة الشمس . فالمرجح ان عدد النجوم في النظام المجري — بناء على تقدير سنة المادة التي فيه — يبلغ مائة ألف مليون ( ١٠٠ ٠٠٠ ٠٠٠ ٠٠٠ ) نجوم . واحصاه النجوم المباشر بقرص هذا

### نظام المجرات الخارجية

كان يُظن أولاً ان «النظام المجري» هو المجموعة النجمية الفردية في الكون . ثم ذهب كائط وهرشل — تحيلاً — الى انها احدى مجموعات كثيرة . والبحث الحديث قد ابتدئ تخيلهما كل التأييد . فانك اذا نظرت الى شمال النجم بيتا في كوكبة المرأة المسلسلة رأيت اذا كنت حاد البصر ، لطفة سحابة ضئيلة — هي السديم الكبير في المرأة المسلسلة . فانك اذا راقبتها حسبها لأول وهلة ضوءاً منتشراً . وقد وصفها الفلكي ماريوس بقوله « كأنك تنظر الى نور شعة من خلال بوق » ولكن اذا صوتت الى هذه اللطفة لتلكوا أكثر فأكثر رأيت فيها تفصيلات لا تلبينها بالعين المجردة . أما اذا شئت ان تدرسها درساً طليماً دقيقاً فيجب تصويرها بتعريضها عدة ساعات للوح فوتغرافي . وحينئذ تتبين انها أكبر جداً مما بدت للعين المجردة او لعين التلسكوب . فلها حجم من حجم السماء رتبة سعتها عشرين ضعفاً سعة وجه القمر . وما تراه منها بالعين المجردة انما هو جانب من منطقتها المركزية — وهي كتلة أكثر لجاناً من سائر السديم . وحول هذه الكتلة جانب دقيق البناء يظل محتجباً عنا حتى تتبينه عين الآلة الفوتغرافية

وكما بدت المجرة لتلسكوب غليبيو الصغير سنة ١٦٠٩ مجموعاً بعد ما كانت تبدو اللطفة سحابة منتشرة ، هكذا تمكنت التلسكوبات القوية الحديثة والآلات الفوتغرافية من ان تتبين في المناطق الخارجية في سديم المرأة المسلسلة نقاطاً من النور نستطيع ان نثبت انها نجوم ، وقد قدر الدكتور هبل ( Hubble ) انها تبعد عنا نحو ٨٠٠ ألف سنة ضوئية

هذا السديم شبيه بمجرتنا كما وصفناها . فهو مشبه «بعجلة» مثلها ، وفي وسط العجلة المركز الهبائي اللامع . والبحث البكتري سكوني يدل على ان العجلة — اي السديم — تدور مثل دوران المجرة . ولكن سرعة دورانها اعظم . فمجرتنا تستغرق ٢٠٠ مليون سنة لتتم دورة كاملة ، وأما سديم المرأة المسلسلة فيتمها في ١٧ مليون سنة . وسبب سرعته في الغالب ناشئ من صغر حجمه — فقطره هو ربع قطر مجرتنا — اي ٥٠ ألف سنة ضوئية بدلاً من ٢٠٠ ألف سنة ضوئية . ويمكنك ان تتبين وزنه بتقدير القوة الجاذبة التي تسلطها كنفته على اجزائه الخارجية لتنعما من الانفلاتة في الفضاء في خط مماس للمحيط . وبذلك

نجد أن وزنه صغير إذا قيس بوزن مجرتنا - فهو نحو ٥٠٠٠ مليون شمس يتناهى وزن مجرتنا وهو نحو ٣٠٠٠٠٠٠ مليون شمس

وهذان السديمان : نور هاتان المجرتان ليستا الزوجيتين من نوعهما في الفضاء. فقد تمكن الباحثون من مراقبة مليوني سديم وينتظر أن يمتد بصره إلى نحو ١٦ مليونا متى تم بناء التلسكوب العظيم في أميركا، الذي قطره مرآته ٣٠٠ بوصة

وإذا أخذنا مجموعة من هذه السدم الخارجية (نسبة إلى خارج المجرة التي نحن منها) وجدنا فيها وجوهاً عديدة من الاختلاف من حيث الجسم والشكل واللحان والبناء. ولكن البحث العلمي لا يلبث أن ينظمها في نظام معقول. فإذا صرفنا النظر عن السدم التي ترى من الجانب، وجدنا أننا نستطيع أن نرتب الباقي في سلسلة بحكمة المطلقات تبدأ في السدم الكروية وتنتهي في السدم المسطحة كالأقراص. ولما كانت سرعة دوران جسمه تزداد بزيادة تقلصه، فيصح أن نتهم أن الأشكال المختلفة بين الشكل الكروي والشكل المسطح هي درجات تطور السدم. فإذا صح هذا الرأي، قلنا أن السدم تبدأ حياتها كروية بطيئة الدوران ثم تأخذ في التقلص فتزداد سرعة دورانها وتأخذ في التسطح شيئاً فشيئاً

والطريقة التي نستطيع أن نتحقق بها هذا الرأي هي البحث في تغيرات الشكل التي تطرأ على كتلة غازية دائرية إذا بردت وتقلصت. ومع أن التحليل الرياضي لعملية كهذه، ليس بسيطاً ولا يمكن أن يكون على جانب حاسم من الدقة، إلا أنه وافٍ للحكم. وهذا البحث يثبت لنا أن كتلة من الغاز الدائر الآخذ في التبرودة والتقلص يمر في الأشكال التي تبدو فيها السدم بين الشكين الكروي والمسطح

كيف تكونت هذه السدم أولاً؟ للرأي الذي يخاطر للعقل هو أنها تكونت من مادة الكون الغازية اللطيفة المنتشرة في الفضاء كما تكونت النجوم بتقلص الغاز اللطيف المنتشر عند أطراف السدم الخارجية. ولا مندوحة عن أن يبقى هذا الرأي فرضاً، ولكن ثمة أدلة قوية تؤيده

### صفات السدم الخارجية

أما الفروق في الحجم والسكان بين السدم من شكل واحد، فيعجب أن يكون منشؤها الاختلاف في بعد السدم عنا. وهذا يمكننا من تقدير أعمار السدم كلها، حتى أضلها نوراً بدقة لا بأس بها. فأضال السدم التي تمكس مشاهدتها بتلسكوب جبل ولسن الذي قطره مرآته مائة بوصة تبعد عنا ١٤٠ مليون سنة ضوئية. يرى الدكتور هبل أن نحو مليوني سديم مرزعة داخل هذه المسافة في كل الأنحاء على نحو ١٨٠٠٠٠٠ سنة ضوئية بين السديم والآخر. ويمكننا أن نمثل على توزيع السدم في الفضاء بأخذ كرة مفرغة قطرها ميل ونوزع فيها ٣٠٠

طن من التناح جاعلين المسافة بين النضامة والاخرى عشرة يردات . فالكرة للفرغة مثل الكرة من النضامة التي نستطيع رؤيتها بتكوب مرصد ولنس وكل قفاحة عند سدئما يحتوي على مادة كافية غلظت بضعة آلاف مليون شمس كشمس . وانذا كبروا كفي نضامة حتى تسبح سدئما ، اصبحت كل ذرة فيها من حجم منكب الجوزاء ( وهو اكبر النجوم التي قيست اقطارها ، اذا وضع مركزه فوق مركز الشمس امتدت اطرافه الى قلبك المريح ) فتوزع السدم توزعاً مماثلاً في الكون يزيد القرض بأنها نشأت من الغاز السديمي المنثور في الفضاء . ثم اننا نستطيع ان نثبت ان غازاً كهذا لا يمكن ان يستقر على حاله طويلاً بل يتفكك بالتخلص الى اجزاء عجم كل جزء من رتبة حجم السدم التي رسدت حتى الآن وعملية التفكك التي يبدأ بها تكوين السدم ، طامة في الكون . انما يبدو لاول وهلة ان فعل التجاذب بين دقائق الكون يجذب جميع الاجزاء المتفككة ، ولكن الواقع هو على العكس من ذلك . وليس الكون آخذاً في التفتك فقط بل ان الاجزاء الناشئة عن هذا التفكك آخذة في التشتت كذلك . فكل شفاعة من اشعة الضوء التي تدخل عيوننا تحمل معها شيئاً من الكتلة . وهذه الكتلة كانت قبل ثمانين دقيقة - أي قبل ان تنطلق الشفاعة من الشمس - جزءاً من كتلة الشمس . وعليه فالشمس تفقد من كتلتها كل ثانية اربعة ملايين طن ، ضوءاً وحرارة . فيبدأ عن هذه الحرارة ان سيطرتها الجاذبية على اعضاء اسرتها تضعف رويداً رويداً ، وبضعفها تبعد عنها السيارات رويداً رويداً . فقلك الارض حول الشمس ليس دائرة أو اهليلجاً متقللاً بل هو اشبه شيء بزنبلك ساعة تولي الشكل متجدد الى اعماق الكون المظلمة الباردة . وهذا الاتجاه بدر في اعضاء النظام المجري فكان الاجزاء الصغيرة التي تتصل من الكتل الكبيرة - سواء كانت اقماراً أو سيارات أو نجوماً - آخذة في التفرق ، مضادة في ذلك نوايس التجاذب في الظاهر على الاقل

### التشتت والاتساع

ومن ابث المكتشفات الحديثة على الدهشة ان السدم الخارجية تضها آخذة في التفرق على ما يظهر . فكأنها تفرق منا ، ويفرأ احدنا من الآخر . فقد كنا نظن ، الى عهد قريب ، ان السدم القريبة من مجرتنا ، آخذة في الاقتراب منها ، وان السدم البعيدة عنها ، آخذة في الابتعاد عنها . ولكننا نعلم الآن ان السدم القريبة التي بدت لنا مقربة منا ، انما بدت كذلك لأنها واقعة في خط دوران النظام الشمسي حول مركز المجرة . فذا عملنا حساباً لسرعة سير الشمس حول مركز المجرة ، في تقدير اقتراب السدم وبعادها وجدناها كلها تبعد عنها على ما يظهر . فالسدم القريبة سرعتها قليلة ، والبعيدة سرعتها عظيمة جداً . فالسرعة تماشي البعد بوجه عام .

