**Созвездие Треугольник**

В этом маленьком созвездии, насчитывающем всего 15 видимых невооруженным глазом звезд, видна одна из самых близких к нам и наиболее изученных галактик (МЗЗ). Искать ее нужно правее альфа Треугольника в направлении почти к бета Андромеды - звезде Мирах. Предупреждаем, что галактику М 33 увидеть нелегко. Хотя после туманности Андромеды это самая яркая галактика, ее суммарный "интегральный" блеск равен блеску звезды 6,2m, поверхностная яркость М 33 мала и наблюдать ее стоит только в самые темные звездные ночи. В школьный телескоп вы увидите маленькое круглое светящееся пятнышко. Запомните, что в этот момент ваш глаз воспринял свет, посланный этой далекой (хотя и соседней) звездной системой 2 300 000 лет назад!

На хороших фотографиях галактика МЗЗ очень эффектна. Смотрите нашу фотогалерею. Мы ее наблюдаем почти "плашмя", и нам хорошо доступны для обозрения ее спиральные ветви. Они развиты гораздо полнее, чем в туманности Андромеды или у нашей Галактики. Соответственно меньший объем занимает и ядро М 33.

Галактика в Треугольнике по своему поперечнику почти втрое меньше туманности Андромеды. Она насчитывает в своем составе примерно в 100 раз меньшее количество звезд. Среди них открыто полсотни переменных, главным образом цефеид. Есть там газовые туманности, по спектру вполне напоминающие наши "галактические". В ядре, по-видимому, сосредоточены главным образом горячие звезды, что отличает М 33 от туманности Андромеды и нашего Млечного Пути. Интересно, что на фотографиях, снятых с красным фильтром, галактика М 33 кажется "размазанной", совершенно потерявшей свою спиральную структуру. Это и не удивительно - спирали состоят из горячих звезд, излучающих "голубоватые" лучи с малой длиной волны, а сферический "ореол" вокруг спиральных галактик (в том числе и М 33) включает в себя множество красных гигантов. Они-то и создали сплошную вуаль на фотоснимках с красным фильтром, затушевав этим спиральный силуэт М 33.

В галактике М 33 много космической пыли, которая часто имеет облик темных "каналов". Эти "каналы" в некоторых районах МЗЗ (как и в М31) распадаются на цепочки небольших шаровидных туманностей, причем многие сгущения сверхгигантских звезд и пыли имеют сходные формы и размеры. Невольно приходит на ум аналогия со скоплениями глобул, которые видны в нашей Галактике. Не происходит ли и в М 33 почти на наших глазах возникновение исполинских "протозвезд" при сгущении газопылевой материи?

Любопытно, что в центре М 33 (как и во многих других спиральных галактиках) найден керн диаметром 5", что соответствует его линейному поперечнику 20 пк.