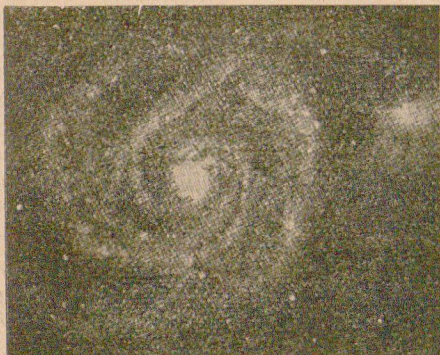


лявостъ, фотографирана, ни е представена на фигура 16.

Друга една добре наблюдаема мъглявост е тази при съзвездиято Андромеда. Тя се отличава отъ Орионовата по това, че не е спирална и заема малко по-малко пространство. Подобни на нея сж наблюдавани множество други, които, бидейки извънредно много отдалечени отъ насъ, се наблюдаватъ само презъ телескопа.

Предполага се, че спиралнитѣ мъглявости сж се образували следъ като две обикновенни мъглявости — стигнали до единъ напредналъ стадий на кондензиране — сж се сблъскали.

Отъ самото сблъскване тѣ сж се преобърнали



фиг. 16

ли при срещата. Нашата слънчева система се е образувала отъ подобна спираловидна мъглявостъ.

наново въ много разредена материя, вследствие високата температура, причинена отъ удара. Въртеливото имъ движение пъкъ се е породило вследствие на това, че центроветѣ на дветѣ тѣла (или още мъглявини) не сж се налага-