

**Памяти пулковского астронома  
Жилинского Евгения Германовича  
(21.09.1948 – 28.05.2017)**



Евгений Германович Жилинский родился 21 сентября 1948 г. в пос. Эгвекино Магаданского р-на Чукотского нац. округа. В 1966 г. он окончил школу в г. Алма-Ате и поступил в Харьковский университет. В 1968 г. перевёлся в ЛГУ, который окончил в 1972 г. С 1972 г. по 1975 г. учился в аспирантуре ГАО РАН. С 21 ноября 1975 г. зачислен на должность младшего научного сотрудника ГАО, с 1 декабря 1986 — научный сотрудник.

В 1981 г. он защитил кандидатскую диссертацию на тему: «Исследование Пулковского фотографического вертикального круга».

В 1978 г. он был участником Шпицбергенской экспедиции. В 1985-1986 гг. он находился в командировке на Кубе для проведения наблюдений кометы Галлея. В 1981-1982 гг. он возглавлял астрометрическую группу ГАС ГАО. В конце 1980-х годов под его руководством на ГАС ГАО был перевезен и установлен телескоп МТМ-500.

Е.Г.Жилинский занимался работами по привязке систем отсчета в оптическом и радио-диапазонах.

В 1993 г. по приглашению Национальной Обсерватории Бразилии в г. Рио де Жанейро он приехал в Бразилию. Здесь он продолжил начатые в Пулковской обсерватории исследования рассеянных скоплений в нашей Галактике. Были выполнены работы по идентификации рентгеновских источников в области рассеянного скопления М67, выполнены астрометрические и фотометрические исследования звезд в областях рассеянных скоплений NGC 1513, NGC 7243 и Trumpler 2.

В Национальной обсерватории Бразилии он исследования вариаций диаметра солнечного диска по измерениям на Астролябии Данжона. Эта работа проводилась в кооперации с обсерваторией Cote d'Azur и Парижской обсерваторией. Исследовались вариации измеряемого диаметра солнечного диска с солнечным циклом, а также с активными явлениями на коротких временных шкалах.

Он также активно участвовал в определении кинематических и динамических характеристик химически-пекулярных звезд нашей Галактики. Исследование кинематики 182 бариевых звезд – звезд в спектрах которых наблюдаются сильные линии бария и других элементов s-процесса – процесса медленного захвата нейтронов. Помимо определения параметров атмосфер этих звезд и детального анализа их химического содержания, были определены вероятности принадлежности каждой исследуемой звезды тонкому и толстому дискам Галактики и гало. В результате, кинематический анализ показал, что 90% бариевых звезд принадлежит населению тонкого диска.

Он исследовал звезду ТУС 5619-109-1, которая имеет высокое содержание азота и алюминия и элементов, образованных в ходе медленного захвата нейтронов (s-процесс). Анализ измерений лучевых скоростей этой звезды не указывает на ее двойственность. Высказано предположение, что звезда ТУС 5619-109-1 образовалась из вещества, ранее обогащенного элементами s-процесса, как это наблюдается во многих карликовых галактиках и шаровых скоплениях. Динамический анализ указывает на небольшую вероятность того, что эта звезда была выброшена из шарового скопления  $\omega$  Cen.

Е.Г.Жилинский проводил также исследования сверхбыстрых звезд (Hypervelocity stars). Такие звезды имеют пространственные скорости, превышающие скорость убегания из Галактики и являются естественным следствием наличия массивной черной дыры в центре нашей Галактики. Исследования звезд со сверхвысокими скоростями очень важны для оценки внешнего гало Галактики и позволяют лучше оценить его массу.

Е.Г.Жилинский активно участвовал в общественной жизни ГАО РАН. В 1982-1983 гг. он был председателем профкома обсерватории, в 1983 г. был секретарем партбюро.

Е.Г.Жилинский автор более 100 научных работ.