

ISSN 2518-1726 (Online),
ISSN 1991-346X (Print)

ҚАЗАҚСТАН РЕСПУБЛИКАСЫ
ҰЛТТЫҚ ҒЫЛЫМ АКАДЕМИЯСЫНЫҢ

Х А Б А Р Л А Р Ы

ИЗВЕСТИЯ

НАЦИОНАЛЬНОЙ АКАДЕМИИ НАУК
РЕСПУБЛИКИ КАЗАХСТАН

NEWS

OF THE NATIONAL ACADEMY OF SCIENCES
OF THE REPUBLIC OF KAZAKHSTAN

**ФИЗИКА-МАТЕМАТИКА
СЕРИЯСЫ**



СЕРИЯ

ФИЗИКО-МАТЕМАТИЧЕСКАЯ



**PHYSICO-MATHEMATICAL
SERIES**

4 (314)

ШІЛДЕ – ТАМЫЗ 2017 Ж.

ИЮЛЬ – АВГУСТ 2017 Г.

JULY – AUGUST 2017

1963 ЖЫЛДЫҢ ҚАҢТАР АЙЫНАН ШЫҒА БАСТАҒАН
ИЗДАЕТСЯ С ЯНВАРЯ 1963 ГОДА
PUBLISHED SINCE JANUARY 1963

ЖЫЛЫНА 6 РЕТ ШЫҒАДЫ
ВЫХОДИТ 6 РАЗ В ГОД
PUBLISHED 6 TIMES A YEAR

АЛМАТЫ, ҚР ҰҒА
АЛМАТЫ, НАН РК
ALMATY, NAS RK

Б а с р е д а к т о р ы
ф.-м.ғ.д., проф., ҚР ҰҒА академигі **Ғ.М. Мұтанов**

Р е д а к ц и я а л қ а с ы:

Жұмаділдаев А.С. проф., академик (Қазақстан)
Кальменов Т.Ш. проф., академик (Қазақстан)
Жантаев Ж.Ш. проф., корр.-мүшесі (Қазақстан)
Өмірбаев У.У. проф. корр.-мүшесі (Қазақстан)
Жүсіпов М.А. проф. (Қазақстан)
Жұмабаев Д.С. проф. (Қазақстан)
Асанова А.Т. проф. (Қазақстан)
Бошқаев К.А. PhD докторы (Қазақстан)
Сұраған Д. корр.-мүшесі (Қазақстан)
Quevedo Hernando проф. (Мексика),
Джунушалиев В.Д. проф. (Қырғыстан)
Вишневский И.Н. проф., академик (Украина)
Ковалев А.М. проф., академик (Украина)
Михалевич А.А. проф., академик (Белорус)
Пашаев А. проф., академик (Әзірбайжан)
Такибаев Н.Ж. проф., академик (Қазақстан), бас ред. орынбасары
Тигиняну И. проф., академик (Молдова)

«ҚР ҰҒА Хабарлары. Физика-математикалық сериясы».

ISSN 2518-1726 (Online), ISSN 1991-346X (Print)

Меншіктенуші: «Қазақстан Республикасының Ұлттық ғылым академиясы» РҚБ (Алматы қ.)
Қазақстан республикасының Мәдениет пен ақпарат министрлігінің Ақпарат және мұрағат комитетінде
01.06.2006 ж. берілген №5543-Ж мерзімдік басылым тіркеуіне қойылу туралы куәлік

Мерзімділігі: жылына 6 рет.
Тиражы: 300 дана.

Редакцияның мекенжайы: 050010, Алматы қ., Шевченко көш., 28, 219 бөл., 220, тел.: 272-13-19, 272-13-18,
www.nauka-nanrk.kz / physics-mathematics.kz

© Қазақстан Республикасының Ұлттық ғылым академиясы, 2017

Типографияның мекенжайы: «Аруна» ЖК, Алматы қ., Муратбаева көш., 75.

Главный редактор
д.ф.-м.н., проф. академик НАН РК **Г.М. Мутанов**

Редакционная коллегия:

Джумадильдаев А.С. проф., академик (Казахстан)
Кальменов Т.Ш. проф., академик (Казахстан)
Жантаев Ж.Ш. проф., чл.-корр. (Казахстан)
Умирбаев У.У. проф. чл.-корр. (Казахстан)
Жусупов М.А. проф. (Казахстан)
Джумабаев Д.С. проф. (Казахстан)
Асанова А.Т. проф. (Казахстан)
Бошкаев К.А. доктор PhD (Казахстан)
Сураган Д. чл.-корр. (Казахстан)
Quevedo Hernando проф. (Мексика),
Джунушалиев В.Д. проф. (Кыргызстан)
Вишневский И.Н. проф., академик (Украина)
Ковалев А.М. проф., академик (Украина)
Михалевич А.А. проф., академик (Беларусь)
Пашаев А. проф., академик (Азербайджан)
Такибаев Н.Ж. проф., академик (Казахстан), зам. гл. ред.
Тигиняну И. проф., академик (Молдова)

«Известия НАН РК. Серия физико-математическая».

ISSN 2518-1726 (Online), ISSN 1991-346X (Print)

Собственник: РОО «Национальная академия наук Республики Казахстан» (г. Алматы)

Свидетельство о постановке на учет периодического печатного издания в Комитете информации и архивов
Министерства культуры и информации Республики Казахстан №5543-Ж, выданное 01.06.2006 г.

Периодичность: 6 раз в год.

Тираж: 300 экземпляров.

Адрес редакции: 050010, г. Алматы, ул. Шевченко, 28, ком. 219, 220, тел.: 272-13-19, 272-13-18,
www.nauka-nanrk.kz / physics-mathematics.kz

© Национальная академия наук Республики Казахстан, 2017

Адрес типографии: ИП «Аруна», г. Алматы, ул. Муратбаева, 75.

E d i t o r i n c h i e f
doctor of physics and mathematics, professor, academician of NAS RK **G.M. Mutanov**

E d i t o r i a l b o a r d:

Dzhumadildayev A.S. prof., academician (Kazakhstan)
Kalmenov T.Sh. prof., academician (Kazakhstan)
Zhantayev Zh.Sh. prof., corr. member. (Kazakhstan)
Umirbayev U.U. prof. corr. member. (Kazakhstan)
Zhusupov M.A. prof. (Kazakhstan)
Dzhumabayev D.S. prof. (Kazakhstan)
Asanova A.T. prof. (Kazakhstan)
Boshkayev K.A. PhD (Kazakhstan)
Suragan D. corr. member. (Kazakhstan)
Quevedo Hernando prof. (Mexico),
Dzhunushaliyev V.D. prof. (Kyrgyzstan)
Vishnevskiy I.N. prof., academician (Ukraine)
Kovalev A.M. prof., academician (Ukraine)
Mikhalevich A.A. prof., academician (Belarus)
Pashayev A. prof., academician (Azerbaijan)
Takibayev N.Zh. prof., academician (Kazakhstan), deputy editor in chief.
Tiginyanu I. prof., academician (Moldova)

News of the National Academy of Sciences of the Republic of Kazakhstan. Physical-mathematical series.

ISSN 2518-1726 (Online), ISSN 1991-346X (Print)

Owner: RPA "National Academy of Sciences of the Republic of Kazakhstan" (Almaty)

The certificate of registration of a periodic printed publication in the Committee of information and archives of the Ministry of culture and information of the Republic of Kazakhstan N 5543-Ж, issued 01.06.2006

Periodicity: 6 times a year

Circulation: 300 copies

Editorial address: 28, Shevchenko str., of. 219, 220, Almaty, 050010, tel. 272-13-19, 272-13-18,
www.nauka-nanrk.kz/physics-mathematics.kz

© National Academy of Sciences of the Republic of Kazakhstan, 2017

Address of printing house: ST "Aruna", 75, Muratbayev str, Almaty

L.A. Pavlova

Fesenkov Astrophysical Institute, Almaty, Kazakhstan

Lapavlova44@mail.ru

INVESTIGATING OF THE STRUCTURE AND MECHANISMS VARIABILITY IN ENVELOPES OF YOUNG STARS

Abstract. The Herbig Ae/Be (HAeBe) stars are pre-main sequence stars surrounded by gas- and dust-rich circumstellar discs often show a near-infrared excess. From interferometric observations imaged discs with developing cavities or wide gaps and thermal deficits in the mid-IR have identified with typical of the Meeus group I HAe stars, as pretransitional disks. In some discs spiral arms have been found, and a few cases have demonstrated that these are also seen in dust and gas in the sub-millimeter, consistent with spiral density waves. Studying the circumstellar environment at small scales is possible through linear spectropolarimetry. The spectropolarimetric observations of 12 HAe/Be objects have the largest wavelength coverage, 4560Å- 9480Å. A change in linear polarisation across the H α line, is detected in all objects. Such a line effect reveals the fact that matter are not distributed in a spherically symmetric volume, suggesting the presence of small disks around these accreting objects. Different epochs of near-IR spectroscopy for a sample of 25 young stars, including T Tau, HAe/Be, and FU Ori objects is obtained K-band spectra of the BrGamma transition of hydrogen, with a resolution of ~ 3500 . Epochs were taken over a span of >1 year, sampling time-spacings of roughly one day, one month, and one year. The compare observed variability with expectations for rotationally-modulated accretion onto the central stars and time-variable continuum emission or extinction from matter in the inner disk. The characteristic timescale of this variability is often observed to be hours to days, similar to expectations for magnetically mediated accretion. In particular, optical spectroscopic variability on timescales comparable to stellar rotation periods has been interpreted as evidence for rotationally-modulated accretion along stellar magnetic field lines. Optical line profiles for many young stars appear to trace a combination of infalling and outflowing matter. It may be hard to distinguish whether observed variability is due to a variable accretion flow, a variable outflow, or a combination of both. The variability of the optical and near-IR lines are correlated, but suggest that the variability amplitude may be (marginally) smaller for Br emission than for H α emission. Z CMa indicate a complex environment in which each star has a circumstellar disk and drives a jet, and the whole system is embedded in a large dusty envelope. The C IV 1548,1550 λ line luminosities are compared to non - simultaneous accretion rate estimates for AeBeX showing C IV emission. The younger objects are indeed accreting at a faster rate, and that the accretion rate diminishes more quickly for older HAeBe stars, which could be a consequence of disc dissipation.

Key words: young stars, circumstellar structure, magnetospheric accretion, outflow.

Л.А. Павлова

Астрофизический институт им В.Г. Фесенкова, Алматы, Казахстан

ИССЛЕДОВАНИЕ СТРУКТУРЫ И МЕХАНИЗМОВ ПЕРЕМЕННОСТИ В ОБОЛОЧКАХ МОЛОДЫХ ЗВЕЗД

Аннотация. Звезды AeBe Хербига относятся к молодым объектам, эволюционирующим к Главной Последовательности, они окружены газово-пылевыми околозвездными дисками, которые создают избытки ближнего инфракрасного излучения. По интерферометрическим наблюдениям обнаружены диски с развитыми полостями или широкими разрывами и дефицитом тепла в средней ИК области, которые относятся к группам Ae звезд Хербига. Недавние наблюдения позволили предположить, что многие объекты гр.1 с

вспыхивающими дисками имеют разрыв, тогда как гр. 2 с вытянутыми дисками этих разрывов не имеют. В некоторых дисках находят спиральную структуру, аналогичную структуре в субмм диапазоне, согласующуюся со спиральными волнами плотности. Методом линейной спектрофотометрии исследовалась околозвездная среда 12 AeVe звезд Хербига в широком диапазоне длин волн 4560А-9480А, которые показали изменения линейной поляризации через линию H α во всех объектах. Это свидетельствует о несферической симметрии оболочки, предполагая присутствие малых дисков вокруг аккрецирующих объектов. На примере 25 молодых звезд, среди которых T Tau, XAe/Be, and FU Ori, получена спектроскопия в близкой ИК области в полосе К линии BrG с разрешением 3500. Эпоха наблюдений более 1года с интервалом один час, один день, один месяц, один год. Проведено сравнение наблюдаемой переменности с ожидаемым для вращательно модулированной аккреции на звезду и временная переменность непрерывной эмиссии или экстинкция от среды внутреннего диска. Характерное время переменности наблюдалось в пределах часа или дней указывает на магнитную аккрецию. Переменность в оптической спектроскопии на шкале, сравнимой с периодом звездного вращения, интерпретируется в рамках вращательно модулированной аккреции вдоль линий звездного магнитного поля. Оптические профили линий часто показывают комбинацию падающего и истекающего материала. Потому трудно разделить природу переменности благодаря аккреционным потокам, истечению, или их комбинации. Переменность в оптике и ИК коррелирует, но амплитуда переменности в оптике в линии H α выше, чем в линии Br-гамма. Комплексная структура вокруг двойной системы Z CMa показала диски и джеты около каждой из звезд, погруженных в общую большую пылевую оболочку. По линиям C IV 1548,1550 А было показано, что в юных объектах скорость аккреции выше и она уменьшается с возрастом по мере диссипации диска.

Ключевые слова: молодые звезды, околозвездная структура, магнитосферная аккреция, истечения.

Введение

Исследование природы сложных структур околозвездных оболочек молодых звезд с массами 2-15 M_{\odot} является одним из наиболее информативных и коротких этапов в формировании звезд, который позволяет понять ход эволюции и рождение планетных систем. Изучение физики и морфологии околозвездных структур ведется разными методами и в широком спектральном диапазоне. На основе разных методов наблюдений возможно выделение основных структур околозвездной оболочки и зон действия механизмов - звездного и дискового ветра, аккреции, истечения и падения вещества, областей испарения пыли, внутреннего газового диска и магнитосферы. Изучение околозвездной среды на малых шкалах возможен методом спектрополяриметрии, способным измерять рассеяние фотонов на свободных электронах в плотном ионизованном газе и магнитные поля по параметрам Стокса. Анализ переменности профилей эмиссионных линий в оптике и инфракрасном диапазоне позволяет анализировать физические и динамические процессы в околозвездных оболочках. ИК спектро-интерферометрия позволяет исследовать внутреннюю структуру дисков вокруг молодых звезд и выявлять мультиплетные эмиссионные компоненты. Данные поляризации дают информацию об асимметрии среды около звезд, эволюционирующих к Главной Последовательности, так как в плотных молекулярных облаках формирование звезд и их околозвездных структур происходит вдоль силовых линий магнитных полей. Именно поэтому можно ожидать связь между величиной и ориентацией собственной поляризации излучения молодых звезд с направлением магнитного поля и с вытянутостью околозвездных структур. Так наличие дисков может привести к значительной собственной поляризации, степень которой зависит от количества рассеивающей пыли, сплюснутости диска и его ориентации по отношению к наблюдателю. Необходимы длительные мониторинги большого числа AeVe звезд Хербига во всем спектральном диапазоне с высоким разрешением для более однозначного выбора механизмов переменности и определения изменений околозвездных структур в процессе эволюции. В данной работе рассматриваются современные наблюдения объектов, полученные на больших телескопах Европейских обсерваторий, для анализа механизмов и структур звезд с оболочками.

Методы исследования

Многочисленные поляризационные наблюдения молодых объектов за последние 30 лет показали выровненность между околозвездной поляризацией и межзвездными магнитными полями. Магнитные поля играют большую роль на больших масштабах в процессах коллапса гигантских молекулярных облаков и на малых шкалах при формировании протозвездных джетов и истечений и околозвездных дисков [1].

Современная ИК-интерферометрия позволяет довольно точно определить наклон диска. Углы истечений или джетов можно получать из карт протяженной оптической и радио эмиссии. На прямых снимках областей молодых звезд оптические джеты позволяют определить плоскости неразрешенных дисков, предполагая ортогональность этих структур. Данные таблицы 1 показывают ортогональность джетов и дисков и связь направлений данных структур с собственной поляризацией звезды. Данные ИК поляриметрии подтверждают зависимость ориентации поляризации от оптической толщи диска: оптически тонкий диск имеет

угол поляризации перпендикулярно плоскости диска, тогда как оптически толстый диск производит поляризацию параллельно диску [3,4].

Таблица 1 - Параметры собственной поляризации AeVe звезд Хербига и ориентация межзвездных и околозвездных структур [2,3]

Object	Alt. Name	Sp	θ_{out}	θ_{disk}	Pol. θ^*	θ_{gl}	θ_{cl}
V594 Cas	BD+61.154	B8	2	83	100	83	178
HD 200775	MWC 361	B2	70	7	96	40	170
LkHa 208		B7	4	90	17	150	0
MWC 137		B0	30	152	162	162	30
MWC 147	V700 Mon	B6		80	168	162	80
R Mon		B0/8	5	90	91	156	0
MWC 297		B0	164	95	112	40	40
BD+40 4124	V1685 Cyg	B3		110	14	40	170
MWC 1080	V628 Cas	B0	60	55	75	70	70
HD163296		A0	40	135	28	40	40
AB Aur	HD 31293	A0		79	160	170	176

В Таблице 1- 1и2 столбцы-имя звезды, 3-спектральный класс, 4-угол истечения,5-ориентация диска, 6-собственная поляризация звезды, 7- ориентация плоскости Галактики, 8-вытянутость облака.

За последние 10 лет на очень больших телескопах с интерферометрами получены наблюдения большого числа протопланетных дисков. Коронаграфические наблюдения в ИК области показали, что вблизи молодых звезд AeVe Хербига обнаружены диски с разрывами у звезд HD 142527, Oph IRS 48, SAO 206462, HD 169142, HD 100546, где разрыв в NIR чаще меньше, чем разрыв в субмм диапазоне. Для объектов гр.1 были найдены диски с развитыми полостями или широкими разрывами и дефицитом тепла среднем ИК. Эти разрывы могут быть связаны с формированием массивных тел (экзопланет).



Рисунок 1 - Схема структуры околозвездной оболочки с разрывами

Недавние наблюдения позволили предположить, что многие объекты гр.1 с вспыхивающими дисками имеют разрыв, тогда как гр. 2 с вытянутыми дисками этих разрывов не имеют. Было обнаружено, что некоторые объекты гр.2 имеют размеры и цвета подобно источникам гр.1 переходных дисков. Это указывает на возможность подобия структур. Вероятно, есть популяция объектов гр.2 с разрывами и вытянутые диски с разрывами возможно происходят из вытянутых дисков без разрывов. Или разрывы в вытянутых дисках формируют отдельную популяцию, или некоторые из них могут принадлежать к вспыхивающим дискам с большими разрывами [5]. На рис.2 приведены примеры коронаграфических наблюдений в ИК области объектов гр.1 с ярко выраженной спиральной структурой.

Наиболее примечательной особенностью NIR изображений оказались спиральные рукава в 8 звездах Хербига и одной G-типа системы. Число рукавов варьируется от диска к диску от одного (HD 34282; V 1297 Ori; Oph IRS 48) до 5 и более (HD142527; AB Aur; HD 100546). Когда имеются CO наблюдения, то они тоже следуют этим структурам. Асимметричные спиральные рукава затемняют внешние диски у SAO 206462, MWC 758 и HD 142527. Затемнение большей доли внешнего диска предполагает, что спиральные рукава, видимые в NIR, имеются на высоких широтах по отношению к диску и они оптически толстые.

Спиральные структуры, обнаруженные в некоторых дисках, часто видны и субмм диапазоне как спиральные волны плотности. Обнаружение таких волн зависит от положения объекта на луче зрения, т.е. наилучшая ситуация вид с полюса [5].

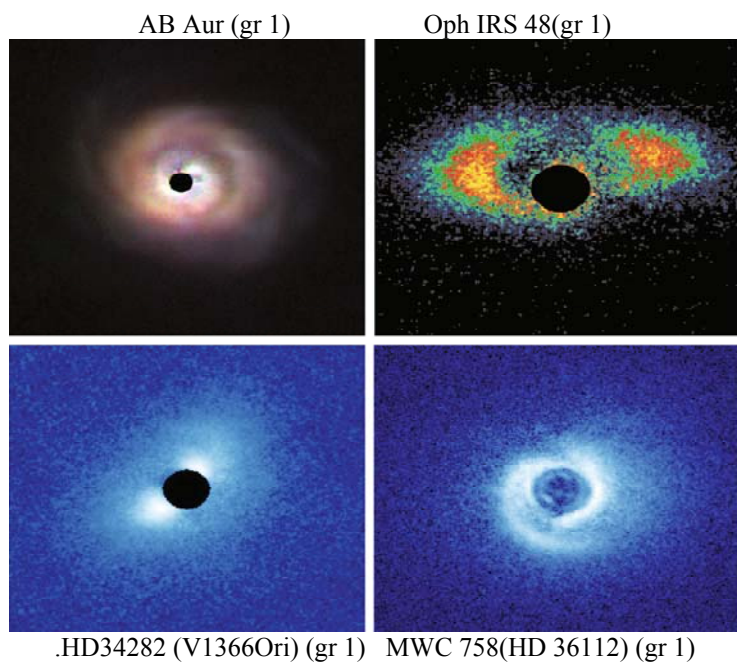


Рисунок 1 - Распределение околозвездной среды в ИК области для объектов гр.1.

Результаты исследования

Эволюционный статус AeBe звезд Хербига (AeBeX) предполагает присутствие нестационарных процессов как в самой звезде, так и в околозвездной оболочке, отвечающей за значительную переменность наблюдаемых эмиссионных линий в широком спектральном диапазоне. Такие проявления позволяют определять структуру оболочки и механизмы, ответственные за формирование переменности. Так в спектрах многих звезд наблюдаются линии высокой ионизации и эмиссия X-лучей. Отмечена вращательная модуляция резонансных линий, которая может быть объяснена модуляцией структуры ветра в магнитном поле. Но прямых признаков аккреции в спектрах AeBeX звезд пока недостаточно, но для объяснения больших инфракрасных избытков излучения она необходима. Однако возможность наблюдений аккреции вблизи горячих звезд на начальной стадии эволюции и роль магнитных полей в формировании аккреционных дисков остается открытой проблемой. Анализ наблюдаемых скоростей эмиссионных линий показывает, что области, где идут процессы истечения и аккреции, расположены на одних и тех же расстояниях вблизи звездной поверхности. Наблюдаемые смены этих механизмов для ряда объектов зависят от изменения оптической толщи, которая может меняться в зависимости от положения вращающейся неоднородной оболочки на луче зрения. Данные моделирования показали преимущество для модели падения/ истечения с присутствием газа на радиусе 0.01a.e. Была поддержана гипотеза о том, что эмиссия в основном идет по магнитосферному течению аккреции и/или истечения в юных системах с диском, создавая наблюдаемые активные явления. Процессы аккреции являются эволюционным индикатором формирования молодых звезд, но для звезд AeBe Хербига они плохо идентифицируются, хотя многие наблюдательные явления часто связывают с магнитной активностью. Временная характеристика переменности в пределах часа или дней, подобно ожидаемого от магнитной аккреции. Спектроскопическая переменность на шкале, сравнимой с периодом вращения интерпретируется как очевидность для вращательной модуляции аккреции вдоль линий магнитного поля звезды. Позднее были проведены подобные мониторинги и для более массивных аналогов звезд AeBe Хербига. Для некоторых звезд сила магнитных полей измерена в пределах нескольких сот гаусс, что говорит о слабой аккреции. Наблюдается ясная корреляция между периодом вращения звезды и силой магнитной активности у этих звезд, которые создают важные переменные физические эффекты в аккреционных течениях. Скорее всего, максимум переменности в скорости масс - аккреции достигается на временной шкале вращения, которая показывает, что вращательная модуляция является ключом для понимания аккреции.

Наблюдения показывают, что газ и пыль распределены неоднородно, область газовой эмиссии расположена близко к звезде и более компактна, чем пылевая. Так данные эмиссии в линии V γ -гамма в ИК области вокруг некоторых массивных звезд показывают, что газ более протяжен, чем пыль, предполагая образование этой эмиссии в следах истечения. Было предположено возникновение V γ - гамма эмиссии на расстояниях меньше 0.1 a.e. Наиболее реалистичная физическая модель запыленного околозвездного диска

предполагает, что эмиссия от горячей пыли доминирует вблизи радиуса сублимации пыли и включает газовую эмиссию до внутреннего края. Предполагается, что пылевая эмиссия возникает в круге с радиусом около 0.2 а.е. с достаточной температурой для сублимации пыли [6].

Переменность в скорости аккреции может привести к изменениям в структуре внутреннего диска, связанную с временной переменностью околозвездной экстинкции. Наблюдаемая переменность в оптических эмиссионных линиях часто интерпретируются в терме переменной аккреции, которая дает эмпирические корреляции светимости линий со скоростью аккреции. Для многих молодых звезд прослеживается комбинация падения и истечения вещества. И порой трудно разделить наблюдаемую переменность происходит она за счет падения или истечения, или их комбинации. Не все звезды с P Cyg эмиссионным профилем в оптике повторяются в ИК области в профиле линии V γ гамма, которая чаще показывает признаки аккреции по обратному P Cyg профилю. Многие исследования показывают корреляцию оптической и ИК переменности, но амплитуда переменности эмиссии в ИК меньше, чем в линии H α . Один из путей разрешить эту проблему - мониторинг V γ гамма эмиссии, которая тоже коррелирует со скоростью аккреции. С этой целью были проведены спектроскопические наблюдения 25 молодых звезд в области К полосы в линии водорода V γ гамма с разрешением 3500 для выявления особенностей переменности среди T Tau, 17 AeBeX и 3 объектов типа FU Ori. Спектроскопический мониторинг звезд в оптическом диапазоне привел к некоторому пониманию о кинематике газа и переменности вокруг молодых звезд. Среди AeX звезд эмиссия определена во всех объектах с амплитудой переменности похожей на T Tau. Но для звезд с двойным профилем HD 141569 и 51 Ori предполагается другая морфология эмиссии. Практически все BeX звезды показали сильную V γ гамма эмиссию и более переменную, кроме, LkHa 169 и V361 Ser. Наиболее массивный объект V645 Cyg показал признаки звездного ветра во всех эпохах. Однако MWC 297- еще один массивный объект не показал таких профилей в эмиссионных линиях. Не все звезды с P Cyg эмиссионным профилем в оптике повторяются в ИК области в профиле линии V γ гамма, которая более часто показывает признаки аккреции по обратному P Cyg профилю. Многие исследования показывают корреляцию оптической и ИК переменности, но амплитуда переменности эмиссии в ИК меньше, чем в линии H α . [7]

Обсуждение результатов исследования

Распространенная точка зрения о том, что AeBeX звезды окружены дисками, через которые материал непрерывно аккрецирует на звезду, но точного сценария еще нет. Требуется изучение структуры и механизмов в околозвездных оболочках, через которые вещество падает на звезду по аккреционным каналам. Необходимы методы, способные исследовать среду очень близкую к звезде, где возможно изучение влияния действия магнитосферной аккреции. Ключевая роль наблюдений состоит в определении структуры ионизованных областей – являются они сферически симметричными или нет. Если нет, то тогда вытянутые структуры возможно поддерживают наблюдения для сценария дисковой аккреции, отвечающей за формирование таких звезд. Изучение околозвездной среды на таких малых шкалах возможно методами спектрополяриметрии, способной измерять рассеяние фотонов на свободных электронах в плотном ионизованном газе. Получены данные спектрополяриметрических наблюдений 12 AeBeX звезд в более широкой оптической области от 4560Å до 9480Å, чем ранее. В спектре есть рекомбинированные линии водорода, Ca II, Fe II, OI and He I и несколько запрещенных линий [O I], [Fe II] и [S II]. Уровень непрерывной поляризации в объектах от 0.3% до 12% (HD 85567 и R Mon соответственно). Поляризация континуума в некоторых случаях не следует закону Серковского, но предполагает собственную поляризацию, переменность которой значительна по сравнению с межзвездной. Изменения в поляризации вдоль линии H α определены во всех объектах, что связано с уплощенной структурой оболочки. [8]

Звезды AeBe Хербига расположены между низко массивными и массивными звездами и могут помочь в объяснении формирования многих наблюдаемых механизмов. На примере 91 звезд AeBeX проведено большое однородное спектроскопическое исследование данных, для получения темпа аккреции. Измерения в УФ были промоделированы в контексте магнитосферной аккреции, для прямого определения скорости аккреции. Определены различные корреляции между аккрецией и свойствами звезд: юные и часто массивные звезды имеют сильную аккрецию и соотношение 1:1 между светимостью аккреции и звездной светимостью. Несмотря на общую тенденцию увеличения скорости аккреции в AeBeX по сравнению с классическими T Tau звездами, видны различия в корреляции между AeX и BeX звездами. Это приводит к трудностям в использовании модели магнитосферной аккреции для некоторых BeX звезд, что дает основание для предположения другой формы аккреции для звезд BeX. [9].

Для Be звезды Хербига MWC147 были проведены спектральные наблюдения в области H α в АФИФ на протяжении многих лет, которые позволяют понять некоторые особенности излучения такого типа объектов. Спектральные наблюдения и данные других авторов показали временные изменения эмиссионного профиля линии H α , которые свидетельствуют в пользу присутствия аккреции и истечения в разные моменты времени

[10,11]. Это проявлялось в переменности пиков V и R двойного профиля в соотношениях интенсивности $V > R$ (аккреция) или $V < R$ (истечение). Инфракрасные наблюдения этого объекта в близкой и средней области (в полосах NIR H и K, в полосах MIR 8 мкм и 13 мкм) из данных VLTI/MIDI и AMBER позволили построить не только геометрию распределения яркости, но и радиальное распределение температуры в диске [12]. На основе этих наблюдений было проведено детальное моделирование интерферометрических данных спектрального распределения энергии моделями 2-Д переноса излучения. Модели Кеплеровского диска с эмиссией от оптически толстого внутреннего газового аккреционного диска (внутри зоны сублимации пыли) хорошо воспроизводят ИК наблюдения. Был сделан вывод, что непрерывная эмиссия в NIR от MWC147 доминирует за счет аккреционной светимости от оптически толстого внутреннего газового диска, а MIR эмиссия за счет вклада от внешнего пылевого диска. ИК спектро-интерферометрия позволяет исследовать внутреннюю структуру дисков вокруг молодых звезд и выявлять мультиплетные эмиссионные компоненты.

Исследование околосредной среды вблизи звезды Z СМа, состоящей из звезд ВеХ и FU Ori, разделенных на 100а.е., показали комплексное окружение у каждой звезды, у которых есть околосредный диск и джет, а вся система заключена в большую пылевую оболочку. Цель работы – проба среды в пределах 400а.е. около Z Сма с использованием высоко контрастных поляриметрических изображений в H и K полосах, которые показали сложную внутреннюю среду в деталях и хорошим контрастом. Центральная двойная показала три ярких и сложных структуры: общую пылевую оболочку, протяженную особенность в прямом свете и загадочное яркое пятно южнее двойной, но пространственно связанной с протяженной особенностью. [13]

Спектры с высоким разрешением в ультрафиолете небольшого числа звезд AeBeX были проанализированы для выяснения природы высоких температур газа (около 10^5 K) в этих звездах. Светимость линий C IV 1548,1550Å сравнивалась с оценками скорости аккреции, полученных для других объектов с этими эмиссионными линиями. Было показано, что нет очевидности для горячего оптически толстого ветра в приведенных примерах. Все объекты показали двойные профили эмиссии в C IV. Морфология и пики скоростей этих линий дает основание предполагать, что они сформированы в слабом, оптически тонком ветре, а не в аккреционных потоках, как в случае горячих линий в классических T Tau (CTTS) звездах. Отсутствие сильного сигнала истечения и отсутствие очевидности для формирования линий в аккреционных потоках вполне согласуются с выводами исследований в оптике линии He I 10830Å для AeBeX звезд, которые показали, что близкая околосредная среда звезд AeBeX, в целом, отличается от среды около CTTS. Сигнал истечения наблюдался в высоко температурных линиях C IV в некоторых AeBeX звездах. Для AV Aur, BD+46. 3471, HD 250550, и BD+61.154 первые модели формирования линии C IV в расширяющейся хромосфере показали, что температура в ветре 15000 – 20000K и потере массы $5 \cdot 10^{-8}$ Мо/год. Сигналы сильного звездного ветра при умеренной температуре около 20000K видны во многих AeBe звездах Хербига в линии He I 10830Å. [14,15]

Выводы

Современные методы наблюдений позволяют разрешать внутренние (0.1а.е) области между звездой диском. Это позволяет исследовать детально структуру и физику околосредной оболочки, которая включает пыль и излучающий газ, морфологию диска, роль магнитных полей в формировании механизмов падения или истечения газа. Данные показывают преимущество для модели падения/ истечения и согласуются с присутствием газа на радиусе 0.01а.е. Обнаружены спиральные рукава в околосредных структурах в ИК и субмм диапазонах, видимые как спиральные волны плотности. Анализ наблюдаемых скоростей эмиссионных линий показывает, что области, где идут процессы истечения и аккреции, расположены на одних и тех же расстояниях вблизи звездной поверхности. Характерное время переменности наблюдалось в пределах часа или дней указывает на магнитосферную аккрецию. Переменность в оптической спектроскопии на шкале, сравнимой с периодом звездного вращения и интерпретируется в рамках вращательно модулированной аккреции вдоль линий звездного магнитного поля. Оптические эмиссионные профили линий часто показывают комбинацию падающего и истекающего материала. Наблюдаемая эмиссия идет по магнитосферному течению аккреции и/или истечения в юных системах с диском, создавая наблюдаемые активные явления. По эмиссионным линиям в разных спектральных диапазонах было показано, что в юных объектах скорость аккреции выше, и она уменьшается с возрастом по мере диссипации диска.

Работа выполнена в рамках гранта №0075/ГФ4

ЛИТЕРАТУРА

[1] Targon C.G., Rodrigues C.V., Cerqueira A.H., Hicckel G.R. Correlating the interstellar magnetic field with protostellar jets and its sources. Ap.J.2011.V.743.P.54

- [2] Павлова Л.А. Влияние магнитных полей на формирование околозвездных структур. *Известия МОН РК. НАН РК* 2001. №4.с.56-60.
- [3] Павлова Л.А. Исследования поляризации и магнитных полей в Орионе. *Известия МОН РК. НАН РК* 2012 .№3 №4.с.56-60.
- [4] Pereyra A. et.al. Near Infrared polarimetry of a sample of YSOs? 2009. arXiv:0903.4212.
- [5] Grady C., Fukagawa M., Maruta Y., et.al. The outer disks of Herbig stars from the UV to NIR. *Astrophys Space Sci* (2015) 355:253–266
- [6] Mottram J.C. et.al On the difference between Herbig Ae and Be stars. *MNRAS* 2007, 377, 1363
- [7] Eisner J.A., Rieke G.H., Rieke M.J. et.al. Time-monitoring observation of Br γ emission from Young stars. *MNRAS* 2015.V.447.P.202
- [8] Ababakr M., Oudmaier R.D., Vink J.S. Linear spectropolarimetry across the optical spectrum of Herbig AeBe stars.// *MNRAS* 2016. V.461. P.3089
- [9] Fairlamb J.R., Oudmaier R.D., Mendigutia I., Ilee J., van den Ancker M.E. A spectroscopic survey of Herbig AeBe stars with X-shooter I: Stellar parameters and accretion rates // *MNRAS*-2015.-V453.P.976].
- [10] Курчаков А.В., Рспаев Ф.К. Спектральные и фотометрические наблюдения Be звезды MWC 147. *Изв.НАН РК.*- 2009.- N4.- С.46.
- [11] Pavlova L.A., Kondratyeva L.N., Valiullin R.R. Spectral variations of AeBe Herbig stars in the Mon R1 *Astron.and Astrophys. Transactions*- 2005.-V.24.P.-307.
- [12] Kraus S., Preibisch Th., and Ohnaka K. Resolving the inner active accretion disk around the Herbig Be star MWC147 with VLTI/MIDI+AMBER spectro-interferometry. arXiv:0801.4377v1
- [13] Canovas H., Perez S., Dougados C., et.al. *A&A* 2015V.578.P.1
- [14] Wilson Cauley P., Johns –Krull C.M. Diagnosing Mass Flows around Herbig AeBe stars
- [15] using HeI 10830 line. *Ap.J.*-2014.-V.-797.-P.112.
- [16] Wilson Cauley P., Johns –Krull C.M. INVESTIGATING THE ORIGIN OF HOT GAS
- [17] LINES IN HERBIG AE/BE STARS. arXiv:1605.04187v1

REFERENCES

- [1] Targon C.G., Rodrigues C.V., Cerqueira A.H., Hickel G.R. Correlating the interstellar magnetic field with protostellar jets and its sources. *Ap.J.*2011.V.743.P.54 (in Eng.)
- [2] Павлова Л.А. Vliaynie magnitnih polei na formirovanie okolozvezdnykh structur. **Izvestiya MON RK, NAN RK** ,2001. №4.с.56-60.(in Russ)
- [3] Павлова Л.А. Issledvaniya polarizatsii i magnitnih polei v Orione. **Izvestiya MON RK, NAN RK** . 2012 .№3 №4.с.56 60. (in Russ)
- [4] Pereyra A. et.al. Near Infrared polarimetry of a sample of YSOs? 2009. **arXiv:0903.4212**. (in Eng.)
- [5] Grady C., Fukagawa M., Maruta Y., et.al. The outer disks of Herbig stars from the UV to NIR. **Astrophys Space Sci** 2015.V 355.P.253–266 (in Eng.)
- [6] Mottram J.C. et.al. On the difference between Herbig Ae and Be stars. **MNRAS** 2007, V. 377.P.1363 (in Eng.)
- [7] Eisner J.A., Rieke G.H., Rieke M.J. et.al. Time-monitoring observation of Br γ emission from Young stars. **MNRAS** 2015.V.447.P.202 (in Eng.)
- [8] Ababakr M., Oudmaier R.D., Vink J.S. Linear spectropolarimetry across the optical spectrum of Herbig AeBe stars. **MNRAS** 2016. V.461. P.3089 (in Eng.)
- [9] Fairlamb J.R., Oudmaier R.D., Mendigutia I., Ilee J., van den Ancker M.E. A spectroscopic survey of Herbig AeBe stars with X-shooter I: Stellar parameters and accretion rates. **MNRAS**-2015.-V453.P.976 (in Eng.)
- [10] Kurchakov A.V., Rspaev F.K., Spectral and fotometric observation Be stars MWC 147. **Izvestiya MON RK, NAN RK** . 2009. N4. C.46.
- [11] Pavlova L.A., Kondratyeva L.N., Valiullin R.R. Spectral variations of AeBe Herbig stars in the Mon R1 **Astron.and Astrophys. Transactions**, 2005,V.24,P.307. (in Eng.)
- [12] Kraus S., Preibisch Th., and Ohnaka K. Resolving the inner active accretion disk around the Herbig Be star MWC147 with VLTI/MIDI+AMBER spectro-interferometry. **arXiv:0801.4377v1** (in Eng.)
- [13] Canovas H., Perez S., Dougados C., et.al. **A&A** 2015V.578.P.1 (in Eng.)
- [14] Wilson Cauley P., Johns –Krull C.M. Diagnosing Mass Flows around Herbig AeBe stars
- [15] using HeI 10830 line. **Ap.J.**2014.V.797.P.112. (in Eng.)
- [16] Wilson Cauley P., Johns –Krull C.M. INVESTIGATING THE ORIGIN OF HOT GAS
- [17] LINES IN HERBIG AE/BE STARS. **arXiv:1605.04187v1** (in Eng.)

Л.А. Павлова

В.Г. Фесенков атындағы Астрофизика институты, Алматы қ., Қазақстан

ЖАС ЖҮЛДЫЗДАР ҚАБАТТАРЫНДАҒЫ АЙНЫМАЛЫЛЫҚТЫҢ ҚҰРЫЛЫМДАРЫН ЖӘНЕ МЕХАНИЗМДЕРІН ЗЕРТТЕУ

Аннотация. Хербигтің AeBe жұлдыздары Бас Жүйелілікте эволюцияланушы жас жұлдыздарға жатады, олар жақын инфрақызыл сәулелену артылуын құрайтын газ-тозаңды жұлдыз маңындағы жұлдыздармен қоршалған. Интерферометриялық бақылаулар бойынша Хербигтің Ae жұлдыздар 1 тобына жататын дамыған жолақтармен және орташа ИҚ аймақтарда алшақ ажыраулармен және жылудың жетіспеушілігімен дискілер табылды. Жақындағы бақылаулар 2 топтағы созылған дискілерде ажыраулар жоқ кезде, 1 топтағы көптеген объектілер тұтанған дискілермен ажырауы бар екендігін болжауға мүмкіндік берді. Бірнеше дискілерде тығыздықтың шиыршық толқындарымен келісілген субмма диапазонда бірегей құрылымында шиыршық құрылым табады. Сызықтық спектрофотометрия әдісімен 4560A-9480A толқындар бойлығы кең диапазонда барлық объектілерде сызықтық поляризация H α сызығы арқылы өзгерістер көрсеткен Хербигтің AeBe жұлдыздардың жұлдыз маңындағы ортасы зерттелді. Бұл аккрецияланған объектілер айналасында кіші дисктердің болғанын жобалай отырып қабықтың сфералық емес симметриясы жөнінде растайды. Мысалы арасында T Tau, XAe/Be, and FU Ori бар 25 жас жұлдыздар 3500 келісіммен B γ G сызығында K жолағына жақын ИҚ аймағында спектроскопия алынды. 1 жылдан аса бақылау дәуірі бір сағат, бір күн, бір ай, бір жыл интервалымен. Жұлдыздарға айналмалы үлгілендірілген аккреция және үздіксіз эмиссия уақытша айнымалылығы немесе ішкі диск орнасынан екстинкция үшін күтілілген бақылған айнымалылықтың салыстырылуы жүргізілді. Айнымалылыққа тән магниттік аккреция көрсететін уақыт сағат немесе күндер шегінде бақыланды. Жұлдыздардың айналу кезеңімен салыстырылатын шкалада оптикалық спектроскопия айнымалылығы жұлдыздық магниттік өріс сызығы бойында айналмалы үлгілендірілген аккреция аясында түсіндіріледі. Сызықтардың оптикалық салалары құлаған немесе аққан материалдың комбинациясын көрсетеді. Сондықтан аккрециялық ағымдар, өтулер немесе олардың комбинациялары арқылы айнымалылықтың қасиетін бөлу қиын. Оптикада және ИҚ айнымалылық ара қатынас орнатады, бірақ айнымалылық амплитудасы оптикада H α сызығы B γ -гамма сызығына қарағанда биік. Z CMa қос жұлдыздар айналасында кешенді құрылым жалпы үлкен тозаң қабығымен толтырылған әрбір жұлдыздың маңында дискілерді және джеттерді көрсетті. C IV 1548,1550 A сызықтары бойынша жас объектілерде аккреция жылдамдығы жоғары және диск диссипация өлшемі бойынша ол азаятыныны көрсетілді.

Тірек сөздер: жас жұлдыздар, жұлдыз маңындағы құрылым, магнитосфералық аккреция, өту.

МАЗМҰНЫ

<i>Сайдуллаева Н.С., Қабылбеков К.А., Пазылова Д.Т., Тагаев Н.С., Каликулова А.О.</i> Электр тізбегінің сыртқы кедергісінде бөлінетін қуатты зерттеуге арналған компьютерлік зертханалық жұмысты орындауды ұйымдастыру.....	5
<i>Асанова А.Т., Аширбаев Х.А., Сабалахова А.П.</i> Гиперболалық тектес дербес туындылы интегралдық-дифференциалдық теңдеулер жүйесі үшін бейлокал есеп туралы.....	11
<i>Сайдуллаева Н.С., Қабылбеков К.А., Пазылова Д.Т., Аширбаев Х.А., Каликулова А.О.</i> Компьютерлік зертханалық жұмыстарды орындау үшін бірмәнді емес есептер мен берілгендері түгел емес есептерді құрастыру.....	19

Аспан механикасының, жұлдыздар жүйесінің және ядролық астрофизика мәселелері

<i>Дубовиченко С.Б., Буркова Н.А., Джазаиров-Кахраманов А.В., Ткаченко А.С., Бейсенов Б.У., Мукаева А.Р.</i> Радиациялық ${}^3\text{He}{}^4\text{He}$ басып алу астрофизикалық S-факторы.....	25
<i>Ибраимова А.Т.</i> Жұлдызды шоғырлардың сандық үлгілеріндегі жарқырағыштылық кескіні.....	32
<i>Гайсина В.Н., Денисюк Э.К., Валиуллин Р.Р., Кусакин А.В., Шомшекова С.А., Рева И.В.</i> , NGC 5548 Айнымалы сейферт ғаламы.....	41
<i>Демченко Б.И., Воропаев В.А., Комаров А.А., Серебрянский А.В., Усольцева Л.А., Акниязов Ч.Б.</i> , KAZSAT-2 және KAZSAT-3 Қазақстандық байланыс серіктері үшін әлеуетті қауіпті геотұрақты серіктер	50
<i>Акниязов Ч.Б.</i> Ғарыштық коқыс бұлтындағы объекттердің соқтығысу ықтималдылығын анықтауды болжауға арналған қысқа және ұзақ мерзімді әдіс.....	57
<i>Серебрянский А.В., Кругов М.А., Валиуллин Р.Р., Комаров А.А., Демченко Б.И., Усольцева Л.А., Акниязов Ч.Б.</i> , Қазақстандағы ассы-түрген обсерваториясының жаңа оптикалық кешені	66
<i>Демченко Б.И., Комаров А.А., Кругов М.А., Рева И.В., Серебрянский А.В., Усольцева Л.А.</i> , 2016 жылы Тянь-шань және ассы-түрген обсерваторияларында геостационар серіктерді бақылау нәтижелері.....	74

Жұлдыздардың және тұмандықтардың зерттеулері

<i>Кондратьева Л.Н., Рспаев Ф.К., Кругов М.А.</i> , PC 12 және M1-46 планеталық тұмандықтардың спектрлік зерттеулері.....	81
<i>Павлова Л.А., Вильковиский Э.Я.</i> Жас жұлдыздарда X-гау эмиссиялар құрылуының негізгі механизмдері	90
<i>Павлова Л.А., Вильковиский Э.Я.</i> Хебигтің AeBe қос жұлдыздарынан X-гау эмиссияларды бақылау	96
<i>Павлова Л.А.</i> Жас жұлдыздар қабаттарындағы айнымалылықтың құрылымдарын және механизмдерін зерттеу.....	102
<i>Тереценько В.М.</i> , «Жұлдыздардың спектродетекциялық каталогы» O-B-жұлдыздар үшін бақыланатын және есептелген жұлдыздар шамасын және түстерінің көрсеткіштерін салыстыру.....	110
<i>Шестакова Л.И., Рева И.В., Кусакин А.В.</i> WD1145+017 ақ ергежей маңындағы планетоидтардың транзиттік өтуі және олардың термиялық эволюциясы.....	117
<i>Серебрянский А.В., Шестакова Л.И., Рева И.В.</i> WD1145 + 017 ақ ергежейдің жарқырау қисығының талдауы.....	123
<i>Айманова Г.К., Серебрянский А.В., Рева И.В.</i> SDSS 1507 + 52 катаклизмалық айнымаланың фотометрлік зерттеулері.....	129
<i>Тереценько В.М.</i> , Фотометрлік мәліметтер бойынша энергияның спектрлік таралуының абсолютизациясы.....	136
<i>Шестакова Л.И., Демченко Б.И.</i> , Соңғы спектрлік кластардағы жұлдыздар жанында сублимациялану процесінде шаң-тозаңды бөлшектердің орбиталық эволюциясы.....	143
<i>Шомшекова С.А., Рева И.В., Кондратьева Л.Н.</i> , Тянь-Шань Астрономиялық Обсерваториясындағы 1-метрлік телескопқа арналған фотометрлік жүйені стандарттау.....	155

Күннің және күн жүйесі денелерінің физикасы

<i>Минасянц Г.С., Минасянц Т.М.</i> , Жеделдетілген протондар қуатына корональ шығарулардың соққы толқынының әсері.....	162
<i>Вдовиченко В.Д., Кириенко Г.А.</i> , 2004-2016 жылдары Юпитердің солтүстік және оңтүстік жартышарларында аммиактың жұту жолында асимметрияны зерттеу.....	170
<i>Каримов А.М., Лысенко П.Г., Тейфель В.Г., Филиппов В.А.</i> Юпитердің галилейлік серіктеріндегі өзара бірігулерді және тұтылуды зерттеу (халықаралық бағдарлама РНЕМУ-15).	179
<i>Тейфель В.Г., Каримов А.М., Лысенко П.Г., Филиппов В.А., Харитонова Г.А., Хоженец А.П.</i> , Юпитер: көпжылдық бақылаулар бойынша бес негізгі ендік белдіктерінде молекулалық жұтудың вариациясы.....	185
<i>Вдовиченко В.Д., Кириенко Г.А., Лысенко П.Г.</i> 2016 жылы экватор бойында және юпитердің орталық меридианында аммиак және метанның жұту вариациясы. 8 Жұту жолағы үшін салыстырмалы талдау.....	192
<i>Вдовиченко В.Д., Кириенко Г.А., Лысенко П.Г.</i> Юпитер дискісі бойынша аммиакты және метанды жұтудың кеңістікті-уақыттық вариациясы параметрлерінің корреляциялық өзара байланысы және олардың күн қарқындылығы индексімен байланысы	204
<i>Серебрянский А.В., Усольцева Л.А., Комаров А.А., Рева И.В.</i> Атмосфералық экстинкцияның лездік мәндері және ауысуы коэффициенттері.....	209

* * *

<i>Ақылбаев М.И., Бесбаев Г.А., Шалданбаев А.Ш.</i> Коэффициенті айнымалы, бірінші ретті кәдімгі дифференциалдық теңдеудің сингуляр әсерленген Коши есебін спектралді таралым әдісі арқылы шешу.....	215
<i>Құдайберген А.Д., Байгісова Қ.Б., Жетпісбаев Қ.У., Алжамбекова Г.Т., Сәрсембаева Б.Д.</i> Нанокұрылымдардың ЖТАӨ қасиеттеріне әсері.....	223
<i>Бесбаев Г.А., Шалданбаев А.Ш., Ақылбаев М.И.</i> Коэффициенттері тұрақты екінші ретті кәдімгі дифференциалдық теңдеудің сингуляр әсерленген Кошилік есебін шешудің операторлық әдісі туралы.....	230
<i>Жақып-тегі К.Б.</i> Гуктың заңы анизотроптық денелердің серпілімдік теориясында.....	241
<i>Қабылбеков К.А., Аширбаев Х.А., Абдрахманова Х.К., Джумагалиева А.И., Қыдырбекова Ж.Б.</i> MATLAB бағдарламалық пакетін қолданып «Тікбұрыш екі диэлектрик жазықтық ішінде орналасқан ұзын, зарядталған өткізгіштен құралған жүйенің электр өрісін модельдеу» атты зертханалық жұмысты орындауды ұйымдастыру	252
<i>Қабылбеков К.А., Саидахметов П.А., Омашова Г.Ш., Тоқжигитова А.А., Абдикерова Ж.Р.</i> Айнымалы ток тізбегіндегі индуктивті катушканың реактивті кедергісінің тоқ жиілігіне тәуелдігін зерттеуге арналған компьютерлік зертханалық жұмысты ұйымдастыру.....	259
<i>Нысанбаева С.Қ., Тұрлыбекова Г.Қ., Майлина Х.Р., Манабаев Н.К., Омаров Т.К., Мырзашева Ф.Т.</i> Акустикалық интерферометрде конденсирленген орталардағы ультрадыбыстық жұтылу коэффициентін зерттеу.....	266
<i>Сэрээтэр Гульбахыт, Дюсембина Ж.К.</i> Модульдік оқыту технологиясын математика сабағында қолдану.....	274

СОДЕРЖАНИЕ

<i>Сайдуллаева Н.С., Кабылбеков К.А., Пазылова Д.Т., Тагаев Н.С., Каликулова А.О.</i> Организация выполнения компьютерной лабораторной работы по исследованию мощности выделяемой на внешней нагрузке электрической цепи.....	5
<i>Асанова А.Т., Аширбаев Х.А., Сабалахова А.П.</i> О Нелокальной задаче для системы интегро-дифференциальных уравнений в частных производных гиперболического типа.....	11
<i>Сайдуллаева Н.С., Кабылбеков К.А., Пазылова Д.Т., Аширбаев Х.А., Каликулова А.О.</i> Конструирование неоднозначных задач и задач с недостающими данными для выполнения компьютерных лабораторных работ	19

Проблемы небесной механики, динамики звездных систем и ядерной астрофизики

<i>Дубовиченко С.Б., Буркова Н.А., Джазаиров-Кахраманов А.В., Ткаченко А.С., Бейсенов Б.У., Мукаева А.Р.,</i> Астрофизический S-фактор радиационного $^3\text{He}^4\text{He}$ захвата.....	25
<i>Ибраимова А.Т.,</i> Профили светимости в численных моделях звездных скоплений.....	32
<i>Гайсина В.Н., Денисюк Э.К., Валиуллин Р.Р., Кусакин А.В., Шомшекова С.А., Рева И.В.,</i> Переменность сейфертовской галактики NGC 5548.....	41
<i>Демченко Б.И., Воропаев В.А., Комаров А.А., Серебрянский А.В., Усольцева Л.А., Акниязов Ч.Б.,</i> Геостационарные спутники, потенциально опасные для Казахских спутников связи KAZSAT-2 и KAZSAT-3.....	50
<i>Акниязов Ч.Б.,</i> Коротко-временной и долговременной подход для прогноза определения вероятности столкновения объектов в облаке космического мусора.....	57
<i>Серебрянский А.В., Кругов М.А., Валиуллин Р.Р., Комаров А.А., Демченко Б.И., Усольцева Л.А., Акниязов Ч.Б.,</i> Новый оптический комплекс на обсерватории Ассы-Турген в Казахстане.....	66
<i>Демченко Б.И., Комаров А.А., Кругов М.А., Рева И.В., Серебрянский А.В., Усольцева Л.А.,</i> Результаты наблюдений геостационарных спутников в Тянь-Шанской и Ассы-Тургенской обсерваториях в 2016 году.....	74

Исследование звезд и туманностей

<i>Кондратьева Л.Н., Рспаев Ф.К., Кругов М.А.,</i> Спектральные исследования планетарных туманностей PC 12 и M1-46.....	81
<i>Павлова Л.А., Вильковиский Э.Я.,</i> Основные механизмы формирования X-гау эмиссии в молодых звездах.....	90
<i>Павлова Л.А., Вильковиский Э.Я.,</i> Наблюдения X-гау эмиссии от двойных звезд AeVe Хербига.....	96
<i>Павлова Л.А.,</i> Исследование структуры и механизмов переменности в оболочках молодых звезд.....	102
<i>Терецко В.М.,</i> Сравнение наблюдаемых и вычисленных звездных величин и показателей цвета для O-B-звезд «Спектрофотометрического каталога звезд».....	110
<i>Шестакова Л.И., Рева И.В., Кусакин А.В.,</i> Транзитные прохождения планетоидов около белого карлика WD1145+017 и их термическая эволюция.....	117
<i>Серебрянский А.В., Шестакова Л.И., Рева И.В.,</i> Анализ кривой блеска белого карлика WD1145+017.....	123
<i>Айманова Г.К., Серебрянский А.В., Рева И.В.</i> Фотометрические исследования катаклизмической переменной SDSS 1507 + 52	129
<i>Терецко В.М.,</i> Абсолютизация спектрального распределения энергии звезд по фотометрическим данным.....	136
<i>Шестакова Л.И., Демченко Б.И.,</i> Орбитальная эволюция пылевых частиц в процессе сублимации около звезд поздних спектральных классов.....	143
<i>Шомшекова С.А., Рева И.В., Кондратьева Л.Н.,</i> Стандартизация фотометрической системы 1-метрового телескопа ТШАО.....	155

Физика Солнца и тел солнечной системы

<i>Минасянц Г.С., Минасянц Т.М.,</i> Влияние ударной волны корональных выбросов на энергию ускоренных протонов. . .	162
<i>Вдовиченко В.Д., Кириенко Г.А.,</i> Исследование асимметрии в ходе поглощения аммиака в северном и южном полушариях Юпитера в 2004-2016 годах.....	170
<i>Каримов А.М., Лысенко П.Г., Тейфель В.Г., Филиппов В.А.,</i> Наблюдения взаимных соединений и затмений галилеевых спутников Юпитера (Международная программа RHEMU-15).....	179
<i>Тейфель В.Г., Каримов А.М., Лысенко П.Г., Филиппов В.А., Харитонова Г.А., Хоженец А.П.,</i> Юпитер: вариации молекулярного поглощения в пяти основных широтных поясах по многолетним наблюдениям.....	185
<i>Вдовиченко В.Д., Кириенко Г.А., Лысенко П.Г.</i> Вариации поглощения аммиака и метана вдоль экватора и центрального меридиана юпитера в 2016 году. Сравнительный анализ для 8 полос поглощения.....	192
<i>Вдовиченко В.Д., Кириенко Г.А., Лысенко П.Г.,</i> Корреляционные взаимосвязи параметров пространственно-временных вариаций аммиачного и метанового поглощения по диску Юпитера и их связь с индексом солнечной активности.....	204
<i>Серебрянский А.В., Усольцева Л.А., Комаров А.А., Рева И.В.,</i> Коэффициенты перехода и мгновенные значения атмосферной экстинкции.....	209

* * *

<i>Ақылбаев М.И., Бесбаев Г.А., Шалданбаев А.Ш.</i> Решение сингулярно возмущенной задачи Коши для обыкновенного дифференциального уравнения первого порядка с переменным коэффициентом, методом отклоняющегося аргумента.....	215
<i>Кудайберген А.Д., Байгисова К.Б., Жетписбаев К.У., Алджамбекова Г.Т., Сарсембаева Б.Д.</i> Влияние наноструктуры на свойства ВТСП	223
<i>Бесбаев Г.А., Шалданбаев А.Ш., Ақылбаев М.И.</i> Решение сингулярно возмущенной задачи Коши, для обыкновенного дифференциального уравнения второго порядка с постоянными коэффициентами, операторным методом.....	230
<i>Джакупов К.Б.</i> Закон Гука в теории упругости анизотропных тел	241
<i>Кабылбеков К.А., Аширбаев Х.А., Абдрахманова Х.К., Джумагалиева А.И., Кыдырбекова Ж.Б.</i> Организация выполнения лабораторной работы «Моделирование электрического поля системы, состоящей из диэлектрического угольника и длинного заряженного проводника» с использованием пакета программ MATLAB.....	252
<i>Кабылбеков К.А., Саидахметов П.А., Омашова Г.Ш., Токжигитова А.А., Абдикерова Ж.Р.</i> Организация выполнения компьютерной лабораторной работы по исследованию зависимости реактивного сопротивления катушки индуктивности от частоты переменного тока.....	259
<i>Нысанбаева С.К., Турлыбекова Г.К., Майлина Х.Р., Манабаев Н.К., Омаров Т.К., Мырзаева Ф.Т.</i> Исследование коэффициента ультразвукового поглощения в конденсированных средах на акустическом интерферометре	266
<i>Сэрээтэр Гульбахыт, Дюсембина Ж.К.</i> Технология модульного обучения на уроках математики.....	274

CONTENTS

<i>Saidullayeva N.S., Kabyzbekov K.A., Pazylova D.T., Tagaev N.S., Kalikulova A.O.</i> Organization of computer lab work to study the power of an electrical circuit oozed on an exterior loading.....	5
<i>Assanova A.T., Ashirbaev H.A., Sabalakhova A.P.</i> On the nonlocal problem for a system of the partial integro-differential equations of hyperbolic type.....	11
<i>Saidullayeva N.S., Kabyzbekov K.A., Pazylova D.T., Ashirbaev Kh.A., Kalikulova A.O.</i> Designing the ambiguous tasks and tasks with missing data for performance of computer laboratory works.....	19

Problems of celestial mechanics, dynamics of stellar systems and nuclear astrophysics

<i>Dubovichenko S. B., Burkova N.A., Dzhezairov-Kakhramanov A.V., Tkachenko A.S., Beisenov B.U., Mukaeva A.R.</i> Astrophysical S-factor for the radiative $^3\text{He}^4\text{He}$ capture.....	25
<i>Ibraimova A.T.</i> Luminosity profiles in numerical models of star clusters.....	32
<i>Gaisina V., Denissyuk E., Valiullin R., Kusakin A., Shomsheikova S., Reva I.</i> Variability of Seyfert galaxy NGC 5548.....	41
<i>Demchenko B. I., Komarov A. A., Serebryansky A. V., Voropaev V. A., Usoltseva L. A., Akniyazov C. B.</i> Geostationary satellites, potentially dangerous for Kazakhstan communication satellites KAZSAT-2 AND KAZSAT-3.....	50
<i>Akniyazov C. B.</i> Short- and long- term approach collision probability of the objects in space debris cloud.....	57
<i>Serebryanskiy A., Krugov M., Valiullin R., Komarov A., Demchenko B., Usoltseva L., Akniyazov Ch.</i> The new optical complex at assy-turgen observatory in Kazakhstan.....	66
<i>Demchenko B. I., Komarov A. A., Krugov M.A., Reva I.V., Serebryansky A.V., Usoltseva L. A.</i> Results of observations of geostationary satellites at Tien Shan and Assy- Turgen astronomical observatory in 2016	74

The study of stars and nebulae

<i>Kondratyeva L., Rspaev F., Krugov M.</i> Spectral study of the planetary nebulae PC 12 and M1-46.....	81
<i>Pavlova L.A., Vil'koviskij E.Ya.</i> The main formation mechanisms of X-Ray emission of the young stars.....	90
<i>Pavlova L.A., Vilkoviskij E.Ya.</i> Observations of X-ray emission from binaries herbig AeBe stars.....	96
<i>Pavlova L.A.</i> Investigating of the structure and mechanisms variability in envelopes of young stars.....	102
<i>Tereschenko V. M.</i> The comparison of the observed and calculated magnitudes and color-indexes for O-B-stars of "Spectrophometrical catalogue of stars".....	110
<i>Shestakova L.I., Pesa H.B., Kysakun A.B.</i> Transit passages of planetoids near white dwarf WD1145 + 017 and their thermal evolution.....	117
<i>Serebryanskiy A.V., Shestakova L.I., Reva I.V.</i> Analysis of light curves of the white DWARF	123
<i>Aimanova G. K., Serebryanskiy A. V., Reva I.V.</i> Photometric studies of the cataclysmic variable SDSS 1507 + 52.....	129
<i>Tereschenko V. M.</i> The absolutization of spectral energy distribution of stars on spectral and photometric data	136
<i>Shestakova L.I., Demchenko B.I.</i> Orbital evolution of dust particles in the sublimation process around stars of late spectral classes	143
<i>Shomsheikova S. A., Reva I. V., Kondratyeva L.N.</i> Standardization of the photometric system of the 1-meter telescope on TShAO.....	155

Physics of the Sun and solar system bodies

<i>Minasyants G.S., Minasyants T.M.</i> Effect of the shock wave of coronal ejection on the energy of accelerated protons.....	162
<i>Vdovichenko V.D., Kirienko G.A.</i> Ammonia absorption asymmetry along the latitudes of the northern and southern hemispheres of Jupiter from 2004-2016 observations	170
<i>Karimov A.M., Lysenko P.G., Tejfel V.G., Filippov V.A.</i> The observations of the Jupiter galilean satellites mutual occultations and eclipses (PHEMU-15 international program).....	179
<i>Tejfel V.G., Karimov A.M., Lysenko P.G., Filippov V.A., Kharitonova G.A., Khozhenetz A.P.</i> Jupiter: variations of the molecular absorption at five main latitudinal belts from longtime observations.....	185
<i>Vdovichenko V.D., Kirienko G.A., Lysenko P.G.</i> The variations of ammonia and methane absorption along the jovian equator and central meridian in 2016. Comparative analysis of the eight absorption bands.....	192
<i>Vdovichenko V.D., Kirienko G.A., Lysenko P.G.</i> Mutual correlations of the parameters of the methane and ammonia absorption spatial-temporal variations over jovian disk and their connections with the solar activity index	204
<i>Serebryanskiy A., Usoltseva L., Komarov A., Reva I.</i> The transformation coefficients and instantaneous values of atmospheric extinction.....	209

* * *

<i>Akylbaev M.I., Besbayev G.A., Shaldanbaev A.Sh.</i> Solution of a singularly perturbed Cauchy problem, for an ordinary differential equation of the first order with a variable coefficient, by the method of a deviating argument.....	215
<i>Kudaibergen A.D., Baigisova K.B., Zhetpisbayev K.U., Aldzhambekova G.T., Sarsembayeva B.D.</i> Effect of nanostructures on HTSC properties	223
<i>Besbayev G.A., Shaldanbaev A.Sh., Akylbayev M.I.</i> Solution of a singularly perturbed Cauchy problem, for an ordinary differential equation of the second order with constant coefficients, by the operator method.....	230
<i>Jakupov K.B.</i> Hook's law in the theory of elasticity of anisotropic bodies.....	241
<i>Kabyrbekov K. A., Ashirbaev H.A., Abdrahmanova H. K., Dzhumagalieva A.I., Kydybekova Zh.B.</i> Managing the implementation of laboratory work "Simulation of the electric field of a system consisting of dielectric triangles and long conductor charged" with using MATLAB software package	252
<i>Kabyrbekov K.A., Saidahmetov P.A., Omashova G.Sh., Tokzhigitova A.A., Abdikerova Zh.R.</i> The organization of performance of computer laboratory operation on examination of dependence of condensance of inductance coils from frequency of the alternating current.....	259
<i>Nysanbaeva S.K., Turlybekova G.K., Maylina Kh.R., Manabaev N.K., Omarov T.K., Myrzacheva F.T.</i> Research of the ultrasonic absorption coefficient in condensed states on acoustic interferometer.....	266
<i>Sereeter G., Dyusembina Zh.K.</i> Using modular technology at math lesson.....	274

**Publication Ethics and Publication Malpractice
in the journals of the National Academy of Sciences of the Republic of Kazakhstan**

For information on Ethics in publishing and Ethical guidelines for journal publication see <http://www.elsevier.com/publishingethics> and <http://www.elsevier.com/journal-authors/ethics>.

Submission of an article to the National Academy of Sciences of the Republic of Kazakhstan implies that the described work has not been published previously (except in the form of an abstract or as part of a published lecture or academic thesis or as an electronic preprint, see <http://www.elsevier.com/postingpolicy>), that it is not under consideration for publication elsewhere, that its publication is approved by all authors and tacitly or explicitly by the responsible authorities where the work was carried out, and that, if accepted, it will not be published elsewhere in the same form, in English or in any other language, including electronically without the written consent of the copyright-holder. In particular, translations into English of papers already published in another language are not accepted.

No other forms of scientific misconduct are allowed, such as plagiarism, falsification, fraudulent data, incorrect interpretation of other works, incorrect citations, etc. The National Academy of Sciences of the Republic of Kazakhstan follows the Code of Conduct of the Committee on Publication Ethics (COPE), and follows the COPE Flowcharts for Resolving Cases of Suspected Misconduct (http://publicationethics.org/files/u2/New_Code.pdf). To verify originality, your article may be checked by the Cross Check originality detection service <http://www.elsevier.com/editors/plagdetect>.

The authors are obliged to participate in peer review process and be ready to provide corrections, clarifications, retractions and apologies when needed. All authors of a paper should have significantly contributed to the research.

The reviewers should provide objective judgments and should point out relevant published works which are not yet cited. Reviewed articles should be treated confidentially. The reviewers will be chosen in such a way that there is no conflict of interests with respect to the research, the authors and/or the research funders.

The editors have complete responsibility and authority to reject or accept a paper, and they will only accept a paper when reasonably certain. They will preserve anonymity of reviewers and promote publication of corrections, clarifications, retractions and apologies when needed. The acceptance of a paper automatically implies the copyright transfer to the National Academy of Sciences of the Republic of Kazakhstan.

The Editorial Board of the National Academy of Sciences of the Republic of Kazakhstan will monitor and safeguard publishing ethics.

Правила оформления статьи для публикации в журнале смотреть на сайтах:

www.nauka-nanrk.kz

<http://www.physics-mathematics.kz>

ISSN 2518-1726 (Online), ISSN 1991-346X (Print)

Редакторы *М. С. Ахметова, Д.С. Аленов, Т.А. Апендиев*
Верстка на компьютере *А.М. Кульгинбаевой*

Подписано в печать 27.07.2017.
Формат 60x881/8. Бумага офсетная. Печать – ризограф.
17,8 п.л. Тираж 300. Заказ 4.

Национальная академия наук РК
050010, Алматы, ул. Шевченко, 28, т. 272-13-18, 272-13-19