

КАК ОФОРМИТЬ СТАТЬЮ В «АСТРОФИЗИЧЕСКИЙ БЮЛЛЕТЕНЬ»

В этом документе содержатся некоторые необходимые автору сведения и примеры того, как подготовить статью в REVTeX 4 для журнала «Астрофизический бюллетень», издаваемого Специальной астрофизической обсерваторией Российской академии наук и издательским домом «Springer».

ВВЕДЕНИЕ

Процесс оформления статьи с помощью REVTeX 4 подробно описан в руководстве по работе с REVTeX 4 [1]. Большую помощь в разрешении возникших TeX'нических вопросов могут оказать книги [2, 3].

Для статей на русском языке используется стандартная русификация и LN-рифты, включенные в состав пакета L^ATeX 2_ε. Кодировка TeX-файлов CP866 (альтернативная).

Особенностью пакета REVTeX 4 является использование rty-файла. В файле maik.rty подключаются в правильном порядке необходимые пакеты L^ATeX 2_ε, переопределяются некоторые команды REVTeX 4 и L^ATeX 2_ε, связанные с оформлением русского варианта статьи в МАИК. Нежелательно использование пакетов L^ATeX 2_ε, отличных от включенных в maik.rty. Не вносите никаких изменений в файл maik.rty. Файл maik.rty необходимо разместить в директории, доступной для поиска TeX-компилятору.

В рабочей директории, в которой вы собираетесь генерировать TeX-файл вашей статьи, должны быть файлы: maik.rty, sao_cmd.tex, <имя статьи>.rty и <имя статьи>.tex.

Небольшой файл <имя статьи>.rty должен присутствовать в той же директории, что и TeX-файл с вашей статьей. В этом файле происходит вызов файла maik.rty. Этот файл должен иметь такое же название, что и TeX-файл со статьей, но только с расширением .rty; его подключение REVTeX 4 производит автоматически в процессе компиляции.

В простейшем случае файл <имя статьи>.rty должен содержать всего две строки:

```
\input maik.rty
\endinput
```

Специфичные для данной статьи макрокоманды следует помещать в конец файла <имя статьи>.rty перед командой \endinput. Просьба не включать подобные команды в TeX-файл со статьей.

В директории с файлом статьи должен находиться также файл `sao_cmd.tex`. В нем вы найдете необходимые для подготовки статьи в $\text{\LaTeX} 2_{\epsilon}$ обозначения символов и сокращенных названий журналов, используемые в журнале “Астрофизический бюллетень.”

1. ПРЕАМБУЛА ТЕХ-ФАЙЛА

Файл вашей статьи `<имя статьи>.tex` должен начинаться со следующего набора $\text{\LaTeX} 2_{\epsilon}$ команд:

```
\documentclass[
aps,%
11pt,%
final,%
titlepage,%
oneside,%
onecolumn,%
nobibnotes,%
nofootinbib,%
superscriptaddress,%
showkeys,%
centertags]%
{revtex4}
\begin{document}
\selectlanguage{russian}
```

В конце файла необходимо разместить команду `\end{document}`.

2. ОФОРМЛЕНИЕ ТИТУЛЬНОЙ СТРАНИЦЫ

После преамбулы оформляется первая страница статьи, в которой содержатся: название статьи, фамилии и адреса авторов, названия учреждений, в которых работают авторы, абстракт и ключевые слова.

Название статьи должно быть коротким, без сокращений, за исключением общепринятых. Основной заголовок должен быть написан заглавными буквами. Математические переменные и символы, упоминаемые в названии, должны быть набраны так же, как в тексте статьи.

Следом за названием на первой странице должны быть перечислены инициалы, фамилии, адреса электронной почты (для облегчения обмена информацией) и место работы авторов:

```

\title{НАЗВАНИЕ СТАТЬИ}
\author{\firstname{И.~О.}~\surname{Фамилия первого автора}}
\email{nick1@server1.ru}
\affiliation{Место работы первого автора, адрес учреждения}
\altaffiliation{Второе место работы первого автора, адрес учреждения}
...
\author{\firstname{И.~О.}~\surname{Фамилия последнего автора}}
\email{nick2@server2.ru}
\affiliation{Место работы последнего автора, адрес учреждения}
\altaffiliation{Второе место работы последнего автора, адрес учреждения}

```

Следующий за этим абстракт должен состоять из нескольких строк (обычно не более 250 слов), в которых содержится суть полученных результатов. Под абстрактом размещаются ключевые слова:

```

\begin{abstract} ... \end{abstract}
\keywords{ключевое слово 1 - ... - ключевое слово 6}

```

Настоятельно рекомендуем избегать любых цитирований в абстракте.

Желательно использовать не более 6 ключевых слов. Они должны быть выбраны либо из предметного УДК списка,¹ либо из английского варианта общего списка для астрономических журналов.²

После ключевых слов обязательно помещается команда `\maketitle`, которая генерирует текст в $\LaTeX 2_{\epsilon}$.

Пример оформления первой страницы статьи размещен в Приложении В.

3. СТРУКТУРА ТЕКСТА СТАТЬИ

3.1. Разделы в тексте

Большинство научных работ имеют следующие разделы:

- Введение;
- Наблюдения, расчеты или математические выкладки;
- Результаты;

¹ <http://teacode.com/online/udc/52/52.html>

² http://www.aanda.org/index2.php?option=com_content&task=view&id=170&Itemid=256

- Обсуждение;
- Выводы;
- Благодарности;
- Список литературы;
- Приложения.

Заголовки в статье бывают трех уровней и определяются командами `\section`, `\subsection` и `\subsubsection` (глава, подглава, подраздел). Все разделы должны иметь короткие названия. `REVTeX 4` автоматически нумерует разделы.

Традиционно в первом разделе (Введение) раскрывается предмет исследования и его особенности. Введение должно быть кратким, но емким изложением предмета статьи. Оно должно дать определение этого предмета, установить при необходимости рамки контекста, показать значимость исследований.

Введение может включать только законченные утверждения, смысл которых ясен без обращения к тексту статьи. Введение, как правило, должно содержать не более четырёх абзацев с необходимыми ссылками на источники. Введение следует писать с нейтральной точки зрения простым, доходчивым языком. Во Введении не должно быть существенной информации, которая не раскрывается далее в тексте статьи. Во Введении не должны содержаться выводы. В конце Введения может быть описано краткое содержание статьи. После Введения располагают общепринятые разделы (см. выше).

Специальный раздел для благодарностей может быть размещен перед списком литературы:

```
\begin{acknowledgements} ... \end{acknowledgements}
```

Приложения к статье (если они имеются) размещаются после раздела «Благодарности» и перед Списком литературы. Приложения начинаются с декларации `\appendix`. После нее все разделы будут именоваться словом Приложение и соответствующей буквой, в команде `\section` можно ничего не указывать, тогда приложение не будет иметь названия. Приложение может содержать подглавы и подразделы. Декларация `\appendix` ничего не печатает, а только меняет способ нумерации разделов согласно тому, как это принято для приложений.

В конце статьи следует помещать английский вариант титульной страницы (см. Приложение С).

3.2. Оформление списка литературы

Библиографические данные, представленные автором в списке литературы, должны соответствовать стандартам журнала. Список литературы должен содержать все цитируемые в тексте работы, с указанием инициалов авторов перед фамилией. При наличии двух авторов в работе, следует указывать обе фамилии через союз “и” или “and.” Для работ, которые имеют более пяти соавторов, указываются только первые три фамилии, а затем используется “и др.” или “et al.” Предпочтительно указывать ссылку на английский вариант версий русскоязычных научных журналов.

Чтобы задать список ссылок в правильном формате, рекомендуется использовать среду `\thebibliography`, которая имеет обязательный аргумент — номер статьи. Достаточно привести в качестве аргумента номер 99, если ссылок будет меньше 100. Цитирование ссылок осуществляется с помощью команды `\bibitem`. У каждой ссылки есть один обязательный аргумент — ваше условное обозначение. В качестве такого обозначения можно использовать любую последовательность из букв и цифр. Общая схема оформления списка литературы следующая:

```
\begin{thebibliography}{99}
\bibitem{буквенно-цифровая метка:<имя статьи>}
И.~О.~Фамилии авторов, Название журнала \bf{номер тома}, номер первой страницы (год).
\end{thebibliography}{}
```

Обращение к цитируемой работе в тексте осуществляется с помощью команды `\cite{буквенно-цифровая метка:<имя статьи>}`. У нее есть обязательный аргумент — условное обозначение того источника, на который вы ссылаетесь. Можно сослаться сразу на несколько источников — для этого в аргументе команды `\cite` надо указать их обозначения через запятую, как это показано в следующем примере:

```
\cite{метка1:<имя статьи>, метка2:<имя статьи>}
```

Примеры оформления библиографического списка размещены в приложении D.

<p>В 70–80-е годы были опубликованы пионерские теоретические работы Ибена с эволюционными треками для маломассивных [1] и массивных [2] звезд, затем расчеты Пачинского [3, 4].</p> <ol style="list-style-type: none"> 1. I. Iben, <i>Astrophys. J.</i> 142, 1447 (1965). 2. I. Iben, <i>Astrophys. J.</i> 143, 516 (1966). 3. B. Paczyński, <i>Acta Astron.</i> 20, 47 (1970). 4. B. Paczyński, <i>Acta Astron.</i> 21, 417 (1971). 	<p>В 70–80-е годы были опубликованы пионерские теоретические работы Ибена с эволюционными треками для маломассивных $\text{\cite{Iben1:K_n}}$ и массивных $\text{\cite{Iben2:K_n}}$ звезд, затем расчеты Пачинского $\text{\cite{P1:K_n,P2:K_n}}$.</p> <pre> \begin{thebibliography}{99} \bibitem{Iben1:K_n} I.~Iben, \apj\ \bf{142}, 1447 (1965). \bibitem{Iben2:K_n} I.~Iben, \apj\ \bf{143}, 516 (1966). \bibitem{P1:K_n} B.~Paczy\`nski, Acta Astron. \bf{20}, 47 (1970). \bibitem{P2:K_n} B.~Paczy\`nski, Acta Astron. \bf{21}, 417 (1971). \end{thebibliography}{99} </pre>
--	--

4. РИСУНКИ И ТАБЛИЦЫ

REVTeX 4 автоматически нумерует таблицы, рисунки и формулы. Авторы вольны поместить рисунки и таблицы в нужном месте статьи либо разместить их в конце статьи после списка литературы. В последнем случае в тексте статьи необходимо указать желаемое расположение рисунков и таблиц (в виде комментария). Подписи к рисункам делаются после рисунка, а подписи к таблицам — перед таблицей.

4.1. Рисунки

Рисунки, принимаемые в “Астрофизический бюллетень,” должны быть предоставлены в формате EPS и иметь разрешение не менее 150 ppi. Желательно ограничивать пустое пространство вокруг рисунка. Рисунок должен быть черно-белым, с четкими цифрами, буквами и с четкими черными линиями. Рисунки в статье должны быть выполнены однотипно, надписи внутри рисунка и по его осям не должны превышать размер шрифта подписи к нему. Обозначения величин по осям и внутри графиков делаются курсивом, а единицы измерения пишутся через запятую основным шрифтом. Если рисунок состоит из нескольких отдельных рисунков (например, 1a, 1b, 1c и т.д.), то каждый рисунок должен быть отмечен соответствующей буквой алфавита и описан в подписи. Символы, используемые в рисунке, должны быть объяснены в подписи к нему, а не внутри рисунка (легенды к рисунку допускаются только в крайних случаях). При обращении в тексте к рисункам используется сокращение (например, рис. 1).

Подрисуночные подписи нумеруются только в том случае, если рисунков в статье несколько. Если рисунок единственный в статье, то он не нумеруется, слово рис. не пишется.

Все рисунки и подписи к ним должны быть размещены между командами `\begin{figure}` и `\end{figure}`. Команда `\caption` позволяет сделать подрисуночную подпись и присвоить порядковый номер рисунку. Необходимо ставить команду `\caption` в конце окружения `figure`, тогда подпись будет приведена под иллюстрацией. Если команду `\label` поместить внутри окружения `figure` после команды `\caption`, то команда `\ref` (ссылка на рисунок) будет генерировать номер рисунка. Например, рисунок 1 во входном файле описан следующим образом:

... эти данные представлены на рис.~`\ref{fig1:<имя статьи>}`.

```
\begin{figure}
\includegraphics[scale=0.5]{fig1_<имя статьи>.eps}
\caption{Подпись к рисунку}
\label{fig1:<имя статьи>}
\end{figure}
```

Тело процедуры `figure` в данном примере состоит из трёх команд. Рисунок с названием `fig1_<имя статьи>.eps` и шкалой в 2 раза меньше, чем исходный размер рисунка, импортируется командой `\includegraphics`. Порядковый номер рисунка и подпись к рисунку создаёт команда `\caption`. Команда `\label`, идущая вслед за `\caption`, приписывает ему метку (в данном случае метку `fig1:<имя статьи>`). По этой метке можно сослаться на рисунок в любом месте статьи.

Примеры размещения составных рисунков можно найти в Приложении F.

4.2. Таблицы

Таблицы должны быть подготовлены с использованием оболочки `table` (для длинных таблиц, занимающих больше одной страницы, используется окружение `longtable`, см. ниже). Все свойства этой оболочки совпадают с соответствующими свойствами окружения `figure`. Подпись к таблице принято делать не снизу, а сверху. Заголовок таблицы должен содержать информацию, необходимую для понимания представленных в ней данных. Детали не должны загромождать заголовок и лучше их разместить в пояснительных сносках.

Обязательным для оформления простых таблиц является следующий набор команд.

```
\begin{table}
\setcaptionmargin{0mm}
\onelinecaptionstrue
\captionstyle{flushleft}
\caption{Название таблицы}
\label{tab_n:<имя статьи>}
\begin{tabular}{1|1}
\hline
Шапка 1 & Шапка 2 \\
Данные 1 & Данные 2 \\
\hline
\end{tabular}
\end{table}
```

Колонки следует отделять друг от друга вертикальной чертой. Ряды разделяются чертой только в тех случаях, когда это необходимо для понимания смысла таблицы. Высота простой таблицы, включая заголовок, не должна превышать 23,5 см. При обращении к табличным данным в тексте слово Таблица не сокращается и пишется с заглавной буквы. Если в статье размещено больше одной таблицы, то необходимо их пронумеровать. Если таблица в статье единственная, слово Таблица в ее заголовке опускается. Для этого в окружение `longtable` необходимо вставить команду `\captionstyle{normal}`.

Окружение `tabular` не разбивается в $\text{\LaTeX} 2_{\epsilon}$ по страницам. Можно создавать таблицы, в которых разбиение на страницы и определение ширины колонок происходит автоматически. Для этого надо подключить стилевой пакет `longtable` и использовать окружение `longtable`. Как и окружение `tabular`, оно принимает один обязательный параметр — преамбулу, устроенную точно так же, как у `tabular`; внутри окружения действуют в точности те же правила записи текста, что и в окружении `tabular` (допустимы команды `\hline` и `\multicolumn`).

В Приложении G приведены примеры оформления простых и длинных таблиц.

4.2.1. Содержимое таблицы

Все надписи в верхнем ряду таблицы, как правило, выравниваются по центру ячейки (горизонтально и вертикально). Во всех остальных ячейках все буквенные надписи, римские цифры, символьные обозначения и т.д. выравниваются по левому краю; числа

выравниваются по разрядам, если они имеют одинаковую размерность, и по центру, если разные. Длинные узкие таблицы следует разбивать на два блока, которые разделяются двойной вертикальной чертой.

4.3. Ссылки, метки и сноски

Желательно вставлять метки `\label` в рисунки, таблицы, разделы, и также использовать команду `\ref` для перекрестных ссылок на эти объекты.

Чтобы сослаться на какой-либо раздел, необходимо прежде всего отметить его с помощью команды `\label`. Команда `\ref` печатает по этой метке номер отмеченного раздела (см. примеры использования в рисунках и таблицах в Приложениях F и G).

Полезен `\cite` и `\bibitem` механизм для библиографических ссылок. Ссылки на литературу в тексте оформляются с использованием команд `\cite{#1}`. Метка `#1` может иметь название, состоящее из букв и цифр. В библиографическом разделе эта ссылка тоже имеет метку `#1` и начинается командой `\bibitem{#1}`. Примеры с использованием библиографических ссылок приведены в разделе 3.2 и в Приложении D.

Если нужно сослаться сразу на несколько источников, то в фигурных скобках указываются ссылки на источники через запятую: `\cite{Fio1,Fio2}`. Если идет ссылка на источники с последовательными номерами, например, [1, 2, 3, 6, 7, 8], то на печати автоматически ссылка примет вид [1–3, 6–8].

Сноски в *Latex* обозначаются при помощи команды `\footnote`. В общем виде она выглядит следующим образом: `\footnote[порядковый номер сноски]{текст сноски}`. Текст сноски будет напечатан внизу страницы и отделен от основного текста горизонтальной чертой.

5. ОФОРМЛЕНИЕ ФОРМУЛ

При формировании текста формулы подразделяются на строчные и выносные. Строчные формулы набираются внутри абзаца вместе с текстом. Начало и конец строчной формулы отмечаются с помощью символа доллара: `$формула$` (например, $F = ma$).

Выносные, или выключенные, формулы по умолчанию всегда выводятся за пределы абзаца, центрируются и нумеруются. Однострочные выносные формулы, как правило,

формируются с помощью окружения `equation` и `eqnarray`. Общая схема оформления формул отображена на врезке на следующей странице.

```

\begin{equation}
\label{ссылка}
...
\end{equation}
```

При этом напротив формулы будет помещён её номер, а для ссылки на эту формулу в тексте используется команда (`\ref{ссылка}`). Если сослаться и нумеровать формулу не надо, следует поставить после `equation` звёздочку (`equation*`).

Для длинных формул используется окружение `eqnarray`, а переносы на другую строку делаются с помощью `\\`. Окружение `eqnarray` позволяет нумеровать перенесённые на новую строку части формулы. По умолчанию номер ставится после каждой части формулы, перенесённой на новую строку. Если формулу нумеровать не нужно, то в конце строки перед знаком `\\` нужно поставить команду `\nonumber`. Не используйте в одной строчке команды `\nonumber` и `\label{#1}`, так как это может привести к ошибке в автоматической нумерации ссылок. Чтобы пронумеровать формулы вручную, используется команда `\tag{#1}`, в которой `#1` — нужный номер формулы.

При включении однострочных и многострочных формул в окружение `subequations` каждая формула “нумеруется” дополнительно буквой. Если поставить метку сразу после `\begin{subequations}`, то ее можно использовать далее как ссылку на все уравнения этого окружения.

Для набора многострочных формул можно использовать окружения `multline`, `gather` и `align`. Подробнее о работе с этими окружениями можно прочитать в книге [2]. Примеры оформления формул приведены в Приложении Н.

В качестве знака умножения используется только символ \times (`\times`, 5×10^{-3}). Исключением является скалярное произведение векторов (например, $\mathbf{a} \cdot \mathbf{b}$). Знак умножения \times ставится только в следующих случаях:

- если справа от него стоит число: 2×10^{-3} , $M \times 10^3$;
- при переносе формулы;
- в векторном произведении: $\mathbf{a} \times \mathbf{b}$;

- если он обозначает степень увеличения;
- если он обозначает скрещивание и т.п.

Во всех остальных случаях знак умножения опускается: $2h\nu, 4\pi n$.

6. ОСОБЕННОСТИ ОФОРМЛЕНИЯ ТЕКСТА

Полная формулировка сокращений в названиях концепций, методов, инструментов, обсерваторий, и т.д. с последующим сокращением в скобках следует один раз при первом упоминании в тексте (обычно во Введении).

Следующие символьные знаки желательно использовать для улучшения читаемости текста:

- ~ фиксированный пробел, например, между частями имен;
- \, полупробел, например, в числе между тысячами;
- два дефиса без пробелов на концах, для обозначения интервала;
- пунктуационное тире.

Курсивом выделяются физические или математические переменные, жирным шрифтом выделяются вектора. Индексы переменных также выделяются курсивом в том случае, когда они не являются сокращением от слова (например, H_s , но H_{turb}).

Физические константы, такие как скорость света (c), постоянная Хаббла (H), масса Солнца (M_{\odot}), названия фильтров различных фотометрических систем (например, UBV , $uvby\beta$) и т.д. также выделяются курсивом. Курсив не используется для обозначения единиц измерения (например, км, см², с⁻¹) или для химических формул (например, H₂O, а не H_2O , $H\alpha$, а не H_{α}).

Наименование каталога и номер в названиях различных астрофизических объектов должны отделяться полупробелом, команда \, (например, HD 36485, Mkn 3).

Все векторы выделяются полужирным прямым шрифтом: **E**, **a**.

Размерность величины следует отделять от числа неразрывным пробелом ~. Дробные размерности должны быть записаны через показатель степени: км с⁻¹, Дж моль⁻¹, км с⁻¹ Мпк⁻¹. При перечислении нескольких параметров с одинаковой размерностью, размерность указывается только после последнего из них: 1000, 2000 и 3000 Å. Размерность переменной, являющейся аргументом какой-либо функции, пишется в квадратных скобках и не отделяется запятой: $\log P$ [кг м⁻³].

Угловые минуты, секунды обозначаются специальными символами, а не штрихами: $+43^{\circ}39'12''$. Дробные часовые и угловые величины записываются при помощи специальных команд из файла `sao_cmd.tex`, при этом обозначение величины должно быть указано между целой и дробной частью: $3^{\text{d}}5$, $6^{\text{h}}55$, $20^{\text{m}}4$, $68^{\text{s}}88$ $178^{\circ}95$, $40'40$, $3''2$.

ПРИЛОЖЕНИЕ А: ПРИМЕР МАТЕМАТИЧЕСКИХ КОМАНД

<code>\squareforqed</code>	\square
<code>\sq</code>	\square
<code>\sun</code>	\odot
<code>\la</code>	\curvearrowleft
<code>\ga</code>	\curvearrowright
<code>\degr</code>	$^\circ$
<code>\arcmin</code>	'
<code>\arcsec</code>	"
<code>\utw</code>	\sim
<code>\udtw</code>	\approx
<code>\fa</code>	\cdot
<code>\fd</code>	\cdot
<code>\fh</code>	\cdot
<code>\fm</code>	\cdot
<code>\fs</code>	\cdot
<code>\fdg</code>	\cdot
<code>\farcm</code>	'
<code>\farcs</code>	"
<code>\fp</code>	\cdot
<code>\cor</code>	\equiv
<code>\sol</code>	\sphericalangle
<code>\lse</code>	\sphericalangle
<code>\gse</code>	\sphericalangle
<code>\grole</code>	\sphericalangle
<code>\leogr</code>	\sphericalangle
<code>\loa</code>	\sphericalangle
<code>\goa</code>	\sphericalangle
<code>\diameter</code>	\bigcirc
<code>\getsto</code>	\leftrightarrow
<code>\lid</code>	\llcorner
<code>\gid</code>	\llcorner

ПРИЛОЖЕНИЕ В: ПРИМЕР ОФОРМЛЕНИЯ ПЕРВОЙ СТРАНИЦЫ СТАТЬИ

```

\title{Поиск радиального градиента магнитного поля CP-звезды  $\alpha^2$ , CVn}
\author{\firstname{И.~И.}~\surname{Иванов}}
\email{roman@sao.ru}\affiliation{\saonamer}
\author{\firstname{B.~E.}~\surname{Петров}}
\affiliation{\saonamer}
\author{\firstname{H.~E.}~\surname{Васильева}}
\affiliation{Уппсальский университет, 751 20 Уппсала, Швеция}
\author{\firstname{H.~C.}~\surname{Морозова}\,}
\affiliation{Санкт-Петербургский филиал Специальной астрофизической
обсерватории РАН, Санкт-Петербург, 196140 Россия}
\keywords{химически пекулярные звезды: индивидуальные:  $\alpha^2$ , CVn}
\begin{abstract}
Обсуждается возможность исследования вертикальной структуры
магнитного поля у химически пекулярных звезд Главной последовательности....
Новые наблюдения подтверждают наш прежний результат: продольная компонента
магнитного поля  $B_e$  у звезды  $\alpha^2$ , CVn увеличивается
в глубину примерно на 30% на масштабах толщины атмосферы.
\end{abstract}
\maketitle

```

ПРИЛОЖЕНИЕ С: ПРИМЕР ОФОРМЛЕНИЯ ПОСЛЕДНЕЙ СТРАНИЦЫ
СТАТЬИ

```

\selectlanguage{english}
\begin{center}
\large \bfseries English name of paper
\end{center}
\begin{center}
\bfseries F.~Ivanov, S.~Petrov, T.~Solov'ev, and F.~Sokolov
\end{center}
\begin{center}
\begin{minipage}{\textwidth - 2cm}
\small
Abstract in English. Abstract in English.
Abstract in English. Abstract in English.
Abstract in English. Abstract in English.
Abstract in English. Abstract in English.
\end{minipage}
\end{center}
\begin{center}
\begin{minipage}{\textwidth - 2cm}
Keywords: {\it keywords}
\end{minipage}
\end{center}

```

English name of paper

F. Ivanov, S. Petrov, T. Solov'ev, and F. Sokolov

Abstract in English. Abstract in English. Abstract in English. Abstract in English.
Abstract in English. Abstract in English. Abstract in English. Abstract in English.

ПРИЛОЖЕНИЕ D: ПРИМЕР ОФОРМЛЕНИЯ СПИСКА ЛИТЕРАТУРЫ

```

\begin{thebibliography}{99}
\bibitem{m1} А.~С.~Васильев, А.~М.~Евзеров, М.~В.~Лобачев,
И.~В.~Пейсахсон, Оптико-механ. промышленность {\bf 2}, 31 (1977).
\bibitem{m2} В.~С.~Рылов и В.~Г.~Дебур, Известия КрАО
{\bf 67}, 171 (1983).
\bibitem{m3} Ю.~Ю.~Балега, Р.~П.~Верещагина, С.~В.~Маркелов и др.,
Астрофиз. Исслед.(Известия САО РАН) {\bf 11}, 248 (1979).
\bibitem{m5} V.~V.~Davydov, V.~F.~Esipov, and A.~M.~Cherepashchuk,
Astron. Rep. {\bf 52}, 487 (2008).
\bibitem{m6} V.~L.~Afanasiev, S.~N.~Dodonov, and A.~V.~Moiseev,
in: {\it Stellar dynamics: from classic to modern}, Ed. by L.~P.~Osipkov and
I.~I.~Nikiforov (St.~Petersburg, 2001), p.~103.
\bibitem{m7} J.~Mikolajewska, Yu.~Balega, K.-H.~Hofmann, and
G.~Weigelt, \mnras\ {\bf 403}, L21 (2010).
\bibitem{m8} E.~V.~Malogolovets, Y.~Y.~Balega, D.~A.~Rastegaev,
et al. \ab\ {\bf 62}, 131 (2007).
\bibitem{metka9} C.~E.~Irvine, IAU Circ. {\bf 4286} (1986).
\bibitem{m10} E.~L.~Chentsov, Doctoral Dissertation in Mathematics
and Physics (SAO RAS, Nizhnij Arkhyz, 2004).
\bibitem{m11} T.~K.~Kipper and V.~G.~Klochkova, {\it An atlas
of the spectrum of Aldebaran 4000--6720\AA} (Valgus, Tallinn, 1987).
\bibitem{m12} K.~A.~G.~Olsen, D.~Zaritsky, R.~D.~Blum, et al.
arXiv:1106.0044 (2011)
\end{thebibliography}{ }

```

Список литературы.

1. А. С. Васильев, А. М. Евзеров, М. В. Лобачев, И. В. Пейсахсон, Оптико-механ. промышленность **2**, 31 (1977).
2. В. С. Рылов и В. Г. Дебур, Л. В. Гявгянен, Известия КрАО **67**, 171 (1983).
3. Ю. Ю. Балега, Р. П. Верещагина, С. В. Маркелов и др., Астрофиз. Исслед. (Известия САО РАН) **11**, 248 (1979).
4. V. V. Davydov, V. F. Esipov, A. M. Cherepashchuk, Astron. Rep. **52**, 487 (2008).
5. V. L. Afanasiev, S. N. Dodonov, and A. V. Moiseev, in: *Stellar dynamics: from classic to modern*, Ed. by L. P. Osipkov and I. I. Nikiforov (St. Petersburg, 2001), p. 103.
6. J. Mikolajewska, Yu. Balega, K.-H. Hofmann, and G. Weigelt, Monthly Notices Royal Astron. Soc. **403**, L21 (2010).
7. E. V. Malogolovets, Y. Y. Balega, D. A. Rastegaev, et al. Astrophysical Bulletin **62**, 131 (2007).
8. C. E. Irvine, IAU Circ. **4286** (1986).
9. E. L. Chentsov, Doctoral Dissertation in Mathematics and Physics (SAO RAS, Nizhnij Arkhyz, 2004).
10. T. K. Kipper and V. G. Klochkova, *An atlas of the spectrum of Aldebaran 4000–6720 Å* (Valgus, Tallinn, 1987).
11. K. A. G. Olsen, D. Zaritsky, R. D. Blum, et al. arXiv:1106.0044 (2011).

ПРИЛОЖЕНИЕ Е: ОБЩЕУПОТРЕБИТЕЛЬНЫЕ СОКРАЩЕННЫЕ НАЗВАНИЯ
ЖУРНАЛОВ ДЛЯ БИБЛИОГРАФИЧЕСКОГО СПИСКА

<code>\ab</code>	Astrophysical Bulletin
<code>\abr</code>	Астрофизический бюллетень
<code>\aaa</code>	Astronom. and Astrophys.
<code>\aas</code>	Astronom. and Astrophys. Suppl. Ser.
<code>\aar</code>	Astronom. Astrophys. Rev.
<code>\aj</code>	Astronom. J.
<code>\apj</code>	Astrophys. J.
<code>\apjs</code>	Astrophys. J. Suppl.
<code>\apss</code>	Astrophys. and Space Sci.
<code>\araa</code>	Annu. Rev. Astronom. Astrophys.
<code>\azh</code>	Astronom. Zh.
<code>\baas</code>	Bull. Amer. Astronom. Soc.
<code>\bsao</code>	Bull. Spec. Astrophys. Obs.
<code>\bsaor</code>	Бюлл. Спец. астрофиз. обсерв.
<code>\ibvs</code>	Inform. Bul. Var. Stars
<code>\jaa</code>	J. Astronom. Astrophys.
<code>\mnras</code>	Monthly Notices Roy. Astronom. Soc.
<code>\pasj</code>	Publ. Astronom. Soc. Japan
<code>\pasp</code>	Publ. Astronom. Soc. Pacific
<code>\pazh</code>	Pis'ma Astronom. Zh.
<code>\sovast</code>	Sov. Astronom.
<code>\sca</code>	Scientific American
<code>\skytel</code>	Sky Telesc.
<code>\spsrev</code>	Space Sci. Rev.

ПРИЛОЖЕНИЕ F: ПРИМЕР ВСТАВКИ РИСУНКА

Пример 1:

... показано на Рис.~\ref{fig1:Z_n}a. На Рис.~\ref{fig1:Z_n}b видно ...

```

\begin{figure}[t]
\setcaptionmargin{5mm}
\onelinecaptionstrue
\vspace{7mm}
{\includegraphics[width=14cm,bb= 46 51 549 221,clip=]{Z_fig1a.eps}}
{\includegraphics[width=14cm,bb= 46 51 549 221,clip=]{Z_fig1b.eps}}
{\includegraphics[width=14cm,bb= 46 51 549 221,clip=]{Z_fig1c.eps}}
{\includegraphics[width=14cm,bb= 46 51 549 221,clip=]{Z_fig1d.eps}}
\captionstyle{normal}
\caption{Спектры HD\,45563,  $v \sin i = 105$  км/с.}
\label{f1:Z_n}
\end{figure}

```

Обратите внимание — размер шрифта наименования осей и рисуночных надписей примерно равен размеру шрифта подписи.

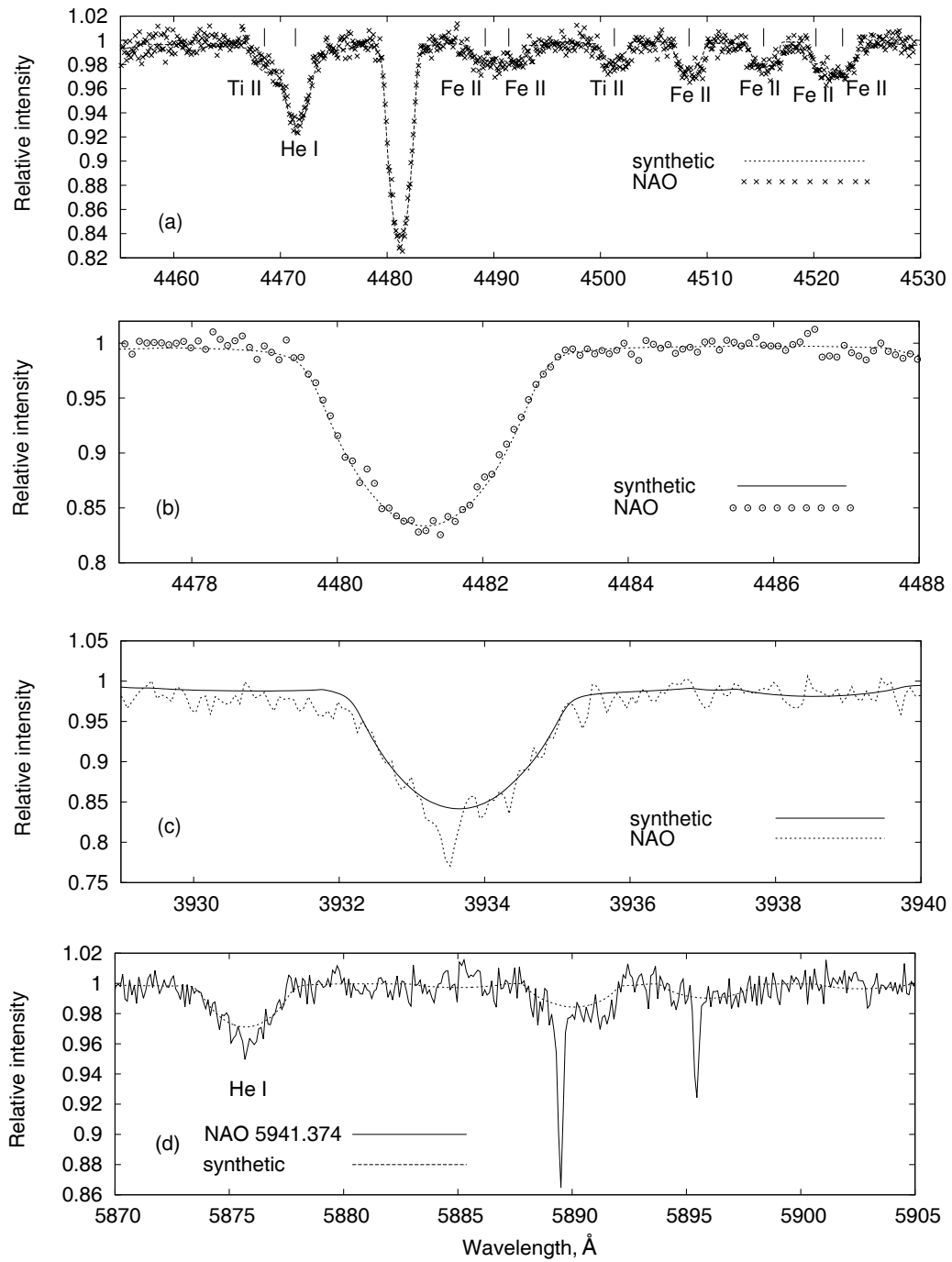


Рис. 1. Спектры HD 45563, $v \sin i = 105 \text{ км с}^{-1}$.

Пример 2:

...представлен на Рис.~\ref{fig2:M_n}c. На Рис.~\ref{fig2:M_n}d показано ...

```
\begin{figure}[t]
\setcaptionmargin{5mm} \onelinecaptionsfalse
\centerline{\vbox{\hbox{\hspace{0mm}}
\includegraphics[scale=0.9]{M_fig2a.eps}
\includegraphics[width=77mm]{M_fig2b.eps}}
\hbox{\includegraphics[scale=0.9]{M_fig2c.eps}
\includegraphics[scale=0.29]{M_fig2d.eps}}}
\captionstyle{flushleft}
\caption{PGC\,60020: левый столбец: распределение  $B$  и  $V$  (вверху) и  $V$  и  $R_c$  (внизу) ( $N$  --- вверху  $E$  --- слева); правый столбец: разрезы  $B$  и  $V$  и  $V$  и  $R_c$  вдоль больших осей главного тела (вверху) и кольца (внизу).}
\label{fig2:M_n}
\end{figure}
```

Обратите внимание — величина на оси указана курсивом, а единицы измерения — обычным шрифтом.

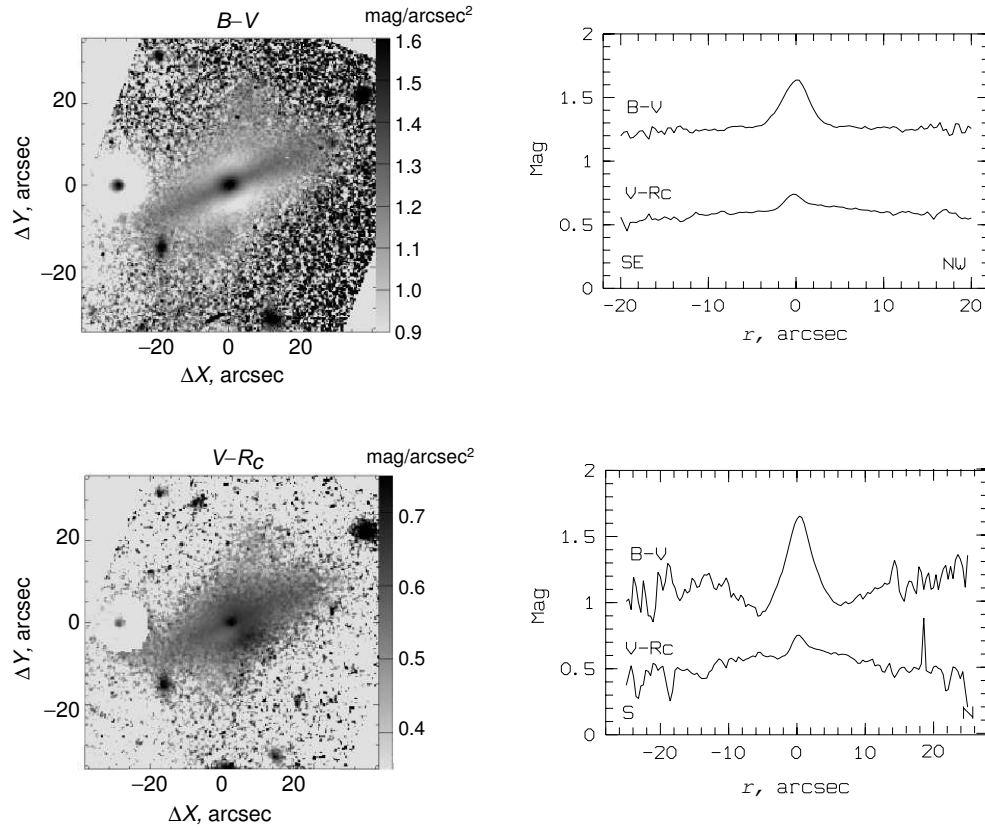


Рис. 2. PGC 60020: левый столбец: распределение $B-V$ (вверху) и $V-R_c$ (внизу) (N — вверху, E — слева); правый столбец: разрезы $B-V$ и $V-R_c$ вдоль больших осей главного тела (вверху) и кольца (внизу).

ПРИЛОЖЕНИЕ G: ПРИМЕРЫ ВСТАВКИ ТАБЛИЦ

Оформление простой таблицы:

В Таблице~\ref{t1:Zh_n} представлены результаты ...

```

\begin{table}
\setcaptionmargin{0mm} \captionstyle{normal}
\caption{Три группы родительских галактик радиисточников каталога RCR.
red~--- группа галактик ранних типов, blue~--- галактики поздних типов,
QSO~--- квазары. $N_{\rm obj}$~--- количество источников, в скобках
указано количество объектов с известными $Z_{\rm sp}$ или $Z_{\rm phot}$;
$S$~--- плотность потока на 3.94 ГГц (для колонок с (3) по (8) для параметров
приводятся медианные величины); $\alpha$~--- спектральный индекс на 3.94 ГГц;
$m_r$~--- звездная величина в фильтре $r$; $Z$~--- красное смещение (для
колонок (7) и (8) характеристики приводятся для радиисточников с известными
красными смещениями); $M_r$~--- абсолютная величина в фильтре $r$;
$\log L$~--- логарифм светимости ($L$~--- в Вт Гц$^{-1}$) на частоте 1.4 ГГц}
\label{t1:Zh_n} \medskip
\begin{tabular}{c|c|c|c|c|c|c|c}
\hline
Sample&$N_{\rm obj}$&$S$, мЯн&$\alpha$&$m_r$, mag&$Z$&$M_r$, mag&$\log L$\\
\hline
Red & 25~(19) & 35 & $-0.5$ & 16.3 & 0.12 & $-22.7$ & 24.5 \\
Blue & 10~(6) & 51 & $-0.7$ & 21.1 & 0.05 & $-20.6$ & 25.6 \\
QSO & 125~(65) & 41 & $-0.4$ & 20.0 & 1.36 & $-25.6$ & 27.0 \\
\hline
\end{tabular}
\end{table}

```

Таблица 1. Три группы родительских галактик радиисточников каталога RCR. Red — группа галактик ранних типов, Blue — галактики поздних типов, QSO — квазары. N_{obj} — количество источников, в скобках указано количество объектов с известными Z_{sp} или Z_{phot} ; S — плотность потока на 3.94 ГГц (для колонок с (3) по (8) для параметров приводятся медианные величины); α — спектральный индекс на 3.94 ГГц; m_r — звездная величина в фильтре r ; Z — красное смещение (для колонок (7) и (8) характеристики приводятся для радиисточников с известными красными смещениями); M_r — абсолютная величина в фильтре r ; $\log L$ — логарифм светимости (L — в Вт Гц $^{-1}$) на частоте 1.4 ГГц

Sample	N_{obj}	S , мЯн	α	m_r , mag	Z	M_r , mag	$\log L$
Red	25 (19)	35	-0.5	16.3	0.12	-22.7	24.5
Blue	10 (6)	51	-0.7	21.1	0.05	-20.6	25.6
QSO	125 (65)	41	-0.4	20.0	1.36	-25.6	27.0

Оформление длинной таблицы:

... эти значения представлены в Таблице~\ref{t2:E1_n}.

```

\onecolumngrid
\setcaptionwidth{\linewidth}%
\setcaptionmargin{0mm} %
\onelinecaptionstrue \captionstyle{normal}
\medskip
\begin{longtable}{l|c|l|c|r|c|c}
\caption{Карликовые галактики в близких войдах } \label{t2:E1_n}\\
\hline
\multicolumn{1}{c|}{Name}&J\,2000.0&\multicolumn{1}{c|}{Type}&M_{\rm FUV}&M_{\rm HI}&Notes\\
\hline
\multicolumn{1}{c|}{(1)} &(2)&\multicolumn{1}{c|}{(3)}&(4)&(5)&(6)&(7)\\
\hline
\caption{(Продолжение) }\\
\hline
\multicolumn{1}{c|}{Name}&J\,2000.0&\multicolumn{1}{c|}{Type}&M_{\rm FUV}&M_{\rm HI}&Notes\\
\hline
\multicolumn{1}{c|}{(1)} &(2)&\multicolumn{1}{c|}{(3)}&(4)&(5)&(6)&(7)\\
\hline
\endhead
\hline
\endfoot
\endlastfoot
\hline

```

KK\,261	&004058.7--261605&	Ir	&18.20	&0.42	&-\$-15.31\$&	\\
UGC\,655	&010401.2+415035	Sd	&16.30	&1.21	&-\$-16.75\$&	\$\times\$ \\
UGC\,03672&070627.6+301919	&	Im	&17.23	&1.23	&-\$-15.52\$&	\$\times\$\$\$+ \$ \\
UGC\,03876&072917.5+275358	&	Scd&--	&1.06		&-\$-16.72\$&	\$\times\$ \\
SDSS	&082712.8+265127	Im	&--	&--	&-\$-14.76\$&	\$\times\$ \\
SDSS	&083641.1+051625	BCD&	&18.94	&\$<0.00\$&	&-\$-15.34\$&	\\
+2MASX	&083735.5+074831	BCD&	&17.93	&0.43	&-\$-14.66\$&	\$^* \$ \\
+APMUKS	&110541.0--000602&	Sm	&19.47	&\$<0.00\$&	&-\$-15.42\$&	\$^{**} \$ \\
+SDSS	&112149.2+585434	Ir	&18.65	&--	&-\$-14.73\$&	\\
+SDSS	&124459.3+525203	BCD&	&19.45	&--	&-\$-14.59\$&	\\
SDSS	&130905.4+134819	Ir	&20.16	&--0.38	&-\$-15.32\$&	\\
SDSS	&131011.7+135116	BCD&	&20.51	&--0.25	&-\$-15.26\$&	\\
SDSS	&133753.5+635510	BCD&	&20.52	&--	&-\$-15.21\$&	\\
SDSS	&135031.2--013758&	Im	&19.80	&\$<0.00\$&	&-\$-13.80\$&	\\
KKR\,2	&140626.9+092133	Sm	&19.17	&0.26	&-\$-15.74\$&	\$+ \$ \\
SDSS	&151454.6+341439	Im	&19.66	&--	&-\$-14.79\$&	\\
2MASX	&151844.7--241051&	Sb?&\$>\$23	&--		&-\$-16.13\$&	\\
SDSS	&151939.3+385255	BCD&	&19.44	&--	&-\$-15.73\$&	\\
SDSS	&152013.6+400301	BCD&	&19.55	&--	&-\$-15.22\$&	\\
SDSS	&152644.5+403448	BCD&	&20.16	&--	&-\$-15.26\$&	\\
KKR\,26	&161644.6+160509	Im	&19.03	&0.45	&-\$-14.93\$&	\$\times\$\$\$+ \$ \\
SDSS	&163424.7+245741	BCD&	&20.40	&\$<0.00\$&	&-\$-13.03\$&	\$\times\$ \\
SDSS	&170517.4+355222	Im	&18.69	&--	&-\$-13.65\$&	\\
KK\,246	&200357.4--314054&	Ir	&20.01	&0.90&	&-\$-13.70\$&	\$\times\$\$\$ \leftarrow \text{eqn}^{\{***\}} \$ \\
6dF	&210804.9--471941&	BCD&	&18.12	&\$<0.00\$&	&-\$-14.53\$&	\\
ESO\,531	&213152.0--235632&	Sm	&18.47	&0.09	&-\$-15.92\$&	\\
UGC\,11771&213527.5+232805	&	Sd	&18.60	&0.64	&-\$-16.17\$&	\\
UGC\,11813&214731.1+220951	&	Sm	&19.07	&0.71	&-\$-15.51\$&	\\
SDSS	&223036.8--000637&	BCD&--	&--0.22		&-\$-14.81\$&	\\
ADBS	&225558.3+261011	BCD&	&19.21	&0.35	&-\$-15.79\$&	\\
SDSS	&230511.2+140346	BCD&	&19.38	&\$<0.00\$&	&-\$-15.52\$&	\\
6dF	&231803.9--485936&	BCD&	&18.42	&\$<0.00\$&	&-\$-15.62\$&	\$\times\$ \\


```

KKR\,75 &232011.2+103723 & Ir &19.48 &0.54 &$-14.05$$\times$$+$ \\  

UGC\,12771&234532.7+171512 & Im &18.35 &0.46 &$-14.96$$\times$$+$ \\  

\hline
\multicolumn{7}{p{100mm}}{\footnotesize  

\begin{tabular}{lrp{90mm}}
Notes:& * & LEDA фиксирует значительное различие в оценках  

гелиоцентрической скорости этой галактики по оптическим данным  

SDSS ( $+1452\pm 19$  км с $^{-1}$ ) и по HI измерениям в HIPASS ( $+2006\pm 8$   

км с $^{-1}$ ). Повторная обработка оптического спектра дает значение  

 $+2004\pm 15$  км с $^{-1}$ , близкое к оценке HIPASS. \[-5pt]  

& ** & Значение лучевой скорости этой галактики,  

полученное [25] нуждается в подтверждении. \[-5pt]  

& *** & В колонке (3) указано формальное значение лучевой скорости,  

соответствующее расстоянию галактики 7.83 Мпк [15] и параметру  

 $H_0=73$  км с $^{-1}$  Мпк $^{-1}$ . Имея лучевую скорость  $V_{\text{LG}}=+436$  км с $^{-1}$ ,  

эта галактика движется к нам из глубины войда с  

пекулярной скоростью  $-130$  км с $^{-1}$ . \\  

\end{tabular}} \\  

\end{longtable}

```

Таблица 2. Карликовые галактики в близких войдах

Name	J 2000.0	Type	m_{FUV}	$\log F_{HI}$	M_B	Notes
(1)	(2)	(3)	(4)	(5)	(6)	(7)
KK 261	004058.7–261605	Ir	18.20	0.42	–15.31	
UGC 00655	010401.2+415035	Sd	16.30	1.21	–16.75	×
UGC 03672	070627.6+301919	Im	17.23	1.23	–15.52	×+
UGC 03876	072917.5+275358	Scd	–	1.06	–16.72	×
SDSS	082712.8+265127	Im	–	–	–14.76	×
SDSS	083641.1+051625	BCD	18.94	< 0.00	–15.34	
2MASX	083735.5+074831	BCD	17.93	0.43	–14.66	*
APMUKS	110541.0–000602	Sm	19.47	< 0.00	–15.42	**
SDSS	112149.2+585434	Ir	18.65	–	–14.73	
SDSS	124459.3+525203	BCD	19.45	–	–14.59	
SDSS	130905.4+134819	Ir	20.16	–0.38	–15.32	
SDSS	131011.7+135116	BCD	20.51	–0.25	–15.26	
SDSS	133753.5+635510	BCD	20.52	–	–15.21	
SDSS	135031.2–013758	Im	19.80	< 0.00	–13.80	
KKR2	140626.9+092133	Sm	19.17	0.26	–15.74	+
SDSS	151454.6+341439	Im	19.66	–	–14.79	
2MASX	151844.7–241051	Sb?	>23	–	–16.13	
SDSS	151939.3+385255	BCD	19.44	–	–15.73	
SDSS	152013.6+400301	BCD	19.55	–	–15.22	
SDSS	152644.5+403448	BCD	20.16	–	–15.26	
KKR 26	161644.6+160509	Im	19.03	0.45	–14.93	×+
SDSS	163424.7+245741	BCD	20.40	< 0.00	–13.03	×
SDSS	170517.4+355222	Im	18.69	–	–13.65	
KK 246	200357.4–314054	Ir	20.01	0.90	–13.70	×***
6dF	210804.9–471941	BCD	18.12	< 0.00	–14.53	
ESO 531	213152.0–235632	Sm	18.47	0.09	–15.92	
UGC 11771	213527.5+232805	Sd	18.60	0.64	–16.17	
UGC 11813	214731.1+220951	Sm	19.07	0.71	–15.51	
SDSS	223036.8–000637	BCD	–	–0.22	–14.81	
ADBS	225558.3+261011	BCD	19.21	0.35	–15.79	
SDSS	230511.2+140346	BCD	19.38	< 0.00	–15.52	
6dF	231803.9–485936	BCD	18.42	< 0.00	–15.62	×
KKR 75	232011.2+103723	Ir	19.48	0.54	–14.05	×+
UGC 12771	234532.7+171512	Im	18.35	0.46	–14.96	×+

Таблица 2. (Продолжение)

Name	J 2000.0	Type	m_{FUV}	$\log F_{\text{HI}}$	M_B	Notes
(1)	(2)	(3)	(4)	(5)	(6)	(7)

Notes: * LEDA фиксирует значительное различие в оценках гелиоцентрической скорости этой галактики по оптическим данным SDSS ($+1452 \pm 19$ км с⁻¹) и по HI измерениям в HIPASS ($+2006 \pm 8$ км с⁻¹). Повторная обработка оптического спектра дает значение $+2004 \pm 15$ км с⁻¹, близкое к оценке HIPASS.

** Значение лучевой скорости этой галактики, полученное [25] нуждается в подтверждении.

*** В колонке (3) указано формальное значение лучевой скорости, соответствующее расстоянию галактики 7.83 Мпк [15] и параметру $H_0 = 73$ км с⁻¹ Мпк⁻¹. Имея лучевую скорость $V_{\text{LG}} = +436$ км с⁻¹, эта галактика движется к нам из глубины войда с пекулярной скоростью -130 км с⁻¹.

ПРИЛОЖЕНИЕ Н: ПРИМЕРЫ ОФОРМЛЕНИЯ ФОРМУЛ

Пример 1. Однострочная формула с дробью и суммами:

```
\begin{equation}
f(x,y,\alpha, \delta) =
\frac{\sum \limits_{n=1}^{\infty} A_n \cos \left( \frac{2n\pi x}{\nu} \right)}
{\prod \mathcal{F}\{g(x,y)\}}
\end{equation}
```

$$f(x, y, \alpha, \delta) = \frac{\sum_{n=1}^{\infty} A_n \cos\left(\frac{2n\pi x}{\nu}\right)}{\prod \mathcal{F}\{g(x, y)\}} \quad (\text{H1})$$

Пример 2. Многострочная формула с использованием окружения eqnarray:

```
\begin{eqnarray}
{\cal M} = & i g_Z^2 (4E_1 E_2)^{1/2} (l_i^2)^{-1} \delta_{\sigma_1, -\sigma_2} \\
& (g_{\sigma_2}^e)^2 \chi_{-\sigma_2}(p_2) \nonumber \\
& [\epsilon_j l_i \epsilon_i]_{\sigma_1} \chi_{\sigma_1}(p_1), \\
\end{eqnarray}
```

$$\mathcal{M} = i g_Z^2 (4E_1 E_2)^{1/2} (l_i^2)^{-1} \delta_{\sigma_1, -\sigma_2} (g_{\sigma_2}^e)^2 \chi_{-\sigma_2}(p_2) \times [\epsilon_j l_i \epsilon_i]_{\sigma_1} \chi_{\sigma_1}(p_1), \quad (\text{H2})$$

Пример 3. Формула без номера в окружении `eqnarray*`

```
\begin{eqnarray*}
\sum \vert M^{\text{viol}}_g \vert^2 \sim g^{2n-4} S(Q^2) N^{n-2} (N^2-1) \backslash
& \times \left( \sum_{i<j} \right) \left( \sum_{\text{perm}} \frac{1}{S_{12} S_{23} S_{n1}} \right) \frac{1}{S_{12}} .
\left( \sum_{\text{perm}} \frac{1}{S_{12} S_{23} S_{n1}} \right) \backslash
\frac{1}{S_{12}} \sim .
\end{eqnarray*}
```

$$\sum |M_g^{\text{viol}}|^2 = g_S^{2n-4} (Q^2) N^{n-2} (N^2 - 1) \times \left(\sum_{i<j} \right) \left(\sum_{\text{perm}} \frac{1}{S_{12} S_{23} S_{n1}} \right) \frac{1}{S_{12}} .$$

Пример 4. Формула в окружении `gather`

```
\begin{gather}
\int_{a_1}^{a_2} f(x) \, dx + \int_{a_2}^{a_3} f(x) \, dx
+ \dots + \int_{a_{n-1}}^{a_n} f(x) \, dx \backslash
+ \int_{a_1}^{a_2} g(x) \, dx + \int_{a_2}^{a_3} g(x) \, dx
+ \dots + \int_{a_{n-1}}^{a_n} g(x) \, dx \notag \backslash
+ \int_{a_1}^{a_2} h(x) \, dx + \int_{a_2}^{a_3} h(x) \, dx
+ \dots + \int_{a_{n-1}}^{a_n} h(x) \, dx \backslash
= \int_{a_1}^{a_n} f(x) + g(x) + h(x) \, dx .
\end{gather}
```

$$\int_{a_1}^{a_2} f(x) dx + \int_{a_2}^{a_3} f(x) dx + \dots + \int_{a_{n-1}}^{a_n} f(x) dx \quad (\text{H3})$$

$$+ \int_{a_1}^{a_2} g(x) dx + \int_{a_2}^{a_3} g(x) dx + \dots + \int_{a_{n-1}}^{a_n} g(x) dx \quad (\text{H4})$$

$$+ \int_{a_1}^{a_2} h(x) dx + \int_{a_2}^{a_3} h(x) dx + \dots + \int_{a_{n-1}}^{a_n} h(x) dx \quad (\text{H5})$$

$$= \int_{a_1}^{a_n} f(x) + g(x) + h(x) dx.$$

СПИСОК ЛИТЕРАТУРЫ.

1. REVTeX 4 Author's Guide
<http://publish.aps.org/revtex4/augide.ps>;
Differences between REVTeX 4 and REVTeX 3
<http://publish.aps.org/revtex4/differ.ps>;
REVTeX 4 Command and Options Summary
<http://publish.aps.org/revtex4/summary.ps>.
2. Г. Грэтцер // Первые шаги в \TeX 'е. М.: Мир (2000).
3. С. М. Львовский // Набор и верстка в пакете \TeX , 2-е издание. М.: Космосинформ, 1995.