НАЗВАНИЕ УЧРЕЖДЕНИЯ, В КОТОРОМ ВЫПОЛНЯЛАСЬ ДАННАЯ ДИССЕРТАЦИОННАЯ РАБОТА



На правах рукописи УДК xxx.xxx

Фамилия Имя Отчество автора

НАЗВАНИЕ ДИССЕРТАЦИОННОЙ РАБОТЫ

Специальность XX.XX.XX — «Название специальности»

Диссертация на соискание учёной степени кандидата физико-математических наук

Научный руководитель: уч. степень, уч. звание Фамилия Имя Отчество

Оглавление

| | | Стр. |
|---------|---|------|
| Введені | ие | . 4 |
| Глава 1 | . Длинное название главы, в которой мы смотрим на | |
| | примеры того, как будут верстаться изображения и списки . | . 25 |
| 1.1 | Одиночное изображение | . 25 |
| 1.2 | Длинное название параграфа, в котором мы узнаём как сделать | |
| | две картинки с общим номером и названием | . 25 |
| 1.3 | Пример вёрстки списков | . 26 |
| 1.4 | Традиции русского набора | . 27 |
| | 1.4.1 Пробелы | . 27 |
| | 1.4.2 Математические знаки и символы | . 28 |
| | 1.4.3 Кавычки | . 28 |
| | 1.4.4 Тире | . 28 |
| | 1.4.5 Дефисы и переносы слов | . 29 |
| 1.5 | Текст из панграмм и формул | . 29 |
| Глава 2 | . Вёрстка таблиц | . 34 |
| 2.1 | Таблица обыкновенная | . 34 |
| 2.2 | Таблица с многострочными ячейками и примечанием | . 35 |
| 2.3 | Параграф - два | . 36 |
| 2.4 | Параграф с подпараграфами | . 36 |
| | 2.4.1 Подпараграф - один | . 36 |
| | 2.4.2 Подпараграф - два | . 36 |
| Заключ | ение | . 38 |
| Список | сокращений и условных обозначений | . 39 |
| Словар | ь терминов | . 41 |
| Список | рисунков | . 42 |

| | C | тр | | | |
|--|--|----|--|--|--|
| Список | таблиц | 43 | | | |
| Прилож | Приложение А. Примеры вставки листингов программного кода 44 | | | | |
| Приложение Б. Очень длинное название второго приложения, в | | | | | |
| | котором продемонстрирована работа с длинными | | | | |
| | таблицами | 50 | | | |
| Б.1 | Подраздел приложения | 50 | | | |
| Б.2 | Ещё один подраздел приложения | 52 | | | |
| Б.3 | Использование длинных таблиц с окружением longtabu | 55 | | | |
| Б.4 | Форматирование внутри таблиц | 59 | | | |
| Б.5 | Очередной подраздел приложения | 61 | | | |
| Б.6 | И ещё один подраздел приложения | 61 | | | |

Ввеление

Обзор, введение в тему, обозначение места данной работы в мировых исследованиях и т. п., можно использовать ссылки на другие работы [?] (если их нет, то в автореферате автоматически пропадёт раздел «Список литературы»). Внимание! Ссылки на другие работы в разделе общей характеристики работы можно использовать только при использовании biblatex (из-за технических ограничений bibtex8. Это связано с тем, что одна и та же характеристика используются и в тексте диссертации, и в автореферате. В последнем, согласно ГОСТ, должен присутствовать список работ автора по теме диссертации, а bibtex8 не умеет выводить в одном файле два списка литературы).

Для генерации содержимого титульного листа автореферата, диссертации и презентации используются данные из файла common/data.tex. Если, например, вы меняете название диссертации, то оно автоматически появится в итоговых файлах после очередного запуска ЕТЕХ. Согласно ГОСТ 7.0.11-2011 «5.1.1 Титульный лист является первой страницей диссертации, служит источником информации, необходимой для обработки и поиска документа.» Наличие логотипа организации на титульном листе упрощает обработку и поиск, для этого разметите логотип вашей организации в папке images в формате PDF (лучше найти его в векторном варианте, чтобы он хорошо смотрелся при печати) под именем logo.pdf. Настроить размер изображения с логотипом можно в соответствующих местах файлов title.tex отдельно для диссертации и автореферата. Если вам логотип не нужен, то просто удалите файл с логотипом.

Целью данной работы является ...

Для достижения поставленной цели необходимо было решить следующие **задачи**:

- 1. Исследовать, разработать, вычислить и т. д. и т. п.
- 2. Исследовать, разработать, вычислить и т. д. и т. п.
- 3. Исследовать, разработать, вычислить и т. д. и т. п.
- 4. Исследовать, разработать, вычислить и т. д. и т. п.

Научная новизна:

- 1. Впервые ...
- 2. Впервые ...
- 3. Было выполнено оригинальное исследование . . .

Практическая значимость ...

Методология и методы исследования. . . .

Основные положения, выносимые на защиту:

- 1. Первое положение
- 2. Второе положение
- 3. Третье положение
- 4. Четвертое положение

В папке Documents можно ознакомиться в решением совета из Томского ГУ в файле Def_positions.pdf, где обоснованно даются рекомендации по формулировкам защищаемых положений.

Достоверность полученных результатов обеспечивается ... Результаты находятся в соответствии с результатами, полученными другими авторами.

Апробация работы. Основные результаты работы докладывались на: перечисление основных конференций, симпозиумов и т. п.

Личный вклад. Автор принимал активное участие ...

Публикации. Основные результаты по теме диссертации изложены в XX печатных изданиях, X из которых изданы в журналах, рекомендованных BAK, X-в тезисах докладов. При использовании пакета biblatex для автоматического подсчёта количества публикаций автора по теме диссертации, необходимо их здесь перечислить с использованием команды \nocite.

Объем и структура работы. Диссертация состоит из введения, четырёх глав, заключения и двух приложений. Полный объём диссертации составляет 61 страницу, включая 3 рисунка и 8 таблиц. Список литературы содержит 0 на-именований.

Глава 1. Введение

Полулагранжевый метод является способом численного решения уравнений в частных производных, которые описывают процесс переноса. Данный метод учитывает лагранжевую природу процесса переноса, однако в тоже время, позволяет работать на фиксированной вычислительной сетке. Взяв за начало первые предложения в метеорологической литературе, которые фокусировались на переносе вихря в упрощенных моделях крупномасштабного потока, метод трансформировался в законченный метод дискретизации для полных уравнений атмосферных потоков. Полулагранжевый метод также связан (а, в некоторых случаях, полностью эквивалентен) с аналогичными методами, разработанными в других сферах моделирования, такими как, например, модифицированный метод характеристик, метод Эйлера-Лагранжа и характеристический метод Галеркина.

Исчерпывающий обзор полулагранжевого метода в метеорологической литературе до 1990 года представлен в [67]. Обзоры разработок, посвященных смежным методам в других областях моделирования, могут быть найдены, например, в [15], [43], [56].

Краткое описание данной вводной статьи представлено ниже. В разделе 2 представлена базовая концепция полулагранжевого метода, а также простейшие положения для линейного одномерного уравнения переноса. Кроме того, описаны разница и связь с сугубо лагранжевыми методами. В разделе 3, в ключе классического метео масштабного анализа, рассмотрена особая роль процесса переноса для крупномасштабного атмосферного потока. В разделе 4 кратко освещен процесс разработки полулагранжевых методов вкупе с некоторыми параллельными разработками в других научных сферах. В разделе 5 описаны некоторые из возможных способов реализации ключевых этапов в полулагранжевом методе. В разделе 6 представлены результаты простых численных тестов для одномерного и двумерного случая изолированного (passive) переноса с целью показать как метод может быть реализован на практике. Затем, результаты сравниваются с аналогичными эйлеровыми схемами. В разделе 7 обсуждается устойчивость и сходимость метода.

Первая версия данного обзора полулагранжевых методов была осуществлена, благодаря приглашению на семинар по прикладной математике на ЕТН Zurich, чтобы прочитать серию докладов по данной тематике в рамках програм-

мы ERCOFTAC в июле 2004. Я хотел бы поблагодарить профессоров Рольфа Джелтча (Rolf Jeltsch) и Уильяма Сойера (William Sawyer) за поддержку этого начинания и базовую концепцию данного обзора.

Мой первый персональный опыт работы с полулагранжевыми методами был получен в 1993 году в ходе моей работы над кандидатской диссертацией под руководством профессора Винчензо Касулли (Vincenzo Casulli, University of Trento, Italy). Я хотел бы поблагодарить его за мое посвящение как в данную восхитительную область, так и в мир практического численного моделирования. Всевозможные обсуждения с доктором Эндрю Станифортом (Andrew Staniforth, Met Office, UK) также были весьма важны в рамках углубления моего понимания обозначенных методов и проблем численного прогнозирования погоды в целом.

Мой опыт с полулагранжевыми методами также был углублен, благодаря обсуждениям и помощи моих многих друзей и коллег. Я хотел бы поблагодарить их всех за помощь и советы.

Глава 2. Полулагранжевый метод для линейного уравнения переноса

Для того, чтобы познакомиться с полулагранжевым методом в простом контексте, рассмотрим одномерное линейное уравнение переноса

$$\frac{\partial c}{\partial t} + u \frac{\partial c}{\partial x} = 0 \tag{1}$$

с постоянным коэффициентом u и с начальными данными $c_0(x), x \in \mathbf{R}$. Общеизвестно, что

$$c(c,t) = c_0(x - ut) \tag{2}$$

Теперь рассмотрим дискретизацию уравнения (1) на равномерной одномерной сетке с шагом по пространству Δx и временным шагом Δt . Обозначим узлы сетки как i, а дискретные временные уровни как n. Тогда пространственновременные позиции на сетке могут быть обозначены $x_i = i\Delta x$, $t^n = n\Delta t$, а приближенные значения, вычисленные при помощи численного решения, как $c^n \approx c(x_i, t^n)$. Стандартные конечно-разностные методы основаны на аппроксимации дифференциальных операторов конечно-разностными приращениями. Рассмотрим некоторые типовые примеры. Одним из наиболее простых методов является противопотоковый метод, в котором для аппроксимации используются односторонние конечно-разностные приращения

$$\frac{c_i^{n+1} - c_i^n}{\Delta t} + u \frac{c_i^n - c_{i-1}^n}{\Delta x} = 0$$
 (3)

Здесь предполагается, что $u \geqslant 0$, а направление задано положительно (Here, it was assumed that u>=0 and the direction). Противопотоковый метод обладает первым порядком аппроксимации по времени и пространству. Информация о противопотоковых методах высокого порядка представлена, например, в [12]. Метод с перешагиванием использует центральные конечные разности по времени и пространству

$$\frac{c_i^{n+1} - c_i^{n-1}}{2\Delta t} + u \frac{c_{i+1}^n - c_{i-1}^n}{2\Delta x} = 0$$
(4)

Итоговый метод имеет второй порядок аппроксимации по пространству и времени. Применение более точной аппроксимации пространственной производной может дать высокоточные схемы по пространству и времени. Например, взяв центральные разности по времени и аппроксимацию четвертого порядка произ-

водной по x (например, см. [14]), получим

$$\frac{c_i^{n+1} - c_i^{n-1}}{2\Delta t} + u \left[\frac{4}{3} \frac{c_{i+1}^n - c_{i-1}^n}{2\Delta x} - \frac{1}{3} \frac{c_{i+2}^n - c_{i-2}^n}{4\Delta x} \right] = 0.$$
 (5)

Упомянутые методы являются трехшаговыми по времени, потому требуют использования особой аппроксимации для вычисления первого шага по времени. Примером двухшагового по времени метода, который имеет второй порядок аппроксимации, является метод Лакса—Вендроффа

$$\frac{c_i^{n+1} - c_i^n}{\Delta t} + u \frac{c_i^n - c_{i-1}^n}{2\Delta x} - \frac{u^2 \Delta t}{2} \frac{c_{i+1}^n - 2c_i^n + c_{i-1}^n}{\Delta x^2} = 0,$$
 (6)

который может быть интерпретирован как устойчивая версия (неустойчивой) схемы

$$\frac{c_i^{n+1} - c_i^n}{\Delta t} + u \frac{c_{i+1}^n - c_{i-1}^n}{2\Delta x} = 0, (7)$$

полученной добавлением численной диссипации в особом виде (например, см. [56]). Общеизвестно, что устойчивость этих методов зависит в основном от параметра $C = u\Delta t/\Delta x$, также известного как число Куранта. Основное условие для устойчивости это, фактически, $|C| \le 1$, которое также известно как условие Куранта—Фридрихса—Леви (КФЛ) (см. [10]).

Лагранжевые и полулагранжевые методы, в свою очередь, используют характерную особенность уравнения переноса, а именно представление точного решения через начальные данные. В частности, рассмотрев без потери общности случай $u \geqslant 0$, можно обнаружить, что имеют место два следующих уравнения

$$c(x_i, t^n) = c_0(x_i - un\Delta t) = c_0(x_i + u\Delta t - u(n+1)\Delta t) = c(x_i + u\Delta t, t^{n+1})$$
(8)

$$c(x_i, t^{n+1}) = c_0(x_i - u(n+1)\Delta t) = c_0(x_i - u\Delta t - un\Delta t) = c(x_i - u\Delta t, t^n)$$
(9)

Уравнение (9) является основой для чистых лагранжевых методов. Особая природа точного решения уравнения (1) позволяет использовать информацию о решении в точке сетки в момент времени n, чтобы вывести значение решения в момент времени n+1 в точках сетки, которые *переместились* c *потоком*. В результате того, что сетку необходимо менять на каждом временном шаге, практическое приложение лагранжевых методов неэффективно и данные методы никогда не становились действующими (operational) инструментами в прогнозе погоды или крупномасштабных атмосферных симуляциях.

Уравнение (10) обеспечивает основу для полулагранжевого метода. Вновь используется особая природа точного решения (1), чтобы выразить значение решения в узлах сетки на временном шаге n+1 через значения решения на временном шаге n в тех узлах сетки, которые будут перенесены потоком на вычислительную сетку за один временной шаг. Тот факт, что сетка не изменяется во времени, имеет практическое преимущество, которое является одной из фундаментальных причин для гораздо более широкого использования полулагранжевых методов, нежели чисто лагранжевых. Дискретное определение полулагранжевого метода может быть получено из уравнения (10) (ТУТ ЯВНАЯ ОШИБКА, видимо имеется ввиду некоторое уравнение представленное выше) как

$$c_i^{n+1} = c_{i-u\frac{\Delta t}{\Delta x}}^n = c_{i-k-\alpha}^n \quad u\frac{\Delta t}{\Delta x} = k + \alpha \quad k = \left[u\frac{\Delta t}{\Delta x}\right]. \tag{10}$$

k and α часто называют целым и дробным числами Куранта, соответственно. Выражение $c^n_{i-k-\alpha}$ может быть интерпретировано как значение, полученное из приближенных значений c^n в точке $i\Delta x - u\Delta t$ с использованием некоторой интерполяционной процедуры. Применив линейную интерполяцию, можно сразу получить два интересных факта

$$c_i^{n+1} = \alpha c_{i-k-1}^n + (1-\alpha)c_{i-k}^n. \tag{11}$$

Во первых, если $C=u\Delta t/\Delta x<1$, тогда имеем в (11) k=0, $C=\alpha$ и легко увидеть, что итоговый метод идентичен противопотоковому методу (3). Более того, ясно, что (11) выполняется для любого значения числа Куранта и что, поскольку значения решения на новом временном слое n+1 получены с использованием линейной интерполяции значений на временном слое n с неотрицательными коэффициентами, выполняется дискретный принцип максимума, т. е.

$$\min_{i} c_i^0 \leqslant \min_{i} c_i^n \leqslant \max_{i} c_i^n \leqslant \max_{i} c_i^0 \tag{12}$$

для любого n. Это также подразумевает устойчивость в максимум-норме для произвольного числа Куранта. Таким образом, по крайней мере в простом случае, полулагранжевый метод, очевидно, имеет большое преимущество над рассмотренными ранее эйлеровыми методами, поскольку отсутствует условие устойчивости, ограничивающее выбор временного шага.

Полулагранжевый метод может быть легко обобщен на многомерный случай. Рассмотрим поле постоянных скоростей $\mathbf{u} \in \mathbf{R}^d$ и начальное условие

 $c_0(x), x \in \mathbf{R}^d$. Тогда многомерное линейное уравнение адвекции имеет вид

$$\frac{\partial c}{\partial t} + \mathbf{u} \cdot \nabla c = 0. \tag{13}$$

Как и в одномерном случае, аналитическое решение представимо в виде

$$c(\mathbf{x},t) = c_0(\mathbf{x} - \mathbf{u}t),\tag{14}$$

и полулагранжевый метод может быть выведен как и в одномерном случае, лишь заменив одномерную интерполяцию на многомерную.

В более общем случае, когда поле скоростей $\mathbf{u}(\mathbf{x},t) \in \mathbf{R}^d$ зависит от пространства и времени, имеем

$$\frac{dc}{dt} = \frac{\partial c}{\partial t} + \mathbf{u}(\mathbf{x}, t) \cdot \nabla c = 0.$$
 (15)

Здесь была введена обычная запись dc/dt для обозначения лагранжевой производной. Полагая, для поля скоростей верны некоторые предположения о непрерывности (оно должно быть непрерывным по Липшицу, например, см. [56]), можно доказать, что существует функция линий тока или характеристическая функция. Они определены как решения $\mathbf{X}(t;s,\mathbf{x})$ обыкновенных дифференциальных уравнений

$$\frac{d}{dt}\mathbf{X}(t; s, \mathbf{x}) = \mathbf{u}(\mathbf{X}(t; s, \mathbf{x}), t)$$
(16)

с начальным условием в момент времени s, заданным как $\mathbf{X}(t;s,\mathbf{x})=\mathbf{x}$. Для гладких начальных данных по цепному правилу доказуемо, что

$$c(\mathbf{x},t) = c_0(\mathbf{X}(0;t,\mathbf{x})). \tag{17}$$

Это показывает, что доказательство, аналогичное упомянутому, справедливо для численного метода основанного на полулагранжевом подходе, однако при условии, что получено численное решение уравнения (16). Таким образом, подводя итог, можно сказать, что, используя формулу (17), полулагранжевые методы сводят аппроксимацию уравнения переноса (15) к следующим ключевым шагам:

- на заданном слое по времени n, для каждой точки сетки x вычислить приближенное решение (16) для определения оценки $\mathbf{X}^*(t^n;t^{n+1},\mathbf{x})$
- вычислить аппроксимацию уравнения (17) путем интерполяции значений в узлах сетки на временном слое n в точках $\mathbf{X}^*(t^n;t^{n+1},\mathbf{x})$.

Это подразумевает что решение ДУЧП (15) сведено к решению большого набора взаимно независимых ОДУ и многомерной интерполяции. Для каждого из этих шагов доступен ряд классических и хорошо изученных методов.

Глава 3. Роль адвекции в потоках геофизических масштабов

Уравнения Эйлера во вращающейся системе координат могут быть записаны как

$$\frac{d\mathbf{\rho}}{dt} = -\mathbf{\rho}\nabla \cdot \mathbf{u} \tag{18}$$

$$\frac{d\mathbf{u}}{dt} = -\frac{1}{\rho}\nabla p - 2\mathbf{\Omega} \times \mathbf{u} - \nabla\Phi \tag{19}$$

$$c_v \frac{dT}{dt} = -p\nabla \cdot \mathbf{u}.$$
 (20)

Для крупномасштабного атмосферного движения, горизонтальный пространственный масштаб $L=\mathcal{O}(10^7)m$ намного больше, чем вертикальный масштаб $D=\mathcal{O}(10^4)m$. Вследствие этого гидростатическое допущение является хорошей аппроксимацией (см. например, [24], [49] касательно полного вывода масштабного анализа). Более того, многие ключевые динамические особенности решения полной системы учитываются упрощенными моделями, которые могут быть получены при использовании баротропического допущения $p=p(\rho)$ и при рассмотрении вертикального среднего уравнений в отношении однородного слоя жидкости переменной глубины. Данное допущение снова основано на том факте, что L>>D и это приводит нас к двумерной модели, также известной как "уравнения мелкой воды"

$$\frac{dh}{dt} = -h\nabla \cdot \mathbf{v} \tag{21}$$

$$\frac{d\mathbf{v}}{dt} = -g\nabla h - f\mathbf{k} \times \mathbf{v}.$$
 (22)

где $f=2\Omega\sin\theta$, θ это широта, а орографический профиль взят за константу. Если взять ротор уравнения количества движения и скомбинировать результат с уравнением неразрывности, то получим так называемое уравнение потенциальной завихренности

$$\frac{d}{dt}\left(\frac{\zeta+f}{h}\right) = 0. {(23)}$$

Общепризнанно, что уравнение (23) является решением большинства крупномасштабных волн (волны Россби) которые представляют собой огромные метеорологические системы. Дальнейшее упрощение может даже привести к квазигеострофической модели, в которой разновидность уравнения (23) является, по сути, прогнозирующим уравнением, а все остальные эволюционные уравнения заменены на приближенные балансовые соотношения. Начиная с основополагающей работы [8], ранние модели численного предсказания погоды (см., например, [24], [73]) использовали данную упрощенную систему по ряду причин вычислительного характера. Точное решение уравнения (23) (или решение эквивалентных формулировок вихревой адвекции) суть одна из неотъемлемых особенностей для моделей, предназначенных для симуляции крупномасштабных атмосферных потоков. Именно в данном контексте, был впервые разработан полулагранжевый подход и, спустя годы, стал распространённым методом численного моделирования.

Необходимо отметить, что, несмотря на концептуальные причины, существовало большое количество практических стимулов к успешному применению полулагранжевых методов в метеорологии. На стандартных декартовых сетках при использовании сферических координат, сближение меридианов на полюсах приводило к очень большим числам Куранта, даже при достаточно разреженной (в остальной области) вычислительной сетке. Данная особенность, известная также как "полюсная проблема приводит к необходимости специально обрабатывать полюсные "шапочки"(pole caps) во многих глобальных моделях. Полулагранжевые методы, будучи безусловно устойчивыми, не представляют никаких особенных проблем в этом отношении. Однако, указанные методы по-прежнему требуют подходящего подхода к координатной сингулярности при расчете траекторий и при к интерполяции в ячейках, близких к полюсам.

Глава 4. Историческое развитие полулагранжевых методов

Первой статьей, посвященной методам для уравнения переноса и методам, которые применяют подход распространения вдоль характеристик, является хорошо известная работа Куранта, Айзексона и Риз [11] по численному решению гиперболических систем, а в метеорологической литературе, статья о методике графического интегрирования Р. Фьортофта [20]. Более детальный анализ был проведен Виин-Нильсеном в [73]. В этой статье, снова внимание было уделено баротропическому вихревому уравнению, которое представляло собой единственную модель с помощью которой в то время мог быть получен практически значимый численный прогноз. Затем этот метод был применен в [48], а затем переформулирован в тот вид, который весьма похож на тот, что применяется сегодня. Первое применение к простейшей модели уравнения переноса было представлено в [28], а первое подтверждение того, что большие шаги по времени могут быть использованы в методе без появления численной неустойчивости решения, было найдено Дж. Сойером в [63]. Дальнейшая разработка метода характеристик проводилась в [1], в тоже время, дальнейший анализ и тесты в метеорологической литературе проводились в [30], [12]. Как отмечалось ранее, одна из особенностей, которая на сегодняшний день наиболее тесно ассоциируется с полулагранжевыми методами, а именно свойство сохранять устойчивость при любом числе Куранта, в то время не являлась столь очевидной. (см., например, [30], [53]).

В ранних восьмидесятых, разнообразные публикации упрочнили роль полулагранжевых методов (а также методов, основанных на характеристиках) в разных подходах к моделированию. В области конечных элементов, огромное влияние оказали статьи Пирону [50] и Дугласа [27]. В области конечно-объемных подходов, Д. Моретти в [41] была предложена разновидность метода характеристик. Также К. В. Мортоном в [42], [45] была введена концепция характеристических методов Галеркина. В контексте метеорологии, ключевыми являются работы [59], [60] А. Роберта, в которых был пересмотрен численный метод Сойера и затем объединен с техникой полу-неявной дискретизации, таким образом демонстрируя полный потенциал полулагранжевых методов с точки зрения использования гораздо более больших шагов по времени. Лежащая в основе полулагранжевого подхода безусловная сходимость для линейной и квадратичной

интерполяции на декартовых сетках была доказана Дж. Р. Бейтсом и А. Макдональдом в [3]. Анализ устойчивости кубической сплайн интерполяции на декартовых сетках из [53] был расширен А. Станифортом и К. Темпертоном в [52] на случай для чисел Куранта больше единицы. Двухшаговые схемы были предложены А. Макдональдом и Дж. Р. Бейтсом в [38], а также А. Станифортом и К. Темпертоном в [70]. Связка полулагранжевых методов с методами спектрального анализа для простейших уравнений движения была впервые предложена Г. Ритчи в [57], [58]. Общая устойчивость и анализ сходимости для случая адвекции с переменными коэффициентами была представлена в [16] в контексте конечно-элементной формулировки.

В 2000 году ситуация такова, что ряд оперативных центров используют полулагранжевые модели для своих дневных прогнозов. Среди этих моделей можно выделить, например, IFS (Integrated Forecast System) в ECMWF (European Centre for Medium-Range Weather Forecasts) [71], GEM (Global Environmental Multiscale Model) модель в RPN Canada (The Recherche en Prévision Numérique) [9] и Universal Model в Met Office [72].

Глава 5. Практика полулагранжевых методов

Как было показано в разделе 2, полулагранжевые методы сводят аппроксимацию уравнения (15) к следующим двум ключевым этапам:

- на заданном слое по времени n, для каждой точки сетки x вычислить приближенное решение (16) для определения оценки $\mathbf{X}^*(t^n;t^{n+1},\mathbf{x})$
- вычислить аппроксимацию уравнения (17) путем интерполяции значений в узлах сетки на временном слое n в точках $\mathbf{X}^*(t^n;t^{n+1},\mathbf{x})$.

Ниже обсудим как получить решение на каждом этих этапов и достичь, при этом, великолепной точности и эффективности в итоговом численном методе.

Подходы к аппроксимации траекторий

Аппроксимацией уравнения

$$\frac{d}{dt}\mathbf{X}(t;t^{n+1},x) = \mathbf{u}\Big(\mathbf{X}(t;t^{n+1},x),t\Big)$$
(24)

с начальными данными $\mathbf{X}(t;t^{n+1},\mathbf{x})=\mathbf{x}$ на слое t^{n+1} по существу является решатель, который дает аппроксимирующие обратные лагранжевые траектории, опущенные из точек сетки. Важно заметить, что решение (24) требует, вообще говоря, чтобы поле скоростей было известно в точках, которые не принадлежат пространственно-временной сетке. Применительно к реальным моделям, это означает, что необходима некоторая интерполяция (а касательно зависимости по времени — экстраполяция). Традиционно, используются три основных стратегии для аппроксимации траекторий частиц:

- подход с итерацией по неподвижной точке (fixed point operational approach)
- метод расщепления с явными решателями ОДУ (substepping with explicit ODE solvers)
- разложение в ряд Тейлора с параметрическим представлением для траектории (Taylor expansion of the parametric representation for the trajectory)
 Итерация по неподвижной точке в наиболее общеизвестной виде была представлена в [59], хотя итерационный метод также использовался в [36]. Это наиболее

широко признанный (можно сказать, почти единственно признанный) метод в моделировании атмосферы. Определяя перемещение $\mathbf{a}=\mathbf{x}-\mathbf{X}(t^n;t^{n+1},\mathbf{x})$ как искомую неизвестную величину, метод Роберта состоит в формулировании уравнения перемещения

$$\mathbf{a} = \Delta t \mathbf{u}(\mathbf{x} - \mathbf{a}, t^*),\tag{25}$$

где t^* это время на которое поле скоростей было остановлено, чтобы вычислить траекторию. В зависимости от значения t^* , достигается более или менее точная дискретизация по времени, см., например, обсуждение в []. Например, для того, чтобы получить второй порядок точности дискретизации по времени, в случае двухшаговой схемы, следует выбрать $t^* = t^{n+\frac{1}{2}}$, что приводит к необходимости временной экстраполяции в случае, когда поля скоростей известны только до времени t^n включительно. Преимущество итерационного подхода заключается в том, что он безусловно устойчив, а также в том, что может быть доказана итерационная сходимость при относительно не жестких условиях для атмосферных потоков, см., например, [52], [65].

С другой стороны, методы траекторий более популярны в конечно-элементном моделировании, а также в моделировании прибрежных зон (см., например, [50], [7], [56], [16], [40]). Тем не менее, использование данных методов в приложении к атмосферным моделям также описано в литературе, см., например, [6], [22]. Чтобы гарантировать тот факт, что приближенные траектории не пересекают друг друга, всякий раз, когда число Куранта больше единицы, для их аппроксимации, как правило, используют более мелкие шаги по времени.

В качестве альтернативного подхода, в [39] был предложен метод разложения в ряд Тейлора для декартовых сеток, который был затем расширен на сетки с треугольными конечными элементами. Данный метод основывается на разложении $\mathbf{X}(t^n,t^{n+1},\mathbf{x})$ в ряд Тейлора по времени и последующей аппроксимации полученных производных. Преимущество данного метода над озвученными выше заключается в том, что он не требует интерполяций или экстраполяций. С другой стороны, аппроксимированная производная по времени требует дополнительной памяти, а взятие производной от аппроксимации суть полностью эвристический процесс и, в общем случае, не корректен для определенных потоков.

Другим возможным подходом, который был предложен Р. Д. Персером и Л. М. Лесли в [55], является использование опережающих траекторий.

Методы интерполяции

Другим ключевым ингредиентом при реализации полулагранжевого метода является процедура интерполяции, используемая на каждом временном шаге для восстановления значений решения в исходной точке линии тока. Принимая во внимание контекст в котором разрабатывались полулагранжевые методы, достаточно легко объясняется большое количество работ по оценке свойств интерполяционных алгоритмов для декартовых сеток. Как будет показано в разделе 6, линейная интерполяция продуцирует весьма диффузивные решения. Легко увидеть, что в случае одномерного потока с числами Куранта меньшими единицы, данная интерполяция дает фактически результаты метода набегающего потока. Квадратичная интерполяция использована в [3]. Кубическая интерполяция Лагранжа использовалась в [63]. В [53] впервые применена кубическая сплайновая интерполяция. Кубическая интерполяция Лагранжа также использована в фундаментальных работах Роберта [59], [60] и проанализирована в [52]. Данный метод интерполяции наиболее широко используется в атмосферных прикладных задачах. Как было показано Маккалпином в [37], в общем случае возможно получить различные свойства в зависимости от того факта, полиномы какого порядка (четного или нечетного) использовались для интерполяции. Также, Р. Д. Персером в [54] был предложен так называемый каскадный метод интерполяции. Улучшенная версия каскадного метод интерполяции представлена в [46].

На неструктурированных сетках, типичных для конечно-элементных моделей, в основном используется конечно-элементные интерполяторы. Однако, в [61], [62], [4] было доложено об успешных попытках в достижении высокой точности при помощи кригинга, а также интерполяторов на основе радиальных базисных функций.

Общеизвестно, что принцип максимума, обсуждавшийся в разделе 2 для случая линейной интерполяции, не может быть доказан для случая интерполяторов высокого порядка. Данная ситуация аналогична тем, которые имеют место быть для многих других численных схем решения уравнения переноса, см., например, [32], [56]. Данный аспект рассматривается в [74], где сравниваются различные методы монотонной интерполяции (основанные на эрмитовой интерполяции). Основные рекомендации по преодолению внутренней нехватки монотонности всех интерполяций высокого порядка и монотонизации полу-

лагранжевого метода вместе с доказательством монотонности полученной схемы приведены в [5]. Данный подход также широко применяется в реальных задачах операционных центров. Для всех экспериментов, осуществленных в разделе 6, рассматриваются гладкие решения (для которых минимизированы выбросы и вбросы (overshoots, overshoots)) без использования процедур монотонизации.

Глава 6. Численные эксперименты: одно- и двумерный пассивный перенос

Одномерная адвекция

Двумерная адвекция

Сравнение с простыми эйлеровыми схемами

Глава 7. Теория полулагранжевых методов: анализ сходимости и устойчивости

Глава 8. Полулагранжевые методы против метода характеристик: полунеявные полулагранжевые методы для условий с малым числом Фруда

Глава 9. Консервативные(mass conservative) и векторные (flux form) полулагранжевые методы

Глава 10. Выволы

Был представлен полулагранжевый метод решения уравнения переноса, а также рассмотрено его развитие в контексте атмосферного моделирования за последние 50 лет. Были рассмотрены его простейшие свойства и приведен обзор базовых теоретических свойств. В частности, предпринята попытка применить методы, разработанные для атмосферного моделирования, в более широкой перспективе современных методов конечных объемов и разностей, вместе с набросками предложенными К. В. Мортоном в [43]. Возможно, осмысление сильно выраженных сходств между современными, полностью многомерными адвективными схемами поможет утихомирить многочисленные дебаты относительно достоинств эйлеровых и лагранжевых схем.

Глава 1. Длинное название главы, в которой мы смотрим на примеры того, как будут верстаться изображения и списки

1.1 Одиночное изображение



1.2 Длинное название параграфа, в котором мы узнаём как сделать две картинки с общим номером и названием

А это две картинки под общим номером и названием:





б)

Рисунок 1.2 — Очень длинная подпись к изображению, на котором представлены две фотографии Дональда Кнута

Те же две картинки под общим номером и названием, но с автоматизированной нумерацей подрисунков посредством пакета subcaption:

На рисунке 1.3a показан Дональд Кнут без головного убора. На рисунке 1.3б показан Дональд Кнут в головном уборе.



а) Первый подрисунок



б) Второй подрисунок

Подрисуночный текст, описывающий обозначения, например. Согласно ГОСТ 2.105, пункт 4.3.1, располагается перед наименованием рисунка.

Рисунок 1.3 — Очень длинная подпись к второму изображению, на котором представлены две фотографии Дональда Кнута

1.3 Пример вёрстки списков

Нумерованный список:

- 1. Первый пункт.
- 2. Второй пункт.
- 3. Третий пункт.

Маркированный список:

- Первый пункт.
- Второй пункт.
- Третий пункт.

Вложенные списки:

- Имеется маркированный список.
 - 1. В нём лежит нумерованный список,
 - 2. в котором
 - лежит ещё один маркированный список.

Нумерованные вложенные списки:

- 1. Первый пункт.
- 2. Второй пункт.
- 3. Вообще, по ГОСТ 2.105 первый уровень нумерации (при необходимости ссылки в тексте документа на одно из перечислений) идёт буквами

русского или латинского алфавитов, а второй — цифрами со скобками. Здесь отходим от ГОСТ.

- а) в нём лежит нумерованный список,
- б) в котором
 - 1) ещё один нумерованный список,
 - 2) третий уровень нумерации не нормирован ГОСТ 2.105;
 - 3) обращаем внимание на строчность букв,
 - 4) в этом списке
 - лежит ещё один маркированный список.
- 4. Четвёртый пункт.

1.4 Традиции русского набора

Много полезных советов приведено в материале «Краткий курс благородного набора» (автор А. В. Костырка). Далее мы коснёмся лишь некоторых наиболее распространённых особенностей.

1.4.1 Пробелы

В русском наборе принято:

- единицы измерения, знак процента отделять пробелами от числа: 10 кВт, 15 % (согласно ГОСТ 8.417, раздел 8);
- $\, \mathrm{tg} \, 20^{\circ}$, но: 20 °C (согласно ГОСТ 8.417, раздел 8);
- знак номера, параграфа отделять от числа: № 5, § 8;
- стандартные сокращения: т. е., и т. д., и т. п.;
- неразрывные пробелы в предложениях.

1.4.2 Математические знаки и символы

Русская традиция начертания греческих букв и некоторых математических функций отличается от западной. Это исправляется серией \renewcommand.

До: $\epsilon \geq \phi$, $\phi \leq \epsilon$, $\kappa \in \emptyset$, tan, cot, csc.

После: $\varepsilon \geqslant \varphi$, $\varphi \leqslant \varepsilon$, $\kappa \in \emptyset$, tg , ctg , cosec .

Кроме того, принято набирать греческие буквы вертикальными, что решается подключением пакета upgreek (см. закомментированный блок в userpackages.tex) и аналогичным переопределением в преамбуле (см. закомментированный блок в userstyles.tex). В этом шаблоне такие переопределения уже включены.

Знаки математических операций принято переносить. Пример переноса в формуле (??).

1.4.3 Кавычки

В английском языке приняты одинарные и двойные кавычки в виде '...' и "...". В России приняты французские («...») и немецкие ("...") кавычки (они называются «ёлочки» и «лапки», соответственно). «Лапки» обычно используются внутри "ёлочек", например, «... наш гордый "Варяг"...».

Французкие левые и правые кавычки набираются как лигатуры << и >>, а немецкие левые и правые кавычки набираются как лигатуры , , и " (' ').

Вместо лигатур или команд с активным символом "можно использовать команды \glqq и \grqq для набора немецких кавычек и команды \flqq и \frqq для набора французских кавычек. Они определены в пакете babel.

1.4.4 Тире

Команда "--- используется для печати тире в тексте. Оно несколько короче английского длинного тире. Кроме того, команда задаёт небольшую жёсткую

отбивку от слова, стоящего перед тире. При этом, само тире не отрывается от слова. После тире следует такая же отбивка от текста, как и перед тире. При наборе текста между словом и командой, за которым она следует, должен стоять пробел.

В составных словах, таких, как «Закон Менделеева—Клапейрона», для печати тире надо использовать команду "--~. Она ставит более короткое, по сравнению с английским, тире и позволяет делать переносы во втором слове. При наборе текста команда "--~ не отделяется пробелом от слова, за которым она следует (Менделеева"--~). Следующее за командой слово может быть отделено от неё пробелом или перенесено на другую строку.

Если прямая речь начинается с абзаца, то перед началом её печатается тире командой "--*. Она печатает русское тире и жёсткую отбивку нужной величины перед текстом.

1.4.5 Дефисы и переносы слов

Для печати дефиса в составных словах введены две команды. Команда "~ печатает дефис и запрещает делать переносы в самих словах, а команда "= печатает дефис, оставляя Т_FX'у право делать переносы в самих словах.

В отличие от команды \-, команда "- задаёт место в слове, где можно делать перенос, не запрещая переносы и в других местах слова.

Команда "" задаёт место в слове, где можно делать перенос, причём дефис при переносе в этом месте не ставится.

Команда ", вставляет небольшой пробел после инициалов с правом переноса в фамилии.

1.5 Текст из панграмм и формул

Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен

шляп (юфть) — вдрызг! Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен шляп (юфть) – вдрызг! Любя, съешь щипцы, – вздохнёт мэр, – кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен шляп (юфть) – вдрызг! Любя, съешь щипцы, – вздохнёт мэр, — кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен шляп (юфть) – вдрызг! Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен шляп (юфть) — вдрызг! Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен шляп (юфть) вдрызг! Любя, съешь щипцы, – вздохнёт мэр, – кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен шляп (юфть) — вдрызг! Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен шляп (юфть) — вдрызг! Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен шляп (юфть) – вдрызг! Любя, съешь щипцы, – вздохнёт мэр, — кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен шляп (юфть) – вдрызг! Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен шляп (юфть) — вдрызг!Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч. Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф? Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! Эх, чужак! Общий съём цен

Ку кхоро адолэжкэнс волуптариа хаж, вим граэко ыкчпэтында ты. Граэкы жэмпэр льюкяльиюч квуй ку, аэквюы продыжщэт хаж нэ. Вим ку магна пырикульа, но квюандо пожйдонёюм про. Квуй ат рыквюы ёнэрмйщ. Выро аккузата вим нэ.

$$\Pr(\digamma(\tau)) \propto \sum_{i=4}^{12} \left(\prod_{j=1}^{i} \left(\int_{0}^{5} \digamma(\tau) e^{-\digamma(\tau)t_{j}} dt_{j} \right) \prod_{k=i+1}^{12} \left(\int_{5}^{\infty} \digamma(\tau) e^{-\digamma(\tau)t_{k}} dt_{k} \right) C_{12}^{i} \right) \propto \sum_{j=4}^{12} \left(-e^{-1/2} + 1 \right)^{i} \left(e^{-1/2} \right)^{12-i} C_{12}^{i} \approx 0.7605, \quad \forall \tau \neq \overline{\tau}$$

Квуй ыёюз омниюм йн. Экз алёквюам кончюлату квуй, ты альяквюам ёнвидюнт пэр. Зыд нэ коммодо пробатуж. Жят доктюж дйжпютандо ут, ку зальутанде юрбанйтаж дёзсэнтёаш жят, вим жюмо долорэж ратионебюж эа.

Ад ентэгры корпора жплэндидэ хаж. Эжт ат факэтэ дычэрунт пэржыкюти. Нэ нам доминг пэрчёус. Ку квюо ёужто эррэм зючкёпит. Про хабэо альбюкиюс нэ.

$$\begin{pmatrix}
a_{11} & a_{12} & a_{13} \\
a_{21} & a_{22} & a_{23}
\end{pmatrix}$$

$$\begin{vmatrix}
a_{11} & a_{12} & a_{13} \\
a_{21} & a_{22} & a_{23}
\end{vmatrix}$$

$$\begin{bmatrix}
a_{11} & a_{12} & a_{13} \\
a_{21} & a_{22} & a_{23}
\end{vmatrix}$$

Про эа граэки квюаыквуэ дйжпютандо. Ыт вэл тебиквюэ дэфянятйоныс, нам жолюм квюандо мандамюч эа. Эож пауло лаудым инкедыринт нэ, пэрпэтюа форынчйбюж пэр эю. Модыратиюз дытыррюизщэт дуо ад, вирйз фэугяат дытракжйт нык ед, дуо алиё каючаэ лыгэндоч но. Эа мольлиз юрбанйтаж зигнёфэрумквюы эжт.

Про мандамюч кончэтытюр ед. Трётанё прёнкипыз зигнёфэрумквюы вяш ан. Ат хёз эквюедым щуавятатэ. Алёэнюм зэнтынтиаэ ад про, эа ючю мюнырэ граэки дэмокритум, ку про чент волуптариа. Ыльит дыкоры аляквюид еюж ыт. Ку рыбюм мюндй ютенам дуо.

$$2 \times 2 = 4$$
 $6 \times 8 = 48$ $3 \times 3 = 9$ $a + b = c$ $10 \times 65464 = 654640$ $3/2 = 1,5$

$$2 \times 2 = 4$$
 $6 \times 8 = 48$ $3 \times 3 = 9$ $a + b = c$ (1.1) $10 \times 65464 = 654640$ $3/2 = 1,5$

Пэр йн тальэ пожтэа, мыа ед попюльо дэбетиз жкрибэнтур. Йн квуй аппэтырэ мэнандря, зыд аляквюид хабымуч корпора йн. Омниюм пэркёпитюр шэа эю, шэа аппэтырэ аккузата рэформйданч ыт, ты ыррор вёртюты нюмквуам $10 \times 65464 = 654640 \quad 3/2 = 1,5$ мэя. Ипзум эуежмод a+b=c мальюизчыт ад дуо. Ад фэюгаят пытынтёюм адвыржаряюм вяш. Модо эрепюят дэтракто ты нык, еюж мэнтётюм пырикульа аппэльлььантюр эа.

Мэль ты дэлььынётё такематыш. Зэнтынтиаэ конклььюжионэмквуэ ан мэя. Вёжи лебыр квюаыквуэ квуй нэ, дуо зймюл дэлььиката ку. Ыам ку алиё путынт.

$$2 \times x = 4
3 \times y = 9
10 \times 65464 = z$$

Конвынёры витюпырата но нам, тебиквюэ мэнтётюм позтюлант ед про. Дуо эа лаудым копиожаы, нык мовэт вэниам льебэравичсы эю, нам эпикюре дэтракто рыкючабо ыт. Вэрйтюж аккюжамюз ты шэа, дэбетиз форынчйбюж жкряпшэрит ыт прё. Ан еюж тымпор рыфэррэнтур, ючю дольор котёдиэквюэ йн. Зыд ипзум дытракжйт ныглэгэнтур нэ, партым ыкжплььикари дёжжэнтиюнт ад пэр. Мэль ты кытэрож молыжтйаы, нам но ыррор жкрипта аппарэат.

$$\frac{m_t^2}{L_t^2} = \frac{m_x^2}{L_x^2} + \frac{m_y^2}{L_y^2} + \frac{m_z^2}{L_z^2}$$

Вэре льаборэж тебиквюэ хаж ут. Ан пауло торквюатоз хаж, нэ пробо фэугиат такематыш шэа. Мэльёуз пэртинакёа юлламкорпэр прё ад, но мыа рыквюы конкыптам. Хёз квюот пэртинакёа эи, ельлюд трактатоз пэр ад. Зыд ед анёмал льаборэж номинави, жят ад конгуы льабятюр. Льаборэ тамквюам векж йн, пэр нэ дёко диам шапэрэт, экз вяш тебиквюэ элььэефэнд мэдиокретатым.

Нэ про натюм фюйзчыт квюальизквюэ, аэквюы жкаывола мэль ку. Ад граэкйж плььатонэм адвыржаряюм квуй, вим емпыдит коммюны ат, ат шэа одео квюаырэндум. Вёртюты ажжынтиор эффикеэнди эож нэ, доминг лаборамюз эи ыам. Чэнзэрет мныжаркхюм экз эож, ыльит тамквюам факильизиж нык эи. Квуй ан элыктрам тинкидюнт ентырпрытаряш. Йн янвыняры трактатоз зэнтынтиаэ зыд. Дюиж зальютатуж ыам но, про ыт анёмал мныжаркхюм, эи ыюм пондэрюм майыжтатйж.

Глава 2. Вёрстка таблиц

2.1 Таблица обыкновенная

Так размещается таблица:

Таблица 1 — Название таблицы

| Месяц | T_{min} , K | T_{max} , K | $(T_{max}-T_{min})$, K |
|---------|---------------|---------------|-------------------------|
| Декабрь | 253.575 | 257.778 | 4.203 |
| Январь | 262.431 | 263.214 | 0.783 |
| Февраль | 261.184 | 260.381 | -0.803 |

Таблица 2

| Оконная функция | 2N | 4N | 8N |
|-----------------|------|------|------|
| Прямоугольное | 8.72 | 8.77 | 8.77 |
| Ханна | 7.96 | 7.93 | 7.93 |
| Хэмминга | 8.72 | 8.77 | 8.77 |
| Блэкмана | 8.72 | 8.77 | 8.77 |

Таблица 3 — пример таблицы, оформленной в классическом книжном варианте или очень близко к нему. ГОСТу по сути не противоречит. Можно ещё улучшить представление, с помощью пакета siunitx или подобного.

Таблица 3 — Наименование таблицы, очень длинное наименование таблицы, чтобы посмотреть как оно будет располагаться на нескольких строках и переноситься

| Оконная функция | 2N | 4N | 8N |
|-----------------|------|------|------|
| Прямоугольное | 8.72 | 8.77 | 8.77 |
| Ханна | 7.96 | 7.93 | 7.93 |
| Хэмминга | 8.72 | 8.77 | 8.77 |
| Блэкмана | 8.72 | 8.77 | 8.77 |

2.2 Таблица с многострочными ячейками и примечанием

Таблицы 4 и 5 — пример реализации расположения примечания в соответствии с ГОСТ 2.105. Каждый вариант со своими достоинствами и недостатками. Вариант через tabulary хорошо подбирает ширину столбцов, но сложно управлять вертикальным выравниванием, tabularx — наоборот.

Таблица 4 — Нэ про натюм фюйзчыт квюальизквюэ

| доминг лаборамюз эи ыам (Общий съём цен шляп (юфть)) | Шеф взъярён | адвыр- жаряюм | тебиквюэ элььэеф- энд мэдиокре- татым | Чэнзэ- рет мны- жарк- хюм |
|---|----------------|------------------|---|---------------------------------------|
| Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! | \approx | \approx | \approx | + |
| Эх, чужак! Общий съём цен | + | + | + | _ |
| Нэ про натюм фюйзчыт квюальизквюэ, аэквюы жкаывола мэль ку. Ад граэкйж плььатонэм адвыржаряюм квуй, вим емпыдит коммюны ат, ат шэа одео | \approx | _ | _ | _ |
| Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч. | _ | + | + | \approx |
| Нэ про натюм фюйзчыт квюальизквюэ, аэквюы жкаывола мэль ку. Ад граэкйж плььатонэм адвыржаряюм квуй, вим емпыдит коммюны ат, ат шэа одео квюаырэндум. Вёртюты ажжынтиор эффикеэнди эож нэ. | + | _ | \approx | _ |

Примечание — Плюш изъят: «+» — адвыржаряюм квуй, вим емпыдит; «-» — емпыдит коммюны ат; « \approx » — Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф?

Из-за того, что таблица 4 не помещается на той же странице (при компилировании pdflatex), всё её содержимое переносится на следующую, ближайшую, а этот текст идёт перед ней.

2.3 Параграф - два

Некоторый текст.

2.4 Параграф с подпараграфами

2.4.1 Подпараграф - один

Некоторый текст.

2.4.2 Подпараграф - два

Некоторый текст.

Таблица 5 — Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч

| доминг лаборамюз эи ыам (Общий съём цен шляп (юфть)) | Шеф взъярён | адвыр- жаряюм | тебиквюэ элььэеф- энд мэдио- крета- тым | Чэнзэрет мны- жарк- хюм |
|---|----------------|------------------|--|----------------------------------|
| Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф Плюш изъят. Бьём чуждый цен хвощ! | \approx | \approx | pprox | + |
| Эх, чужак! Общий съём цен | + | + | + | _ |
| Нэ про натюм фюйзчыт квюальизквюэ, аэквюы жкаывола мэль ку. Ад граэкйж плььатонэм адвыржаряюм квуй, вим емпыдит коммюны ат, ат шэа одео | pprox | _ | _ | _ |
| Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч. | _ | + | + | \approx |
| Нэ про натюм фюйзчыт квюальизквюэ, аэквюы жкаывола мэль ку. Ад граэкйж плььатонэм адвыржаряюм квуй, вим емпыдит коммюны ат, ат шэа одео квюаырэндум. Вёртюты ажжынтиор эффикеэнди эож нэ. | + | _ | \approx | _ |

Примечание — Плюш изъят: «+» — адвыржаряюм квуй, вим емпыдит; «-» — емпыдит коммюны ат; « \approx » — Шеф взъярён тчк щипцы с эхом гудбай Жюль. Эй, жлоб! Где туз? Прячь юных съёмщиц в шкаф. Экс-граф?

Заключение

Основные результаты работы заключаются в следующем.

- 1. На основе анализа . . .
- 2. Численные исследования показали, что ...
- 3. Математическое моделирование показало ...
- 4. Для выполнения поставленных задач был создан ...

И какая-нибудь заключающая фраза.

Последний параграф может включать благодарности. В заключение автор выражает благодарность и большую признательность научному руководителю Иванову И.И. за поддержку, помощь, обсуждение результатов и научное руководство. Также автор благодарит Сидорова А.А. и Петрова Б.Б. за помощь в работе с образцами, Рабиновича В.В. за предоставленные образцы и обсуждение результатов, Занудятину Г.Г. и авторов шаблона *Russian-Phd-LaTeX-Dissertation-Тетрlate* за помощь в оформлении диссертации. Автор также благодарит много разных людей и всех, кто сделал настоящую работу автора возможной.

Список сокращений и условных обозначений

 a_n коэффициенты разложения Ми в дальнем поле соответствующие электрическим и магнитным мультиполям

ê единичный вектор

 E_0 амплитуда падающего поля

 b_n коэффициенты разложения Ми в дальнем поле соответствующие электрическим и магнитным мультиполям ещё раз, но без окружения minipage нет вертикального выравнивания по центру.

ј тип функции Бесселя

k волновой вектор падающей волны

и снова коэффициенты разложения Ми в дальнем поле соответствующие электрическим и магнитным мультиполям, теперь окружение minipage есть и добавленно много текста, так что описание группы условных обозначений значительно превысило высоту этой группы... Для отбивки пришлось добавить дополнительные отступы.

L общее число слоёв

l номер слоя внутри стратифицированной сферы

λ длина волны электромагнитного излучения в вакууме

п порядок мультиполя

μ магнитная проницаемость в вакууме

 r, θ, ϕ полярные координаты

ω частота падающей волны

BEM boundary element method, метод граничных элементов

CST MWS Computer Simulation Technology Microwave Studio программа для компьютерного моделирования уравнений Максвелла

DDA discrete dipole approximation, приближение дискретиных диполей

FDFD finite difference frequency domain, метод конечных разностей в частотной области

FDTD finite difference time domain, метод конечных разностей во временной области

FEM finite element method, метод конечных элементов

FIT finite integration technique, метод конечных интегралов

FMM fast multipole method, быстрый метод многополюсника

FVTD finite volume time-domain, метод конечных объёмов во временной области

MLFMA multilevel fast multipole algorithm, многоуровневый быстрый алгоритм многополюсника

MoM method of moments, метод моментов

MSTM multiple sphere T-Matrix, метод Т-матриц для множества сфер

PSTD pseudospectral time domain method, псевдоспектральный метод во временной области

TLM transmission line matrix method, метод матриц линий передач

Словарь терминов

TeX - Система компьютерной вёрстки, разработанная американским профессором информатики Дональдом Кнутом

Панграмма - Короткий текст, использующий все или почти все буквы алфавита

Список рисунков

| 1.1 | TeX | 25 |
|-----|--|----|
| 1.2 | Очень длинная подпись к изображению, на котором представлены | |
| | две фотографии Дональда Кнута | 25 |
| 1.3 | Очень длинная подпись к второму изображению, на котором | |
| | представлены две фотографии Дональда Кнута | 26 |

Список таблиц

| 1 | Название таблицы | 34 |
|---|---|----|
| 2 | | 34 |
| 3 | Наименование таблицы, очень длинное наименование таблицы, | |
| | чтобы посмотреть как оно будет располагаться на нескольких | |
| | строках и переноситься | 34 |
| 4 | Нэ про натюм фюйзчыт квюальизквюэ | 35 |
| 5 | Любя, съешь щипцы, — вздохнёт мэр, — кайф жгуч | 37 |
| 6 | Наименование таблицы средней длины | 52 |
| 7 | Тестовые функции для оптимизации, D — размерность. Для всех | |
| | функций значение в точке глобального минимума равно нулю | 56 |
| 8 | Длинная таблица с примером чересстрочного форматирования | 60 |

Приложение А

Примеры вставки листингов программного кода

Для крупных листингов есть два способа. Первый красивый, но в нём могут быть проблемы с поддержкой кириллицы (у вас может встречаться в комментариях и печатаемых сообщениях), он представлен на листинге A.1. Второй

Листинг А.1 Программа "Hello, world" на С++

```
#include <iostream>
using namespace std;

int main() //κυρυππυψα β κομμετατομέν πρυ xelatex u lualatex ume
em προδπεμεία προδεπαμυ
{
    cout << "Hello, world" << endl; //latin letters in
        commentaries
    system("pause");
    return 0;
}</pre>
```

не такой красивый, но без ограничений (см. листинг А.2).

Листинг А.2 Программа "Hello, world" без подсветки

```
#include <iostream>
using namespace std;

int main() //кириллица в комментариях
{
    cout << "Привет, мир" << endl;
}</pre>
```

Можно использовать первый для вставки небольших фрагментов внутри текста, а второй для вставки полного кода в приложении, если таковое имеется.

Если нужно вставить совсем короткий пример кода (одна или две строки), то выделение линейками и нумерация может смотреться чересчур громоздко. В таких случаях можно использовать окружения lstlisting или Verb без

ListingEnv. Приведём такой пример с указанием языка программирования, отличного от заданного по умолчанию:

```
fibs = 0 : 1 : zipWith (+) fibs (tail fibs)
```

Такое решение — со вставкой нумерованных листингов покрупнее и вставок без выделения для маленьких фрагментов — выбрано, например, в книге Эндрю Таненбаума и Тодда Остина по архитектуре

Наконец, для оформления идентификаторов внутри строк (функция main и тому подобное) используется lstinline или, самое простое, моноширинный текст (\texttt).

Пример A.3, иллюстрирующий подключение переопределённого языка. Может быть полезным, если подсветка кода работает криво. Без дополнительного окружения, с подписью и ссылкой, реализованной встроенным средством.

Листинг А.3 Пример листинга с подписью собственными средствами

```
## Caching the Inverse of a Matrix
  ## Matrix inversion is usually a costly computation and there may
     be some
5 ## benefit to caching the inverse of a matrix rather than compute
     it repeatedly
  ## This is a pair of functions that cache the inverse of a matrix.
  ## makeCacheMatrix creates a special "matrix" object that can
     cache its inverse
10 makeCacheMatrix <- function(x = matrix()) { #кириллица в комментари
     ях при xelatex и lualatex имеет проблемы с пробелами
      i <- NULL
      set <- function(y) {</pre>
           x <<- y
           i <<- NULL
15
      get <- function() x</pre>
      setSolved <- function(solve) i <<- solve</pre>
      getSolved <- function() i</pre>
      list(set = set, get = get,
20
      setSolved = setSolved,
      getSolved = getSolved)
  }
```

```
25
  ## cacheSolve computes the inverse of the special "matrix"
     returned by
  ## makeCacheMatrix above. If the inverse has already been
     calculated (and the
  ## matrix has not changed), then the cachesolve should retrieve
     the inverse from
  ## the cache.
30
  cacheSolve <- function(x, ...) {</pre>
       ## Return a matrix that is the inverse of 'x'
      i <- x$getSolved()</pre>
      if(!is.null(i)) {
           message("getting cached data")
35
           return(i)
      }
      data <- x$get()</pre>
      i <- solve(data, ...)</pre>
40
      x$setSolved(i)
      i
  }
```

Листинг А.4 подгружается из внешнего файла. Приходится загружать без окружения дополнительного. Иначе по страницам не переносится.

Листинг А.4 Листинг из внешнего файла

```
#getting common data
  features <- read.csv("UCI HAR Dataset/features.txt", sep=" ",
     header = FALSE,
                         colClasses = c("numeric", "character"))
  activity_labels <- read.csv("UCI HAR Dataset/activity_labels.txt",
     sep="",
20
                                header = FALSE, colClasses = c("numeric
                                   ", "character"))
  #getting train set data
  subject_train <- read.csv("UCI HAR Dataset/train/subject_train.txt</pre>
     ",
                              header = FALSE, colClasses = "numeric",
                                 col.names="Subject")
25 y_train <- read.csv("UCI HAR Dataset/train/y_train.txt", header =
     FALSE,
                       colClasses = "numeric")
  x_train <- read.csv("UCI HAR Dataset/train/X_train.txt",sep="",</pre>
     header = FALSE,
                       colClasses = "numeric", col.names=features$V2,
                          check.names = FALSE)
30 activity_train <- as.data.frame(mapvalues(y_train$V1, from =
     activity_labels$V1,
                                               to = activity labels$V2)
  names(activity_train) <- "Activity"</pre>
35
  #getting test set data
  subject_test <- read.csv("UCI HAR Dataset/test/subject_test.txt",</pre>
                             header = FALSE, colClasses = "numeric", col
                                .names="Subject")
  y_test <- read.csv("UCI HAR Dataset/test/y_test.txt", header =</pre>
     FALSE,
40
                      colClasses = "numeric")
  x_test <- read.csv("UCI HAR Dataset/test/X_test.txt", sep="",</pre>
     header = FALSE,
                      colClasses = "numeric", col.names=features$V2,
                         check.names = FALSE)
```

```
activity_test <- as.data.frame(mapvalues(y_test$V1, from =</pre>
     activity_labels$V1,
45
                                             to = activity_labels$V2))
  names(activity_test) <- "Activity"</pre>
  # Forming full dataframe
50 data_train <- cbind(x_train, subject_train, activity_train)
  data_test <- cbind(x_test, subject_test, activity_test)</pre>
  data <- rbind(data_train, data_test)</pre>
  # Cleaning memory
55 rm(features, activity_labels, subject_train, y_train, x_train,
     activity_train,
     subject_test, y_test, x_test, activity_test, data_train, data_
        test)
  # Part 2. Extracts only the measurements on the mean and standard
     deviation for each measurement.
  cols2match <- grep("(mean|std)", names(data))</pre>
  # Excluded gravityMean, tBodyAccMean, tBodyAccJerkMean,
     tBodyGyroMean,
  # tBodyGyroJerkMean, as these represent derivations of angle data,
      as
65 # opposed to the original feature vector.
  # Subsetting data frame, also moving last columns to be first
  Subsetted_data_frame <- data[ ,c(562, 563, cols2match)]</pre>
70 # Part 5. From the data set in step 4, creates a second,
     independent tidy data set
  # with the average of each variable for each activity and each
     subject.
  library(dplyr) # for %>% and summarise_each
75
  tidydata <- Subsetted_data_frame %>% group_by(Subject,Activity)
     응>응
               summarise_each(funs(mean))
```

write.table(tidydata, "tidydata.txt", row.names=FALSE)

Приложение Б

Очень длинное название второго приложения, в котором продемонстрирована работа с длинными таблицами

Б.1 Подраздел приложения

Вот размещается длинная таблица:

| Параметр | Умолч. | Тип | Описание |
|----------|--------|-----|--|
| &INP | | | |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s=const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума $(p_s = const)$ |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | продолжение следует |

| Параметр | Умолч. | Тип | (продолжение) Описание |
|--------------|-----------|--------|--|
| тарамстр | J WIOJIA. | 1 1111 | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| marc | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| mars kick | 1 | int | 0: инициализация без шума $(p_s = const)$ |
| KICK | 1 | IIIt | 1: генерация белого шума $(p_s = const)$ |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | |
| marc | 0 | int | экватора 1: инициализация модели для планеты Марс |
| mars kick | 1 | int | 0: инициализация без шума $(p_s = const)$ |
| KICK | 1 | IIIt | 1: генерация белого шума $(p_s = const)$ |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума $(p_s = const)$ |
| KICK | 1 | IIIt | 1: генерация белого шума $(p_s = const)$ |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума $(p_s = const)$ |
| KICK | 1 | IIIt | 1: генерация белого шума $(p_s = const)$ |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума $(p_s = const)$ |
| KICK | 1 | IIIt | 1: генерация белого шума (<i>p_s</i> = <i>const</i>) |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума $(p_s = const)$ |
| RICK | 1 | 1110 | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| &SURFPAI | | | · , |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| - | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s=const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s=const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s=const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | 2. Tenepagna denore myma enimerpa ino ornocarenbilo |

| | (продолжение) | | | |
|----------|---------------|-----|---|--|
| Параметр | Умолч. | Тип | Описание | |
| | | | экватора | |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс | |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s = const$) | |
| | | | 1: генерация белого шума | |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно | |
| | | | экватора | |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс | |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) | |
| | | | 1: генерация белого шума | |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно | |
| | | | экватора | |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс | |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) | |
| | | | 1: генерация белого шума | |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно | |
| | | | экватора | |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс | |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) | |
| | | | 1: генерация белого шума | |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно | |
| | | | экватора | |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс | |

Б.2 Ещё один подраздел приложения

Нужно больше подразделов приложения! Пример длинной таблицы с записью продолжения по ГОСТ 2.105

Таблица 6 — Наименование таблицы средней длины

| Параметр | Умолч. | Тип | Описание |
|----------|--------|-----|---|
| &INP | | | |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |

Продолжение таблицы 6

| Параметр | Умолч. | Тип | Описание |
|----------|--------|-----|---|
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |

Продолжение таблицы 6

| Параметр | Умолч. | Тип | Описание |
|----------|--------|-----|---|
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| &SURFPA | AR | | |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0 : инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |

Продолжение таблицы 6

| Параметр | Умолч. | Тип | Описание |
|----------|--------|-----|---|
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |
| kick | 1 | int | 0: инициализация без шума ($p_s = const$) |
| | | | 1: генерация белого шума |
| | | | 2: генерация белого шума симметрично относительно |
| | | | экватора |
| mars | 0 | int | 1: инициализация модели для планеты Марс |

Б.3 Использование длинных таблиц с окружением longtabu

В таблице 7 более книжный вариант длинной таблицы, используя окружение longtabu и разнообразные toprule midrule bottomrule из пакета

booktabs. Чтобы визуально таблица смотрелась лучше, можно использовать следующие параметры: в самом начале задаётся расстояние между строчками с помощью arraystretch. Таблица задаётся на всю ширину, longtabu позволяет делить ширину колонок пропорционально — тут три колонки в пропорции 1.1:1:4 — для каждой колонки первый параметр в описании X[]. Кроме того, в таблице убраны отступы слева и справа с помощью @{} в преамбуле таблицы. К первому и второму столбцу применяется модификатор

>{\setlength{\baselineskip}}, который уменьшает межстрочный интервал в для текста таблиц (иначе заголовок второго столбца значительно шире, а двухстрочное имя сливается с окружающими). Для первой и второй колонки текст в ячейках выравниваются по центру как по вертикали, так и по горизонтали - задаётся буквами m и с в описании столбца X[].

Так как формулы большие — используется окружение alignedat, чтобы отступ был одинаковый у всех формул — он сделан для всех, хотя для большей части можно было и не использовать. Чтобы формулы занимали поменьше места в каждом столбце формулы (где надо) используется \textstyle — он делает дроби меньше, у знаков суммы и произведения — индексы сбоку. Иногда формулы слишком большая, сливается со следующей, поэтому после неё ставится небольшой дополнительный отступ \vspace*{2ex} Для штрафных функций — размер фигурных скобок задан вручную \Big\{, т.к. не умеет alignedat работать с \left и \right через несколько строк/колонок.

В примечании к таблице наоборот, окружение cases даёт слишком большие промежутки между вариантами, чтобы их уменьшить, в конце каждой строчки окружения использовался отрицательный дополнительный отступ $\[-0.5em]$.

Таблица 7 — Тестовые функции для оптимизации, D — размерность. Для всех функций значение в точке глобального минимума равно нулю.

| Имя | Стартовый диапазон параметров | Функция |
|-------|-------------------------------------|-------------------------------|
| сфера | $[-100, 100]^D$ | $f_1(x) = \sum_{i=1}^D x_i^2$ |

(продолжение)

| Имя | Стартовый диапазон параметров | Функция |
|-----------------------------|-------------------------------|---|
| Schwefel 2.22 | $[-10, 10]^D$ | $f_2(x) = \sum_{i=1}^{D} x_i + \prod_{i=1}^{D} x_i $ |
| Schwefel 1.2 | $[-100, 100]^D$ | $f_3(x) = \sum_{i=1}^{D} \left(\sum_{j=1}^{i} x_j \right)^2$ |
| Schwefel 2.21 | $[-100, 100]^D$ | $f_4(x) = \max_i \{ x_i \}$ |
| Rosenbrock | $\left[-30,30\right]^D$ | $f_5(x) = \sum_{i=1}^{D-1} \left[100(x_{i+1} - x_i^2)^2 + (x_i - 1)^2 \right]$ |
| ступенчатая | $[-100, 100]^D$ | $f_6(x) = \sum_{i=1}^{D} [x_i + 0.5]^2$ |
| зашумлённая квартическая | $[-1.28, 1.28]^D$ | $f_7(x) = \sum_{i=1}^{D} ix_i^4 + rand[0,1)$ |
| Schwefel 2.26 | $[-500, 500]^D$ | $f_8(x) = \sum_{i=1}^{D} -x_i \sin \sqrt{ x_i } + D \cdot 418.98288727243369$ |
| Rastrigin | $[-5.12, 5.12]^D$ | $f_9(x) = \sum_{i=1}^{D} [x_i^2 - 10 \cos(2\pi x_i) + 10]$ |
| Ackley | $[-32, 32]^D$ | $f_{10}(x) = -20 \exp\left(-0.2\sqrt{\frac{1}{D}\sum_{i=1}^{D} x_i^2}\right) - \exp\left(\frac{1}{D}\sum_{i=1}^{D} \cos(2\pi x_i)\right) + 20 + e$ |
| Griewank | $[-600, 600]^D$ | $f_{11}(x) = \frac{1}{4000} \sum_{i=1}^{D} x_i^2 - \prod_{i=1}^{D} \cos(x_i/\sqrt{i}) + 1$ |
| штрафная 1 | $[-50, 50]^D$ | $f_{12}(x) = \frac{\pi}{D} \left\{ 10 \sin^2(\pi y_1) + \sum_{i=1}^{D-1} (y_i - 1)^2 \left[1 + 10 \sin^2(\pi y_{i+1}) \right] + (y_D - 1)^2 \right\} + \sum_{i=1}^{D} u(x_i, 10, 100, 4)$ |
| штрафная 2 | $[-50, 50]^D$ | $f_{13}(x) = 0.1 \left\{ \sin^2(3\pi x_1) + \sum_{i=1}^{D-1} (x_i - 1)^2 \left[1 + \sin^2(3\pi x_{i+1}) \right] + (x_D - 1)^2 \left[1 + \sin^2(2\pi x_D) \right] \right\} + \sum_{i=1}^{D} u(x_i, 5, 100, 4)$ |

(продолжение)

| Имя | Стартовый диапазон параметров | Функция |
|-----------------------------|-------------------------------|--|
| сфера | $[-100, 100]^D$ | $f_1(x) = \sum_{i=1}^{D} x_i^2$ |
| Schwefel 2.22 | $\left[-10, 10\right]^D$ | $f_2(x) = \sum_{i=1}^{D} x_i + \prod_{i=1}^{D} x_i $ |
| Schwefel 1.2 | $[-100, 100]^D$ | $f_3(x) = \sum_{i=1}^{D} \left(\sum_{j=1}^{i} x_j\right)^2$ |
| Schwefel 2.21 | $[-100, 100]^D$ | $f_4(x) = \max_i \{ x_i \}$ |
| Rosenbrock | $[-30, 30]^D$ | $f_5(x) = \sum_{i=1}^{D-1} \left[100 \left(x_{i+1} - x_i^2 \right)^2 + (x_i - 1)^2 \right]$ |
| ступенчатая | $[-100, 100]^D$ | $f_6(x) = \sum_{i=1}^{D} [x_i + 0.5]^2$ |
| зашумлённая квартическая | $[-1.28, 1.28]^D$ | $f_7(x) = \sum_{i=1}^{D} ix_i^4 + rand[0,1)$ |
| Schwefel 2.26 | $[-500, 500]^D$ | $f_8(x) = \sum_{i=1}^{D} -x_i \sin \sqrt{ x_i } + D \cdot 418.98288727243369$ |
| Rastrigin | $[-5.12, 5.12]^D$ | $f_9(x) = \sum_{i=1}^{D} [x_i^2 - 10 \cos(2\pi x_i) + 10]$ |
| Ackley | $[-32, 32]^D$ | $f_{10}(x) = -20 \exp\left(-0.2\sqrt{\frac{1}{D}\sum_{i=1}^{D} x_i^2}\right) - \exp\left(\frac{1}{D}\sum_{i=1}^{D} \cos(2\pi x_i)\right) + 20 + e$ |
| Griewank | $[-600, 600]^D$ | $f_{11}(x) = \frac{1}{4000} \sum_{i=1}^{D} x_i^2 - \prod_{i=1}^{D} \cos(x_i/\sqrt{i}) + 1$ |
| штрафная 1 | $[-50, 50]^D$ | $f_{12}(x) = \frac{\pi}{D} \left\{ 10 \sin^2(\pi y_1) + \sum_{i=1}^{D-1} (y_i - 1)^2 \left[1 + 10 \sin^2(\pi y_{i+1}) \right] + (y_D - 1)^2 \right\} + \sum_{i=1}^{D} u(x_i, 10, 100, 4)$ |

(окончание)

| Имя | Стартовый диапазон параметров | Функция |
|------------|-------------------------------------|---|
| штрафная 2 | $[-50, 50]^D$ | $f_{13}(x) = 0.1 \left\{ \sin^2(3\pi x_1) + \sum_{i=1}^{D-1} (x_i - 1)^2 \left[1 + \sin^2(3\pi x_{i+1}) \right] + (x_D - 1)^2 \left[1 + \sin^2(2\pi x_D) \right] \right\} + \sum_{i=1}^{D} u(x_i, 5, 100, 4)$ |

Примечание — Для функций f_{12} и f_{13} используется $y_i=1+\frac{1}{4}(x_i+1)$ и $u(x_i,a,k,m)=\begin{cases} k(x_i-a)^m, & x_i>a\\ 0, & -a\leqslant x_i\leqslant a\\ k(-x_i-a)^m, & x_i<-a \end{cases}$

Б.4 Форматирование внутри таблиц

В таблице 8 пример с чересстрочным форматированием. В userstyles.tex задаётся счётчик \newcounter{rowcnt} который увеличивается на 1 после каждой строчки (как указано в преамбуле таблицы). Кроме того, задаётся условный макрос \altshape который выдаёт одно из двух типов форматирования в зависимости от чётности счётчика.

В таблице 8 каждая чётная строчка — синяя, нечётная — с наклоном и слегка поднята вверх. Визуально это приводит к тому, что среднее значение и среднеквадратичное изменение группируются и хорошо выделяются взглядом в таблице. Сохраняется возможность отдельные значения в таблице выделить цветом или шрифтом. К первому и второму столбцу форматирование не применяется по сути таблицы, к шестому общее форматирование не применяется для наглядности.

Так как заголовок таблицы тоже считается за строчку, то перед ним (для первого, промежуточного и финального варианта) счётчик обнуляется, а в \altshape для нулевого значения счётчика форматирования не применяется.

Таблица 8 — Длинная таблица с примером чересстрочного форматирования

| | Итерации | JADE++ | JADE | jDE | SaDE | DE/rand /1/bin | PSO |
|-----|----------|--------------------------|----------------------|----------------------|----------------------|----------------------|----------------------|
| f1 | 1500 | 1.8E-60 (8.4E-60) | 1.3E-54 (9.2E-54) | 2.5E-28 (3.5E-28) | 4.5E-20 (6.9E-20) | 9.8E-14 (8.4E-14) | 9.6E-42 (2.7E-41) |
| f2 | 2000 | 1.8E-25 (8.8E-25) | 3.9E-22 (2.7E-21) | 1.5E-23 (1.0E-23) | 1.9E-14 (1.1E-14) | 1.6E-09 (1.1E-09) | 9.3E-21 (6.3E-20) |
| f3 | 5000 | 5.7E-61 (2.7E-60) | 6.0E-87 (1.9E-86) | 5.2E-14 (1.1E-13) | 9.0E-37 (5.4E-36) | 6.6E-11 (8.8E-11) | 2.5E-19 (3.9E-19) |
| f4 | 5000 | 8.2E-24 (4.0E-23) | 4.3E-66 (1.2E-65) | 1.4E-15 (1.0E-15) | 7.4E-11 (1.8E-10) | 4.2E-01 (1.1E+00) | 4.4E-14 (9.3E-14) |
| f5 | 3000 | 8.0E-02 (5.6E-01) | 3.2E-01 (1.1E+00) | 1.3E+01 (1.4E+01) | 2.1E+01 (7.8E+00) | 2.1E+00 (1.5E+00) | 2.5E+01 (3.2E+01) |
| f6 | 100 | 2.9E+00 (1.2E+00) | 5.6E+00 (1.6E+00) | 1.0E+03 (2.2E+02) | 9.3E+02 (1.8E+02) | 4.7E+03 (1.1E+03) | 4.5E+01 (2.4E+01) |
| f7 | 3000 | 6.4E-04 (2.5E-04) | 6.8E-04 (2.5E-04) | 3.3E-03 (8.5E-04) | 4.8E-03 (1.2E-03) | 4.7E-03 (1.2E-03) | 2.5E-03 (1.4E-03) |
| f8 | 1000 | 3.3E-05 (2.3E-05) | 7.1E+00 (2.8E+01) | 7.9E-11 (1.3E-10) | 4.7E+00 (3.3E+01) | 5.9E+03 (1.1E+03) | 2.4E+03 (6.7E+02) |
| f9 | 1000 | 1.0E-04 (6.0E-05) | 1.4E-04 (6.5E-05) | 1.5E-04 (2.0E-04) | 1.2E-03 (6.5E-04) | 1.8E+02 (1.3E+01) | 5.2E+01 (1.6E+01) |
| f10 | 500 | 8.2E-10 (6.9E-10) | 3.0E-09 (2.2E-09) | 3.5E-04 (1.0E-04) | 2.7E-03 (5.1E-04) | 1.1E-01 (3.9E-02) | 4.6E-01 (6.6E-01) |
| f11 | 500 | 9.9E-08 (6.0E-07) | 2.0E-04 (1.4E-03) | 1.9E-05 (5.8E-05) | 7.8E-04) (1.2E-03 | 2.0E-01 (1.1E-01) | 1.3E-02 (1.7E-02) |
| f12 | 500 | 4.6E-17 (1.9E-16) | 3.8E-16 (8.3E-16) | 1.6E-07 (1.5E-07) | 1.9E-05 (9.2E-06) | 1.2E-02 (1.0E-02) | 1.9E-01 (3.9E-01) |
| f13 | 500 | 2.0E-16 (6.5E-16) | 1.2E-15 (2.8E-15) | 1.5E-06 (9.8E-07) | 6.1E-05 (2.0E-05) | 7.5E-02 (3.8E-02) | 2.9E-03 (4.8E-03) |
| f1 | 1500 | 1.8E-60 (8.4E-60) | 1.3E-54 (9.2E-54) | 2.5E-28 (3.5E-28) | 4.5E-20 (6.9E-20) | 9.8E-14 (8.4E-14) | 9.6E-42 (2.7E-41) |
| f2 | 2000 | 1.8E-25 (8.8E-25) | 3.9E-22 (2.7E-21) | 1.5E-23 (1.0E-23) | 1.9E-14 (1.1E-14) | 1.6E-09 (1.1E-09) | 9.3E-21 (6.3E-20) |
| f3 | 5000 | 5.7E-61 (2.7E-60) | 6.0E-87 (1.9E-86) | 5.2E-14 (1.1E-13) | 9.0E-37 (5.4E-36) | 6.6E-11 (8.8E-11) | 2.5E-19 (3.9E-19) |

продолжение следует

(окончание)

| | Итерации | JADE++ | JADE | jDE | SaDE | DE/rand /1/bin | PSO |
|-----|----------|----------------------|----------------------|----------------------|----------------------|----------------------|----------------------|
| f4 | 5000 | 8.2E-24 (4.0E-23) | 4.3E-66 (1.2E-65) | 1.4E-15 (1.0E-15) | 7.4E-11 (1.8E-10) | 4.2E-01 (1.1E+00) | 4.4E-14 (9.3E-14) |
| f5 | 3000 | 8.0E-02 (5.6E-01) | 3.2E-01 (1.1E+00) | 1.3E+01 (1.4E+01) | 2.1E+01 (7.8E+00) | 2.1E+00 (1.5E+00) | 2.5E+01 (3.2E+01) |
| f6 | 100 | 2.9E+00 (1.2E+00) | 5.6E+00 (1.6E+00) | 1.0E+03 (2.2E+02) | 9.3E+02 (1.8E+02) | 4.7E+03 (1.1E+03) | 4.5E+01 (2.4E+01) |
| f7 | 3000 | 6.4E-04 (2.5E-04) | 6.8E-04 (2.5E-04) | 3.3E-03 (8.5E-04) | 4.8E-03 (1.2E-03) | 4.7E-03 (1.2E-03) | 2.5E-03 (1.4E-03) |
| f8 | 1000 | 3.3E-05 (2.3E-05) | 7.1E+00 (2.8E+01) | 7.9E-11 (1.3E-10) | 4.7E+00 (3.3E+01) | 5.9E+03 (1.1E+03) | 2.4E+03 (6.7E+02) |
| f9 | 1000 | 1.0E-04 (6.0E-05) | 1.4E-04 (6.5E-05) | 1.5E-04 (2.0E-04) | 1.2E-03 (6.5E-04) | 1.8E+02 (1.3E+01) | 5.2E+01 (1.6E+01) |
| f10 | 500 | 8.2E-10 (6.9E-10) | 3.0E-09 (2.2E-09) | 3.5E-04 (1.0E-04) | 2.7E-03 (5.1E-04) | 1.1E-01 (3.9E-02) | 4.6E-01 (6.6E-01) |
| f11 | 500 | 9.9E-08 (6.0E-07) | 2.0E-04 (1.4E-03) | 1.9E-05 (5.8E-05) | 7.8E-04) (1.2E-03 | 2.0E-01 (1.1E-01) | 1.3E-02 (1.7E-02) |
| f12 | 500 | 4.6E-17 (1.9E-16) | 3.8E-16 (8.3E-16) | 1.6E-07 (1.5E-07) | 1.9E-05 (9.2E-06) | 1.2E-02 (1.0E-02) | 1.9E-01 (3.9E-01) |
| f13 | 500 | 2.0E-16 (6.5E-16) | 1.2E-15 (2.8E-15) | 1.5E-06 (9.8E-07) | 6.1E-05 (2.0E-05) | 7.5E-02 (3.8E-02) | 2.9E-03 (4.8E-03) |

Б.5 Очередной подраздел приложения

Нужно больше подразделов приложения!

Б.6 И ещё один подраздел приложения

Нужно больше подразделов приложения!