



Servicio
Meteorológico
Nacional

BOLETIN 4 - TEMPORADA DEL AGUJERO DE OZONO 2020

*Gerardo Carbajal Benítez¹, Facundo Orte², Elian Wolfram^{1,2},
Eduardo Luccini^{3,4}, Fernando Nollas¹, María Elena Barlasina¹ y
Héctor Ochoa^{5,6}.*

1. Servicio Meteorológico Nacional.

2. CEILAP, UNIDEF (CITEDEF-CONICET),

3. CONICET - Centro de Excelencia en Productos y Procesos de Córdoba, Argentina.

4. Facultad de Química e Ingeniería del Rosario, Pontificia Universidad Católica Argentina.

5. Dirección Nacional del Antártico / Instituto Antártico Argentino.

6. Universidad Tecnológica Nacional FRBA

Noviembre, 2020



Ministerio de Defensa
Presidencia de la Nación

Información sobre Copyright

Este reporte ha sido producido por empleados del Servicio Meteorológico Nacional con el fin de documentar sus actividades de investigación y desarrollo. El presente trabajo ha tenido cierto nivel de revisión por otros miembros de la institución, pero ninguno de los resultados o juicios expresados aquí presuponen un aval implícito o explícito del Servicio Meteorológico Nacional.

La información aquí presentada puede ser reproducida a condición que la fuente sea adecuadamente citada.

INDICE

RESUMEN	4
ANTECEDENTES	5
1. Introducción.	6
2. CONDICIONES METEOROLOGICAS PREVALECIENTES	6
2.1 Temperaturas.	6
2.2 Área y volumen del NEP	8
2.3 Estabilidad del vórtice.	10
3. OBSERVACIONES DE OZONO	11
3.1 Observaciones Satelitales.	11
3.2 Estaciones en superficie.	15
3.2.1 Estación VAG USHUAIA.	15
3.2.2 Estación Antártica MARAMBIO.	17
3.2.3 Estación Antártica San Martin	19
3.2.4 Estación Antártica Belgrano II	21
4. ACTIVACION QUIMICA DEL VÓRTICE	23
4.1 Resultados de Modelo.	23
5. EL AGUJERO DE OZONO	25
5.1 El área del agujero de ozono.	25
5.2 Déficit de masa de ozono.	26
6. RADIACIÓN UV	27
7. CONCLUSIONES	28
8. AGRADECIMIENTOS	29
9. BIBLIOGRAFÍA	30

RESUMEN.

El presente Boletín 4 del Agujero de Ozono, tiene por objetivo, establecer la evolución del Agujero de Ozono sobre la Antártida 2020. La temperatura de la estratosfera mínima media y zonal, se encuentran por encima de los valores máximos históricos del periodo 1979 al 2019 y las proyecciones muestran que continuarán con esta tendencia por lo menos hasta el 17 de noviembre, de tal manera que la estratosfera se mantiene más fría que lo común. Por lo tanto, las Nubes Estratosféricas Polares estarán presentes, debido a que su área y volumen superan los valores máximos histórico, recordando que estas nubes, liberan principalmente cloro, que destruye al ozono. El flujo de calor, a través del movimiento de ondas atmosféricas, es muy poco significativo, es decir, se presenta con muy poca actividad, de tal manera que el transporte de calor desde la troposfera a la estratosfera, es muy pequeña. El vórtice polar se encuentra fortalecido y continua muy estable, por lo menos, hasta el 17 de noviembre. Bajo estas condiciones, el Agujero de Ozono, se profundiza e intensifica la destrucción de ozono, siendo el mayor, por lo menos de esta década. Su tamaño actual es de 20.6 millones de Km^2 , y ya supera el del año 2015, siendo por lo menos el más grande de esta década y supera el percentil de 90% estando muy cerca de los valores máximos históricos del periodo 1979 a 2019. A modo de comparación, actualmente el área del agujero de ozono casi podría abarcar Canadá, EEUU y México (21.79 millones de Km^2).

En cuanto a la radiación UV en la Antártida y Tierra del Fuego, aún es baja en términos generales con Índice UV igual menor a 5 (moderado) y en algunos pocos casos llega a 6 (Alto). Las estaciones San Martín y Marambio, presentan valores muy similares de ozono, teniendo más de una semana que el agujero de ozono no pase sobre la península y tampoco se espera que lo haga hasta por lo menos el 17 de noviembre. La Base Belgrano II, se encuentra permanentemente influenciado por el agujero de ozono.

Palabras Claves: Ozono, Estratosfera, Antártida, Destrucción, Química y Meteorología-

ABSTRACT.

The objective of Bulletin 4 has is to establish the evolution of the Ozone Hole over Antarctica 2020. The minimal mean, and zonal minimum stratosphere temperature are above the historical maximum values for the period 1979 to 2019, and projections show that they will continue this trend until at least November, 17th, so that the stratosphere remains colder than usual. Therefore, the Polar Stratospheric Clouds (NET) will be present, because their area, and volume exceed the historical maximum values, remembering that these clouds mainly release chlorine, which destroys ozone. The heat flow, through the movement of atmospheric waves, is very insignificant, it occurs with very little activity, in such a way that the transport of heat from the troposphere to the stratosphere is very small. The polar vortex is strengthened, and remains very stable, at least until November 17. In those conditions, the Ozone Hole deepens and intensifies the destruction of ozone, being the largest, at least in this decade. Its current size is 20.6 million km^2 , and it already exceeds that of 2015, being at least the largest of this decade, and exceeding the 90% percentile, being very close to the historical maximum values of the period 1979 to 2019. For comparison, currently the area of the ozone hole could almost encompass Canada, the USA, and Mexico (21.79 million km^2). Regarding UV radiation in Antarctica, and Tierra del Fuego Province, it is still low in general terms with a UV Index equal to less than 5 (moderate). and in a few cases it reaches 6 (High). The San Martín and Marambio stations have very similar ozone values, taking more than a week that the ozone hole does not pass over the peninsula and it is not expected to do so until at least November, 17th. The ozone hole continue to influencing the Belgrano II station.

Key Words: Ozone, Stratosphere, Antarctic, Destruction, Chemistry y Meteorology

ANTECEDENTES.

La estratósfera sobre la región Antártica sufre el deterioro de la capa de ozono año tras año, es decir, hay una disminución de la columna total de ozono en la estratósfera por debajo del umbral de los 220 Unidades Dobson (UD), formándose el conocido Agujero de ozono. Estos episodios se presentan inicialmente a finales de agosto y/o inicios de septiembre, finalizando en los últimos días de octubre y en algunos años, suele extenderse hasta la segunda semana de noviembre. Este fenómeno se le atribuye a las especies químicas que no se encuentran en la naturaleza y son totalmente de origen antropogénico, como compuestos de cloro (Cl₂) y bromo (Br₂), modulado por factores meteorológicos que permiten la estabilidad y fortalecimiento, inclusive debilitamiento del vórtice polar, durante el verano y otoño.

Debido a la variabilidad meteorológica, existen grandes variaciones interanuales en las fechas de inicio y finalización del agujero de ozono antártico, así como en el tamaño del área impactada y en la intensidad del agotamiento del ozono. Es importante separar esta variabilidad interanual de las tendencias a más largo plazo. Por lo tanto, monitorear el agujero de ozono antártico es una tarea importante para el programa Global Atmospheric Watch (GAW) de la Organización Meteorológica Mundial (OMM).

Se espera que los agujeros de ozono antárticos sean recurrentes año tras año, mientras la estratosfera contenga excesos de sustancias destructoras de ozono (en inglés, OCD's). Como se indica en el Resumen Ejecutivo de la edición 2018 de la Evaluación Científica de la OMM / PNUMA sobre el agotamiento del ozono. Se espera que, debido acciones tomadas dentro del Protocolo de Montreal, conduzcan a una disminución de los OCD's y por lo tanto una recuperación gradual de la capa de ozono, que ya desde la evaluación del 2014, se observa una declinación de dichos OCD's (Cl₂ y Br₂). Fuera de las regiones polares, el ozono en la estratósfera superior aumentó entre 1 y 3%, desde el año 2000 al 2018. No se ha detectado ninguna tendencia significativa en la columna total de ozono global (60 ° S – 60 ° N) durante el período 1997–2016 con valores promedio. En los años transcurridos desde la última evaluación, permanecen aproximadamente un 2% por debajo del promedio de 1964-1980. Los cambios en la capa de ozono durante la segunda mitad de este siglo, serán complejos, con aumentos y disminuciones proyectados en diferentes regiones. Se espera que la media de la columna total de ozono en el hemisferio norte, durante

la década del 2030, regrese a los valores de 1980, y el ozono de latitudes medias del hemisferio sur, regrese a mediados de siglo (2050) también regrese a valores de 1980. Se espera que el agujero de ozono antártico se vaya cerrando gradualmente en la década del 2060, y que la columna total de ozono en primavera, vuelva a los valores de 1980.

Evaluaciones anteriores, a través de modelos, han mostrado proyecciones de disminución de ODC's y como resultado, el ozono global aumenta. También, los modelos muestran que el aumento de las concentraciones de dióxido de carbono (CO₂) y metano (CH₄) considerados los principales gases de efecto Invernadero (GEI's) durante este siglo, hará que los niveles globales de ozono estratosférico aumenten, más allá del nivel de formación natural de ozono, durante la década de 1960, debido a que estos GEI's, atrapan parte de la radiación solar reflejada y emitida por la superficie, para calentar la troposfera baja (calentamiento global), por lo que poca radiación alcanza la estratosfera superior y esta a su vez se enfría, resultando en un cambio de la circulación estratosférica. Por otro lado, el efecto químico del aumento de las concentraciones de óxido nitroso (N₂O), otro GEI, será el principal agotar el ozono estratosférico.

En el año 2019, el agujero de ozono en la Antártida, se presentó como uno de los más pequeños que se tienen registrado, debido a un calentamiento súbito de la estratosfera, provocado por un gran movimiento de ondas atmosféricas, originadas desde la troposfera hacia la estratosfera polar. Se considera que el agujero de ozono del año 2019 ha sido el 9° menor de los 40 años de monitoreo (1979 a 2019). Pero si tomamos el intervalo de tiempo entre el 7 de septiembre al 13 de octubre y promediamos, encontramos que la extensión fue 9.3 millones de Km² por lo cual es el 6° agujero de ozono más chico, después del año 1979, 1980, 1981, 1982 y 1983

1. INTRODUCCIÓN

Las condiciones meteorológicas en la estratósfera antártica encontradas durante el invierno austral (junio-agosto) sientan el escenario para el agujero de ozono que ocurre año con año en la Antártida. Las bajas temperaturas llevan a la formación de nubes en la estratósfera (NEPs).

La cantidad de vapor de agua en la estratósfera es muy baja, solamente 5 de entre un millón de moléculas de aire son moléculas de agua, lo cual significa que bajo condiciones normales, no existen nubes en la estratósfera. Sin embargo, cuando la temperatura cae abruptamente por debajo de los -78°C (194.6°K), empiezan a formarse nubes en la estratosfera, que consisten en una mezcla de agua y ácido nítrico (HNO_3). Estas últimas son llamadas NEPs del tipo I. Donde, en la superficie de partículas de la nube, tienen lugar reacciones químicas que transforman compuestos halógenos pasivos e inoocuos (por ej. HCl y HBr) en las denominadas especies activas de cloro y bromo (por ej. ClO y BrO). Estas formas activas de cloro y bromo provocan una rápida pérdida de ozono al inicio de la primavera, con los primeros rayos del sol, a través de ciclos catalíticos, en los que una molécula de ClO puede destruir miles de moléculas de ozono antes de ser inhibidas, mediante la reacción con dióxido de nitrógeno. (NO_2).

Cuando las temperaturas disminuyen abruptamente por debajo de los -85°C (187.8°K), se formarán nubes que consisten en hielo de agua pura. Estas últimas son denominadas NEPs del tipo II. Las partículas en ambos tipos de nubes pueden crecer tanto que ya no flotan en el aire y precipitan fuera de la estratósfera. En este proceso traen consigo ácido nítrico (HNO_3). El ácido nítrico es considerado un reservorio que libera NO_2 bajo condiciones de iluminación solar. Si el NO_2 es removido físicamente de la estratósfera (proceso denominado desnitrificación), el cloro y bromo activos pueden destruir muchas más moléculas de ozono antes de ser inhibidos. La formación de nubes de hielo llevará a una pérdida más severa de ozono, que la que causa el NEP de tipo I, puesto que las especies halógenas son mejor activadas, cuando se encuentran en las superficies de partículas de hielo de mayor tamaño.

El Vórtice polar, es un sistema de baja presión, donde los fuertes vientos (Jet Polar) en la estratosfera circundan el continente antártico, dentro del Jet Polar, es caracterizado por temperaturas muy bajas y gran pérdida de ozono que supera a cualquier parte del mundo. A inicios del mes de agosto, la información sobre parámetros meteorológicos y mediciones de estaciones terrestres, ozonosondeos, información de satélites y otros componentes como modelos para pronóstico, pueden proporcionar una idea del desarrollo del vórtice polar y, por lo tanto, dan información acerca de cómo será la evolución del agujero de ozono durante la temporada. Las bajas temperaturas conducen a la formación de las llamadas nubes estratosféricas polares (PSC).

Para mayor información sobre el agujero de ozono antártico y la pérdida de ozono en general, se solicita a los lectores que se contacten con la página web de ozono de la OMM: <http://www.wmo.int/pages/prog/arep/gaw/ozone/index.html>.

2. CONDICIONES METEOROLÓGICAS PREVALECIENTES.

2.1. Temperaturas.

Las temperaturas estratosféricas sobre la Antártida para este año (2020) han estado por debajo del umbral donde se forman las Nubes Estratosféricas Polares (NEP) Las NEP tipo I de 194.6 K desde el 12 de mayo y por debajo del umbral de las NEP tipo II de 187.8 K desde el 27 de mayo del presente, ver **Figura 1**. Desde los meses de abril

hasta Julio. Desde el primer semestre del año, las temperaturas diarias mínimas en el nivel de 50 hPa, han estado cercanas y oscilando alrededor del promedio correspondiente al período 1979 a 2019. A partir del 12 de agosto, se nota un enfriamiento sostenido, que persiste hasta el 13 de octubre, donde continua cercana a la temperatura mínima absoluta del periodo 1979 a 2019. Este enfriamiento es prolongado hasta el 9 de noviembre, incluso estableciendo récord histórico. Hasta inicios de noviembre, las temperaturas aun eran inferiores a las de las NEP tipo I.

En la **Figura 2** se muestran la temperatura zonal media, a nivel de 50 hPa y entre la región de 60° y 90° S, ha estado oscilando alrededor de la media del periodo 1979 a 2019, desde el inicio del año. se observa un enfriamiento sostenido desde finales de julio hasta el 17 de septiembre, los días 18 y 19 septiembre, las temperaturas son más bajas que al mínimo histórico del periodo 1979 a 2019. Posteriormente, las temperaturas se acercan a los mínimos históricos, pero no lo superan. Continua la estratosfera muy fría hasta la segunda parte del mes de octubre, incluso la proyección muestra que continua las temperaturas bajas y estableciendo récord de los valores mínimos históricos

Al mismo tiempo en la **Figura 3**, a nivel de 10 hPa, la Temperatura Media Zonal y entre la región de 60° y 90° S, la temperatura en la estratosfera ha estado oscilando alrededor de la media del periodo correspondiente de 1979 a 2019. A inicios de septiembre, se observa un enfriamiento por debajo de la media del periodo 1979 a 2019, pero en los días 18 y 19 de septiembre, el enfriamiento es mayor que la mínima histórica del periodo 1979 a 2019. Hasta el 9 de noviembre los valores permanecen cercanos a los mínimos históricos, pero sin superarlos. Es decir, la temperatura en la estratosfera alta, si bien está por debajo de su media, no es tan fría como la estratosfera media y baja, según sus valores históricos.

Finalmente se concluye de esta parte del análisis que la estratosfera está más fría que lo normal e incluso que las mínimas históricas del periodo 1979 a 2019.

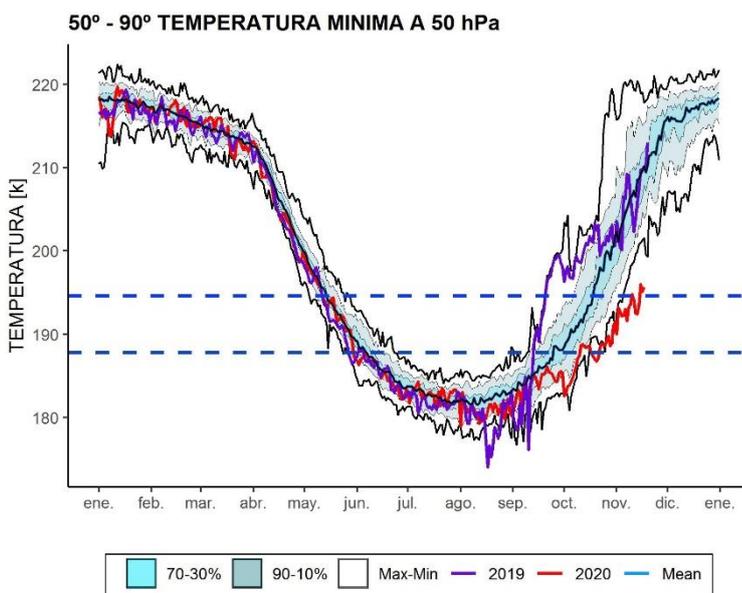


Figura 1. Temperatura mínima promedio a 50hPa, sobre la región de 50° a 90° S. La línea color roja, representa la evolución de la temperatura mínima para el año 2020 hasta el 9 de noviembre y proyectado al 17 de noviembre. La línea morada representa al año 2019, la línea azul fuerte la media de 1979 a 2019. Las líneas externas negras, son los máximos y mínimos durante el periodo 1979 – 2019. Las líneas sombreadas en azul de adentro hacia afuera, son los percentiles de 70 – 30% y de 10 – 90%. Las líneas rectas punteada representan las nubes NEP tipo I 194,6 K (arriba) y NEP tipo II 187,8 (abajo)

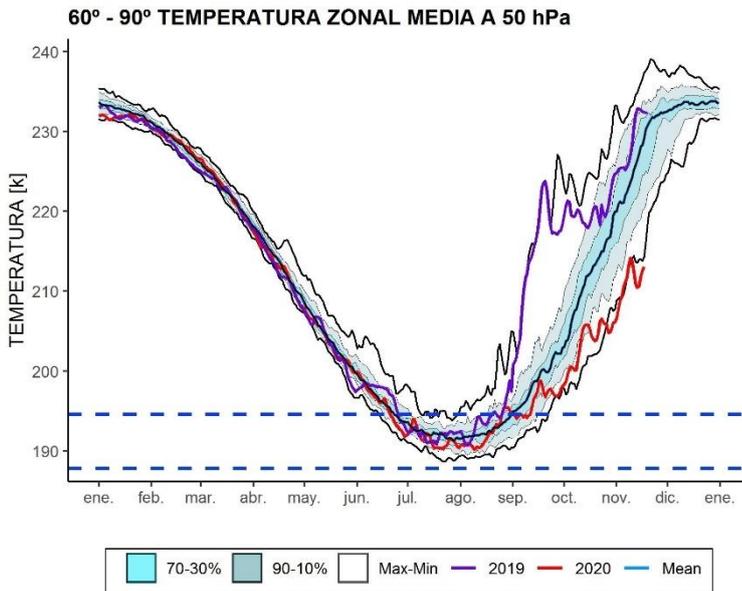


Figura 2. Temperatura zonal media a 50hPa, sobre la región de 60° a 90° S. La línea color roja, representa la evolución de la temperatura zonal media para el año 2020 hasta el 9 de noviembre y proyectado al 17 de noviembre. La línea morada representa al año 2019, la línea azul fuerte la media de 1979 a 2019. Las líneas externas negras, son los máximos y mínimos durante el periodo 1979 – 2019. Las líneas sombreadas en azul de adentro hacia afuera, son los percentiles de 70 – 30% y de 10 – 90%. Las líneas rectas punteada representan las nubes NEP tipo I (arriba) y NEP tipo II (abajo).

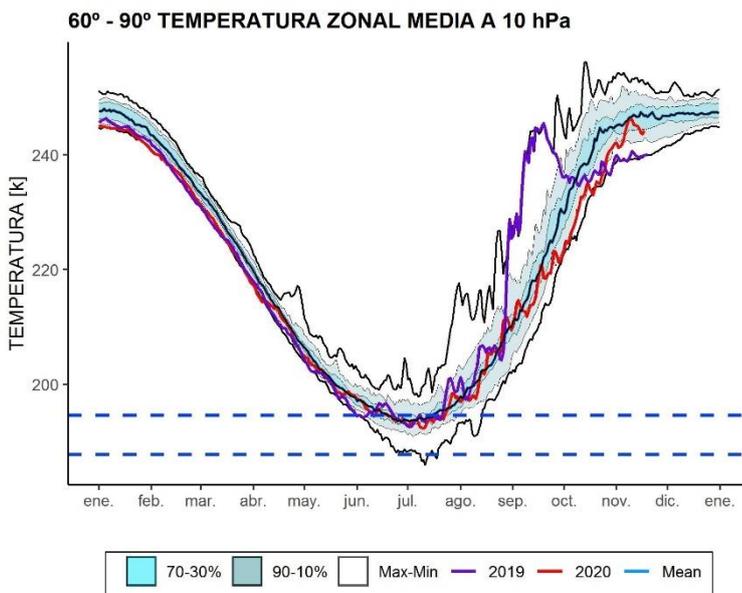
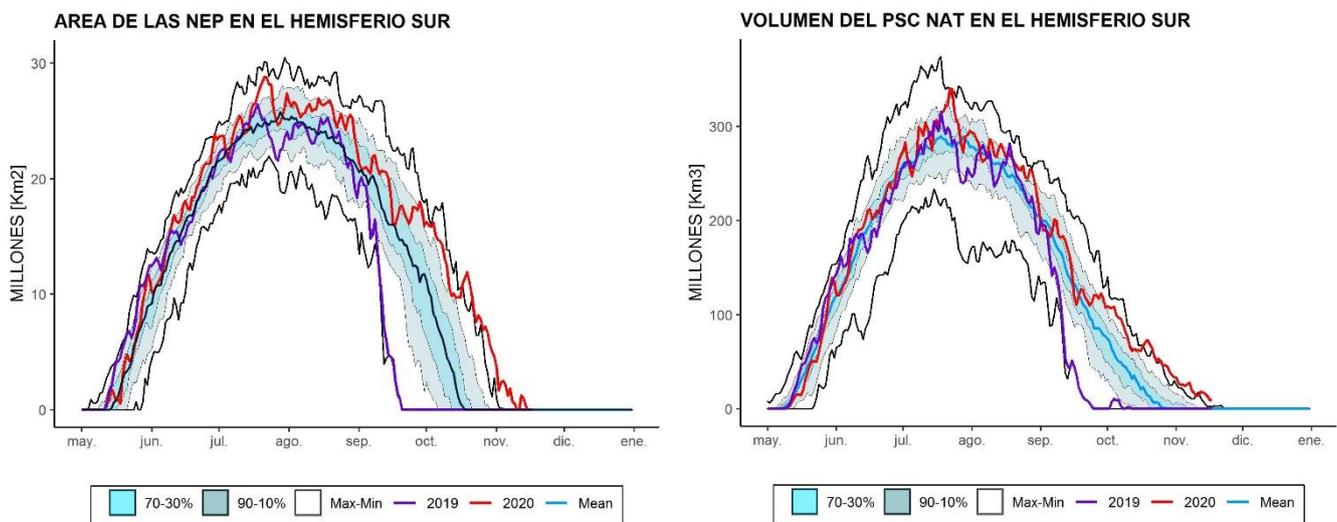


Figura 3. Temperatura zonal media a 10hPa, sobre la región de 60° a 90° S. La línea color roja, representa la evolución de la temperatura zonal media para el año 2020 hasta el 9 de noviembre y proyectado al 17 de noviembre. La línea morada representa al año 2019, la línea azul fuerte la media de 1979 a 2019. Las líneas externas negras, son los máximos y mínimos durante el periodo 1979 – 2019. Las líneas sombreadas en azul de adentro hacia afuera, son los percentiles de 70 – 30% y de 10 – 90%. Las líneas rectas punteada representan las nubes NEP tipo I (arriba) y NEP tipo II (abajo).

2.2 Área y Volumen del NEP

Desde la aparición de las NEP aproximadamente el 12 de mayo, la NEP se incrementa inicialmente y oscila sobre el valor medio del periodo 1979 a 2019. Posteriormente, debido al enfriamiento en la estratosfera, aumenta el tamaño de las NEP a partir del 15 de julio y es mayor incluso que en el año 2019. Este aumento alcanza un máximo de 28,8 millones de Km² el 28 de julio y posteriormente desciende, pero su tamaño es superior a los valores medios. A finales de agosto, las NEP alcanzan su valor medio. Con el enfriamiento continuo de la estratosfera se incrementa la formación de NEP y el día 11 de octubre el área se acerca al valor máximo histórico. Hasta inicios del mes de noviembre, con las temperaturas muy bajas, aún se continuaba produciendo NEP tipo I. Las proyecciones hasta el 17 de noviembre, muestran que las NEP tipo I, pese a que descienden en tamaño, siguen por arriba de sus valores máximos históricos.

El volumen NEP se incrementa a partir del 12 de mayo y oscila alrededor de la media del periodo 1979 a 2019, hasta el mes de julio. El 22 de julio alcanza su valor máximo con 340.00 millones de Km^3 , después los valores han oscilado alrededor de la media (1979 - 2019) hasta finales de agosto. Con el incremento de la temperatura estratosférica, el volumen del NEP crece y el 11 de octubre, el volumen es mayor al máximo histórico del periodo 1979 a 2019. Hasta inicios del mes de noviembre, con las temperaturas muy bajas, aún se continuaba produciendo NEP tipo I. Las proyecciones hasta el 17 de noviembre, muestran que las NEP tipo I, pese a que descienden en volumen, siguen por arriba de sus valores máximos históricos. Ver [Figura 5](#).



Figuras 4 y 5. Serie de tiempo donde la temperatura están suficientemente bajas para para la formación de ácido nítrico trihidratado (NEP tipo I) en el nivel isentrópico de 460 K. Área y volumen de las nubes estratosféricas polares (NEP), sobre la región Antártica. En ambos gráficos, la línea color roja, representa la evolución del tamaño y volumen de las NEP's para el año 2020 hasta el día 9 de noviembre y proyectado al 17 de noviembre. La línea morada representa al año 2019, la línea azul fuerte la media de 1979 a 2019. Las líneas externas negras, son los máximos y mínimos durante el periodo 1979 - 2019. Las líneas sombreadas en azul de adentro hacia afuera, son los percentiles de 70 - 30% y de 10 - 90%.

El área o volumen con temperaturas lo suficientemente bajas para la existencia de NEPs, se encuentra directamente relacionado con la cantidad de la pérdida de ozono que tendrá lugar más tarde en la estación del año, pero el grado de la pérdida de ozono depende también de otros factores, como la cantidad de vapor de agua y HNO_3 .



Nubes Estratosféricas Polares (NEP). Fotos: Sr. Diego Bordón, Pabellón Científico de la Estación Antártica Marambio, SMN 2020.

2.3 ESTABILIDAD DEL VÓRTICE

El flujo de calor promediado longitudinalmente entre los 45°S y los 75°S es una indicación de hasta qué grado está perturbada la estratósfera. En la **Figura 6** se muestra el desarrollo del flujo de calor. Lea el subtítulo para mayores detalles de cómo interpretar el gráfico

Durante los primeros meses del año, hasta principios de abril, el valor medio de 45 días del flujo de calor en 100 hPa ha sido poco mayor a la media del periodo 1997 -2019. Desde mediados de octubre, hasta el día 9 de noviembre, se nota un flujo de calor es muy bajo, que supera incluso, los valores medios históricos y las predicciones hasta el 17 de noviembre, muestran que el flujo continúa disminuyendo, e incluso superarían los valores históricos, por lo tanto, se puede esperar que las temperaturas, como se mostró anteriormente, continúen a la baja en la estratosfera ya que no hay flujo de calor.

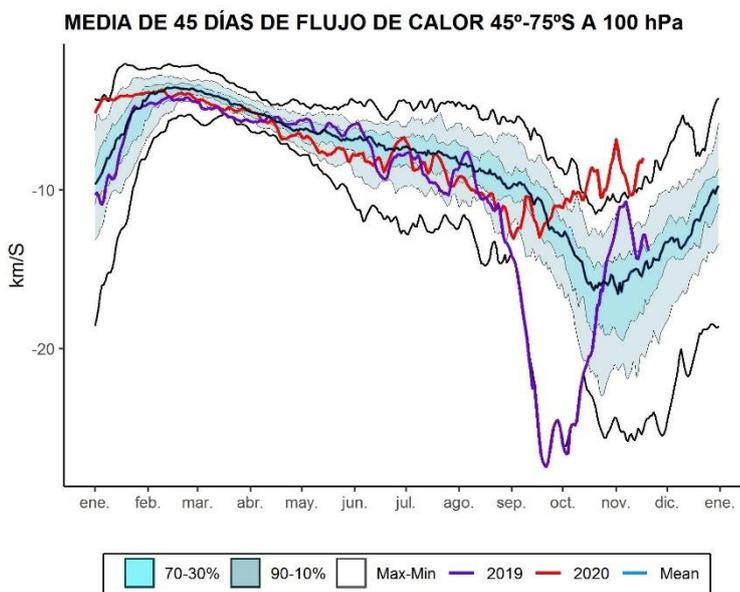


Figura 6. Serie de tiempo del flujo de calor meridional promediado sobre la región entre 45-75°S. La curva roja muestra los datos para 2020 (actualizado hasta el 11 de octubre y proyectado al 21 de octubre). Por favor, note que un gran número negativo significa un gran flujo de calor. Los valores cercanos a cero significan un flujo de calor pequeño. La línea azul fuerte la media de 1979 a 2019. Las líneas externas negras, son los máximos y mínimos durante el periodo 1979 – 2019. Las líneas sombreadas en azul de adentro hacia afuera, son los percentiles de 70 – 30% y de 10 – 90%, finalmente la línea morada representa al año 2019.

La **Figura 7** se muestra los mapas de proyección de vorticidad potencial (PV) en el nivel isentrópico de 485 K para la fecha del 10, 11, 12 Y 13 de noviembre, para los años 2020 al 2019 y 2015 (de arriba a abajo). Este nivel corresponde a aproximadamente 19 km de altura. Se incluye el año 2015 debido a que en ese año se presentó uno de los tres agujeros de ozono más grandes registrados y el 2019 porque se presentó uno de los agujeros más pequeños comparables con los inicios de los 80's.

Se puede observar que el vórtice polar del 2020 hasta el momento, continúa muy estable y es más estable, en las mismas fechas que en el año 2015. Mientras que el año 2019 se observa un vórtice para la misma fecha, es muy débil y está casi diluido. Los valores de PV más negativos, es indicativo que los vórtices están fortaleciéndose hasta el momento.

3. OBSERVACIONES DE OZONO

3.1 Observaciones Satelitales

El sol empieza a retornar a la Antártida, ya que finaliza la noche polar e inicia la primavera austral. Tanto los datos satelitales, los datos de superficie y sondeos con globos muestran que el agujero de ozono, que ya inició la formación temprana del agujero de ozono, pero aún se encuentra en etapa de crecimiento y fortalecimiento. Lentamente se empiezan a mostrar en algunas de las observaciones.

La **Figura 8** muestra la columna de ozono mínimo del 2020, tal como han sido medidas por el instrumento GOME-2 a bordo del MetOp en comparación con su media histórica 1979 - 2019. Se aprecia que en el 2020 (línea roja) oscila y está muy cercana a los valores mínimos históricos hasta el 9 de noviembre, por lo tanto, se espera más destrucción de ozono debido a que aún hay NEP en una estratósfera fría, lo cual hace que el agujero de ozono sea muy profundo.

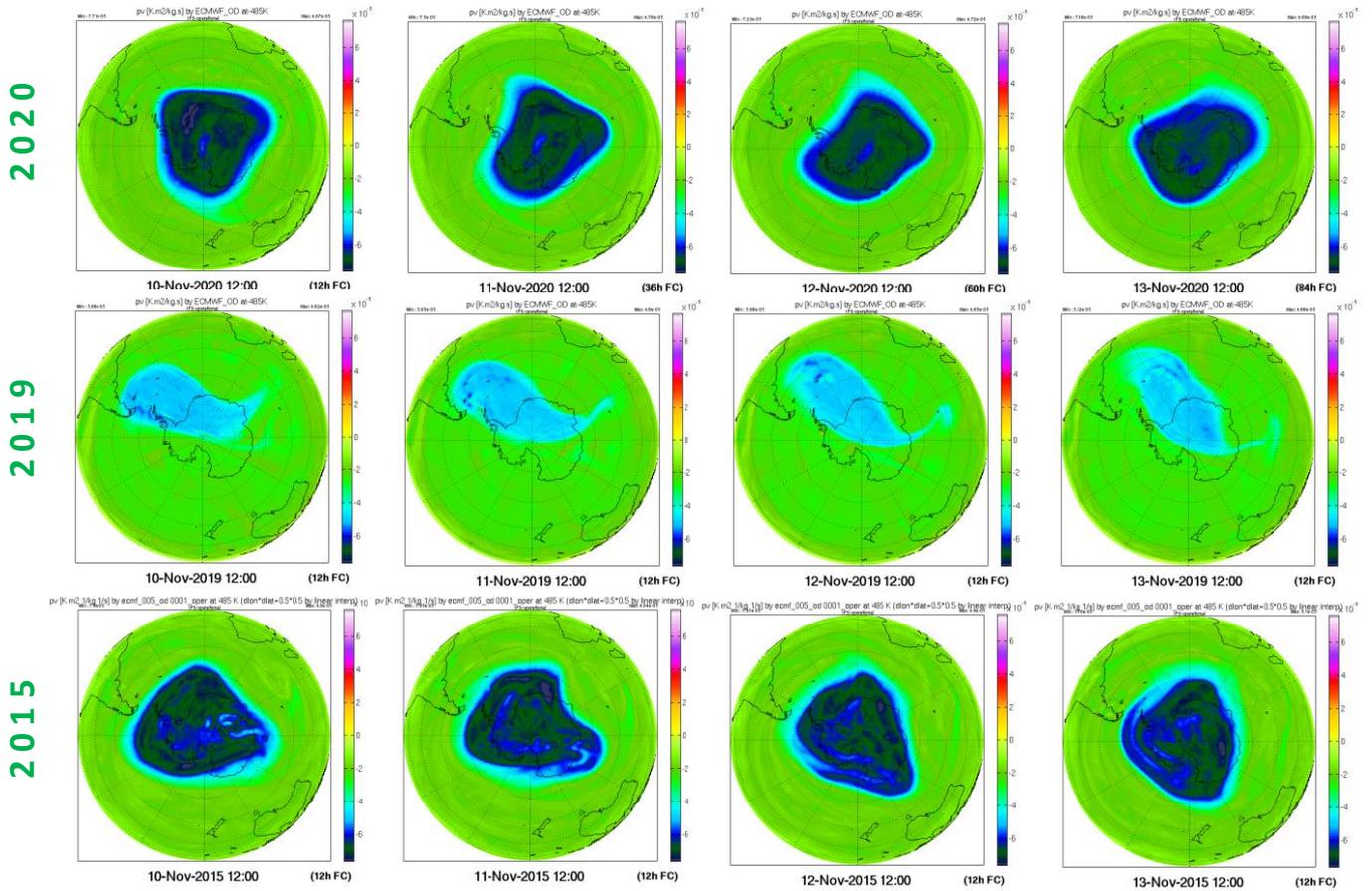


Figura 7. Mapas de proyecciones para la Vorticidad Potencial (PV) a una altura isentropica de 485 K. Para los días 10, 11, 12 y 13 de noviembre del 2015, 2019 y 2020 respectivamente.

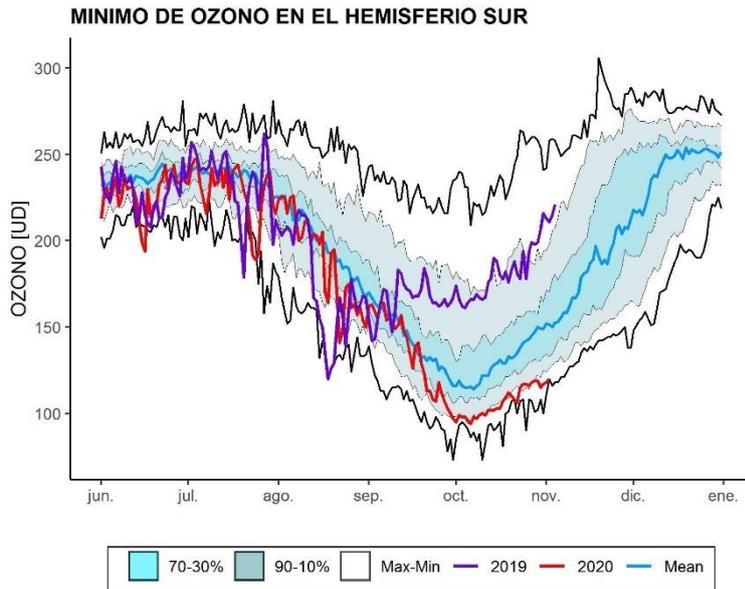


Figura 8. Mínimo diario de la columna total de ozono en el hemisferio sur observado por GOME-2, y en el pasado por SCIAMACHY. La línea roja muestra las observaciones de GOME-2 para el año 2020, la línea morada representa al año 2019. El pronóstico para los siguientes días muestra que el mínimo de ozono continuará decreciendo. La figura está adaptada desde un gráfico provisto por el Instituto Holandés de Meteorología (KNMI)

La **Figura 9** muestra los mapas de las columnas de ozono, tal como han sido medidas por el satélite OMI en comparación con datos del año del 2005 al 2020, todas son tomados los días 8 de noviembre. Se observa para esta fecha que el agujero de ozono continua bien formado, estable y muy profundo, con gran pérdida de ozono.

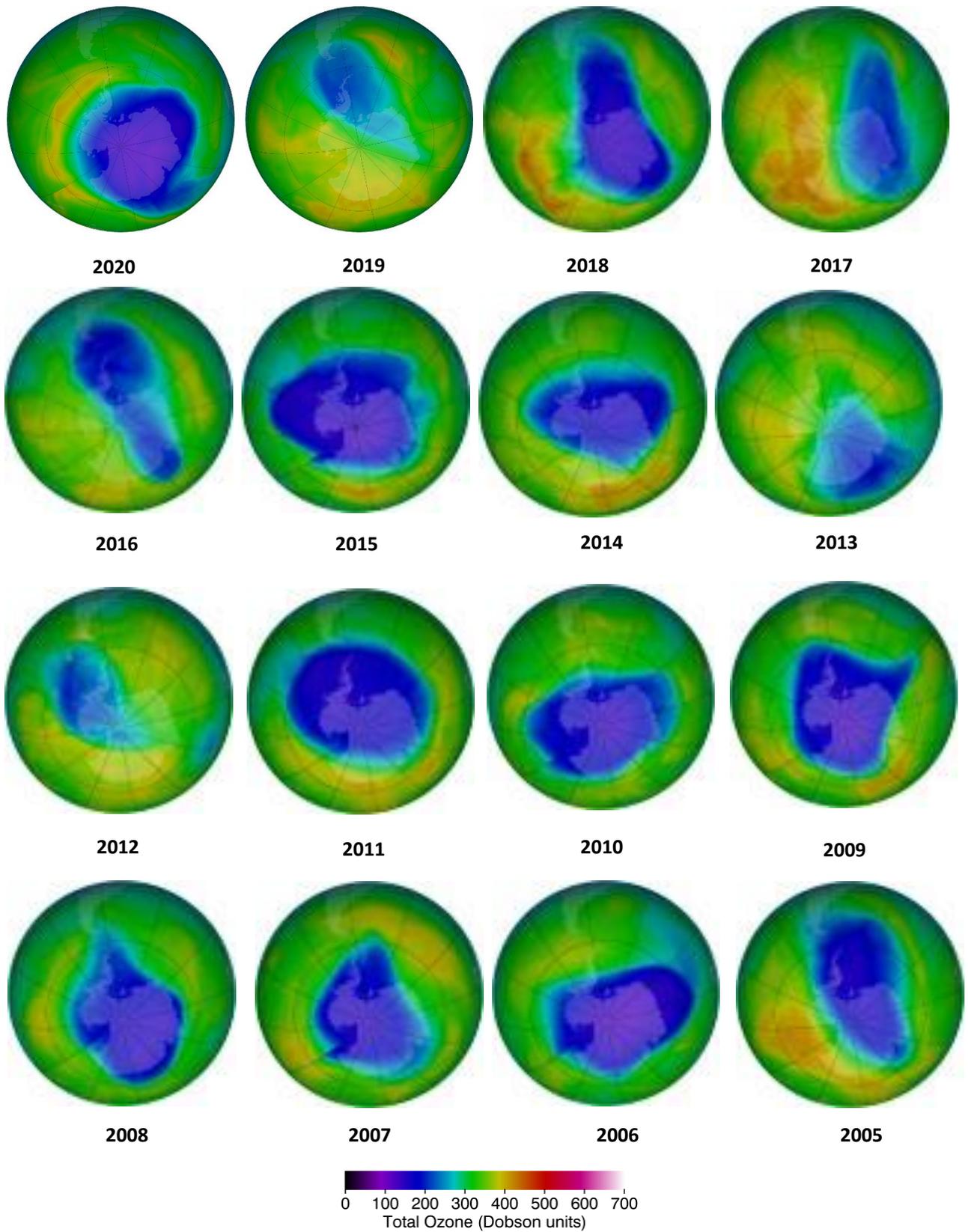


Figura 9. Mapas de columna total de ozono del 8 de noviembre, para cada año (2005 al 2020). Los mapas son obtenidos del OMI

3.2 Observaciones en superficie

Por ahora, solo se usan, mediciones en superficie obtenidos mediante el Espectrofotómetro Dobson y ozonosondeos de la Estación GAW Ushuaia ($54^{\circ} 50' 54.46''\text{S}$, $68^{\circ} 18' 37.52''\text{O}$). Mediciones con Espectrofotómetro Dobson de la Estación Antártica Marambio ($61^{\circ} 14' 33.68''\text{S}$, $56^{\circ} 37' 36.98''\text{O}$) dependiente del Servicio Meteorológico Nacional (SMN), actualmente posee su sistema de ozonosondeos fuera de servicio para este periodo. Ozonosondeos y mediciones del espectrofotómetro Brewer de la Estación Antártica Belgrano II ($77^{\circ}52'28''\text{S}$ $34^{\circ}37'37''\text{O}$), medidas con Espectrofotómetro Brewer de la Estación Antártica San Martín ($68^{\circ}07'48''\text{S}$, $67^{\circ}06' 08''\text{O}$), ambos laboratorios bajo la dependencia de la Dirección Nacional del Antártico/Instituto Antártico Argentino (DNA/IAA).3.2.1 Estación VAG-USHUAIA.

3.2.1. Estación VAG Ushuaia.



La Estación de Vigilancia Atmosférica Global (VAG) de Ushuaia forma parte de la red de medición de parámetros físicos y químicos de la atmosfera de la Organización Meteorológica Mundial (OMM). La estación VAG de Ushuaia se localiza al borde del Vórtice Polar, de tal manera que, durante la temporada de agujero de ozono, éste puede pasar por arriba de la ciudad de Ushuaia e incluso adentrarse hacia el norte de la Provincia de Tierra del Fuego.

El espectrofotómetro Dobson (D131) mide todos los días y en la **Figura 10**, se muestra la evolución de la columna total de ozono para el año en curso, comparado con su media histórica (1994-2019).

En la **Figura 10** Se presentan los datos diarios. Arriba a la izquierda, inicia en el mes de agosto, arriba a la derecha, es la serie completa de lo que va del año 2020. Se aprecia que, a partir del mes de septiembre, hay valores muy altos que superan los máximos históricos. Debido a que, en la zona, es típico del paso de masas enriquecidas con ozono y que circundan al vórtice polar, es decir el vórtice esta fortalecido y no permite que las masas de aire con ozono penetren, de tal manera que Ushuaia al estar en el límite del vórtice, reciba esas masas de aire ricas en ozono. Abajo a la izquierda se presentan los promedios mensuales y se observa que durante octubre y noviembre (hasta el día 9) los valores, en su mayoría son altos y en algunos casos son superiores a los máximos históricos del periodo 1995 a 2019.

En la **Figura 11** se muestra 7 perfiles de ozono producidos por los ozonosondeos realizados el 5, 19 de agosto, 2, 16, y 29 de septiembre, 13 y 28 de octubre. Particularmente los días 29 de septiembre y 13 de octubre, se observa alguna pérdida de ozono entre los 15 y 19 Km de altura, debido al paso del agujero de ozono por la ciudad de Ushuaia. El día 5 de agosto, se mide ozono total de 306 UD entre la integración de ozono y el valor

residual de ozono, mientras que el espectrofotómetro Dobson mide 292 UD. Mientras que el día 19 de agosto se mide 251.7 UD, en tanto el espectrofotómetro Dobson mide 241,7 UD. El día 2 de septiembre, la integración de la ozonosonda muestra un valor de 239,4 UD y es Dobson 241 UD. El día 16 de septiembre, la ozonosonda muestra un valor de 242,4 UD y el Dobson 245,8 UD. El 29 de septiembre 191.4 UD y el Dobson 192.1 UD (paso del agujero de ozono). El día 13 de octubre el valor de la ozonosonda fue 212.7 UD (paso del agujero de ozono) y el Dobson 214.5 UD. Finalmente, 28 de octubre 363.1 UD y el Dobson 359.5 UD.

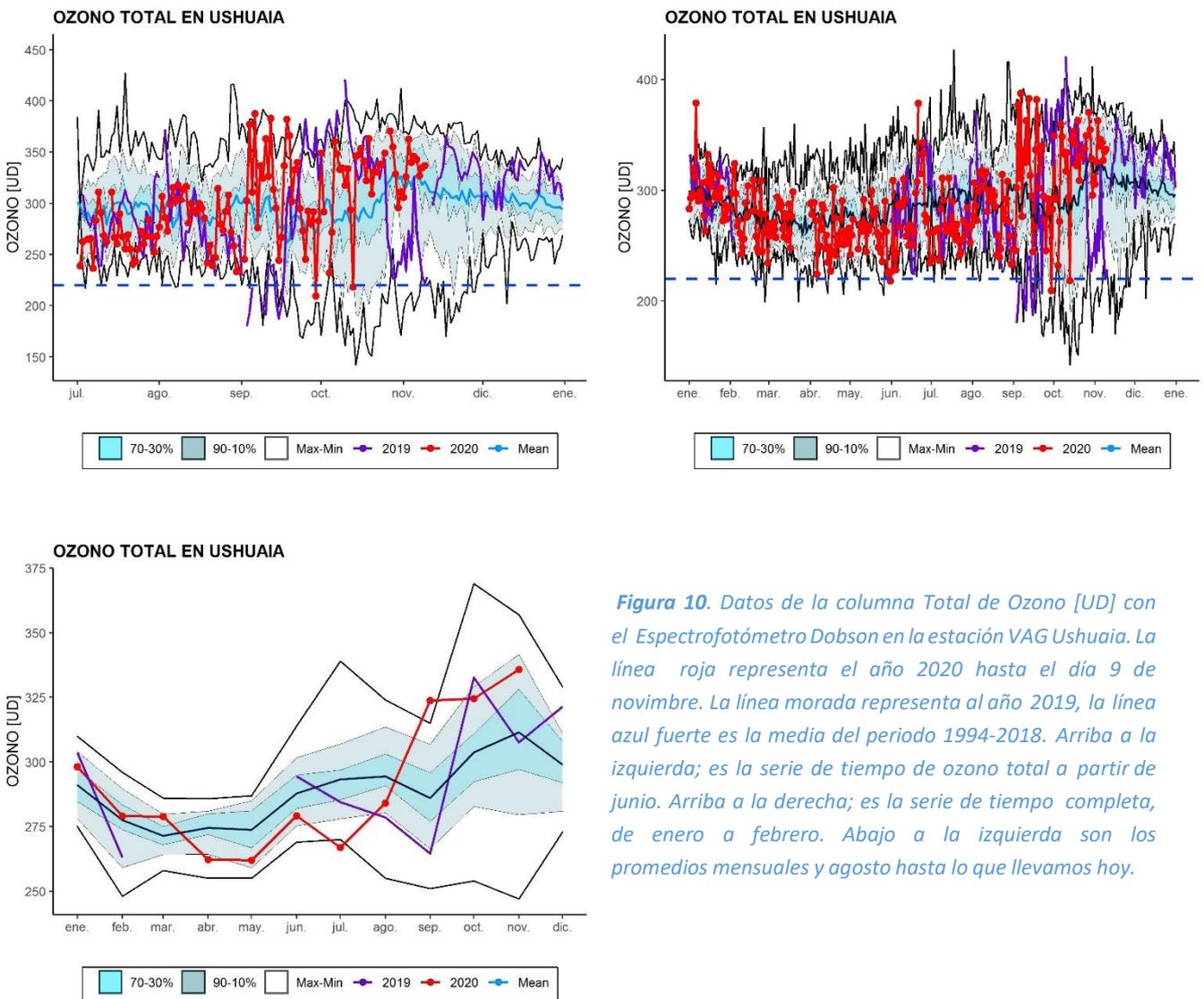


Figura 10. Datos de la columna Total de Ozono [UD] con el Espectrofotómetro Dobson en la estación VAG Ushuaia. La línea roja representa el año 2020 hasta el día 9 de noviembre. La línea morada representa al año 2019, la línea azul fuerte es la media del periodo 1994-2018. Arriba a la izquierda; es la serie de tiempo de ozono total a partir de junio. Arriba a la derecha; es la serie de tiempo completa, de enero a febrero. Abajo a la izquierda son los promedios mensuales y agosto hasta lo que llevamos hoy.

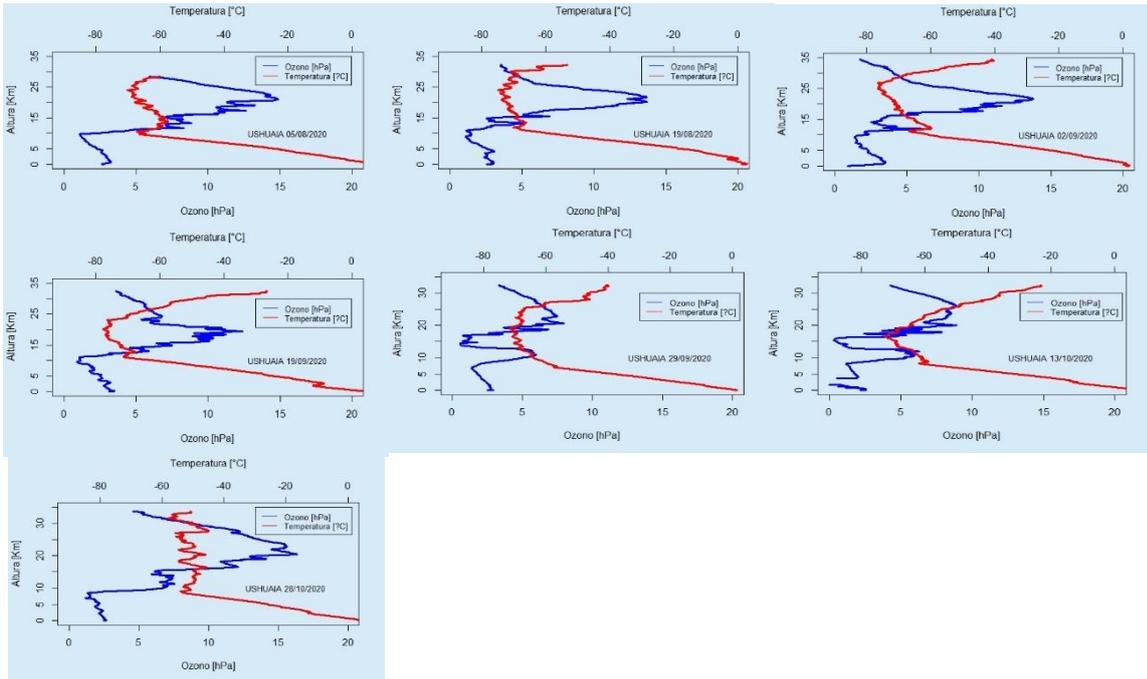


Figura 11. Ozonosondeos realizados en la Estación VAG de Ushuaia, La línea en color azul, representa la cantidad de ozono (perfil) y la línea roja, es la temperatura

3.2.1 Estación Antártica MARAMBIO.



La estación Antártica Marambio se encuentra en la península Antártica y forma parte de la red de medición de ozono total de programa VAG de la OMM. El ozono total se mide con espectrofotómetro Dobson, pero sus datos aún no están disponibles.

En convenio entre el SMN y el Instituto Finlandés de Meteorología (IFM) se mantiene el programa de ozonosondeos. Dichos sondeos se efectúan aproximadamente dos veces por semana durante el período de Agujero de Ozono. Pero aún no están disponibles.

El espectrofotómetro Dobson (#D099) mide todos los días, excepto durante el invierno polar (abril a septiembre) o debido a situaciones complicadas que impidan la medición, como vientos fuertes, lluvia, caída de Nieve, etc. Este año inicia tarde las mediciones debido a las inclemencias del tiempo, pero actualmente ya están regularizadas dichas mediciones hasta el 10 de noviembre. En la **Figura 12**, se muestra la evolución de la columna total de ozono para el año en curso, comparado con su media histórica (1994-2019).

Se puede observar que los valores diarios, la mayoría de las mediciones están muy cerca del valor máximo histórico y en algunos casos por debajo del umbral de los 220 UD. Esto indica que la estación ha estado más días fuera del agujero de ozono, situación que es poco común, si comparamos con la media histórica o con los valores mínimos. Esto se debe al desplazamiento del agujero de ozono que permanece más hacia el interior del Antártida.

Mientras que los valores medios mensuales permaneces también por arriba de la media. en septiembre y noviembre, están alcanzando los valores máximos históricos de la serie 1994-2019.

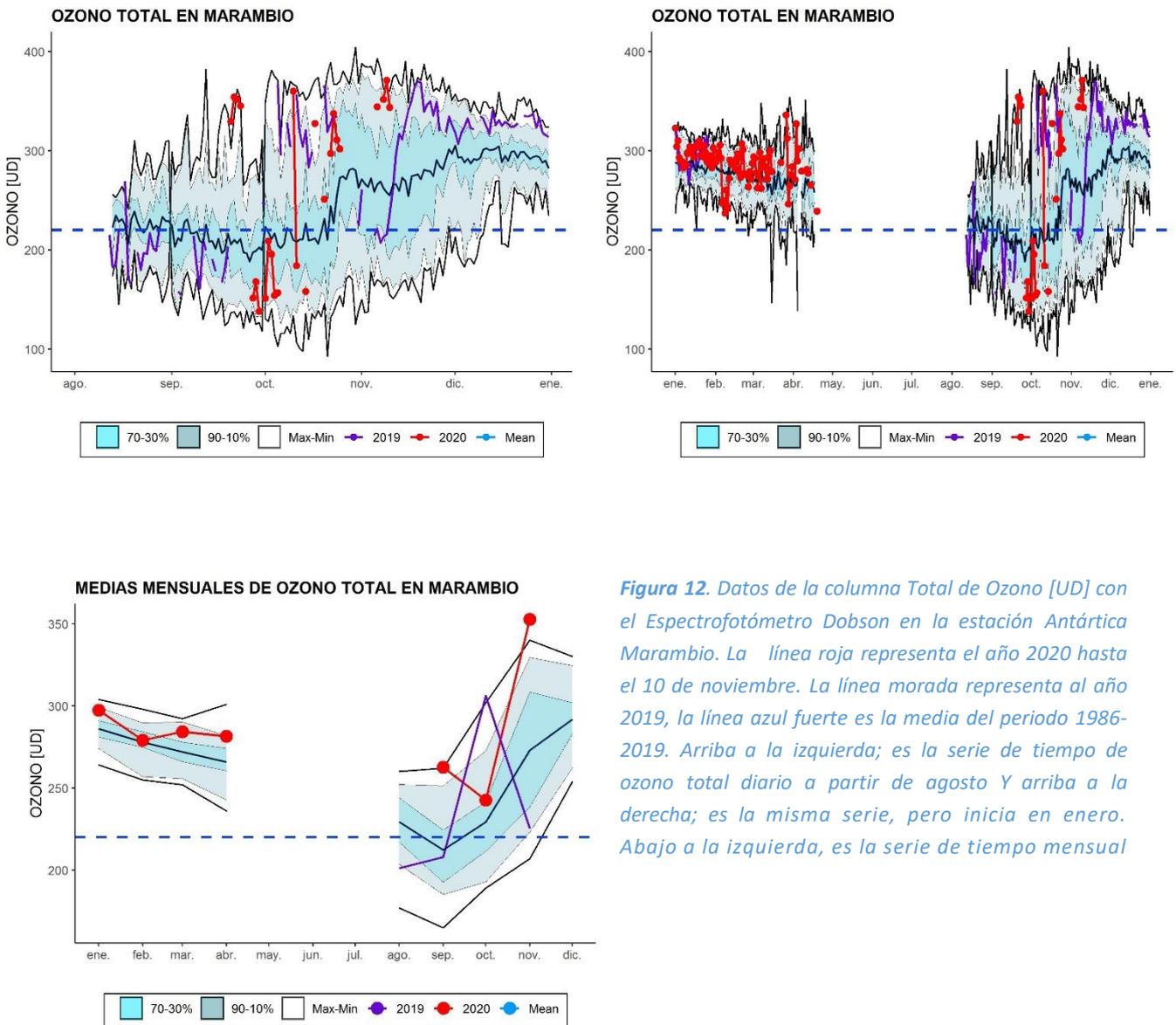


Figura 12. Datos de la columna Total de Ozono [UD] con el Espectrofotómetro Dobson en la estación Antártica Marambio. La línea roja representa el año 2020 hasta el 10 de noviembre. La línea morada representa al año 2019, la línea azul fuerte es la media del periodo 1986-2019. Arriba a la izquierda; es la serie de tiempo de ozono total diario a partir de agosto Y arriba a la derecha; es la misma serie, pero inicia en enero. Abajo a la izquierda, es la serie de tiempo mensual

3.3.3. Estación Antártica San Martín.



La estación Antártica San Martín se encuentra en la península Antártica y forma parte de la red de medición de ozono total de programa VAG de la OMM. El ozono total se mide con espectrofotómetro Brewer. El Espectrofotómetro Brewer se encuentra bajo un convenio entre el **Instituto Antártico Argentino (IAA)** y el ex **Comando Antártico de Ejército**.

El espectrofotómetro Brewer mide todos los días, excepto durante el invierno polar (abril a agosto) o debido a situaciones complicadas que impidan la medición, como vientos fuertes, lluvia, etc. En la **Figura 13**, se muestra la evolución de la columna total de ozono para el año en curso, hasta el 8 de noviembre, comparado con su media (2016-2019). Al tener registrado 4 años completos (2016 a 2019) y el año en curso, solo se presenta la media, máximos y mínimos, y lo que llevamos del año. En la **Figura 13** se observa que los datos diarios de ozono total (arriba, izquierda y derecha) a la fecha muestran que los valores por debajo de la línea azul puntada (umbral de los 220 UD) y una variación que alcanzan valores récord de mínimos de ozono durante el mes de septiembre, en el mes de octubre las fluctuaciones son notables, debido al paso del agujero de ozono por la península Antártica. Finalmente, en el mes, hasta el día 8 de noviembre, el agujero de ozono no ha pasado por la estación, lo que representa niveles altos de ozono.



Técnicos del IAA Ezequiel Peschiera y Nahuel Solís Etchegoin realizando mantenimiento al Brewer de San Martín

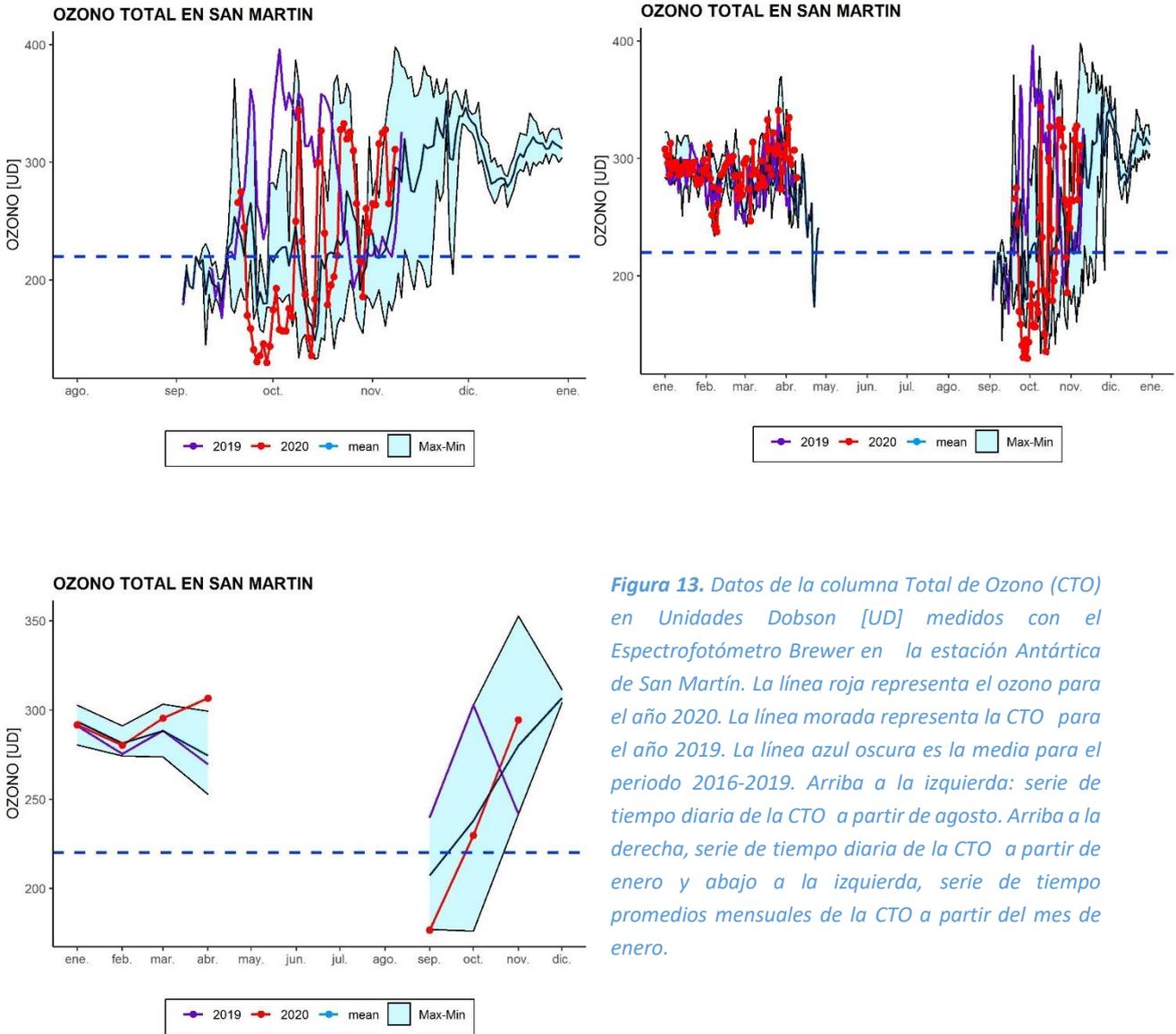


Figura 13. Datos de la columna Total de Ozono (CTO) en Unidades Dobson [UD] medidos con el Espectrofotómetro Brewer en la estación Antártica de San Martín. La línea roja representa el ozono para el año 2020. La línea morada representa la CTO para el año 2019. La línea azul oscura es la media para el periodo 2016-2019. Arriba a la izquierda: serie de tiempo diaria de la CTO a partir de agosto. Arriba a la derecha, serie de tiempo diaria de la CTO a partir de enero y abajo a la izquierda, serie de tiempo promedios mensuales de la CTO a partir del mes de enero.

3.3.4 Estación Antártica Belgrano II.



La estación Antártica Belgrano II se encuentra ubicada en el Nunatak Bertrab ubicado al sur del mar de Wedell en la Bahía Vahsel sobre la Costa Confin en la Tierra de Coats y forma parte de la red de medición de ozono total de programa VAG de la OMM. El ozono total se mide con espectrofotómetro Brewer MKIV desde 1992, pero sus datos para este periodo aún no están disponibles. El Espectrofotómetro Brewer es un instrumento que deriva del convenio de Colaboración Científica entre la Dirección Nacional del Antártico - **Instituto Antártico Argentino (IAA)** y el **Programma Nazionale di Ricerche in Antartide (PNRA)** de Italia a través del Instituto de Física Atmosférica de Roma (IFAR).

Los valores del Espectrofotómetro Brewer, se muestran en la **figura 14**, donde se observa claramente, que la estación permanece en condiciones y bajo la influencia del agujero de ozono. Particularmente, se puede observar que, el año 2020 ha sido el de más destrucción desde el 2016, debido a las condiciones de temperatura y un vórtice muy estable, además de poco flujo de calor desde el ecuador hasta la Antártida.

En la misma base desde 1994 se realizan mediciones de ozono total a través de espectroscopia de absorción diferencial con espectrofotómetros EVA y desde 1999 con lanzamientos de ozono sondas a través del Programa Conjunto de Cooperación Científica entre el **Instituto Nacional de Técnica Aeroespacial (INTA)** y la Dirección nacional del Antártico – Instituto Antártico Argentino. Durante este periodo se han logrado 16 lanzamientos de ozonosondeos, los cuales se presentan en la **figura 15**.

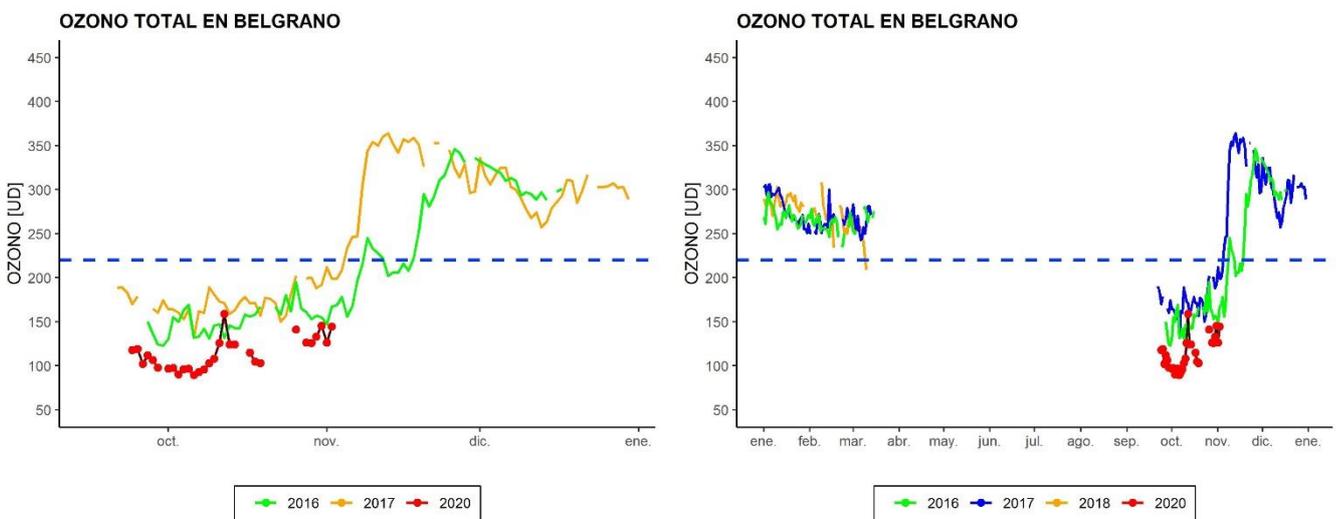


Figura 14. Ambos gráficos son mediciones del espectrofotómetro Brewer. En ambos gráficos, la línea punteada color rojo, es lo que va del año 2020 (8 de noviembre), mientras que el color verde es el año 2016, la línea azul representa al 2017 y la línea naranja al 2018.

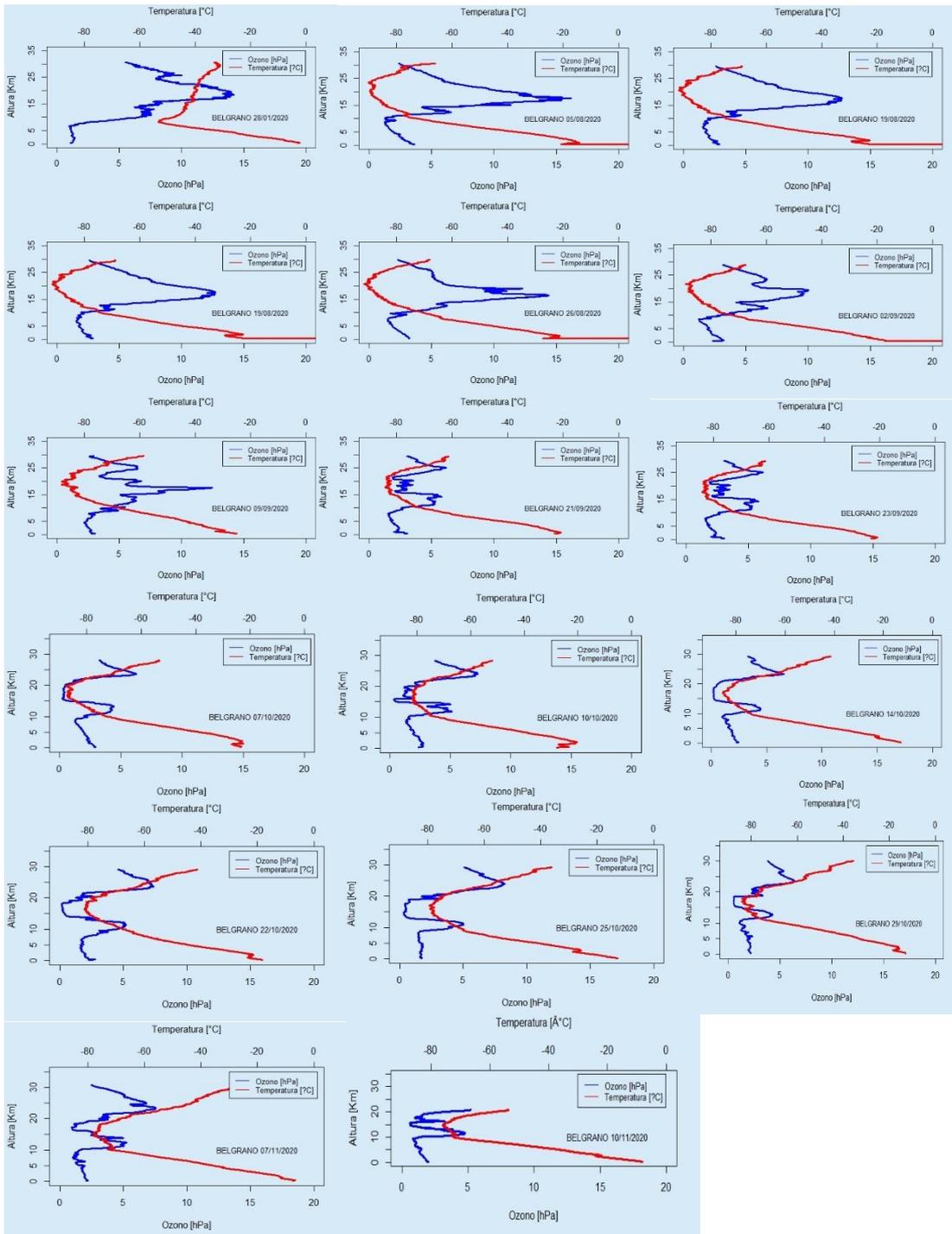


Figura 15. Gráficos de 17 perfiles de ozono en la Estación Antártica Belgrano.

La Figura 15 muestra que, durante los meses de agosto, y los primeros días de septiembre, los perfiles muestran que aún no hay destrucción de ozono, pero los últimos días de septiembre, los perfiles ya presentan destrucción de ozono, situación que se ha mantenido hasta el último ozonsondeo (7 de noviembre). Esto es indicativo, de que la estación está permanentemente bajo la influencia del agujero de ozono.



Lanzamiento de Ozonsonda y operación de Espectrofotómetro Brewer en Base Belgrano II por los Técnicos del IAA, Guillermo Maidana, Ezequiel Molina y Pablo Signorelli.

4. ACTIVACIÓN QUÍMICA DEL VÓRTICE

4.1 Resultados del Modelo.

La **Figura 16** muestra la progresión de las tres especies principales, que son reservorios dentro de las NEP, para la destrucción de ozono en la estratosfera y de la concentración de ozono con unidades [ppb]. Los mapas son en el nivel de 50 hPa para los días 15 de cada mes (junio a octubre). Los gráficos han sido realizados a partir de la salida del modelo BASCOE en el Instituto Belga para la Aeronomía Espacial (BIRA-IASB). Este último está a cargo del monitoreo y evaluación de los productos de composición estratosférica suministrados por los proyectos MACC europeos. En este contexto, el sistema de asimilación BASCOE ha sido dispuesto para suministrar en tiempo casi real, análisis y pronósticos del ozono, así como especies relacionadas con el mismo para la estratósfera. La versión usada en esta edición ha sido originalmente desarrollada dentro del marco del programa GSEPROMOTE de la Agencia Espacial Europea. El sistema de asimilación de datos BASCOE asimila el conjunto de datos offline (nivel-2. V3.3) obtenidos del instrumento Aura-MLS. A pesar de haber sido suministrado en poco y días más tarde que la corriente NRT, el conjunto de datos offline incluye varias especies: O_3 , H_2O , HNO_3 , HCl , ClO , $(ClO)_2$, $HClO$ y N_2O . Anterior información acerca de los proyectos MACC del modelo BASCOE con referencias, se pueden encontrar en http://macc.aeronomie.be/4_NRT_products/3_Models_changelogs/BASCOE.php.

Se puede apreciar a partir de la **Figura 16** como el ácido nítrico gaseoso (HNO_3) es removido gradualmente, comenzando en mayo cuando las temperaturas NEP se asentaron y continuando hasta junio y julio. La remoción del HNO_3 se encuentra esencialmente completa el 11 de noviembre, dentro del vórtice, pero la concentración mayor se encuentra en límite del vórtice. La remoción de HNO_3 gaseoso es una indicación de que este compuesto se condensa en la forma de nubes estratosféricas polares (ácido nítrico trihidratado; $HNO_3 \cdot 3H_2O$).

Al mismo tiempo, el ácido clorhídrico (HCl) aumenta su concentración, dado que deriva de la reacción del nitrato de cloro ($ClONO_2$) y forma cloro activo. Se puede apreciar como el ácido clorhídrico (segunda fila) está aumentando, puesto que es convertido en partículas NEP. La conversión extensa del HCl ya ha tenido lugar y se observa claramente de septiembre a octubre, todo el vórtice se encuentra esencialmente con gran concentración de HCl . El 11 de noviembre, se observa que la concentración aumenta, muy probablemente debido al enfriamiento de la estratosfera y a la presencia de NEP que se extienden en área y volumen.

Un buen indicador de la activación del vórtice, es la cantidad de óxido de cloro (ClO). Sin embargo, se debe observar que el ClO se dimeriza y forma (Cl₂O₂). El dímero es fácilmente descompuesto en la presencia de luz solar. El ClO estará presente, en las partes del vórtice iluminadas por el sol, mientras que las áreas oscuras serán llenadas con (ClO)₂, el cual no es observado por el Aura-MLS, pero es calculado por el modelo BASCOE. Observando la suma del monómero y dímero (ClO + 2Cl₂O₂) se puede obtener una mejor impresión del grado de activación del cloro. Esto se muestra en la tercera fila de la figura. Los primeros signos de activación son visibles, desde el mes de agosto. El grado máximo de activación tiene lugar durante del mes de septiembre, pero el 11 de octubre, se observa ya un decrecimiento en la concentración de este compuesto, muy probablemente a la interacción con el ozono dentro del vórtice, para el 11 de noviembre este compuesto se encuentra totalmente activado.

En la última fila se muestra la razón de mezcla del ozono [ppb] en el nivel de 50 hPa. Hasta el 11 de agosto ya hay indicación de disminución del ozono, pero el 11 de septiembre se puede apreciar que alguna destrucción ha tenido lugar dentro del margen del vórtice. Desde el 11 de septiembre al 11 de noviembre, el agujero de ozono se encuentra aún en pleno desarrollo y muy estable

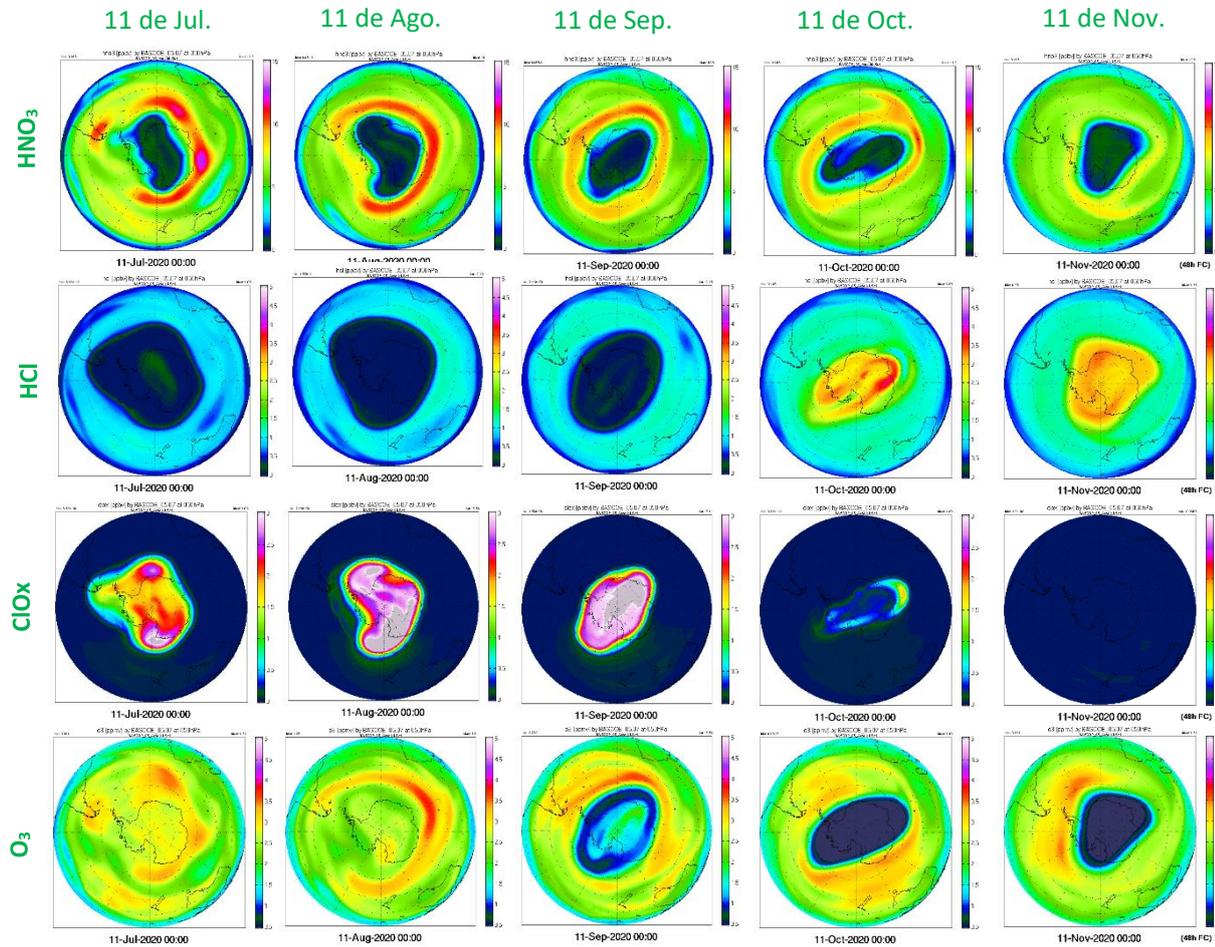


Figura 16. Resultados del modelo de asimilación BASCOE a 50 hPa. Este modelo se usa como parte del proyecto macc-II, ahora el NRT Análisis de ozono y especies relacionadas con el ozono. La primera fila (arriba) muestra la relación de mezcla del ácido nítrico (HNO₃). La segunda fila muestra la relación de mezcla para el ácido clorhídrico (HCl). La tercera fila muestra la relación de mezcla para el óxido de cloro y su dímero (ClO_x = ClO + 2Cl₂O₂). La última fila (abajo) muestra la relación de mezcla del ozono.

5. El Agujero de ozono

5.1 El área del agujero de ozono

En la **Figura 17a y 17b** se muestra el área de la región en la que el ozono total es menor a las 220 UD (Definido por la comunidad científica como “Agujero de Ozono” tal como es deducida por el instrumento GOME-2 a bordo del Metop (y SCIAMACHY en el Envisat). Se muestra, el inicio y crecimiento del agujero de ozono, donde es superior al de la media (1997 – 2018). Esto significa que el agujero tiene una aparición temprana, situación que se observa en el gráfico del déficit de ozono, iniciando la destrucción. El valor máximo se alcanzó el día 20 de septiembre con 24.8 millones de Km². Actualmente, el tamaño del Agujero de ozono ya es comparable al del 2015 y se acerca a los valores máximos históricos de 22.4 millones de Km², mientras para este año es 20.6 millones de Km² (7 de noviembre). A modo de comparación, actualmente el área del agujero de ozono casi podría abarcar Canadá, EEUU y México (21.79 millones de Km²).

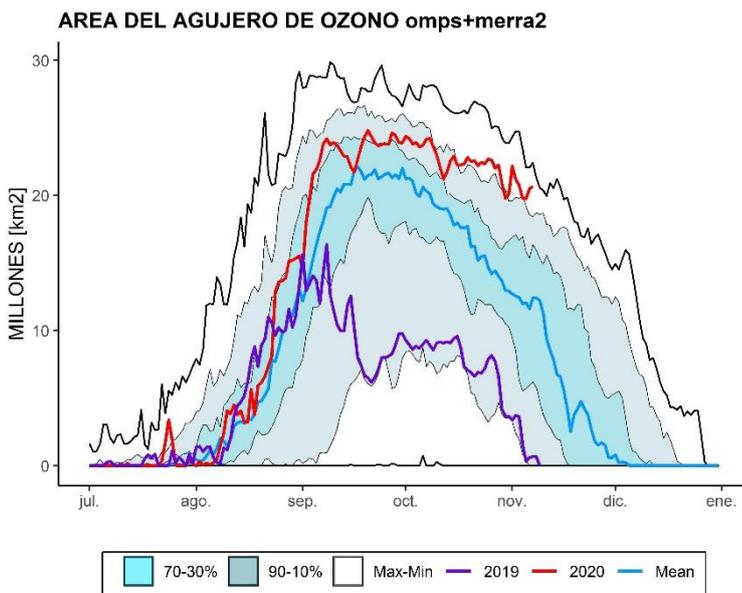


Figura 17a. Área (millones de km²) donde la columna total de ozono es menos de 220 unidades Dobson. El año 2020 es mostrado en rojo (hasta el 8 de noviembre). El año 2019 se muestra en morado. La línea azul fuerte es el promedio de 1979-2019. El área sombreada azul agua representa los percentiles 30% a 70% y el área sombreada en azul transparente representa los percentiles 10% a 90%. El área de agujero de ozono el 8 de noviembre es 20.6 millón de km². El gráfico está hecho en la SMN basado en datos descargados del sitio web de Vigilancia del ozono de la NASA.

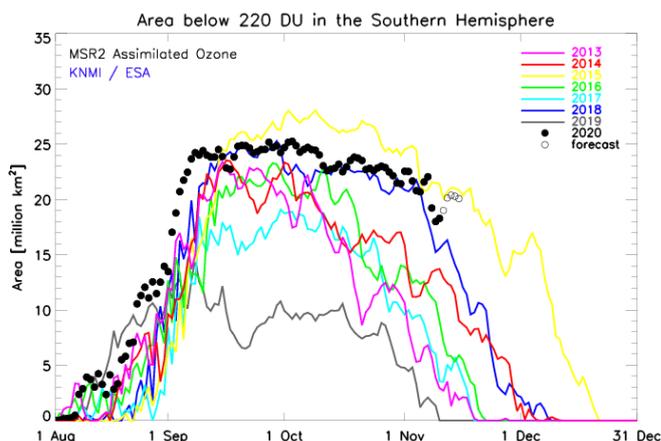


Figura 17b. El área de agujero de ozono desde los años 2013 a 2020. La línea punteada y en color negro, representa el área actual del agujero de ozono y los puntos vacíos, representan la proyección y se nota que el tamaño es muy similar al del 2018. El área de agujero de ozono es el área de la región donde el ozono total está por debajo de las 220 UD. Los datos son provistos por KNMI y están basados en los datos de los satélites GOME-2 y SCIAMACHY.

5.2 Déficit de masa de ozono.

El déficit de la masa de ozono se define como la cantidad de ozono medida en megatones que debe ser agregada al agujero, de tal manera que el ozono total llegue a 220 UD en aquellas regiones en las que se encuentra por debajo de este umbral. La **Figura 18a y la Figura 18b** se muestra el déficit de la masa de ozono, tal como es deducido del GOME-2 Y OMI, respectivamente. El desarrollo de este parámetro está muy separado a la derecha a la curva de la media (1979-2019) lo que significa un déficit más temprano que otros años.

Los datos del KNMI y de la NASA son muy parecidos y en ambos casos se muestra una tendencia a ir acercándose, la **Figura 18a** muestra que el déficit de ozono del 2020, ha sido muy superior a la media del periodo 1979 al 2019 y actualmente está muy cerca del percentil de 90%. Pero no alcanza los valores máximos históricos de pérdida de ozono. Mientras que en la **Figura 18b**, se observa que el déficit de ozono ya ha sido superior al del 2015, de tal manera que se que el agujero de ozono es muy profundo, es decir con gran pérdida de ozono y hasta el momento es el mayor de esta década, de tal manera que fortalece aún el más el vórtice Antártico. Las proyecciones muestran que continuara esa pérdida de ozono, por lo que puede persistir el agujero de ozono durante más tiempo de lo normal

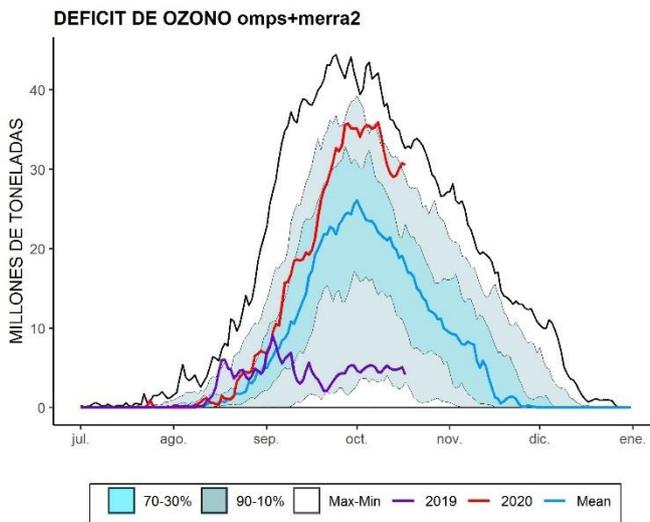


Figura 18a. Déficit de masa de ozono para 2020, hasta el 11 de octubre y proyectado hasta el 7 de noviembre (curva roja). La línea color morado, representa el año 2019. La línea azul fuerte es la media del periodo 1979-2019. Las líneas sombreadas en azul es el percentil de 30% y 70%, mientras que las líneas sombreadas con azul claro y transparente es el percentil de 10% y 90%. Finalmente, las líneas externas en negro son los máximos y mínimos históricos del periodo 1979 – 2019. Este gráfico es producido por el SMN basado en datos descargados del sitio web de Vigilancia del ozono de la NASA.

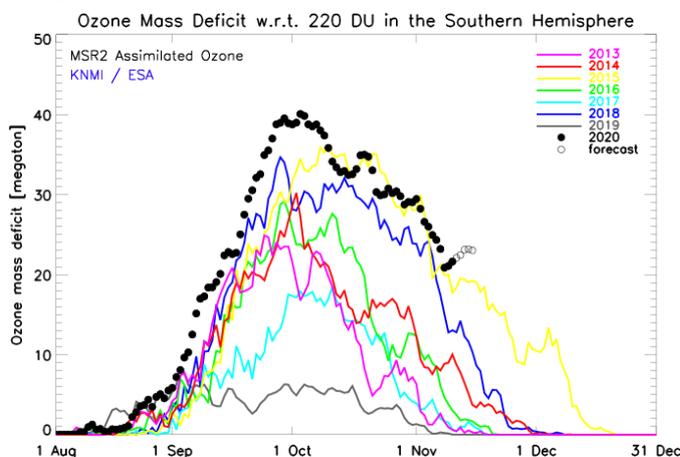


Figura 18b. Déficit de masa de ozono para 2020. La curva con puntos negros, muestran la actualidad y los puntos vacíos son pronóstico de 5 días. Algunos otros años seleccionados con una baja sustancial de ozono se muestran para ser comparados. La línea gris gruesa es la media de 1979-2019. Los datos son provistos por KNMI y están basados en los datos de los satélites GOME-2 y SCIAMACHY-

6. RADIACIÓN UV.

Uno de los mayores impactos de la formación del agujero de ozono es la filtración de la radiación UV. Para lo que va del año, ya se formó consistentemente el agujero de ozono, de tal manera que los Índices de radiación Ultravioleta, en las estaciones antárticas se mantendrán en términos generales con valores entre 3 a 5 (moderado), aun estando bajo el agujero de ozono. Mientras que en Ushuaia los valores IUV estarían oscilando entre 3 y 4 (Moderado).

Observamos en la **Figura 19**, los índices de UV (IUV) y el ozono total, proyectados hasta el 15 de noviembre. La tabla de arriba a la izquierda corresponde a Ushuaia, donde se espera que los IUV apenas superen 6 (Alto), debido a que no se espera que pase el agujero de ozono. En la tabla arriba a la derecha, corresponde a la Estación Antártica Marambio, los IUV apenas superarían 5 (Moderado) y no se espera que el agujero de ozono pase por Marambio. La tabla de la abajo a la izquierda, corresponde a la Estación Antártica San Martín, donde solo un día supera 5 (Moderado). La estación está en la península Antártica, al igual que Marambio, no se espera que el agujero de ozono pase por le estación. Finalmente, la tabla de abajo a la derecha, corresponde a la Estación Belgrano II, donde el agujero de ozono está presente todos los días, pero lo valores de IUV apenas superan el valor de 5 (Moderado).

Date	UV index	ozone column
10 Nov 2020	5.9	330.1 DU
11 Nov 2020	6.2	320.5 DU
12 Nov 2020	6.2	323.0 DU
13 Nov 2020	5.7	346.9 DU
14 Nov 2020	5.6	352.5 DU
15 Nov 2020	5.9	341.2 DU
grid cell centre data: lon, lat = -68.375, -54.875 elevation = 228 (± 299) m		

Date	UV index	ozone column
10 Nov 2020	5.2	328.4 DU
11 Nov 2020	5.5	317.8 DU
12 Nov 2020	5.7	313.7 DU
13 Nov 2020	5.2	340.0 DU
14 Nov 2020	4.9	358.0 DU
15 Nov 2020	5.2	344.7 DU
grid cell centre data: lon, lat = -61.125, -56.375 elevation = 0 (± 0) m		

Date	UV index	ozone column
10 Nov 2020	3.9	324.3 DU
11 Nov 2020	4.0	322.4 DU
12 Nov 2020	4.0	327.9 DU
13 Nov 2020	5.3	262.2 DU
14 Nov 2020	4.8	288.4 DU
15 Nov 2020	4.3	316.3 DU
grid cell centre data: lon, lat = -67.125, -68.125 elevation = 144 (± 217) m		

Date	UV index	ozone column
10 Nov 2020	4.2	179.5 DU
11 Nov 2020	3.8	196.2 DU
12 Nov 2020	3.8	201.1 DU
13 Nov 2020	4.4	182.9 DU
14 Nov 2020	4.8	174.9 DU
15 Nov 2020	4.6	181.3 DU
grid cell centre data: lon, lat = -34.625, -77.875 elevation = 232 (± 52) m		

Figura 19. Valor de Índice UV y de ozono total proyectados a 5 días. Arriba a la izquierda, Estación VAG Ushuaia. Arriba a la derecha es la Estación Antártica Marambio. Abajo a la izquierda es la Estación Antártica San Martín. Abajo a la derecha, es la Estación Antártica Belgrano II.

7. CONCLUSION

La actividad de destrucción de ozono en la estratósfera, continua presente y se manifiesta en el agujero de ozono de la Antártida. Las temperaturas mínimas actuales (9 de noviembre) y proyectas al 17 de noviembre superan los valores mínimos históricos del periodo 1979 a 2019, es decir la estratosfera continua extremadamente fría, pero hasta la semana pasada, se tenían todavía formación de las NEP I, actualmente no se observa formación de dichas NEP I, pero su superficie y volumen han superado los valores máximos históricos. El vórtice polar Antártico continua estable, de tal manera que el bajo flujo de calor no lo perturba y las proyecciones muestran que dicho vórtice, continuara estable, por lo menos hasta el 17 de noviembre y seguramente por más tiempo.

El tamaño del agujero de ozono, presenta el día 20 de septiembre, un máximo de 24.8 millones de Km², igual al del 2018, pero no supera al del 2015 (26.97 millones de Km²) Es decir, puntualmente este año sería el segundo agujero de ozono más grande de la década, junto con el del año 2018. Actualmente, el tamaño del Agujero de ozono ya es superior al del 2015 y se acerca a los valores máximos históricos de 22.4 millones de Km², mientras para este año es 20.6 millones de Km² (7 de noviembre). A modo de comparación, actualmente el área del agujero de ozono casi podría abarcar Canadá, EEUU y México (21.79 millones de Km²)

La estación de Vigilancia Atmosférica Global (VAG) de Ushuaia, presenta solo 2 días con paso del agujero de ozono, por lo que los Índices de UV en algunos días, apenas superan los valores de 6 (Altos). Las estaciones de medición de San Martín y Marambio, muestran valores de ozono total muy similares, debido a que ambas se localizan en la península Antártica, pero ambos con una variación significativa, hasta la última semana, el agujero de ozono no ha pasado por la península antártica y tampoco, se espera que pase, por lo menos hasta el 15 de noviembre.

Debido a lo prestado, se espera que agujero de ozono, continúe muy intenso, de gran extensión y con destrucción de ozono, que imponen récord histórico de los últimos 50 años (1979 a 2019).

A modo de reflexión, queda preguntar si el problema de los CloroFluoroCarbones (CFC's) y su regulación a través del Protocolo de Montreal, ¿ha podido solucionar la problemática del Agujero de Ozono?

El siguiente boletín se actualizará el aproximadamente el día 25 de noviembre 2020

8. AGRADECIMIENTOS

Se agradece a la Oficina de Asimilación y Modelo Global (GMAO) de la NASA (MERRA).

Se agradece al Centro Europeo para Pronósticos del Tiempo de Medio Alcance (ECMWF), Instituto Noruego para Investigación del Aire (NILU) y a la Agencia Espacial Europea (ESA).

Se agradece a Copernicus Atmosphere Monitoring Service (CAMS).

Se agradece a Centro Climático de TOKIO, considerado Centro regional de Clima (RII, Asia).

Se agradece los datos de las ozonondas de Belgrano II del convenio entre el instituto Antártico Argentino (IAA) dependencia de la Dirección Nacional del Antártico de Argentina (DNA) y el Instituto Nacional de Técnica Aeroespacial (INTA) de España.

Se agradece al Instituto Finlandés de Meteorología, por el soporte de las ozonondas en la Estación Antártica Marambio (Convenio con el SMN).

Se agradece al **Prof. Juan Daniel Agüero y Osvaldo Blanco**, por el aporte y control de los datos históricos de la Estación Antártica Marambio.

Se agradece al personal de la Estación VAG-Ushuaia; **Ing. Lino Fabián Condori, Sr. Emiliano Petruzzi y Sr. Gonzalo Gambarte.**

Se agradece a los observadores Antárticos del Pabellón Científico de Marambio; **Sr. Pedro Díaz y Diego Bordón.**

Se agradece a los observadores Antárticos de San Martín del Laboratorio LASAN: **Sr. Nahuel Leandro Solís Etchegoin y Ezequiel Peschiera.**

Se agradece a los observadores Antárticos de Belgrano II del Laboratorio LABEL; **Sr. Pablo Signorelli, Sr. Guillermo Maidana y Sr. Ezequiel Molina.**

9. BIBLIOGRAFÍA

- Geir Braathen, “Boletín de Ozono Antártico”, Editado por la WMO.
- Newman (NASA), E. Nash (SSAI), R. McPeters (NASA), S. Pawson (NASA) National Aeronautics and Space Administration - Goddard Space Flight Center - NASA Ozone Watch.
- Veefkind, J.P., J.F. de Haan, E.J. Brinksma, M. Kroon and P.F. Levelt, Total Ozone from the Ozone Monitoring Instrument (OMI) Using the DOAS technique, IEEE Trans. Geo. Rem. Sens., 2006, Vol. 44, No. 5, 1239-1244, doi:10.1109/TGRS.2006.871204.
- H. J. Eskes, R. J. van der A, E. J. Brinksma, J. P. Veefkind, J. F. de Haan, and P. J. M. Valks, Retrieval and validation of ozone columns derived from measurements of SCIAMACHY on Envisat, Atmos. Chem. Phys. Discuss, 5, 4429-4475, 2005.
- Valks, P.J.M., J.F. de Haan, J.P. Veefkind, R.F. van Oss and D.S. Balis, TOGOMI: An improved total ozone retrieval algorithm for GOME, XX Quadrennial Ozone Symposium, 1/6/2004-8/6/2004, C.S. Zerefos (Ed), 2004, Athens, University of Athens, 129-130.
- E. Botek, S. Chabrillat, Y. Christophe (BIRA-IASB) “Report on 2014 Antarctic ozone hole studies” MACC-III project (Monitoring Atmospheric Composition and Climate - III) 2014.
- Scientific Assessment of Ozone Depletion 2018 – Executive Summary – WMO UNO environment, NOAA, NASA, European Commission.
- Manuel Gil Ojeda “El ozono estratosférico” Tethys, 3, 47–58, 2006. DOI:10.3369/tethys.2006.3.06.
- Carbajal Benítez Gerardo, Facundo Orte, Elian Wolfram, Eduardo Luccini y Fernando Nollas. Boletines 1, 2, 3, 4 e Informe Final del Agujero de Ozono 2019.
- Carabajal Benitez Gerardo; Cupeiro Manuel; Sánchez Ricardo; Agüero Juan Daniel; Barlasina María Elena y Nollas Fernando. Caracterización de la Columna Total de Ozono medido con el Espectrofotómetro Dobson en cuatro estaciones en la Argentina. ISBN 978-987-1323-36-4

LINK de datos:

<https://ozonewatch.gsfc.nasa.gov/meteorology/SH.html>

<https://atmosphere.copernicus.eu/>

<http://www.temis.nl/uvradiation/nrt/placenames.html>